

E. MALTENEK JA M. KESKÜLA

FÜÜSIKA

ÕPERAAMAT
KESKKOOLILE

ESIMENE KÕIDE: SISSEJUHATUS, MEKAANIKA
JA SOOJUS :: TEINE KÕIDE: HELI JA VALGUS
KOLMAS KÕIDE: MAGNETISM JA ELEKTER



A-3575

FÜÜSIKA

ÕPERAAMAT

KESKKOOLILE

TEINE KÖIDE

HELI JA VALGUS

2862



2

Tartu Riikliku Ülikooli
Raamatukogu
57661

U15436226

Neljas jagu:

Lainetamine ja heli.

Peatükk I:

Lainetamine.

§ 1. **Lained.** Looduses näeme tihti iseäralist liikumist, mida lainetamiseks hüütakse: tuule käes hõljuvad rukkipead üles ja alla, nii et meile kaugelt vaadates paistab, nagu voolak-sid mööda välja lained. Kui rahulisse vette visata kivikene, siis tekivad veepinnal ringikujulised veelained, mis järk-järgult suu-renevad ja lainetamiskeskelt kaugemale nihkuvad. Esimesele laineringile järgneb teine, teisele kolmas jne., kunni terve veepind on kaetud konsentriliste lainetega. On kerge tähele panna, et kahe kõrvutiseisva laine kõige kõrgemad tipud — laineharjad — igalpool teineteisest ühekaugusel seisavad. Seda kaugust nimeta-takse laine pikkuseks. Iga lainehari paistab meile edasi liikuvat mööda veepinda, selle liikumise kiirust nimetatakse laine laialilagunemise või lühidalt laine kiiruseks.

Viskame mõne kerge asja-kese — näituseks korgitüki — lai-netavale veepinnale: imelikul kombel ei liigu korgitükk edasi-minevate lainetega mitte kaasa, vaid hõljub ainult ühe koha peal üles ja alla. Sellest peame järeldama, et

lainetamisel veejaokesed mööda veepinda mitte edasi ei liigu, — muidu viiksid nad korgitüki enesega kaasa, — vaid et nad ainult ühe koha peal üles-alla liiguvad. Lainete eda-siliikumine mööda veepinda on nii siis ainult näiv, kuna vee-jaoksed sellest osa ei võta.



Joon. 1.



Joon. 2.

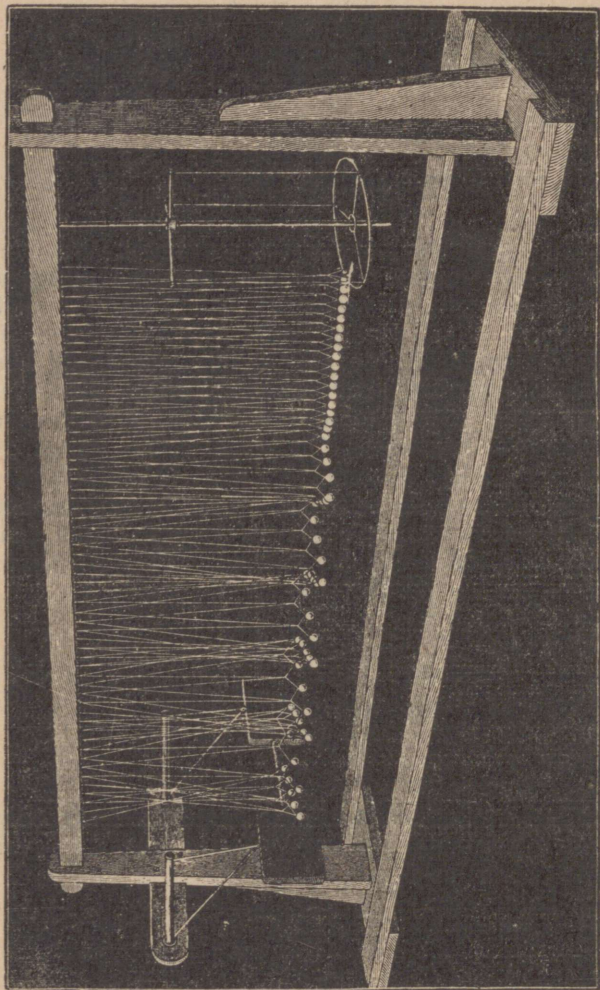
§ 2. Lainetamise mudelid.

Selleks, et tundma õppida lai-nete tekkimist, vaatleme veel ühte lainetamist: kui seina külge kinnitada pikk köis (veel parem aga jäme kumminöör) ja tema teist otsa käes hoida, siis võime selle köie hõlpsasti lainetama panna, liigutades kätt ühtlaselt üles-alla (joon. 1). Sellesama

kõie peal võime sünnitada ka ühe ainsa laine, kui kätt ajnult üks kord üles-alla liigutada (joon. 2). Me näeme siis, et üksik laine mööda kõit liikuma hakkab käejuurest seinu poole. Mõõtes seda aega, mis lainel ära kulub seinani jõudmiseks, võime kergesti välja arvata laine laialilagunemise kiiruse, kui tuntud on kõie pikkus.

Niisama kui vees, võib ka siin laine tekki- da ainult kõie jaokeste üles- alla liikumise- sest, sest et me kõie otsa käes kinni hoi- des — tema jaokeste piki kõit liikumist takistame. Mil teel niisugusel üles-alla lii- kumisel laine võib sündida, seda näeme kõige selgemi- ni joon. 3 ku- jutatud laine- tamismudeli juures.

Viimane ku- jutab raami, mille külge ri- putatud terve rida väikesi ti- nakuulikesi. Iga kuulikese küljest on tõm- matud kaks niiti ülemise raamipuu kül- ge. Need niitid lähevad üleval vähe laiemale, nii et



Joon. 3.

iga kahe kõrvutiseisva kuulikese niitid risti jooksevad.

Kui pahemal pool seisvat äärmist kuuli liikuma tõugata perpendikulaarselt kuulirea sihile, siis hakkab ta selles sihis edasi- tagasi õõtsuma, kaldudes paigalseisvate kuulide reast vahel- damisi ühele ja teisele poole. Kohe liikumise algusel tõukub tema

niit kõrvalseisva teise kuuli niidi külge ja kisub sellega viimase enesega kaasa. Nagu kõik kaaluvad kehad, nii ei hakka ka teine kuul mitte silmapilk esimesega kaasa liikuma, vaid ta teeb seda alles teatava viivituse järgi. Kord aga juba liikuma hakanud, õõtsub ta niisama kui esimenegi. Teine kuul kisub liikuma kolmanda, kolmas neljanda jne. Iga järgmine kuul kordab esimese kuulikese liikumist, kuid algab seda liikumist ikka vähe hiljem eelmisest kuulist. Selle tagajärjel näeme liikumist piki kuuliderida laiali lagunevat ühtlase kiirusega. Üksikutel silmapilkudel kujutavad õõtsuvate kuulikeste seisukohad lainesarnast kõverjoont. Kõverjoone laineharjad ja laineorud liiguvad edasi piki kuuliderida ühesuguse kiirusega: meile paistab, nagu voolaksid lained kuulidereas pahemalt paremale poole.

Joon. 3 on mudel kujutatud sel silmapilgul, kui liikuma on hakanud juba üle poole kuulikestest. Me näeme seal juba nelja laineharja üksteise järel seisvat. Laine pikkust kujutab ka siin kaugus kahe naaberlaine harja vahel.

Kirjeldatud lainetamismudel näitab iseäranis selgesti, et lainetamine muud ei ole, kui aine üksikute jaokeste õõtsumine. **Jga kord, kui mingisuguse aine jaokeseid õõtsuma hakkavad — järgmine ikka vähe hiljem kui eelmine, — tekib lainetamine.**

On selge, et lainetamise laialilagunemise kiirus peab olema seda suurem, mida rutemini kaasakistud jaokene järgneb eelmisele jaokesele; see sünnib seda kiiremini, mida kõvem on side kahe naaberjaokese vahel. Järjekult on lainetamise laialilagunemise kiirus seda suurem, mida kõvemini on aine jaokeseid üksteisega seotud. On teada, et näiteks terastraadis aine jaokeseid tugevamini on seotud üksteisega kui kumminööris; tõepoolest näeme, et esimeses lained kiiremini edasi liiguvad kui teises.

Kõva keha osakesed on tugevamini, gaasi osakesed aga nõrgemini üksteisega seotud kui vedeliku osakesed. Sellepärast peab lainetamise laialilagunemise kiirus kõvas kehas suurem, gaasis aga väiksem kui vedelikus olema.

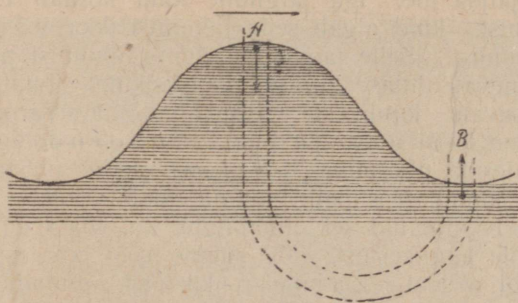
§ 3. **Keha osakeste õõtsumine.** 1) Mekaanikas, § 51, tutvunesime pendli õõtsumise seadustega. Kulub pendlil ühe terve õõtse tegemiseks aeg T , s. t. on tema periood ehk õõtseväälde T , siis teeb ta 1 sekundis $\frac{1}{T}$ õõtset. Laineõõpetuses mängib arv N , mis näitab, mitu õõtset pendel 1 sekundis teeb, tähtsat osa, teda hüütakse lühidalt lainetamise õõtsearvuks. Eelmise järele on

$$\text{õõtsearv } N = \frac{1}{T}$$

$$\text{õõtseväälde } T = \frac{1}{N}, \text{ ehk}$$

$$NT = 1 \quad (1)$$

2) Pendli õõtsumine on ainult erijuhus kõigist nendest liikumistest, mis kuuluvad õõtsumiste liiki. Ka keha üksikud osad võivad õõtsuma hakata. Mitmel juhusel võime otsekohe katsega tõestada, et ka need õõtsumised sünnivad samade seaduste järele kui pendli õõtsuminegi. Nende jaoks on maksivad tuntud õõtsumis-

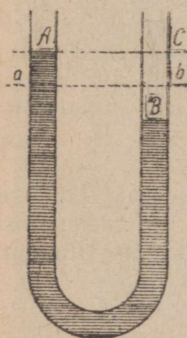


Joon. 4.

seadused, me võime neid järjekult samuti käsitada kui hariliku pendli õõtsumist.

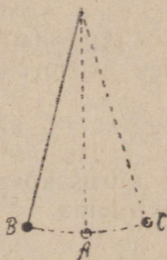
Uhendatud nõudes A ja B liiguvad lainetamisel samuti üles-alla, kui veenivoo ühendatud nõudes AB (joon. 5), ei muutu ju veeosade üles-alla liikumine sellega, kui me toru AB (joon. 4) vette asetame.

Ühendatud nõudes võime veenivoo õõtsumist soovi järele kunstlikult sünnitada. Selleks on ainult tarvis veenivood ühes toruharus alla suruda ja



Joon. 5.

— CB), liigub veenivoo kõige madalamast punktist (B) kõige kõrgemani (C) ja tagasi kuni B, s. t. teeb ka ühe terve õõtsu.



teda siis järsku vabaks lasta. Kui tekkinud õõtsumist võrrelda paraja pikkusega pendli OA õõtsumisega (joon. 5), siis selgub et mõlemad liikumised täiesti sarnased on. Valides näiteks pendli pikkus nii, et tema õõtsuvalde sama suur on kui veenivoo õõtsuvaldegi, siis võime mõlemat liikumist alati nii korraldada, et nad ühel ajal sünnivad. Sarnasel puhul näeme, et samal ajal kui pendel asub punktis B, seisab veenivoo kõige madalamal kohal B, kui esimene läheb läbi punkti A, viibib ka veepind keskmisel tasakaalu pinnal ab, jõuab pendel punkti C, tõuseb veenivoo kõige kõrgemale (punkt C) jne. Samal ajal kui pendel teeb ühe terve õõtsu (BC

3) Molekulaarhüpoteesi järele (II, § 54) on iga keha molekulid vähe liiguvad ja asuvad nad kõik molekulaarjõudude mõju all, mis neid teatud tasakaalu-seisukohas hoiavad. Kui molekul nimetatud tasakaalu seisust välja tõukub, siis tõmbavad molekulaarjõud teda sinna tagasi. Võib tõestada, et elastse keha moleekuli peale need molekulaarjõud sama seaduse järele mõjuvad, kui pendli koorma raskusjõud, mis pendli õõtsumist sünnitab. Satub molekul korra liikuma, siis peab ta järjekult samuti edasi-tagasi õõtsuma, kui pendelgi.

Hooke seaduse järele (II, § 57) on elastse keha deformatsioon proportsionaalne deformeeriva jõuga. Mida suuremaks kasvab see jõud, seda rohkem deformeerub keha, seda kaugemale peavad järjelikult nihkuma keha molekulid oma esialgsest tasakaaluseisust. Et deformeeriv jõud ületama peab ainult neid molekulaarjõude, mis molekulid tagasi tõmbab nende tasakaalu seisukoha poole, siis peavad nimetatud molekulaarjõud seda suuremaks kasvama, mida suuremaks saab deformeeriv jõud, s. t. mida suuremaks muutub keha deformatsioon, ehk mida kaugemale nihkuvad molekulid oma tasakaalu-seisukohtadest. Seega järgneb Hooke seadusest, et molekulaarjõud, mis molekulit tema tasakaalu-seisukoha poole tõmbavad, proportsionaalsed on molekuli kaugusega sellest tasakaalu-seisukohast.

§ 7₃ tõestasime, et ka jõud, mis pendlit õõtsuma paneb, sama seaduse järele muutub. Järjelikult on molekuli õõtsumine molekulaarjõudude mõjul samasugune harmoniline õõtsumine, nagu pendli õõtsuminegi.

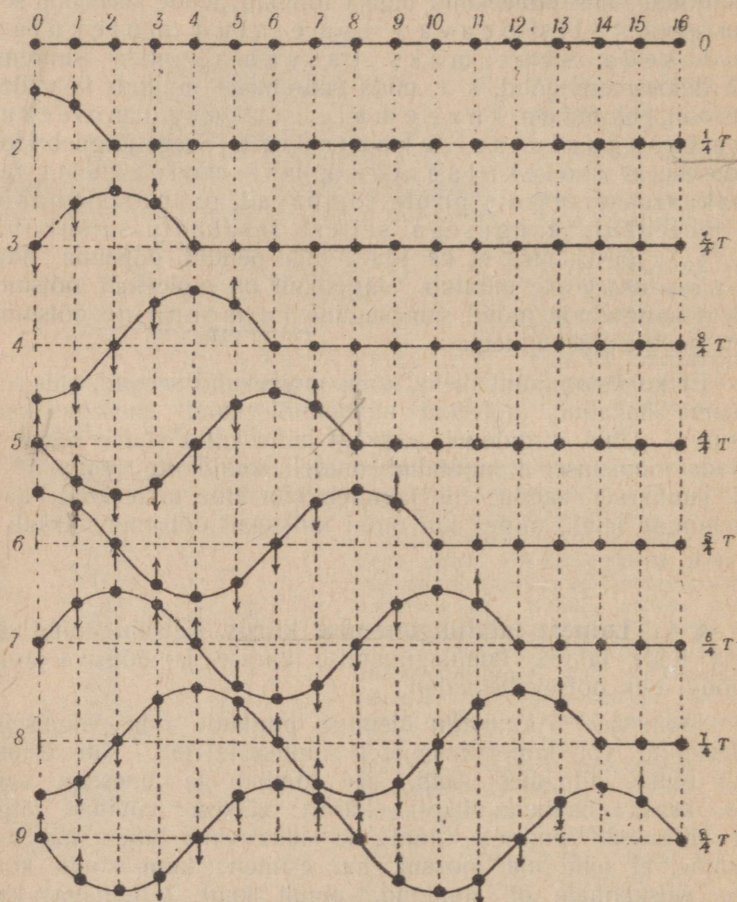
Et kohäsioonjõud keha kõiki molekulid seovad, siis kisub õõtsuma hakanud molekul naabermolekulid enesega kaasa õõtsuma. Ühel sirgjoonel seisvaid molekulid võime seega sarnastada joonistusel 3 kujutatud mudeli kuulikeste reaga. Nagu seal kuulikeste kaudu, nii laguneb siin aine molekulite kaudu lainetamine laiali, niipea kui mõni molekul õõtsuma hakkab.

§ 4. **Lainete laialilagunemise kiirus.** Katsume nüüd vahekorra leida lainete laialilagunemise kiiruse ja õõtsuva jaokese perioodi ehk õõtsevälte vahel.

Joonistusel 6 kujutagu ülemine punktide rida paigalseisvat molekulite või lainetamismudeli kuulikeste rida. Kui esimene kuul tõuke alt üles saab, siis tõmbab ta enesega samas sihis kaasa naaberkuulikesi. Pärast väikest viivitust järgnevad viimased esimesele, kuid üks ikka vähe hiljem kui teine. Oletame, et selle aja jooksul, kui esimene kuul kõige kõrgemale seisukohale on jõudnud, ainult kuul 2 temaga kaasa on hakanud liikuma, kuna kuul 3 veel paigal seisab (rida 2). Liikudes tasakaaluseisukohalt äärmisele ülemisele seisukohale, on kuul 0 teinud ühe veerandi tervest õõtsest; selleks kulub tal $\frac{1}{4}$ õõtsevälde. Nii kujutab siis rida 2 kuulide seisukohad $\frac{1}{4}$ õõtsevälde peale liikumise algust.

Teise $\frac{1}{4}$ õõtsevälte lõpul jõuab 0 tagasi oma tasakaalu-seisukohale (rida 3). Kuulike 1 tuleb ülemiselt äärmiselt seisukohalt juba tagasi, ei ole aga veel oma algseisukohani jõudnud; kuul 3 asub parajasti äärmisel seisukohal, 4 liigub alles sennapoole, 5 seisab veel paigal.

Kolmanda $\frac{1}{4}$ oõtsevälte lõpul asub 0 alumisel äärmisel seisukohal (rida 4). Kuul 1 läheneb viimasele, 2 liigub läbi tasakaalu-seisukoha sennapoole, 3 tuleb tagasi ülemiselt äärmiselt seisukohalt, 4 viibib parajasti seal, 5 läheneb sellele, 6 aga seisab veel liikumata.



Joon. 6.

Neljanda $\frac{1}{4}$ oõtsevälte järele, s. t. ühe terve oõtsevälte lõpul on 0 jälle oma algseisukohal ja algab uut niisamasugust oõtset. Joonistusel kujutab rida 5 seda silmapilku: Kuulike 2 asub alumisel ja 6 ülemisel äärmisel seisukohal; 4 läheb parajasti läbi tasakaalu-seisukoha ja 8 seisab alles paigal. Me näema, et kuulid 0—8 asuvad ühe terve laine peal; 2 seisab laineoru keskkojal, 6 — laineharjal. Vahe kuulide 0 ja 8 vahel kujutab ühte lainepikkust. Sellest järgneb seadus:

Selle aja sees, kui õõtsuv ainejaoke lõpetab ühe terve õõtse, laguneb lainetamine laiali ühe terve lainepikkuse võrra.

Teise õõtse vältel kordub sama sündmustik: kuulikese 0 juurest laguneb laiali uus laine, mille eest terve esimene laine ikka kaugemale paremale poole nihkub. Näiteks on reas 6 tekkinud $\frac{3}{4}$ uuest lainest (0—2), kuna esimene laine (2—10) sama pikkuse võrra edasi on nihkunud. Reas 7 on tekkinud $\frac{1}{2}$ uuest lainest (0—4), reas 8 juba $\frac{3}{4}$ lainet ja reas 9 terve uus laine. Sama aja jooksul on aga ka kuulikn 0 teise terve õõtse lõpetanud. Kolmanda õõtse lõpuks seisavad kolm tervet lainet üks-teise järele jne.

Selle järele, kui esimene liikuma hakanud jaoke (0) on teinud 5 tervet õõtset, seisavad kuulikeste reas (joon. 3) 5 tervet lainet üks-teise järele. Lainetamine on seega viie õõtsevälte jooksul viie lainepikkuse võrra laialilagunenud. Teeb esimene kuulike N õõtset sekundis (õõtse arv) ja on ühe laine pikkus l cm, siis laguneb lainetamine — esimesest kuulikesest arvatud — selle N õõtse ehk 1 sekundi jooksul $N \times l$ cm võrra laiali. Teiste sõnadega: **lainetamise laialilagunemise kiirus on õõtsearv \times lainepikkus**, ehk

$$C = Nl \quad (2)$$

See tähtis formul seob laine laialilagunemise kiirust C lainepikkusega l ja lainetamise õõtsearvuga N. Temast järgneb

$$l = \frac{C}{N} \quad (2^a)$$

$$N = \frac{C}{l} \quad (2^b)$$

2) Kui silmitseda joonistuse 6 alumist rida, siis näeme, et punktid 0 ja 8 nii oma seisukoha kui ka liikumissihhi poolest ühesugused on. Niisuguste laineosade kohta ütleme, et nad ühesugustes faasides viibivad. Ühesugustes faasides on ka punktid 1 ja 9, 2 ja 10, 3 ja 11 jne., millede vahe igal pool võrdub ühe laine pikkusega. Sellega pärast defineeritakse lainepikkust ka tihti kui vahet kahe kõige lähemal seisva ühesugustes faasides viibiva laineosa vahel.

§ 5. **Põiklained ja pikilained.** 1) Senni oli meil tegemist ainult nende lainetega, mis tekivad, kui kehajookesed õõtsuma hakkavad põigiti (pendidikulaarselt) vaadeldud punktide reale ehk laine edasiliikumise sihile. Seesuguseid laineid hüütakse põiklaineteks ehk transversaallaineteks.

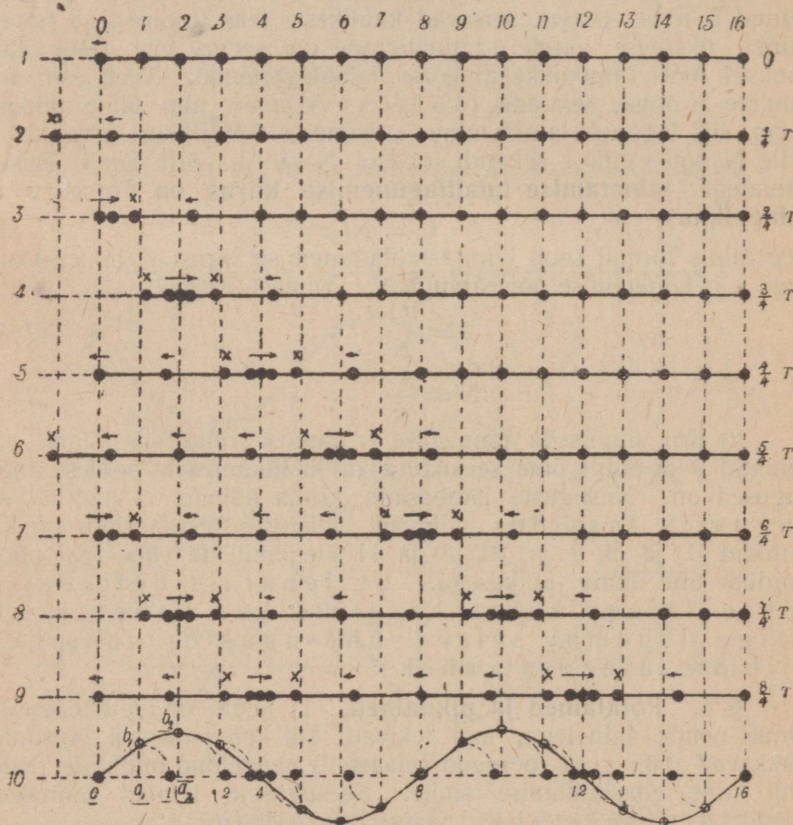
Lained võivad aga sündida ka siis, kui jookesed õõtsuvad piki kuulikeste rida ehk laine laialilagunemise sihti. Sellel juhusel sünnivad n. n. pikilained ehk longitudinaallained. Nende lainete tekkimist vaatleme nüüd lähemalt.

Torkame jämeda kumminööri sisse piki nõõri terve rea üks-teisest ühekaugusel seisvaid nõõlu. Nõõri ühe otsa kinnitame seina külge, teist otsa aga hoiame käes. Kui pingulseisev nõõr

järsu tõmbega välja venitada, siis näeme, et nõelad käe juures hõrenevad ja et see hõre koht edasi liigub mööda nõõri kuni seinani.

Järsku tagasi lastes nõõriotsa, näeme käe juures sündivat nõelte tihendust, mis ka seina poole edasi liigub piki nõõri. Kui nõõriotsa perioodiliselt tõmmata ja tagasi lasta, siis liigub käe juurest seina poole vaheldamisi ikka üks nõelte tihendus ja üks hõrendus. Kõrvutiseisev tihendus ja hõrendus kokku moodusdavadki ühe pikilaine.

2) Joonistusel 7 kujutab ülemine rida sirgjoonel asuvaid ainejaokesi 0—16, mille kaudu laiali lagunema hakkab pikilainetamine. Jaoke 0 hakkab kõige pealt õõtsuma, kaldudes pahemale



Joon. 7.

ja paremale poole oma tasakaalu-seisukohalt. Et ta aga molekulaarjõudude tõttu seotud on oma naaberjaokesega (1), siis tõmbab ta viimast enesega kaasa. Liikuma hakates tõmbab jaoke 1 omakord jaokest 2 enese järele jne. Nii kordavad järk-järgult kõik reas seisvad jaokesed esimese õõtsumist, liikudes niisama nagu esimene piki jaokeste rida, ja algades seda liikumist ikka vähe hiljem, kui eelmine jaoke.

Veerand öötseväldet peale liikumise algust jõuab jaoke 0 äärmise pahempoolse seisukohani (rida 2). Et järgmine jaoke 1 vähe hiljemini talle järele hakkas liikuma, kuna jaoke 2 veel paigal seisab, siis muutub vahe jaokeste 0, 1 ja 2 vahel suuremaks kui järgmiste, paigalseisvate jaokeste vahel, nii et siin tekkinud on aine hõrendus (0—2).

Järgmise $\frac{1}{4}$ öötsevälte lõpuks jõuab jaoke 0 tagasi oma tasakaalu-seisukohale. Selle aja sees on aga ka jaoke 3 juba liikuma hakanud (rida 3), — muidugi ka esiteks pahemale poole, nii siis otse vastu läbi tasakaalu-seisukoha paremale poole liikuvale jaokesele 0. Arusaadavalt tihenevad ainejaokesed nende kahe üksteise vastu liikuvate jaokeste (0 ja 3) vahel, nii et $\frac{1}{4}$ öötseväldet hiljemini seal on sündinud aine tihendus 0—3 (rida 4). Esimene hõrendus on sellesama aja jooksul edasi nihkunud ja asub nüüd jaokeste 3 ja 6 vahel.

Veerand öötseväldet hiljemini läheb jaoke 0 läbi oma tasakaalu-seisukoha, liikudes uuesti pahemale poole (rida 5). Ta kaugeneb nüüd jaokesest 1, mis alles oma tasakaalu-seisukohale läheneb, ja annab sellega põhjust uue hõrenduse (0—2) tekkimiseks. Nüüd liiguvad aga jaokesed 4 ja 7 teineteise vastu, nii et $\frac{1}{4}$ öötsevälte järele (rida 6) jaokesed 4—8 aine tihendust moodustavad, kuna mõlemal pool viimasest hõrendused 0—4 ja 8—10 asuvad.

Kui niiviisi edasi jälgida, siis näeme, et iga $\frac{1}{4}$ öötsevälte järgi nii tihendused kui ka hõrendused ikka ühevõrra edasi nihkuvad pahemale poole, kuna jaokese 0 juurest ikka uued tihendused ja hõrendused juurde tulevad. Kahe öötsevälte järele peale liikumise algust (rida 9) näeme näiteks kaks tervet tihendust 2—6 ja 10—14, mida mõlemalt poolt ümbritsevad hõrendused. Nagu joonistusest selgub, viibivad punktid 0, 8 ja 16 (rida 9) ühesugustes faasides, sest et nad kõik läbi oma tasakaalu-seisukoha lähuvad, liikudes pahemale poole. Niisama nagu põiklainete juures, nii nimetame ka pikilainetamises lainepikkuseks vahet kahe kõige lähema ühesugustes faasides viibiva punkti vahel. Sel silmapilgul, kui jaoke 0 lõpetab teist öötset (rida 9) on lainetamine nii siis laiali lagununud kahe laine 0—8 ja 8—16 pikkuse võrra. Sellest järgneb, et ka siin maksev on põiklainete jaoks leitud seadus:

Öötsumvalt jaokeselt laguneb pikilainetamine öötsumise sihis laiali iga öötsevältel ühe lainepikkuse võrra.

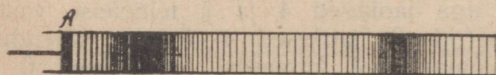
Nii seovad siis ka pikilaine laialilagunemise kiirust tema öötsearvuga ja lainepikkusega eelmises § leitud formulid 2, 2^a ja 2^b.

3) Pikilainetamises ei näe me kunagi tuntud lainejoont. Et meil aga siiski ka siin tõepoolest tegemist on lainetamisega, seda näeme kõige ülevaatlikumalt, kui punktide kaugust nende tasakaalu-seisukohtadest mitte ära ei märgi piki punktirida, nii kui see tõepoolest on, vaid põigiti, s. t. perpendikulaarselt

punktide reale. Joonistuse 7 rea 9 punktide jaoks on see nii tehtud reas 10: kõik punktid, mis asuvad paremal pool oma tasakaalu-seisukohta, on vastaval kõrgusel ära märgitud tasakaalu-seisukohast püstitatud perpendikliltel, kuna pahemal pool tasakaalu-seisukohta viibivad punktid üle on kantud vastavatele perpendiklitele allapoole punktide rida. Punkti 1 tasakaalu-seisukoht on, näiteks a_1 , tema kaugus viimasest a_1 on üle kantud perpendiklile $a_1 b_1 = a_1$. Niisama on punkti 2 jaoks leitud vastav kõrgus $b_2 a_2 = a_2$ j. n. e. Kui kõverjoonega ühendada kõik leitud kõrgused, siis saame tuntud lainejoone.

Seal, kus lainejoon lõikab punktide rida, viibivad vastavad punktid tasakaalu-seisukohal (punktid 0, 4, 8, 12 ja 16). Neid punkte nimetatakse laine sõlmedeks. Nagu joonistusel näha, asuvad pikilainete sõlmedes vaheldamisi tihenduste ja hõrenduste keskkohad.

4) Iseäranis tähtsad on pikilained, mis tekivad gaasides või vedelikkudes. Vaatleme sellepärast seesuguse lainetamise tekkimist pikas, gaasiga täidetud torus (joon. 8). Toru otsas



Joon. 8.

olgu vahesein A, mis piki toru kiirelt edasi ja tagasi õõtsub. Liikudes pahemale poole sünnib vaheseina taga hõrendatud

gaasikiht, sest et kaugemalseisvad gaasijaokesed vaheseinale A mitte otsekohe ei järgne. See hõrendus hakkab piki toru paremale poole edasi liikuma, niisama, kui § 5₁ kirjeldatud nõelte hõrendus kumminööriil seina poole liikus.

Tagasiliikumisel surub vahesein A gaasijaokesed kokku, sest et viimased oma esialgset liikumissuhti (pahemale poole) veel muuta ei ole suutnud. Vaheseina ees sünnib gaasi tihendus, mis sealt piki toru paremale poole hakkab liikuma, järgnedes eelmisele hõrendusele.

Vaheseina iga õõtsu juures sünnib nii üks hõrendus- ja üks tihenduskiht, mis kokku ühe pikilaine moodustavad. Iga laine liigub toru mööda ühel õõtsuvalt ühe lainepikkuse võrra edasi.

5) Me nägime, et pikilainetamisel ühed aineosad tihenevad, teised jälle hõrenevad, teiste sõnadega, et pikilaine juures muutub aine üksikute osade ruumala. Põiklainetamisel selle vastu painduvad aine üksikud osad ainult üles-alla, jäädes ikka ühesuguse tihedusega, s. t. põiklainetamisel muutub ainult keha kuju.

Sellest järgneb, et põiklained võivad tekkida ainult niisuguses aines, mis elastsuse tõttu keha kuju muutumist püüab takistada, sest muidu ei tuleks kohalt nihkunud ainejaoke üleüldse enam oma algseisukohale tagasi, ja ei hakkaski õõtsuma. Et säärase omadusega ainult kõvad kehad on, siis võivad põiklained tekkida ainult kõvades kehtes.

Pikkilainete sündimine on võimalik, kui kokkusurutud aine-jaokesed peale surve kadumist jällegi laiali nihkuvad ja oma esialgset ruumala täidavad, nad võivad sündida nii siis ainetes, mis on elastsed ruumala muutmise suhtes. Niisuguse omadusega võivad olla nii gaasid kui ka kõvad ja vedelad kehad; **sellepärast võivad pikilained tekkida nii gaasides kui kõvades ja vedelates keha-**des. ✕

§ 6. **Lainete peegeldumine.** 1) Ühte otsapidi sein külge kinnitatud köit või kumminööri hoiame käega teisest otsast pingul. Nüüd liigutame kätt järsku ükskord üles-alla: käe juures sünnib lainehari A mis mööda nööri sein poole liigub (joon. 9a).

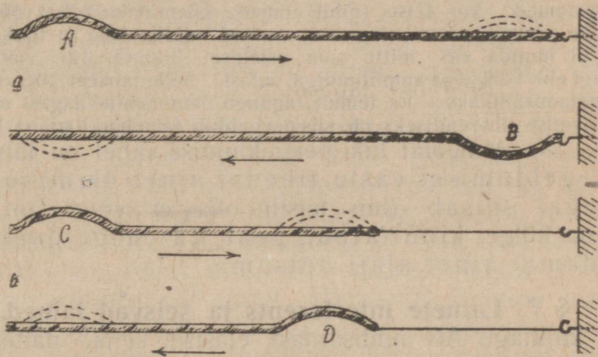
Põrgates vastu sein, muutub ta laineoruks B ja tuleb sealt niisugusena käe juurde tagasi.

Ümberpöörduvalt muutub seinapoolse liikuv laineorg pärast sein vastu põrkumist — laineharjaks. Selle asemel, et kõieotsa otsekohe sein külge siduda, võime ta ka pika peenikese niidi abil sein külge kinnitada (joon. 9b).

Korrates ülevalkirjeldatud katseid, näeme, et sein poole minev lainehari C samasuguse harjana D ja laineorg samasuguse oruna seinalt tagasi hakkab tulema.

Laine tagasipõrkumist nimetatakse üleüldse laine peegeldumiseks. Peegeldumine sünnib alati selles kohas, kus laine ühest ainetest teise üle peab minema (näiteks köiest sein või niiti). On teise aine jaokesed kõvemini seotud üksteisega kui esimese omad, siis peegeldub laine tagasi ümberpöörduva kujus (sein ja nöör), on nad aga nõrgemini seotud kui esimese aine jaokesed, siis peegeldub laine tagasi niisamasugusena nagu ta liikus peegelduskoha poole (niit ja köis). Me ütleme, et esimesel juhul laine peegeldub vastu tihedamat ainet, teisel juhul aga vastu hõõremat ainet.

2) Mispärast lained peegelduvad, selle üle jõuame ehk kõige hõlpsamini selgusele, kui ainete molekulite liikumist peegelduskohas võrrelda kokkupõrkuvate elastiliste kuulide liikumisega. Teatavasti põrkub väike liikuv kuulike, sattudes vastu paigalseisvat suurt kuuli, viimaselt tagasi ja liigub peale seda ümberpöörduv sihis, kuna aga liikuv suur kuul paigalseisvat väikest kuuli enese ees edasi lükkab ja nii siis oma esialgset liikumist peale kokkupõrget jätkab.



Joon. 9.

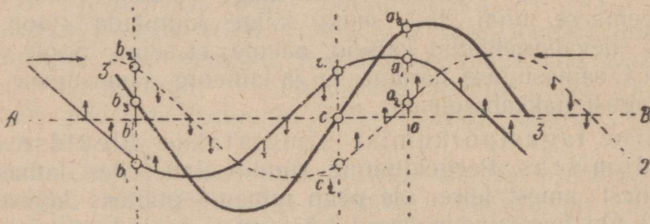
Peegelduskohas pörkuvad esimese aine õõtsuvad jaokesed vastu teise aine paigalseisvaid jaokesi. Et aga kõvemini üksteisega seotud ainejaokeste — niisama kui suurema kuuligi — liikumatõukamiseks suuremat jõudu tarvis on kui nõrgemalt seotud ainejaokeste juures, siis on tihedama aine jaokeste liikumine peale kokkupõrget sarnane suurema kuuli liikumisega, hõredama aine jaokeste liikumine aga väiksema kuuli omaga.

Ülevalkirjeldatud peegeldumiskatses on näiteks seinajaokese tihedamini üksteisega seotud kui kõte jaokese. Peegeldumiskohas pörkab nii siis „väike“ õõtsuv kõiejaoke „suurema“ paigalseisva seinajaokesega kokku. Oli kõiejaokese liikumise siht peegelduse silmapilgul näiteks alt üles, siis pörkub ta seinajaokeselt tagasi ja hakkab ülevalt alla liikuma. Nii muutub järsku kõiejaokese õõtsumise siht otse vastupidiseks endisele. Tekkinud uus õõtsumine kandub tagasi järgmiste nõõrijaokeste peale, mille tagajarjel möõda nõõri laiili laguneb uus ümberpöõrdud laine: kui seinajaokese tulli lainehari, siis läheb seal peegeldatult tagasi laineorg jne.

Peegeldumisel vastu hõredamat ainet, on esimese aine (kõie) jaokese „suuremad“ kui teise (niidi) omad. Ülemineku kohas õõtsuv viimane nõõrijaoke pörkub vastu nõõrgemalt seotud niidi jaokest ja tõukab teda enese eest; ta ei muuda siis mitte oma esialgset liikumissuhti, vaid õõtsub endiselt, kuigi ehk väiksema amplituudiga, edasi. Selle jaokese õõtsumine kujuneb uueks lainetamisallikaks; ka temalt laguneb lainetamine tagasi möõda nõõri. Et aga õõtsumise siht endiseks jäi, siis peegeldub laine hari ja laineorg — oruna.

3) Mõõlemat liiki peegeldumise vahel on tähtis wahe: Kuna peegeldumisel vastu tihedat ainet ülemineku punkt alati paigal seisab (mis teisiti olla ei võõgi, on ju näiteks kõõis seinaja külge kinnitatud), peab ta peegeldamisel vastu hõredamat ainet alati õõtsuma.

§ 7. Lainete interferents ja seisvad lained. 1) Joonistusel 10 kujutagu AB niidisarnast elastset keha, näiteks traati, mida möõda laiili laguneb, pahemalt poolt tulles laine 1, paremalt poolt aga laine 2. Traadi keskkohas puutuvad mõõlemad lained kokku



Joon. 10.

ja lähevad teineteise peale. Traadijaoke a nihkub esimese laine mõjul ülespoole punkti a_1 . Samal ajal tõmbab teda teine laine niisama ülespoole punkti a_2 . Liikumiste parallelogrammi seaduse järgi nihkub traadijaoke a lõpulikulult siis veel kõrgemale, mõnda punkti a_3 , nii et kõrgus a_3 võõrduks $a_1a + a_2a$. Teine traadi-punkt b kalduks esimese laine mõjul alla, punkti b_1 teise laine mõjul aga üles, punkti b_2 . Tõõepoollest nihkub ta siis üles punkti b_3 , nii et $b_3b = b_2b - b_1b$. Kolmas traadijaoke C kaldub esimese laine mõjul üles (punkti C_1), teise mõjul aga sellesama võõra alla (punkti C_2). Lõpulikulult jääb ta siis mõõlema laine üheaegsel mõjul oma tasakaaluseisukohale (C) paigale.

Kui niiviisi algebraliselt summeerida lainete mõju kõigi traadijaokeste peale, siis leiame traadi tõelise kuju vaadeldud silmapilgul. Joonistusel 10 kujutab seda kõverjoon 3. Me näeme et kõik traadijaokesed asuvad uuel lainejoonel (3), mille sõlm-punktid seisavad nendes kohtades (C), kus mõlemate alglainete mõjud teineteist hävitavad. Selle resultantlaine kuju ole-neb mõlema komponentlaine kujust ja võib üleüldse väga mitmekesine olla.

Teadagi summeeruvad kaks lainetamist ka siis, kui mõle-mad ühes ja samas sihis laiali lagunevad. On mõlemad alg-lained selle juures ühesugused ja liiguvad nad ühesuuruse kiiru-sega niiviisi edasi, et esimese laine harja kohal alati teise laine org asub, siis ütleme et lainete käigu vahe võrdub pool-lainega. Liiguvad näiteks ühesugused lained R_1 ja R_2 (joon. 12) ühekiirelt paremale poole, ja langevad nende sõlmed (S_1, S_2 ja S_3) mingil silmapilgul ühte, siis ei muutu lainete seis üks-teise suhtes kogu lainetamise aeg, vaid ühe laine harja vastu seisab alati teise laine org. Antud silmapilgul seisab laine R_2 hari vertikaaljoonel P. Laine R_1 hari jõuab nimetatud verti-kaaljoonele $1/2$ öötseväldet hiljem. Sellepärast paistab, et laine R_2 poollainevõrra ees liigub lainest R_1 ; sellest ka nimetus „põl-laine suurune käiguvahe.“ Et laineharja ja tema vastu seisva samasuure laineoru koosmõjul õõtsuvad jaokesed paigalt ei või liikuda, siis kujutab sirgjoon CD (joon. 12) nende jaokeste seisu joonistusel kujutatud silmapilgul. Et aga käsitatud juhusel lainete seis üksteise suhtes kogu aeg muutumatuks jääb, siis ei või aine jaokesed nende lainete koosmõjul üleüldse liikuma hakata, vaid nad peavad jäädavalt sirgjoonele CD jääma, nii et laineta-mine sootumaks hävineb.

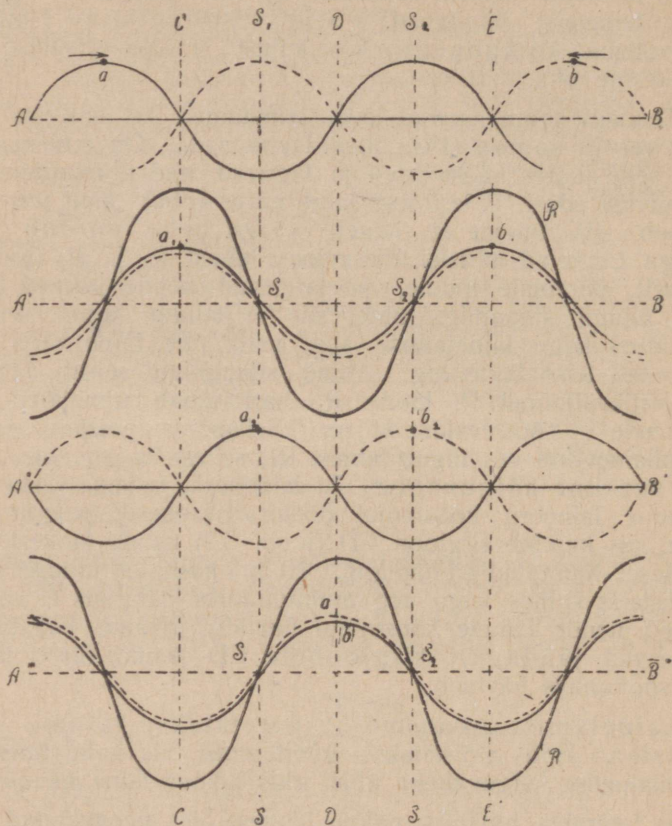
Lainetamiste koosmõju nimetatakse lainete inter-ferentsiks. Eriti mõistetakse interferentsi all kahe ühesuguse ja poollainelise käiguvahega ühes sihis liikuva laine hävinemist.

2) Iseäralist huvitust pakub langeva ja peegeldatud laine interferents. Kui peegelduskoha poole saata mitte üks laine, vaid korduv, pikemat aega kestev lainetamine, siis tuleb sealt nii-samasugune korduv lainetamine tagasi. Mõlemad lainetamised interfereeruvad, mille tagajärjena õõtsuval kehal tekivad n. n. seisvad lained.

Selle nähtuse seletamiseks kujutagu joonistusel 11 (ülemine rida) A pahemalt poolt paremale liikuvat langevat lainet ja B esimesele vastu tulevat peegeldatud lainet. Et peegeldumisel lainetamise õõtsearv muutumatuks jääb, siis on langeva ja pee-geldatud laine pikkus alati ühesuurune. Lihtsuse pärast oletame, et ka mõlema laine amplituudid on võrdsed.

Olgu teataval silmapilgul mõlemate lainete seis niisugune, et nende sõlm-punktid C, D ja E ühte langevad (rida 1).

Iga ainejaoke sirgjoonel AB kalduks laine A mõjul niipalju ühele poole sirgjoont, kui palju ta laine B mõjul kalduma peaks teisele poole sirgjoont. Sellepärast jäävad sel silmapilgul kõik jaokesed oma tasakaaluseisukohale — sirgjoonele A B, nagu ei olekski laine-



Joon. 11.

tamisi olemas. $\frac{1}{4}$ õõtsevälte järele nihkub laine A $\frac{1}{4}$ lainepikkuse võrra paremale, laine B aga niisama palju pahemale poole (Lainehari a jõuab näiteks punkti a_1 (rida 2), lainehari b aga punkt b_1 .) Nüüd langevad mõlemad lained ühte, nii et nende mõjud sirgjoonel asuvate ainejaokestes peale summeeruvad. Iga ainejaoke kaldub sellepärast kaks korda kaugemale sirgjoonelt, kui ta seda teeks üheainsa laine mõjul. Resultantlaine R kujutab ainejaokestes tõelist seisu vaadeldud silmapilgul. Me näeme, et laine R harjad ja orud on kaks korda suuremad kui alglainete omad, ja et tema sõlmpunktid S_1 ja S_2 ühte langevad viimaste sõlmpunktidega.

$\frac{1}{4}$ õõtsevälde peale seda silmapilku on mõlemad lained jällegi $\frac{1}{4}$ lainepikkuse võrra teineteisele vastu nihkunud (rida 3).

Punkt a_1 jõuab punkti a_2 ja b_1 — punkti b_2 . Jällegi seisab ühe laine harja vastu teise laine org ja ümberpöörduvalt, nii et ainejaokesed uuesti sirgjoonel peavad viibima. $\frac{1}{4}$ öötseväldet veel hiljem jõuavad mõlemad lained niikaugele teineteisele vastu, et punktid a_2 ja b_2 ühte langevad (rida 4). Lainete seis on nüüd sarnane reaga 2, ainult selle vahega, et harja kohal reas 2 asub nüüd laineorg ja ümberpöörduvalt. Jällegi kujutab resultantlaine R kehajaokeste tõelist seisukohta; tema sõlmpunktid S_1 ja S_2 asuvad endistel kohtadel.

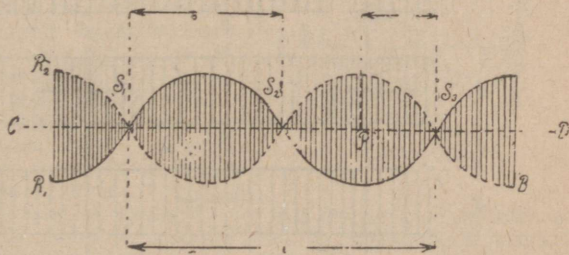
Järgmise veerandöötsega lõpetavad ainejaokesed ühe terve öötse, ja lained seisavad jällegi samuti, nagu see kujutatud on reas 1. Kordub kõik ülevalkirjeldatu teist korda jne. Kui samasugusel teel juurelda kehajaokeste seisukohti neil silmapilkudel, mis ilmuvad reas 1 ja 2, 2 ja 3 jne. kujutatud silmapilkude vahel, siis näeme, et resultantlaine sõlmpunktid alati ühe koha peale (S_1 ja S_2) jäävad. Et ridades 1 ja 3 kujutatud silmapilkudel terve resultantlaine sirgjooneks muutub, siis seisavad punktid S_1 ja S_2 jäädavalt ühel kohal paigal, kujutades nii paigalseisvaid sõlmpunkte. Teiselt poolt näeme aga, et need ainejaokesed, mis asuvad põikjoontel CC, DD, ja EE, alati ühel ja samal kohal öötsuma peavad kahekordse amplituudiga. Neid kohti nimetatakse seisvate lainete puhetisteks. Puhetistes asuvad laineharjad ei liigu mitte edasi piki sirgjoont AB vaid seisavad ühel kohal paigal, muutudes iga $\frac{1}{2}$ öötsevälte järele (read 2 ja 4) laineoruks ja ümberpöörduvalt.

Seisva laine pikkuseks nimetame resultantlaine R pikkust. Joonistusel 12 kujutab R_1 resultantlaine seisusilmapilgul, mis vastab joonistusel 11, rida 2 kujutatud silmapilgule.

R_2 kujutab sama laine seisusilmapilgu $\frac{1}{2}$ öötseväldet hiljemini (joon. 11, rida 4), sirgjoon CD aga resultantlaine seisusilmapilgu $\frac{1}{4}$ öötseväldet hiljemini (joon. 11, rida 3). Me näeme, et vahe kahe naabersõlme vahel (S_1 S_2)

võrdub poollainega, vahe sõlme (S_3) ja kõige lähema puhetise (P) vahel aga veerandlainega.

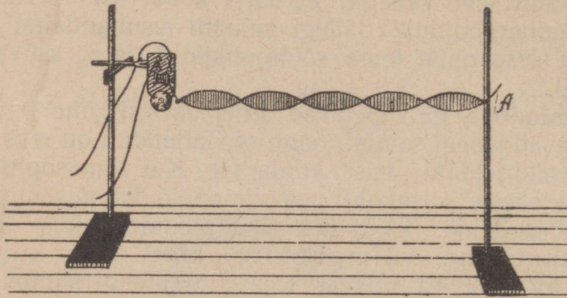
3) Seisvad lained lähevad tuntavalt lahku harilikest edasi-liikuvast laineist: kuna viimaste juures iga ainejaoke järgimööda kordab eelmise jaoke liikumist ja nii siis iga jaoke ühesuuruse amplituudiga öötsub, on seisvatel lainetel üksikute jaokeste öötsumisamplituud väga mitmesugune; sellevastu liiguvad aga kõik kahe sõlme vahel asuvad jaokesed ühel ajal üles või alla. Sõlm-



Joon. 12.

punktides on õõtsumisamplituud jäädavalt 0, puhetistes aga kõige suurem.

Edasiliikuvus laines lähevad kõik jaokesed üksteise järgi läbi oma tasakaalu-seisukoha, seisvates lainetes aga ühel ajal, ja nimelt silmapilkudel 1 ja 3 (joon 11).

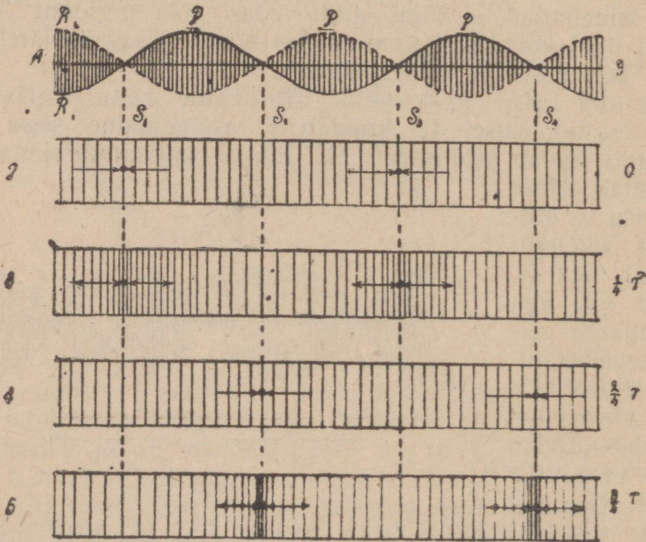


Joon 13.

õõtsumisel lagunevad lained mööda niiti laiali, nad peegelduvad punktis A ja interfereeruvad langevate lainetega. Niidi jaokesed õõtsuvad siis joonistusel kujutatud seisvate lainetena.

4) Seisvaid laineid võime hõlpsasti peenikesel niidil tekitada joon. 13 kujutatud viisil:

Elektrikella haamri külge kinnitatakse pingulseiva niidi ots. Haamri



Joon. 14.

5) Ka pikilainete interferents sünnib samade seaduste järele. Kõige kergemini leiame nende interfereerumise resultaadi, kui komponentlaineid § 5₃ kirjeldatud viisil kujutada põiklainetena (joon. 7, rida 10). Nende põiklainete resultantlaine muudame siis uuesti pikilaineks. On arusaadav, et säherdune kä-

situsviis sündmustikus eneses midagi ei muuda ja et leitud resultaat tõelule täiesti vastab.

Seesugusel teel võime näha, et pikilainete interfereerumisel ilmuda võivad seisvad pikilained. Sõlmede kohal seisavad jaokesed paigal oma tasakaalu-seisukohas, kuna nad kõvasti õõtsuvad sõlmede vahel asuvates puhetistes. Kui kahe naaberpuhetise jaokesed liiguvad teineteisele vastu, siis tiheneb aine nende vahel seisvas sõlmes; kaugenevad nad mõlemad aga sõlmest, siis hõreneb viimases aine. Seisvate pikilainete sõlmedes asuvad vaheldamisi aine tihendused ja hõrendused, nendes on liikumine kõige väiksem. Puhetistes sellevastu on aine tihedus enam-vähem ühtlane, kuna liikumine siin on kõige intensiivsem.

Joonistus 14 kujutab näiteks seisvaid pikilaineid torus olevas õhus, nii kui nad seal ilmuda võivad lainete peegeldumisel ühes toru otsas. Rida 1 näitab põigiti kujutatud resultantlaine seisukohti R_1 ja R_2 .

Rida 2 kujutab õhujaokeste liikumist silmapilgul, kui resultantlaine läheb läbi sirgjoone AB (rida 1): õhk on igal pool ühesuguse tihedusega, kuid jaokesed liiguvad sõlmede S_1 ja S_3 poole.

Rida 3 kujutab jaokeste seisu $1/4$ õõtsuvaldet hiljemini, kus resultantlaine on kuju R_1 (rida 1): õhukihid on tihenenud sõlmede S_1 ja S_3 ümber, nad hakkavad sealt parajasti tagasi liikuma. Sõlmede S_2 ja S_4 juures asuvad õhuhõrendused.

Rida 4 vastab resultantlaine seisule sirgjoonel AB: kõik õhujaokeused viibivad uuesti oma tasakaalu-seisukohtadel, — tihedus on igalpool ühesugune. Jaokesed hakkavad koonduma sõlmede S_2 ja S_4 ümber.

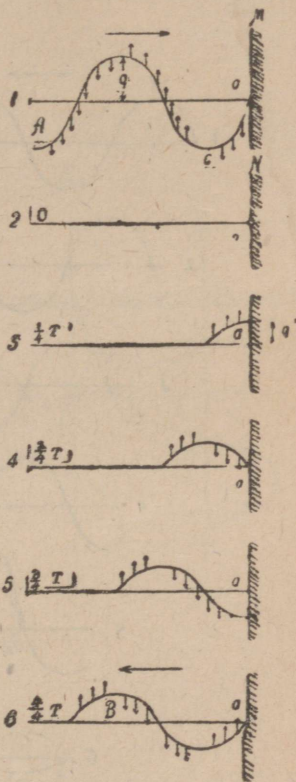
Rida 5: resultantlained on jõudnud seisule R_2 ; õhujaokeused on koondunud sõlmede ja S_2 ja S_4 ümber ja hakkavad sealt tagasi liikuma, et veerand õõtsuvaldet hiljemini läbi tasakaalu-seisukoha minna (rida 2) jne.

§ 8. Sõlmede seisukohad peegeldumisel tekkinud seisvates lainetes.

1) Peegeldumine vastu tihendamata ainet. Vastu peegelduspinda M N. (joon. 15) langeva laine A õõtsuv osakene a muudab § 6, järele peegeldumispunkti oma õõtsumise sihti: selle asemel, et edasi alla liikuda, hakkab ta nüüd järsku üles liikuma (rida 2).

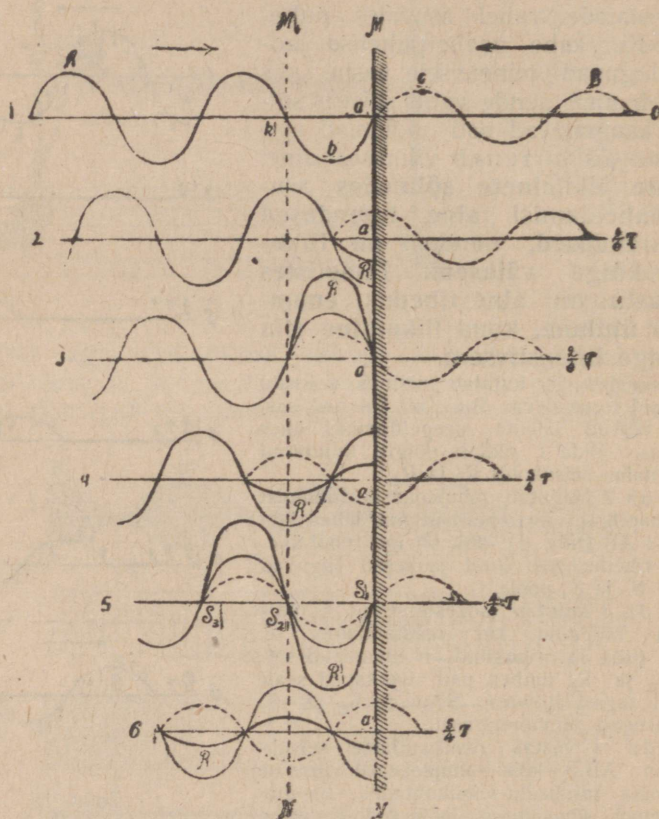
Read 3, 4, 5 ja 6 kujutavad sel teel sündiva peegeldatud laine B tekkimise üksikuid silmapilke.

Hõlbu pärast võime aga ka ette kujutada, et laine B juba peegeldumisprotsessi algul tervelt peegelduspinda MN taga asub (joon. 16, rida 1). Kui teda sealt siis iga $1/4$ õõtsuvaldet jooksul $1/4$ lainepikkuse võrra järk-järgult pa-



Joon. 15.

hemale poole nihutada, siis kujutab pinnal MN ette nihkunud lainets peegeldatud laine tõelist kuju. Nii langev laine A kui ka peegeldatud laine B (joon. 16, rida 1) puutuvad punktis a kokku ja lähevad järgmistel silmapilkudel teineteise peale, interfereerudes samuti, nagu see kirjeldatud § 7.2. Joonistusel 16 kujutavad read 2 — 6 resultantlaine R seisul silmapilkudel, mis järgnevad $\frac{1}{4}T$, $\frac{2}{4}T$, $\frac{3}{4}T$ jne. õitseväldet peale reas 1 kujutatud silmapilku.



Joon. 16.

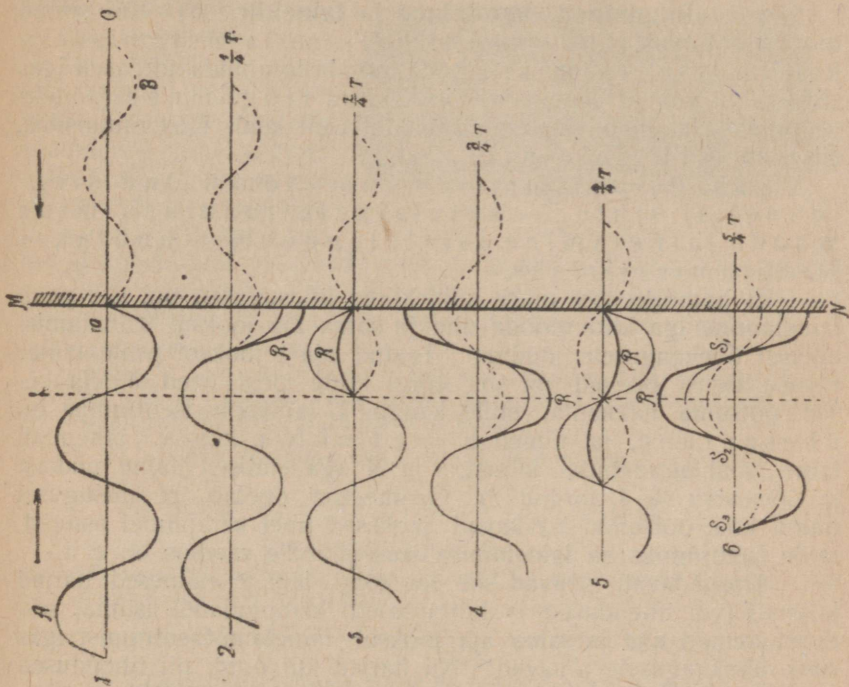
Me näeme, et resultantlaine ehk seisvate lainete esimene sõlmpunkt S_1 asub peegelduspunktis; järgmised sõlmed (S_2 ja S_3) seisavad peegeldavast pinnast $\frac{1}{2}T$, $\frac{2}{2}T$, $\frac{3}{2}T$ jne. lainepikkuse kaugusel.

Kui peegeldav aine on palju tihedam esimesest aimest, siis võrdub peegeldatud laine amplituud peaaegu langeva laine amplituudiga. Siis seisab esimene sõlm S_1 (joon. 16) jäädavalt paigal.

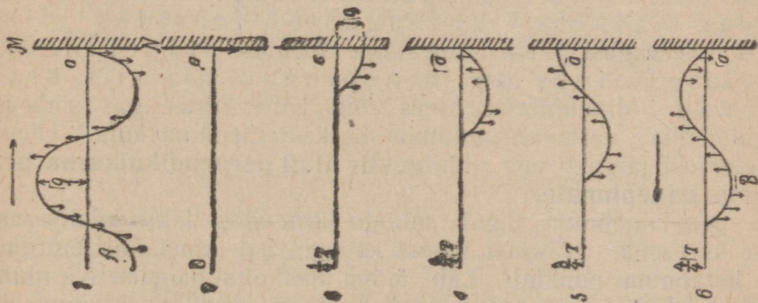
2) Peegeldumine vastu hõredamat ainet. Joonistus 17 kujutab endiselt peegeldatud laine tekkimist. Et ainejaoke a oma sihti ei muuda peale kokkupõrget „väiksema“, teise aine jaoks, siis õitsub ta ainult väiksema amplituudiga edasi. Kanname jällegi leitud peegeldatud laine kuju B üle peegelduspinnal MN taha (joon. 18). Interfereerides langevat lainet A peegeldatud lainega B, leiame endiselt seisvate lainete kuju (joon. 18, read 2—6) teineteisele järgnevatel silmapilkudel.

Me näeme, et nüüd seisva laine esimene sõlm S_1 (joon. 18, rida 6) mitte enam peegelduspunktil ei asu, vaid $1/4$ lainepikkuse kaugusel peegelduspinnast. Järgmiste sõlmede (S_2 ja S_3) kaugus peegelduspinnast võrdub $3/4, 5/4$ jne. lainepikkusega.

Peegelduspunktil enesel asub nüüd laine puhetis, nii et laine ots peab õõtsuma.



Joon. 18.



Joon. 17.

Leitud resultaadid on täiesti arusaadavad, kui silmas pidada, et tihedam aine takistab hõredama aine jaokese liikumist punktis a, nii et viimane paigal peab seisma. Teisel juhusel seesugust takistust ei ole, mispärast laine ots vabalt võib õõtsuda.

Joonistusel 18, rida 1 seisab peegeldatud laine aB nii, kui oleks ta langeva laine peegelpilt peeglis MN. Joonistusel 16, rida 1 seisab aga aB teistviisi: siin oleks ta langeva laine Ak peegelpilt, kui peeglit hoida pinnal M'N', mis asub $\frac{1}{2}$ lainepikkust pinna MN ees. Sellepärast öeldakse ka, et **peegeldumisel vastu tihedamat ainet läheb pool lainepikkust (k b a) kaduma.**

§ 9. Ringlained, keralained ja lainekiir. 1) Kui lained mõnest õõtsuvast punktisarnasest kehast — nn. **lainetamisallikast** ehk **-tsentrumist** mööda mõnda tasapinda ühtlaselt igas sihis laiali võivad laguneda, siis tekivad **ringlained** (näiteks veepinnal); laguneb lainetamine aga ühtlaselt laiali igas ruumisihis, siis sünnivad **keralained**.

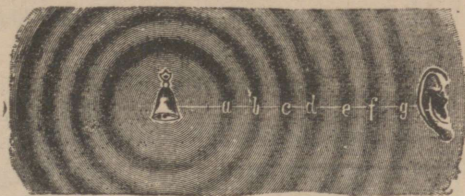
Läbi lainetamistsentrumi tõmmatud sirgjoonelisi sihte — **keralainete raadiusi**, mida mööda lainetamine laiali laguneb, — hüütakse **lainetamiskiirteks**.

Et homogeeses aines kõik kiired ühesugused on, siis peab lainetamine iga kiirt mööda ühe ja sama aja jooksul lainetamisallikast ühekaugusele jõudma. Teatud aja t jooksul peale lainetamise algust peavad nii siis kõigi kiirte peal need ainejaokesed õõtsuma hakkama, mille kaugus L lainetamistsentrumist on **ühesuurune**, ja nimelt $L = c.t = l.N.t$, kus c tähendab laine laialilagunemise kiirust, l ja N aga endiselt laine pikkust ja õõtsearvu (§ 4, formul 2). Geomeetria õpetab, et niisugusel puhul kõik õõtsuma hakkavad jaokesed ühel kerapinnal asuvad, mille tsentrumiks on lainetamisallikas ja mille raadius on c. t.

Arusaadavalt peavad siis ka kõigi lainete esimesed harjad ja orud (või tihendused ja hõrendused) kerapindadel asuma, sest et ka nemad ühe ja sama aja jooksul lainetamistsentrumist igas sihis ühekaugusele jõuavad. Nii harjad kui orud, nii tihendused kui hõrendused kujutavad neid laineosakesi, mis viibivad ühesugustes faasides (§ 4). Sellest järgneb, et **ümber lainetamistsentrumi tõmmatud kerapinnal kõik õõtsuvad jaokesed ühesugustes faasides viibivad**. Seesugust pinda nimetatakse **üleüldse lainepinnaks**; ühtlases aines on **lainepinnad** nii siis **kerapinnad**. Mitteühtlases aines võib laine kiirus igas sihis isegune olla; vastavalt muutub siis ka lainepinna kuju. Ülevalkirjeldatust järgneb aga, et **lainekiir alati perpendikulaarne peab olema lainepinnale**.

Jga lainepunkt liigub mööda kiirt edasi laine laialilagunemise kiirusega. Niisama kiiresti kaugenevad lainetamistsentrumist iga kerapinna punktid. Läbi mõne ühelkohal paigalseisva ruumpunkti läheb nii siis üks keralaine teise järgi, tuues sinna enesega kaasa tema peal asuvaid laineharju (tihendusi) või laineorge (hõrendusi). Mõistagi on ka lainepindade edasiliikumine ruumis ainult näiv: tõepoolest õõtsuvad ainejaokesed terves ruumis ikkagi ainult ühel kohal paigal olles, ega koguni mitte edasiliikudes lainepinnaga.

3) Näiteks vaatleme lainete laialilagunemist õhus ümber mõne õõtsuva kõva keha. Joonistusel 19 kujutatud heliseva kella seinad õõtsuvad ja sünnitavad selle tõttu naabruses seisvate õhujaokeste keskel vaheldamisi õhu tihendusi ja hõrendusi. Algades kellalt liiguvad viimased pikilainetena igas sircjoonelisises sihis laiali (§ 5₄). Ühel ja samal ajal asuvad kõigi kiirte peal vastavate lainete tihendused ühekaugusel kellast, sünnitades viimase ümber kerastarnast õhutihendust. Samal ajal



Joon. 19.

moodustavad kõik vastavad lainehõrendused mõnel teisel kerapinnal asuva hõrenduskihi. Nii tihendus- kui hõrenduskihid täidavad vaheldamisi tervet ruumi kella ümber ja kaugenevad viimaselt laine laialilagunemise kiirusega.

Näited: 1) 12 meetri pikkuse kõie otsa õõtsutame igas sekundis 5korda ühes-alla. Lained liiguvad kõit mööda kunni seinä külge kinnitatud otsani 1,5 sekundi jooksul. Kui pikad on need lained?

$$\text{Laine kiirus on: } C = \frac{12}{1,5} = 8 \text{ m./sek.}$$

$$\text{Formul (2a) annab siis: } l = \frac{C}{N} = \frac{8}{5} = 1,6 \text{ m.}$$

2) 24 m. pikka kõit õõtsutame ühest otsast nii, et iga õõtsu välde (periood) oleks 0,25 sekundit. Kõiel ilmuvad 1,2 meetri pikused lained. Kui ruttu jõuavad nad kõie teise otsani?

$$\text{Formul (1) annab: } N = \frac{1}{T} = \frac{1}{0,25} = 4 \text{ õõtsu sekundis.}$$

$$\text{Formulist (2) leiame: } C = lN = 1,2 \cdot 4 = 4,8 \text{ m. sek.}$$

$$\text{Küsitud aeg on siis: } t = \frac{24}{4,8} = 5 \text{ sekundit.}$$

3) Veepinnal liiguvad 0,8 m. pikkused lained. Nad jõuavad 2 sekundi jooksul 12 meetri kaugusel seisvasse randa. Kui kaua kestab iga veejaokese õõtsu?

$$\text{Laine kiirus on: } C = \frac{12}{2} = 6 \text{ m./sek.}$$

Õõtsuete arv 1 sekundis on formul (2b) järgi:

$$N = \frac{C}{l} = \frac{6}{0,8} = 7,5 \text{ õõtsu 1 sekundis.}$$

Formul (1) järgi on siis õõtsuvälde:

$$T = \frac{1}{N} = \frac{1}{7,5} = 0,133 \text{ sek.}$$

4) 3 meetri pikkune kõis ripub ülevalt alla. Ülemist otsa õõtsutatakse põigiti 6 korda sekundis. Kõie vabalt otsalt peegelduvad lained ja interfereeruvad langevate lainetega. Kus kohal seisab kõige alumine seisva laine sõlm kui tuntud on laine laialilagunemise kiirus $C = 12 \text{ m./sek.}$?

Laine pikkus kõiel on formul (2a) järele:

$$l = \frac{C}{N} = \frac{12}{6} = 2 \text{ m.}$$

3 meetri pikkusel seisab siis $\frac{3}{2} = 1,5$ tervet lainet. Et ülemist otsa

õõtsutatakse, siis peab seal seisma laine puhetis (a, joon. 20). Niisamasugune puhetis peab ilmuma kõie alumises otsas(e), —sünnib ju lainete peegeldumine seal vastu hõredamat ainet. Seisev laine jaguneb siis kõiel, nagu näidatud on joonistusel 20. Kõige alumine sõlm d seisab $\frac{1}{4}$ lainepikkust, s. t. $\frac{2}{4} = 0,5$ m. **ülevalpool kõie otsa.**

5) Kui kiirelt peab õõtsutama sedasama kõit, et tema peal tekiks 4 tervet seisvat lainet?

Laine pikkus peab olema: $l = \frac{3}{4} = 0,75$ m. Kui $C = 12$ m./sek. siis leiame formulil (2b) abil:

$$N = \frac{C}{l} = \frac{12}{0,75} = 16 \text{ korda sekundis.}$$

Joon. 20. Selle juures seisab alumine sõlm $\frac{1}{4} l = \frac{0,75}{4} = 0,1875$ m. = 18,75 cm. kõie otsast kõrgemal.

6) Kui õõtsutada seina külge kinnitatud nõõri 10 korda sekundis edasi-tagasi, ilmuvad nõõrile seisvad lained. Esimene sõlm asub seinast 0,3 meetri kaugusel. Kui suur on selle nõõri peal lainete laialilagunemise kiirus?

Kõie ots seina juures peab paigal seisma (peegeldus vastu tihedamat ainet), — kinnituspunktis asub nii siis sõlm. Järgmine sõlm ilmub teatavasti $\frac{1}{2}$ lainepikkuse kaugusel esimesest, s. t. $0,3$ m. = $\frac{1}{2} l$, ehk $l = 0,6$ m.

Kui $l = 0,6$ m. ja $N = 10$, siis on formulil (2) järgi: $C = lN = 0,6 \cdot 10 = 6$ m. sek.

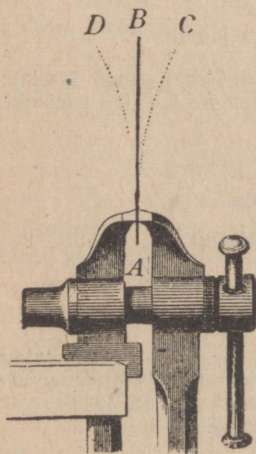
Peatükk II:

Helilainete üleüldised omadused.

§ 10. Heli on niisugune lainetamine, mis meie kõrvade kaudu tekitab meis kuulumistunnet. Akustikaks ehk heliõpetuseks nimetame seda füüsikaharu, mis käsitab helinähtusi.

Heli allikaks ehk helisevaks kehaks võib olla iga elastne, kõva, vedel või gaasisarnane keha. Niipea kui seesugune keha õõtsuma hakkab, lagunevad temast laiali — harilikult läbi õhu — n.n. helilained. Kui viimased satuvad meie kõrva, siis äritavad nad seal kuulumiserku, mille tagajärjel me kuuleme õõtsuva keha helisemist.

Kinnitame laua külge terasvibu AB (joon. 21) ja tõukame tema vaba otsa. Vibu hakkab õõtsuma, mille tagajärjel teda ümbritsevas õhus tekivad perioodiliselt korduvad õhu tihendused ja hõrenused, mis helilainete näol igas sihis edasiliiguvad (vaata §9, joon. 19).



Joon. 21.

Iga õõtsuv pinnaosake üksikult tekitab enese ümber keralaineid. Terve õõtsuva vibupinna ümbruses on lainete pinnad muidugi keerulisemad. Kui neid aga vaadelda mõnes kohas, mis õõtsuvast kehast väga kaugel asub, nii et keha võib käsitada nagu punkti, — siis on ka sellest heliallikast laiali lagunevate lainete pinnad peaaegu kerarnased.

Et õõtsuv terasvibu tõesti heli sünnitajaks on, selgub sellest, et heli otsekohe kaob, niipea kui käega vibu otsa kinni hoida ja tema õõtsumist takistada.

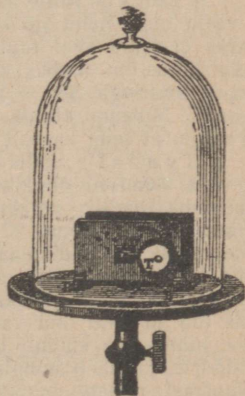
Liikuvate vedelikkude jaokesed võivad kohastel tingimistel õõtsuma hakata ja niisama kui kõvadki kehad helilaineid sünnitada; me kuuleme näiteks veepiiskade langemist, vee voolamist jne.

Gaaside liikumist ja õõtsumist me harilikult silmaga ei näe, küll aga kuuleme seda tihti, näiteks tuule ulumisena jne. Kui paukuga gaasiga täidetud seebi mull tule ligidale juhtida, siis plahvatab gaas ja me kuuleme pauku: gaasi äkilise ärapõlemise tagajärjel sünnib põlemiskohas üksainus õhu hõrendus ja järgnev tihendus. Selle õõtsu tagajärjel laguneb ümbritsevas õhus laiali üksainus helilaine, mis meie kuulmiserku väga lühikest aega ärritab.

§ 11. **Heli edasikandumine.** 1) Nagu iga lainetamine, võib ka heli edasi kanduda ainult elastsetes kehaes. Me vaatlesime helilainete laialilagunemist õhus; kuid ka iga teine elastne keha võib olla helijuhiks. Paigutame näiteks, taskukella pika puust laua otsa peale. Laua teise otsa juures ei kuule me enam kella tiksumist, kui aga kõrv suruda laua külge, siis on kella käik jälle kuuldav: kahtlemata on siin helijuhiks puu; ta peab heli koguni paremini juhtima kui õhk, sest viimast mööda ei ulatanud helilained meie kõrvani. Samasuguse katse abil võime leida, et ka raud, teras, kivi jne. on paremad helijuhid kui õhk. Korraes aga katset korgi peal, või — veel parem — pehme riide ja vildi peal, selgub, et need ained heli edasi ei juhi. Kuna raud, teras ja puu on elastsed ained, ei ole kork ja vilt seda mitte. Viimastes ei lagune lained laiali, — nad ei juhi sellepärast ka heli mitte.

Ka vedelikud juhivad heli: tuukrid, näiteks, kuulevad vee all olles rannas räägitud sõnu, kalad härjuvad vees kõlistatud kella heli peale söõtmiskohale koguma jne.

Kõik gaasid on helijuhid. Et tõestada hariliku õhu heliedasikandmist, võime elektrikella paigutada õhupumba klaaskupli alla: Niikaua kui kella ümbritseb õhk, kuuleme kella heli; mida hõredamaks aga teeme õhu kupli all, seda nõrgemaks muutub heli,



Joon. 21a.

kunni ta viimaks täiesti kaob. Sellest järgneb, et õhutus ruumis heli edasi ei kandu.

2) Me teame, et gaasid on elastsed ainult ruumala muutmise suhtes. Kuju muutmiseks nad tõkestust ei anna. Kui nüüd helilained võivad edasi kanduda nii gaasides kui vedelates ja kõvades kehades, siis peavad nad olema pikilained, sest gaasides võivad ainult seesugused lained sündida (§ 5₅*)).

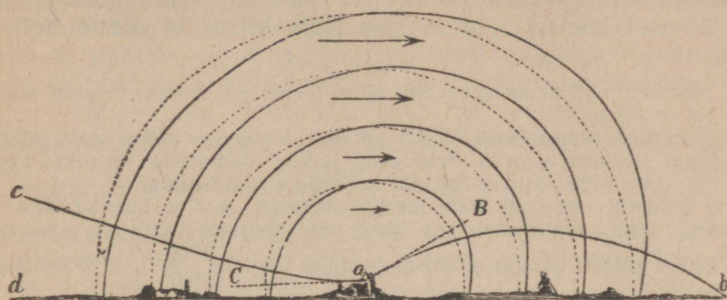
§ 12. **Heli kiirus.** 1) Heli kiiruseks. nimetame lühidalt helilainete laialilagunemise kiirust. Igaüks on küll tähele pannud, et püssilaskmise puhul eemalseisev vaatleja enne näeb suitsu ja siis alles kuuleb pauku. Välg ja müristamine sünnivad ühel ajal, kuid siiski näeme enne värku ja alles mõne aja pärast kuuleme müristamist. Kahtlemata kulub helile selleks, et meie juurde jõuda, rohkem aega kui valgusel. Nagu me valgusõpetuses näeme, on valguse kiirus võrdlemisi heli omaga väga suur, nii et me praegusel juhusel suurt viga ei tee, kui oletame, et valgus püssilaskja juurest meieni tuleb ilma ajakaotuseta. Siis aga on meil kerge mõõta helikiirust õhus: Olgu kaugus vaatleja ja püssilaskja vahel näituseks 500 m.; mõõdame täpise kella abil ajavahet suitsu ilmumise ja paugu kuulmise vahel. On see ajavahe, näiteks 1,5 sekundit, siis tarvitab heli niipalju aega selleks, et püssilaskja juurest vaatlejani jõuda ehk 500 meetri kauguseni laiali laguneda. Ühes sekundis kandus heli siis $\frac{500}{1,5}$ ehk umbes 333 meetrit edasi. See arv ongi järjekult heli kiirus. Niisuguste mõõtmiste abil leiti, et heli kiirus õhus 0 kraadi juures on 332 m./sek. Soemas õhus on kiirus suurem: 15° C soojuses on ta 340 m./sek., veel soemas õhus — veel suurem.

2) Tähtis on tuule mõju heli laialilagunemise peale. On kerge tähele panna, et vastu tuult helid nii kaugele ei kosta, kui päri tuult. Selle nähtuse seletuseks ei jätka veel tuulekiiruse lihtsast summeerimisest helikiirusega: Kõva tuule kiirus on umbes 10 m./sek.; nii peaks siis heli päri tuult liikuma umbes kiirusega $330 + 10 = 340$ ja vastu tuult kiirusega $330 - 10 = 320$ m./sek. Mõlema kiiruse vahe on nii võrd väike, võrdlemisi keskmise helikiirusega, et teda vaevalt tähele võiks panna.

J. Tyndall andis sellepärast tuule mõju kohta teise seletuse: tuulega liiguvad ülemised õhukihi alati kiiremini kui alumised. Selle tõttu muutub lainepinna harilik kerakuju tuule sihis pikerguseks, deformeerudes üleval rohkem kui all (joon. 22 jämedad jooned). Et aga heli edasikandumine alati lainepinnale perpendikulaarsete kiirte sihis sünnib (§ 6), siis murduvad nüüd helikiired kõverjoonelisteks ja kalduvad kõrvale oma esialgselt sihist. Paigalseisvas õhus jõuaks, näiteks, kiir aC vaatleja d juurde sirgjoonelises sihis (on ju aCd kui raadius perpendikulaarne kõigile laine-kerapindadele), tuule juures aga kaldub ta ülespoole, jäädes perpendikulaarseks uutele lainepindadele, ja läheb mingis sihis ac kõrgele üle vaatleja d. Viimane ei kuule sellepärast midagi punktis a sünnitatud helist.

*) Kõvades kehades võivad ühtlasi pikilainetega laiali laguneda ka põiklained. Mõlemate lainete laialilagunemise kiirus ei ole aga mitte ühesuurne, nii et terve nähtus siin palju keerulisemaks muutub.

Päri tuult paindub kiir aB allapoole, jäädes perpendikulaarseks kõigile lainepindadele. Vaatleja punktis b kuuleb sellepärast nimetatud heli. Niisama painduvad kõik teised päri tuult väljaminevad kiired allapoole ja puudutavad maapinda punktide a ja b vahel. Kogu sellel pinnal on punkti a välja minev heli kuuldav.



Joon. 22.

3) Vedelikkudes on heli kiirus palju suurem kui õhus. Callodon ja Sturm ja mõõtsid heli kiirust Genfi järves (1827). Selleks lasti paadilt vette suur, nõõri otsas rippuv kell ja pandi ta haamrilöökidega vee all helisema. Ühel ajal haamrilöögiga anti paadist lühikeseajaline valgussignaal. Kaugel, teises paadis asuv vaatleja kuulis vett mööda edasikantud kellahelinat iseäralise kuulmistoru abil, mille kõver ots vette oli asetatud. Mõõtes aega valgussignaali nägemise silmapilgu ja nimetatud kuulmistoru abil kuuldu kellaöögi vahel, oli võimalik välja arvata heli laialilagunemise kiirust vees, sest paatidevaheline kaugus oli tuntud. Säherduste mõõtmiste järgi on **heli kiirus vees 1435 m./sek., s. t. üle 4 korra suurem kui õhus.**

Biot mõõtis heli kiirust väga pikkades malmitorudes (kuni 931 mt.). Heli allikas — harilik kell — oli kinnitatud toru ühe otsa külge. Temast lagunesid helilained laiali nii malmi, kui toru õõnsust täitvat õhku mööda. Et aga mõlemate lainetamiste kiirus ühesuurune ei ole, siis kuulis teise toruotsa juures seisv vaatleja iga kellaööki 2 korda: esiteks läbi malmi edasikantud heli, ja siis alles õhu kaudu tulnud lainetamist. Biot leidis, näiteks, et 931 m. pikkuse malmitoru tarvitamise korral esimene heli $2\frac{1}{2}$ sekundit varemini päralt jõudis kui teine. Läbi õhu tulnud helil kulus vaatleja juurde jõudmiseks $\frac{931}{332}$ sek. = 2,8 sek. Malmi kaudu tulles kulus helil selleks 2,5 sek. vähem, s. t. kõigest $2,8 - 2,5 = 0,3$ sekundit. Järjekult on heli kiirus malmis $\frac{931}{0,3} = 3183$ m./sek., **nii siis ligi 10 korda suurem kui õhus.** Puhtas rauas on ta uuemate mõõtmiste järgi 4800 m./sek., puus (kuusk) 4800 m. sek.

4) Vaatlemised tõestavad, et **ühes ja samas aines kõiksugu helid laialil agunevad ühesuguse kiirusega** Tõepoolest, me kuuleme, näiteks, kontserdil väga mitmesuguseid akkorde. Kuid akkordi kõik toonid jõuavad ühel ja samal ajal meie kõrva. Hõlpsasti võime tähele panna, et püssipauk ja inimhäääl ühel ajal jõuavad kuulaja juurde jne. **Heli kiirus ei olene heli iseloomust.**

Näited: 1) Kui kaugel seisab meist pikne, kui müristamine 20 sekundit peale välku algab?

Keskmise õhusoojuses (15°C) on heli kiirus $c = 340$ m. sek. ; oletades, et valgusel üleüldse aega ei kulu meie juurde jõudmiseks, on pikse kaugus:
 $20 \cdot c = 340 \cdot 20 = 6800$ m. = **6,8 kilom.**

2) Soldatid seisavad 1000 meetri pikkuses reas ja lasevad kõik ühel ajal püssi. Kui kaua kestab rea ühes otsas seisvale vaatlejale püssipragin?

Viimase soldati püssipauk jõuab vaatleja juurde $\frac{1000}{340} = 2,94$ sekundi järele. Niisama kaua kestab ka püssipragin.

3) Soldatid marsivad 170 meetri pikkuses reas, orkester kõige ees. Kõik sammuvad täpipealt kuuldud taktis, kuid esimesed soldatid on oma liikumises tagumistest vähe ees. Kui palju nimelt, kui teada on, et iga soldat 90 sammu minutis teeb?

Helil kulub kunni viimaste soldatiteni jõudmiseks $\frac{170}{340} = 0,5$ sekundit.

Viimased hakkavad nii siis $\frac{1}{2}$ sekundit hiljemini marssima, kui esimesed. Selle aja sees on aga esimesed juba $\frac{90}{60} \cdot 0,5 = 0,75$ sammu teinud. Oma liikumistes on nad nii siis $\frac{3}{4}$ sammu viimastest ees.

§ 13. Heli tugevus. 1) Me kuuleme, et suur kell kõvemini kõliseb kui väike. Kaks ühesugust kella annavad tugevama heli kui üksainus, kolm kella helisevad veel tugevamini jne. Mida suurem on heliseva keha pind, seda suurem on õõtsuma tõugatud õhu mass, seda tugevam on ka edasikantud heli. **Muidu ühesugustel tingimustel on heli tugevus seda suurem, mida suurem on heliseva keha pind.**

2) Heli tugevus oleneb ka sellest, kui kõvasti me kella pihta lööme. Vaadeldes helisevat teras-vibu (joon 21), näeme tema õõtsumise amplituudi järkjärgult vähenevat; ühtlasi väheneb ka kuuldava heli tugevus. Sarnane on asjaolu ka kella juures: mida kõvemini tema pihta lööme, seda suurema amplituudiga hakkavad õõtsuma tema seinad, seda tugevam on ka tekkinud heli.

Täpipealsemad mõõtmised kui ka teooria tõestavad, et **heli tugevus on proportsionaalne heliseva keha amplituudi kvadraadiga.**

3) Heli tugevus oleneb veel selle aine tihedusest, milles keha heliseb. Tihedas õhus kandub heli tugevamini edasi kui hõredas. Kõrgete mägede otsas, kus õhk hõre, on kõik helid palju nõrgemad kui madalal maapinnal: **Ühes helisevat keha ümbritseva aine tihedusega kasvab ka heli tugevus.**

4) Mida kaugemal me seisame helisevast kehast, seda nõrgemini kostab heli.

Kui helisevat keha ümbritsev aine on ühtlane, siis lagunevad temast kerapinnalised helilained igale poole laiali (§ 6₃). Raadiussega R_1 tõmmatud kerapinnal viibiv õhu tihenduskiht asub järgmisel silmapilgul teisel, suuremal kerapinnal (R_2). Sellejuures jaguneb terves õõtsumises peituv energia ühtlaselt suurema pinna peale, nii et lainetamise intensiivsus kui ka heli tugevus kaugemalseisval pinnal nõrgemaks peab jääma. Et kerapindade suuruste vahekord võrdub nende raadiuste kvadraatide vahekorraga, siis

on kaugemal seisev kerapind $\frac{R_2^2}{R_1^2}$ korda suurem esimesest kerapinnast. Niisama palju kordi peab heli tugevus kaugemalseisval kerapinnal asuvas punktis vähem olema, kui esimesel kerapinnal. On R_2 n korda suurem kui R_1 siis kostab heli kaugemas punktis

$$n = \frac{R_2^2}{R_1^2}$$

korda nõrgemalt kui lähemas punktis.

Heli tugevus on ümberpöörduvalt proportsionaalne heliallika kauguse kvadraadiga.

See seadus kaotab oma maksvuse, kui helilained mitte vabalt laiali ei saa laguneda. Kui, näiteks, tekitada helilaineid mõnes pikas õõnsas torus, siis väheneb heli tugevus piki sede toru väga vähe. Siin tõukab iga õhukiht õõtsuma niisama suurt järgmist kihti, nii et õhujaokeste amplituud selle juures väiksemaks ei muutu.

Niisuguse pika toru abil on võimalik võrdlemisi kaugel maa peale rääkida; teda tarvitatakse majades ja laevadel telefoni asemel.

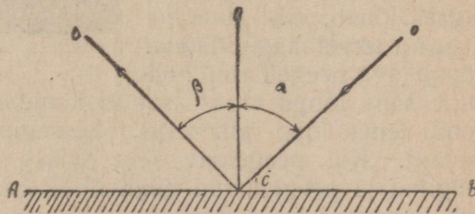
§ 14. Heli peegeldumine. 1) Helilained peegelduvad üle minnes ühest ainest teise. Langegu pinnale AB (joon. 23) heli kiir ac, — n.n. langev kiir. Langemispunkti c püstitame pinnale AB normaali cn — n.n. langemisnormaali. Peegeldatud kiire siht olgu cb. Nimetame nurka acn = α langemisnurgaks ja nurka bcn = β peegeldusnurgaks. Katsed ja teooria tõestavad, et peegeldumine sünnib alati järgmise seaduse järgi:

a) **Langev ja peegeldatud kiir asuvad ühel tasapinnal langemisnormaaliga.**

b) **Langemisnurk võrdub alati peegeldusnurgaga.**

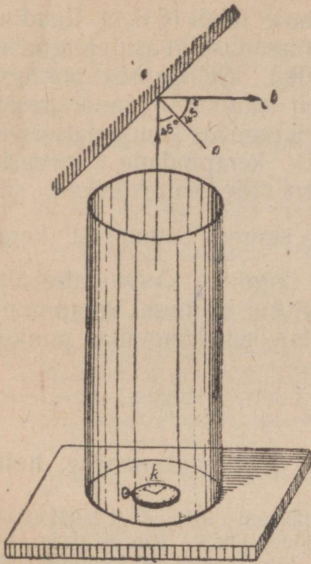
Neid seadusi võib otsustada mitmesuguste katsete abil. Paigutame,

näiteks, taskukell pehmele vildile õõnsasse klaas-silindrisse (joon. 24). Me kuuleme kella tiksumist ainult siis, kui kõrva hoiame silindri peal, tema vertikaalsel teljel. Nüüd asetame punkti c mõne kõva plaadi, mille pind seisaks 45° all silindri teljele ck.



Joon. 23.

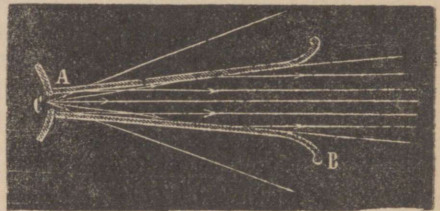
Me kuuleme kella tiksumist kõige tugevamini siis, kui kõrva hoida punktis b, nii et ka peegeldusnurk bcn oleks 45° . Pöörates pinda ümber telje c ja suurendades sellega langemisnurka kcn , peame kõrva ikka kõrgemale ja kõrgemale tõstma, s. t. ka peegeldusnurka suurendama, et niisama tugevalt kuulda kella tiksumist.



Joon. 24.

2) Tuntud kõnetorude juures (joon. 25) tarvitatakse peegeldamist selleks, et heli lainetamist juhtida ühes teatavas sihis ja sellega piirata heli laialilagunemist ruumis. Kiired peegelduvad vastu kõnetoru seina nii, et nad välja tulles peaaegu paralleelsed on, mille tõttu nende jaoks eespool leitud heli laialilagunemise seadus (§ 13₄) mitte enam maksev ei ole, ja räägitud sõnad palju kaugemale kostavad.

3) Kui kaugel vaatleja ees mõni suurem peegeldav pind seisab, siis kuuleb ta iga räägitud sõna 2 korda: esiteks enese häält, ja siis — vähe hiljemini — vastu nimetatud pinda põrganud ja sealt tagasipeegeldunud heli. Seda nähtust tunneme nimetuse all: kaja ja järelkaja. Kui peegeldav pind seisab niivõrd kaugel, et räägitud sõna enne seda lõpeb, kui heli peegeldatult tagasi jõuab, siis kuuleme kaja ja na tervet räägitud sõna. Jõuab aga peegeldatud heli enne sõna lõppu tagasi, siis ei kuule me sõna kordamist, küll aga venib tema lõpp pikemaks. Seesugusel puhul räägime järelkajast. Kui peegeldav sein seisab üsna ligidal, siis kuuleme räägitud ja peegeldatud häält ühel ajal. Väikses toas kõlab iga heli kõvemini kui vabas õhus, sest et seinadelt peegeldatud heli toetab algheli. Pehme riie ei peegelda heli, sellepärast on pehme mööbliga toas heli nõrgem kui tühjas või kõva mööbliga toas.



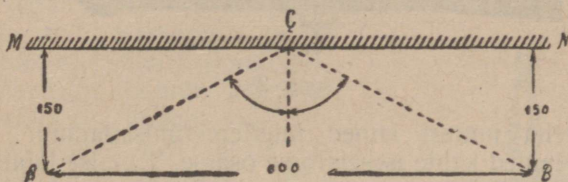
Joon. 25.

Kirikutes ja tühjades kontsertsaalides võib järelkaja räägitud sõna lõpu niivõrd ära katta, et kõne segaseks ja arusaamatuks muutub.

Tundes heli kiirust on kerge välja arvata, kui kaugel peab seisma peegeldav pind, et tekkida võiks kaja. Ühesilbilise sõna väljarääkimiseks kulub meil vähemalt $\frac{1}{5}$ sekundit. Et peegeldatud heli tagasi jõuaks peale seesuguse sõna lõppu, peab ta peegeldumiskohani minemiseks ja sealt tagasi tulemiseks vähemalt $\frac{1}{5}$ sekundit tarvitama, s. t. ta peab vähemalt $\frac{340}{5} = 68$ meetrit edasi liikuma. Peegeldava seina kaugus on siisugusel juhusel vähemalt $\frac{68}{2} = 34$ m.

Mitmesilbiliste sõnade puhul peab sein muidugi vastavalt kaugemal seisma, kui me tervet sõna kajana tahame kuulda.

Näide: Sein MN vastu seisavad kaks inimest A ja B (joon. 26). Mõlemate kaugus seinalt on 150 m., nende kaugus teineteiselt aga 600 m. A hüütud sõna kuuleb B kaks korda. Kui pikk on aeg mõlema kuulnud hääle vahel?



Joon. 26.

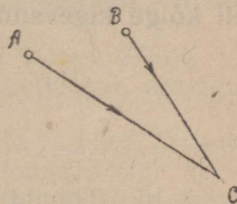
Hääl jõuab B juurde kahte teed mööda: AB ja ACB . Esimese pikkus on $AB = 600$ m. Teise pikkus on $AC + CB = 2 AC =$

$$= 2\sqrt{150^2 + 300^2} = 670,5 \text{ m.}$$

Häälel kulub liikudes esimest teed mööda: $\frac{600}{340}$ sek. = 1,765 sek., liikudes teist

teed mööda aga: $\frac{670,5}{340}$ sek. = 1,972 sekundit. Mõlema B kuulnud kõla vahe on: $1,972 - 1,765 = 0,207$ sek.

§ 15. **Heli interferents.** Kujutame ette, et ühest ja samast heliallikast päritud helilained juhitakse eraldi sihtides AC ja BC (joon. 27) ühte punkti C . Punktides A ja B olgu lained ühesugustes faasides (§ 4), s. t. nii tihendused kui ka hõrendused ilmugu mõlemas punktis ühel ajal. Jõudes punkti C , on aga laine AC pikema tee teinud kui BC . Kui mõlema pikkuse vahe on $\frac{1}{2}$ helilaine pikkust, siis ilmub ühel ja samal ajal laine AC lõpul (punktis C) õhu tihendus ja laine BC lõpul õhu hõrendus. Et aga mõlemad lained ühest heliallikast pärit, siis on tihendused ja hõrendused ühesuured, nii et nad punktis C teineteise täiesti hävitavad, mille tagajärjel

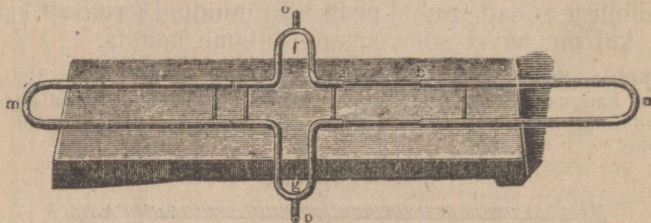


Joon. 27.

seal õhujaokesed jäädavalt seisavad. Sama nähtus kordub, kui AC ja BC vahe on $1\frac{1}{2}$, $2\frac{1}{2}$, $3\frac{1}{2}$ jne. lainepikkust.

Võrdub aga vahe AC ja BC vahel 1, 2, 3 jne. terve laine pikkusega, siis ilmub mõlema laine lõpul ühel ajal õhu tihendus või hõrendus. Selle tagajärjel toetab seal üks laine teist, nii et punktis C peavad ilmuma 2 korda suuremad tihendused ja hõrendused.

Säärast helilainete interfereerumist võib vaadelda järgmisel katsel: Toru O mööda (joon. 28) juhitakse mõne



Joon. 28.

heliseva keha juurest lained interfereerimisaparaati. Punktis f harunevad lained kahte iseseisvasse osasse. Esimise lainetamise tee on toru fmg, teise oma toru fng. Punktis g ühinevad jälle mõlemad lained, kust neid mõne kummitoru kaudu vaatleja kõrva võib juhtida. Toruosa n võib kaugemale välja tõmmata või sügavamale sisse lükata, muutes sellega laine fng tee pikkust. Edasi-tagasi nihutades toruosa n, võime hõlpsasti leida tema jaoks niisuguse seisukoha, mille juures vaatleja mingisugust heli ei kuule. Sel puhul peab mõlema toruharu pikkuse vahe võrduma $1\frac{1}{2}$, $1\frac{1}{2}$, $2\frac{1}{2}$ jne. lainepikkusega.

Tõmmame nüüd toru n järk-järgult kaugemale välja, siis muutub heli ikka tugevamaks. Selles seisukohas, kus heli kõige tugevamini kostab, on toruharude pikkusevahe 1, 2, 3 jne. lainepikkust. Kui veel edasi nihutada toru n, kaob heli uuesti; nüüd võrdub toruharude pikkuse vahe jällegi 1, 3, 5 jne. poollainega. Jga kord, kui toruharude pikkuse vahe on paaritu arv poollaineid, kaob heli, on ta aga paaris arv poollaineid, siis kostab heli kõige tugevamini.

Peatükk III:

Toonid.

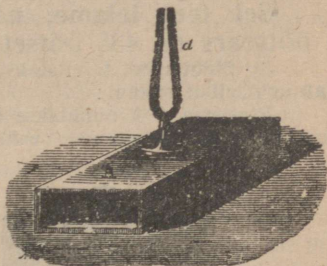
§ 16. **Toonid ja kahinad.** Kõik helid jagunevad kahte liiki. Ühtedel on lainetamine perioodiliselt korduv ja pikemat aega kestev, nii et saadud kuulmismulje on katketult ühesugune ja tekkinud tunne teatava kindla iseloomuga. Säärast laine-

tamist nimetame puhtaks heliks ehk tooniks. Lauuhääl, muusikariistade heli jne. on toonid. **Iseloomulik tooni juures on see, et ta võib kõlada kõrgemana või madalamana.**

Me kuuleme aga tihti ka helisid, mille kõrguses me vahet ei saa teha. Selle põhjus võib mitmesugune olla: heli võib, näiteks, nii lühikest aega kesta, et kõrv temast ei suuda saada täit tooni muljet; võib aga ka juhtuda, et palju mitmesuguseid lühikeseajalisi helisid üksteisele ruttu järgneb, nii et lainetamine küll pikemat aega kestab, kuid selle juures oma iseloomus alaliselt muutub. Vastavalt muutlik ja kindlusetu on siis ka tekkinud kuulmistunne. Kõiki sarnaseid korratuid heliaineid nimetatakse kahinateks. Niisugused on, näiteks, vee kohin, rataste mürin, puulehtede sahin jne. Lühikeseajaliste kahinate hulka kuuluvad ka piitsa plaksumine, kella tiksumine, püssi pauk jne.

§ 17. **Tooni kõrgus; helihark; sireen.** 1) Peale tooni tugevuse võime veel vahet teha tema kõrguses. Võrdlemisi puhtaid ja alati ühekõrgusi toone sünnitab tuntud helihark (joon. 29). Ta on sellepärast toonide kõrguste võrdlemiseks väga kohane riist.

Nagu igaüks küll tähele on pannud, ei olene helihargi tooni kõrgus sellest, kas laseme tema harusid õõtsuda tugevamini või nõrgemini. Sellest järgneb, et **tooni kõrgus ei olene helilaine õõtsumisamplituudi suuruselt**, sünnitab ju tugevamini õõtsuv helihark suurema amplituudiga laineid, mis niisama kõrgelt kõlavad kui nõrgemini õõtsuva helihargi omad.



Joon. 29.

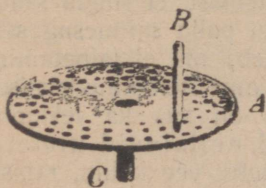
Võrreldes pika- ja lühikeseharuliste heliharkide toone, kuuleme, et esimese toon madalamalt kõlab kui teise oma. Teisest küljest teame aga, et pikad helihargi harud aeglasemalt peavad õõtsuma kui lühikesed, — õõtsub ju, näiteks, pikk pendel ka aeglasemalt kui lühike. Aeglasema õõtsumise korral tekivad väiksema õõtsearvu ehk perioodiga lained. Sellest peame järeldama, et **toon seda kõrgem on, mida suurem on helilainetamise õõtsearv.**

Kui kahe helihargi õõtsearv on ühesuurune siis, kõlavad nende toonid ühekõrgustena. Me ütleme seesugusel puhul, et toonid kõlavad unissoonis.

2) Et mõõta teatava kõrgusega toonile vastavat õõtsearvu, tarvitatakse harilikult n. n. sireeni. Joonistus 30 kujutab Seebecki sireeni mille peaosa moodustab õhuke metallratas A. Läbi viimase on puuritud terve rida auke, mis ühesuuruste vahedega asuvad konsentrilistel ringjoontel. Kui ratast A kiirelt võlli C ümber tiirutada ja seejuures läbi torukese B ühe aukude-

ringi peale õhku puhuda, siis tekib toon mis seda kõrgemalt kõlab, mida kiiremini tiirleb ratas, ja mida suurem on aukude arv ringjoonel.

Torukõsesest B välja voolav õhujuga pääseb ainult neil silmapilkudel ratta A läbi, kui toruots asub mõne augu kohal. Selle tõttu saab rattaalune õhk terve hulga ühtlaselt korduvaid tõukeid, mis seal õhu tihendusi ja hõrendusi sünnitavad ja mille tagajärjel õhus laiali laguneb tõugete arvule vastava õõtsearvuga helilainetamine. Tundes ratta A tiirude arvu minutis ja aukude arvu ringjoonel, võime välja arvata tõugete arvu ühes sekundis.



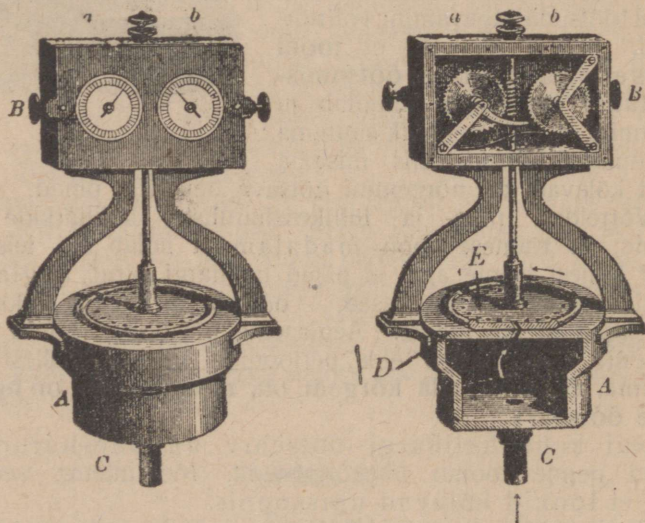
Joon. 30.

Mingi antud tooni õõtsearvu mõõtmisel sireeni abil kiirendatakse ratta A tiirlemist niikaua, kuni sireeni toon antud tooniga unissoonis kõlab. Siis on mõõdetava helilainetamise õõtsearv niisama suur kui sireeni õhutõugete arv ühes sekundis, mida hõlpsasti välja võib arvata.

Sel teel leiame, näiteks, et klaveri keskmise tooni a õõtsearv on 435 õõtset sekundis.

3) Mõõtmistel tarvitatakse tihti joonistusel 30b kujutatud Cagniard de Latour'i leitud sireeni:

Reservuaari A puhutakse toru C kaudu õhku. Tema kaane D sisse on puuritud rida ühesuuruste vahedega ühel ringjoonel asuvaid auke. Otse



Joon. 30-b.

kaane peal seisab metallratas E, mis püstvõlli ümber vabalt võib tiirelda. Selle ratta sees on täpisealt nendessamades kohtades kui kaane D juureski samasugune aukude rida. Seisab ratas E nii, et tema augud otse kaane aukude peal asuvad, siis pääseb reservuaari puhutud õhk läbi aukude välja. Pöör-

dub aga ratas vähe, siis katab ta kaaneaugud kinni, ja katkestab seega õhu voolu. On selge, et ühe terve tiiru puhul õhk reservuaarist niipalju kordi välja pääseb, kui palju auke on kaanel või rattal. Olgu, näiteks, aukude arv nii rattas kui kaanes 10, siis tekib iga tiiru aegu 10 õhutõuget, seega n tiiru aegu $10n$ tõuget. Kui tiirude arvu minutis nimetada M , siis on tekkinud helilainetamise õõtsearv

$$N = \frac{M}{60} \cdot 10 \text{ õõtset sekundis.}$$

Ratas E hakkab õhuvoolu mõjul iseenesest tiirlema: augukesed on nii kaanes kui rattas vähe längu puuritud, nagu see näidatud joonistusel 30b kujutatud lõikes. Kaane auk juhib õhu voolu längu paremale poole, sellepärast põrkub ta teisele poole längu seisva rattaagu seinale vastu, ja tõukab seega ratta tiirlema. Õhurõhumise suurenemisel reseruvaaris A kasvab läbi aukude voolava õhu kiirus, mille tõttu ka ratas E kiiremini tiirlema hakkab. Nii võime õhurõhumisega reguleerida tekkiva tooni õõtsearvu.

Ratta tiirude äralugemiseks on tema püstvõlli ülemise otsa juures isearaline tiirude lugemise mehanism, milles püstvõllil asuva kruuvlõike kaudu väike hammasratas (a) liikuma pannakse. Hammasratta võlli külge on kinnitatud näitaja, mille abil tema all seisval ringskaalal otsekohe ära lugeda võib teatud aja jooksul tehtud võllitiirude arvu kunni 100-ni. Hammasratas a on ühendatud teise hammasrattaga b , mille näitaja iga 100 võllitiiru puhul 1 skaalajaotuse võrra edasi liigub. Tervet mehanismi võib nõõbi B abil igal ajal võlliga ühendada või temast eraldada.

Näide:

Lugemismehanism oli 1 minut võlliga ühendatud. Näitaja a liikus selle aja sees 60° võrra, näitaja b aga 12° võrra edasi. Võlli tiirude arv minutis oli siis $M = 60 + 12 \cdot 100 = 1260$. Tekkinud helilainetamise õõtsearv on $N = \frac{M}{60} \cdot 10 = \frac{1260}{60} \cdot 10 = 210$ õõtset sek., kui aukude arv ringis on endiselt 10.

3) Katsed näitavad, et mitte kõik õhulained kõrvas kuulmistunnel ei tekita: **kui lainetamise õõtsearv on väiksem kui 10 või suurem kui 40.000, siis ei „kuule“ kõrv teda enam.** Need piirid ei ole aga iga kõrva jaoks ühesugused, vaid olenevad palju tema tundlikkusest. Puhta helina ehk toonina kõlab meile lainetamine, mille õõtsearv on 30 ja 5.000 vahel. Muusikas tarvitatakse ainult niisuguseid laineid. *) Juba 20.000 õõtse korral sekundis ei saa meie heli kõrguses enam vahet teha.

§ 18. **Helilainete pikkus.** 1) Kui tuntud on heli laiialagunemise kiirus C ja õõtsearv N , siis leiame lainepikkuse (formul 2a):

$$l = \frac{C}{N};$$

$150^\circ C$. juures on lainekiirus õhus muutumatult 340 m. sek. Sellest järgneb, et **et ühes ja samas aines lainepikkus on seda väiksem, mida suurem on õõtsearv N** , teiste sõnadega: l on seda lühem, mida kõrgem on toon. Eelmises §

*) Orelites tarvitatava kõige madalama C õõtsearv on ainult 16. Teda ei võiks aga kui iseseisvat tooni käsitada, sest et teda kunagi üksikult ei tarvitata: ta süvendab ainult terve akkordi kõlavärvi, kostab aga üksikult ennem põrsemisena kui toonina.

antud arvude najal leiame, et helilainetena on kuuldavad ainult need õhulained, mille pikkus (15° C. juures) on

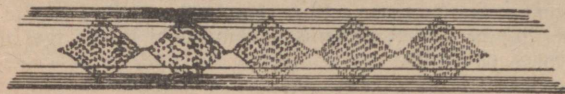
$$34 \text{ meetri } \left(= \frac{340}{10} \right) \text{ ja } 8,5 \text{ mm. } \left(= \frac{340}{40.000} \right) \text{ vahel.}$$

Muusikas tarvitavate toonide lainepikkus on 11 meetrist kuni 7 sentimeetrini.

Võrreldes ühe ja sama tooni lainepikkust mitmesugustes ainetes, leiame formuli (2a) järgi, et tooni lainepikkus on seda suurem, mida suurem on lainekiirus vastavas aines.

2) Lainepikkust võime leida ka otsekoheste mõõtmiste kaudu. Üks hõlpsamatest on Kundt'i leitud ja tema järgi nimetatud mõõtmismetood, mis iseäranis väga kõrgete toonide kohta sünnis on:

Pikka klaastorru raputatakse vähe kergelt korgipulbrit või karukolla (lükopoodiumi) seemet. Toru üks ots on kinni kaetud,



Joon. 31.

teisest otsast aga juhatakse toru helilaineid, tarvitades selleks kas heliharki või violet. Helilained peegelduvad vastu kinnist toruotsa, ja interfereeruvad langevate lainetega. Tekkinud seisvate lainete puhetistes õõtsuvad õhujoonekesed tugevasti piki toru ja pühivad kerge korgipulbri nende kohtade pealt ära, koondades teda sõlmedesse, kus õhuliikumist ei ole. Selle tagajärjel jaguneb pulber torus üksikutesse hunnikutesse (joon. 31), mille kaugus üks-teisest võrdub seisvate lainete sõlmede vahega, nii siis poollaine pikkusega (§ 8₂). Mõõtes korgipulbri koonduste vahet, leiame otsekohe vastava tooni poollaine pikkuse.

Õhu asemel võime kirjeldatud toru täita igasuguse teise gaasi või koguni vedelikuga, ja sellega leida helilaine pikkust vastavas aines.

Näited :

1) Joonistusel 28 kujutatud interferentsaparaadi mõlemad harud m ja n on täpisealt ühepikkused. Selle juures kostab heli kõige tugevamini. Kui haru n 19,55 cm. võrra välja tõmmata, siis kaob heli täiesti. Kui suur on tekitatud heli õõtsearv ?

Esimesel juhusel jõuab heli mõlemaid harusid mööda ühel ajal ühenduskohta. Teisel juhusel jõuab sinna läbi haru n tulnud helilaine org ühel ajal läbi m tulnud helilaine harjaga. Mõlema haru pikkuse vahe $= 2 \times 19,55 = 39,1$ cm võrdub nii siis poollaine pikkusega s. t.

$$\frac{l}{2} = 39,1 \text{ cm.}, \text{ ehk } l = 2 \cdot 39,1 = 78,2 \text{ cm.} = \mathbf{0,782 \text{ m.}}$$

$$\text{Vastav õõtsearv } N = \frac{c}{l} = \frac{340}{0,782} = \mathbf{435 \text{ õõtsset/sekundis,}}$$

kui oletada, et õhusoojus on 15° C. Tekitatud toon oli klaveri keskmisele toonile a vastava kõrgusega (§ 17₂).

2) Läbi joonistusel 30b kujutatud sireeni puhutakse õhu asemel vett. Terve sireen on vee all, nii et toon vees tekib. Sireeni tiirude arv 3 minuti jooksul on 7830, aukude arv ratta sees on 10. Kui kõrge on tekkinud toon ja kui pikk on tema laine vees?

$$\text{Lainetamise õitsearv } N = \frac{7830}{3 \cdot 60} \cdot 10 = 435 \text{ õitset/sek.}$$

s. t. tekkinud toon on keskmine a.

Lainekiirus on vees $c = 1435$ m./sek, tähendab lainepikkus

$$\text{on seal } l = \frac{c}{N} = \frac{1435}{435} \approx 3,3 \text{ m.}$$

3) § 18₂ kirjeldatud Kundt'i meetodi järele mõõdetakse helilaine pikkust vees. Tekitatud tooni õitsearv on 2762. Sõlmed seisavad torus 26cm. kaugusel üksteisest. Kui suur on vees laine kiirus c ?

$$\text{Laine pikkus } l = 2 \cdot 26 \text{ cm.} = 52 \text{ cm.} = 0,52 \text{ m.}$$

$$\text{Laine kiirus } c = l \cdot N = 0,52 \cdot 2762 = 1436,2 \text{ m. sek.}$$

§ 19. **Intervallid; toonide konsonants ja dissonants; akkord.** 1) Kahe tooni intervalliks nimetatakse nende kõrguse vahet, avaldatud mõlema tooni õitsearvude vahekorraga.

Toonide üheaegne kooskõlamine võib meie peale avaldada kas rahulikku, meeldivat või enam-vähem teravat ja ärritavat muljet. Esimesel juhul nimetame kooskõlavaid toone konsooneerivateks, teisel aga — dissooneerivateks. Katsed tõestavad, et kaks tooni seda paremini konsooneerivad, mida lihtsam on nende intervall, s. t. mida väiksemate tervete arvudega on kujutatav nende õitsearvude vahekorrad.

Kõige lihtsamaid intervale sünnitavad niisugused toonid, mille õitsearv on 2, 3, 4 j. n. e. korda suurem kui mingi teise — n. n. põhitooni õitsearv. Neid toone nimetatakse valitud põhitooni harmoonilisteks ülemtoonideks. Seda tooni, mille õitsearv 2 korda suurem on kui põhitooni oma, nimetatakse põhitooni esimeseks oktaaviks. Oktaavi ja põhitooni ehk prim'i intervall on nii siis 2:1.

Kui kolme tooni õitsearvud on näiteks 870, 435 ja 217,5, siis on esimese ja teise tooni intervall $\frac{870}{435} = \frac{2}{1}$ — oktaav, teise ja kolmanda intervall

$$\frac{435}{217,5} = \frac{2}{1} \text{ jällegi oktaav. Keskmine toon on madalama tooni esimene oktaav, kõrgem toon aga madalama teine oktaav.}$$

Järgmised lihtsamad intervallid oleksid $1\frac{1}{2}:1 = 3:2$ ja $1\frac{1}{4}:1 = 5:4$. Toone, mille õitsearvud on $\frac{3}{2}$ ja $\frac{5}{4}$ korda suuremad põhitooni õitsearvust, hüütakse vastavalt põhitooni kvindiks ja suureks tertsiks.

Intervallid $1\frac{1}{3}:1 = 4:3$, $1\frac{2}{3}:1 = 5:3$ ja $1\frac{1}{2}:1 = 6:5$ moodustavad põhitooni kvardi, seksti ja väikse tertsi. Nende õitsearvud on siis $\frac{4}{3}$, $\frac{5}{3}$ ja $\frac{6}{5}$ korda suuremad kui põhitooni oma.

Suuremate arvudega kujutatud intervallid kõlavad järk-järgult ikka dissoneerivamalt. Nii moodustavad intervallid 9:8 ja 15:8 dissoneeriva sekundi ja septiimi. Esimene nendest on kõige lähemal põhitoonile, teine aga oktaavile (2:1).

Mõisted konsonants ja dissonants ei ole mitte üsna kindlad. Vanemal ajal loeti, näiteks, juba suurt tertsi (5:4) dissonantsiks, kuna uuema aja muusikas koguni septiim (15:8) mitte liiga dissoneerivalt ei tundu.

2) Konsoneerida võivad ka 3 ja rohkem tooni korraga. Selleks on tarvis, et ülemised toonid mitte ainult põhitooniga, vaid ka omavahel konsoneeriks. Seesuguste toonide kooskõla nimetatakse konsoneerivaks akkordiks. Muusikas nii tähtsad kolmkõlad on, näiteks, akkordid, millesse peale põhitooni veel kuuluvad kvint ja suur või väike terts ($\frac{3}{2}$ ja $\frac{5}{4}$ või $\frac{6}{5}$). Suure tertsiga ($\frac{5}{4}$) sünnib duurkolmkõla väikese tertsiga ($\frac{6}{5}$) aga mollkolmkõla. Õõtsearvude vahekorrad oleksid siis:

$$\text{duurkolmkõlas: } 1 : \frac{5}{4} : \frac{3}{2} = 4 : 5 : 6;$$

$$\text{mollkolmkõlas: } 1 : \frac{6}{5} : \frac{3}{2} = 10 : 12 : 15.$$

Et aga $12 : 10 = 6 : 5$; $15 : 12 = 5 : 4$ ja $15 : 10 = 3 : 2$, siis konsoneerivad ka viimases kolmkõlas kõik toonid omavahel.

3) On juba nimetatud, et toonide intervallides mõõduandev on ainult nende õõtsearvude vahekord. Sellepärast on täiesti ükskõik, missuguse tooni me põhitooniks valime. Iga teine toon, mille õõtsearv on, näiteks, 2 korda suurem kui põhitooni oma, kõlab ikkagi viimase oktaavina, olgugi et mõlema tooni õõtsearvude vahe on kõrgema põhitooni korral suurem kui madala puhul. Et ühtlustada muusikariistade hääldeseadmist jne., on kokku lepitud nimetada muusikas kindlaks põhitooniks seda tooni, mille õõtsearv on 435; teda hüütakse keskmiseks a-ks.

§ 20. **Heliredelid.** 1) Kui eelmises § kirjeldatud toone nende kõrguse järgi ühte ritta korraldada, siis saame muusikas tarvitusel oleva diatoonilise heliredeli. Intervalli kahe kõrvutiseisva heliredeli-tooni vahel hüütakse astmeks. Kui algada mingist põhitoonist, siis tõuseb toonide kõrgus heliredelis astmete kaupa priimist oktaavini. Igas teises oktaavis korduvad samas järjekorras nii astmed kui toonide nimetused. Ainult väliste märkide (1, 2, 3 ja —1, —2, —3) abil vastava tooni nimetuse juures eraldatakse ühe oktaavi toone teise oktaavi toonidest (näiteks a_{-2} , a_{-1} , a , a_1 , a_2 jne.).

Duurheliredelit iseloomustab intervall suur terts (5:4). Kui põhitooni ehk priimi õõtsearv on N, siis kujuneb duurheliredel järgmiselt:

Tabel I.

Tooni nimi:	priim	sek.	terts	kvart	kvint	sekst	sept.	okt.
Õõtsearvude vahekord võrdl. põhitooniga (intervall)	1:1	9:8	5:4	4:3	3:2	5:3	15:8	2:1
Õõtsearv	N	$\frac{9}{8}N$	$\frac{5}{4}N$	$\frac{4}{3}N$	$\frac{3}{2}N$	$\frac{5}{3}N$	$\frac{15}{8}N$	2N
Õõtsearvude vahekord kahel kõrvuti-seisval toonil (astme suurus)	$\frac{\frac{9}{8}N}{N} = \frac{9}{8}$	$\frac{\frac{5}{4}N}{\frac{9}{8}N} = \frac{10}{9}$	$\frac{\frac{4}{3}N}{\frac{5}{4}N} = \frac{16}{15}$	$\frac{\frac{3}{2}N}{\frac{4}{3}N} = \frac{9}{8}$	$\frac{\frac{5}{3}N}{\frac{3}{2}N} = \frac{10}{9}$	$\frac{\frac{15}{8}N}{\frac{5}{3}N} = \frac{9}{8}$	$\frac{2N}{\frac{15}{8}N} = \frac{16}{15}$	
Aste:	1	2	3	4	5	6	7	

Selgub, et heliredeli astmed mitte ühesuurused ei ole. Me nimetame

intervalli 9:8 suureks täistooniks*)

„ 10:9 väikeseks täistooniks

„ 16:15 suureks pooltooniks.

Intervalli suure ja väikse täistooni vahel hüütakse kommaks; ta võrdub $\frac{9}{8} : \frac{10}{9} = \frac{81}{80}$ ja on nii siis väga ligidal ühele. Ainult muusikaliselt hästi väljaarenenud kõrv võib kuulda seda vahet. Sellepärast loetakse muusikas intervallid 9:8 ja 10:9 ühesuurusteks ja hüütakse neid lihtsalt täistooniks.

Valiksime, näiteks, põhitooniks tooni c, siis oleksid C-duur heliredeli astmed järgmised:

Tabel II.

Tooni nimetus: c d e f g a h c

Astme suurus: 1 toon 1 toon $\frac{1}{2}$ tooni 1 toon 1 toon 1 toon $\frac{1}{2}$ tooni

2) Tahaksime nüüd iga selles heliredelis leiduva tooni peale ehitada uue duur-heliredeli, mille astmed seisaksid samasuguses järjekorras, nagu tabelis II, siis leiaksime, et C-duur heliredeli toonidest selleks ei jätku. Algades, näiteks, toonist d (tab. II), saaksime astmete järjekorra:

tervetoon, $\frac{1}{2}$ tooni, 3 tervetooni, $\frac{1}{2}$ tooni, tervetoon, mis ei vasta duurheliredeli üleüldisele skeemile (tab. II). Et saada endist astmete järjekorda, peaksime tooni f ja c (tab. II) ühe väikese pooltooni ($\frac{3}{4}$) võrra kõrgendama. Säärast toonide kõrgendust märgitakse vastava noodi ees märgiga \sharp ja nimetatakse kõr-

*) Sõnad „täis- ja „pooltoon“ tarvitatakse siin mõistes „intervall“.

gendatud tooni tema endisele nimetusele juurde lisades lõpusilp is (fis, cis). Intervall e-fis oleks siis näiteks: suur pooltoon \times väike pooltoon = $\frac{16}{15} \times \frac{25}{24} = \frac{10}{9}$ = täistoon; intervall fis-g aga oleks tervetoon jagatud väikse pooltooniga = $\frac{9}{8} : \frac{25}{24} = \frac{27}{25} = \frac{16}{15} \cdot \frac{81}{80}$ = suur pooltoon \times komma ehk umbes suur pooltoon. Niisama leiaksime, et aste h-cis on täistoon ($\frac{10}{9}$) ja cis-d — pooltoon. On kerge ära näha, et seesuguste toonikõrgendustega sünnib heliredel, mis vastab tab. II kujutatud duurheliredeli skeemile.

The image shows a musical score for a scale exercise in C major, consisting of five staves labeled A through E. Staff A shows the scale in treble clef with notes and solfège syllables: as, b, ces, des, es, fes, ges, as, b, ces, des, es, fes. Staff B shows the same scale with sharp signs for the notes. Staff C shows vertical bars representing the notes. Staff D shows frequency values for each note: 205.3, 230.4, 274.8, 307.6, 365.7, 410.6, 460.9, 648.1, 615.2. Staff E shows the notes on a grand staff with a bass clef below.

Staff	Notes	Frequencies
A	as, b, ces, des, es, fes, ges, as, b, ces, des, es, fes	
B	fis, gis, ais, his, cis, dis, eis, fis, gis, ais, his, cis, dis, eis	
C	Vertical bars	
D		205.3, 230.4, 274.8, 307.6, 365.7, 410.6, 460.9, 648.1, 615.2
D		198.8, 217.5, 240.1, 258.7, 290.3, 326.9, 345.3, 387.5, 435, 488.3, 517.3, 580.6, 651.8, 690.5
D		g, a, b, c, d, e, f, g, a, b, c, d, e, f
E	Notes on grand staff	

Joon. 32.

Mõnda põhitooni tarvitades saame otsitud heliredeli hõpsamalt, kui teatud toone C-duur heliredelis alandada väikese pooltoon ($\frac{25}{24}$) võrra. Tooni alandamist kujutatakse märgiga \flat (be) vastava noodi ees, ja nimetatakse alandatud tooni endise nimetusega, mille lõpule juurde lisatakse s või es ($\flat d = des$, aga $\flat h = b$). Nii saame, näiteks, F-duur heliredeli, kui alandada tooni h (tab. II) j. n. e.

Kui niiviisi kõigi C-duur heliredeli toonide peale ehitada uued heliredelid, siis näeksime, et C-duur heliredeli iga täistooni astme vahele peaksime asetama veel kaks tooni: madalama tooni kõrgenduse (c-cis) ja järgmise kõrgema tooni alanduse (d-des); tarvilikud toonid ühe oktaavi piirkonnas oleksid nii siis järgmised:

c	cis	d	dis	e	f	fis	g	gis	a	ais	h	c
	des		es		ges		as		b			

3) Vahe cis ja des vahel, dis ja es vahel j. n. e. on aga nii võrd väike, et mõlemaid toone ilma tuntava veata üheks võib lugeda. Praktiliselt jagatakse sellepärast iga tervetooni intervall lihtsalt pooleks, ja tarvitakse niiviisi leitud pooltoonini kõrgeandatud kui ka alandatud tooni jaoks. Nii saame ühe oktaavi piirkonnas 12 pooltoonini astet (kroomaatilise heliredel), mille abil moodustada võib iga heliredelit.

Nendel mänguriistadel, kus iga keel annab ainult ühe tooni (klaver), jagatakse terve oktaavi intervall 12 ühesuurusse jakku, millest igaüks ühe pooltoonini astet kujutab. See suguste toonide abil moodustatud heliredelit nimetatakse temperereeritud heliredeliks, vastandiks puhtale heliredelile (Tab. I), mille toonide õõtsearvud vähe lahku lähevad temperereeritud heliredeli omist.

Joonistus 32 kujutab näiteks põhitoonile $a_1 = 435$ õõtset sek. ehitatud temperereeritud heliredeli toonide õõtsearve (rida C ja D) ja vastavate toonide ning klaveri-sõrmiste nimetusi.

Temperereeritud heliredeli toonide õõtsearve on kerge välja arvata: olgu põhitooni õõtsearv N, siis on järgmiste toonide õõtsearvud:

$$N \quad xN \quad x^2N \quad x^3N \quad \dots \quad x^{12}N,$$

kus x kujutab ühe pooltoonini astme intervalli ehk kahe kõrvutiseiva tooni õõtsearvude vahet. Et aga 13-nes toon $x^{12}N$ peab võrduma esimest oktaaviga, siis on: $x^{12}N = 2N$,

$$\text{ehk } x = \sqrt[12]{2} = 1,059463.$$

Kasvatades valitud põhitooni õõtsearvu selle arvuga, leiame järgmise kõrgemaiseiva tooni õõtsearvu; kasvatades viimast veel kord sama arvuga, saame teise tooni j. n. e.

4) Mollheliredel sünnib vastavast duurheliredelist, kui viimases suure tertsi asemele seada väike terts (6 : 5) ja suurt seksti (5 : 3) alandada väikse pooltoonini võrra ($\frac{25}{24}$). Sel teel sündinud väikese seksti intervall on $\frac{5}{3} : \frac{25}{24} = \frac{8}{5}$.

C-moll heliredel sünnib näiteks, nii siis C-duuri heliredelist, kui suurt tertsi e ja seksti a alandada väikeseks tertsiks es ja väikeseks sekstiks as. Mollheliredel kõlab pehmemalt ja kurvameelsemalt kui „hele“ duurheliredel.

Näited: 1) Missugused on diadoonilises c-duuri heliredelis ettetulevate toonide õõtsearvud „puhaste“ ja temperereeritud intervallide puhul, kui antud on tooni a, õõtsearv 435?

Puhta heliredeli intervallid on:

$$1:1 \quad 9:8 \quad 5:4 \quad 4:3 \quad 3:2 \quad 5:3 \quad 15:8 \quad 2:1.$$

Toon a_1 kujutab heliredeli põhitooni c_1 kuendat tooni, s. t. seksti (5:3). Jaotades kõik intervallid $\frac{3}{2}$ -ga, leiame toonide õõtsearvude vahet võrdlemise põhitooniga a_1 :

$$\begin{array}{|c|c|c|c|c|c|c|c|} \hline 1 : \frac{5}{3} & \frac{9}{8} : \frac{5}{3} & \frac{4}{3} : \frac{5}{3} & \frac{3}{2} : \frac{5}{3} & \frac{15}{8} : \frac{5}{3} & \frac{5}{3} : \frac{5}{3} & \frac{15}{8} : \frac{5}{3} & 2 : \frac{5}{3} \\ \hline = \frac{3}{2} a & = \frac{27}{16} a & = \frac{4}{3} a & = \frac{3}{2} a & = \frac{9}{16} a & = a & = \frac{3}{2} a & = \frac{6}{5} a \\ \hline \end{array}$$

Vastavad toonid on:

$$\begin{array}{|l|l|l|l|l|}
 \hline
 c_1 = \frac{3}{8} \cdot 435 & d_1 = \frac{27}{10} \cdot 435 & e_1 = \frac{3}{4} \cdot 435 & f_1 = \frac{1}{2} \cdot 435 & g_1 = \frac{8}{10} \cdot 435 \\
 \hline
 = 261 & = 293,6 & = 326 & = 348 & = 391,5 \\
 \hline
 & a_1 & h_1 = \frac{9}{8} \cdot 435 & c_2 = \frac{6}{5} \cdot 435 & \\
 \hline
 & = 435 & = 489,0 & = 522 & \\
 \hline
 \end{array}$$

Tempereeritud heliredelis võrdub pooltooni intervall $x = 1,05946$, täistooni intervall nii siis arvuga x^2 . Toonist **a** kõrgemal seisvaid toone leiame, kasvatades järk-järgult 435 kas x või x^2 -ga, selle järgi, kas intervall kahe kõrvutiseisva tooni vahel kujutab pool- või täistooni. Madalamaid toone leiame jagades vastavalt 435 kas x või x^2 -ga. Sellel teel saame, algades toonist **a**:

$$\begin{array}{|l|l|l|l|l|l|l|l|}
 \hline
 c_1 & d_1 & e_1 & f_1 & g_1 & \leftarrow a_1 \rightarrow & h_1 & c_2 \\
 \hline
 \frac{d_1}{x^2} = \frac{435}{x^3} & \frac{e_1}{x^2} = \frac{435}{x^7} & \frac{f_1}{x} = \frac{435}{x^5} & \frac{g_1}{x^2} = \frac{435}{x^1} & a = \frac{435}{x^2} & 435 & \frac{h_1}{a_1 x^2} = \frac{435 x^2}{h_1 x} & \frac{c_2}{435 x^3} \\
 \hline
 = 258,7 & = 290,3 & = 325,9 & = 345,3 & = 387,5 & & = 488,2 & = 517,3 \\
 \hline
 \end{array}$$

2) Kolme sireeni läbi tekitatud toonide õõtsearvud on 435, 522 ja 652,5. Missuguse kolmkõla sünnitavad need toonid?

Teise tooni intervall, võrdlemisi kõige madalamaga, on:

$$522$$

$$435 = 6 : 5, \text{ s. t. ta kujutab esimese väikest tertsi.}$$

Kolmanda tooni intervall võrdlemisi esimesega on:

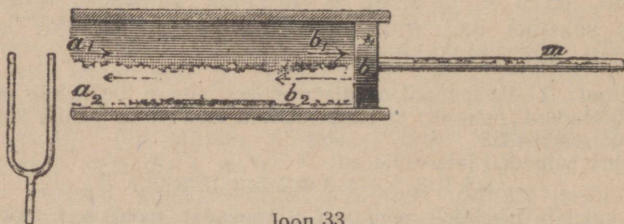
$$\frac{652,5}{435} = 3 : 2, \text{ s. t. kvint.}$$

Toonid on **a**, **c**, ja **e** = 1 : $\frac{6}{5}$: $\frac{3}{2}$. Nad sünnitavad **a**-moll kolmkõla.

3) Kui suur on puhtaid kvinte kujutavate toonide õõtsearvude vahe, kui alumiseks tooniks valida esimesel juhul $a_1 = 435$, teisel aga $c_1 = 261$? Kvindi **a** — **e** ülemise tooni õõtsearv on $\frac{3}{2}a = \frac{3}{2} \cdot 435 = 652,5$.

Kvindi **c** — **g** ülemise tooni õõtsearv on $\frac{3}{2}c = \frac{3}{2} \cdot 261 = 391,5$. Esimesel juhul on ülemisel toonil $652,5 - 435 = 217,5$ õõtset rohkem kui alumisel, teisel juhul aga ainult $391,5 - 261 = 130,5$ õõtset.

§ 21. Seisvate õhulainete mõju õõtsuva keha sünnitatud tooni peale. Muusikas võime tarvitada ainult küllalt tugevaid ja kauakestvaid toone. Seesuguste toonide tekitamisel etendavad tähtsat osa seisvad lained. Kõigis puhkpillides kujunevad



Joon 33.

seisvad lained mõnes õhusambas, milles jaokesed õõtsuvad § 75 kirjeldatud viisil. Et hõlpsam oleks aru saada nende lainete mõju puhkpillis tekkiva tooni peale, vaatleme allpool üksikasjaliselt järgmist nähtust

Õonestoru ühes otsas asub edasi-tagasi lükatav vahesein (kann) b (joon. 33). Lahtise toruotsa ees hoiame õõtsuvat heliharki. Vaheseina b edasi-tagasi nihutamisel leiame tema jaoks kergesti niisuguse seisukoha, kus helihargi tooni tugevus tuntavalt kasvab.

Selle nähtuse seletus oleks järgmine: iga kord, kui helihark oma õõtsumisel torule läheneb, tekib toruotsas väike õhutihendus (a_1). See liigub piki toru kunni vaheseinani b ja peegeldub sealt tagasi (a_2). Oletame, et b_2 jõuab helihargini parajasti sel silmapilgul, kui viimase haru juba tagasi liigub toru otsalt. Peegeldatud õhutihendus a_2 nagu tõukab siis helihargi haru ja toetab sellega viimase liikumist. Ühtlasi helihargi eemaleliikumisega sünnib toru otsas õhuhõrendus. Ka see peegeldub toru põhja vastu ja jõuab siis tagasi helihargini sel silmapilgul, kui viimane uuesti torule läheneb. Peegeldatud õhuhõrendus nagu tõmbab heliharki toru poole, ja toetab nii siis ka seda liikumist. Sama nähtus kordub iga uue õõtse puhul. Nimetatud õhuhõrenduste ja tihenduste peegeldumise tagajärjel tekivad torus seisvad pikilained, mis suurendavad helihargi sünnitatud õhulainetamist ja kõvendavad tooni tugevust.

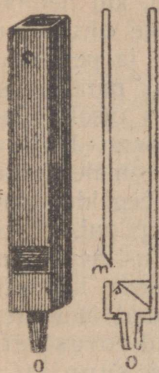
On selge, et kirjeldatud nähtus võib ilmuda vaheseina b niisugusel seisul, kus õhutihendusel toru põhjani liikumiseks ja sealt tagasi tulemiseks sama palju aega kulub, kui helihargi otsal oma liikumissihhi muutmiseks ehk $\frac{1}{2}$ õõtse tegemiseks. Me teame aga, et helihark iga $\frac{1}{2}$ õõtsevälte jooksul teeb $\frac{1}{2}$ õõtset, ja et lainetamine sama aja jooksul edasi liigub $\frac{1}{2}$ lainepikkuse võrra. Järjekult peab õhutihenduse tee torus võrduma helihargi sünnitatud õhulainetamise $\frac{1}{2}$ lainepikkusega, ehk torupikkus peab võrduma $\frac{1}{2}$ poollaine pikkusega, s. t. $\frac{1}{4}$ lainepikkusega.

Leitud resultaati järgneb ka otsekohe laineõpetusest: selleks, et torus ilmuvad seisvad lained mõju võiksid avaldada välise õhulainetamise peale, on tarvilik, et lahtise toruotsa juures asuv lainejagu kõige tugevama õõtsu. **Lahtisel toruotsal peab nii siis alati lainete puhetus asuma.** Et aga peegeldumisel vastu tihedamat ainet (toru põhja) peegelduskohas asuma peab laine sõlm (§ 6), siis võib teises toruotsas seista puhetus ainult sel juhul, kui toru pikkus võrdub $\frac{1}{4}$ kas $\frac{3}{4}$, $\frac{5}{4}$, $\frac{7}{4}$ jne. lainega, ehk üleüldse veerandlainete paaritu-arvuga.

Katsed tõestavad, et toru pidi liikuvad õhulained ka siis toru otsas peegelduvad, kui toru mõlemast otsast lahtine on. Vaba õhu jaoks on nimelt liikuvad kui toruseinte poolt piiratud õhujaokesed, nii et lahtises toruotsas lained peegelduvad vastu „hõredamat“ vaba õhku, sünnitades peegelduskohas seisvate lainete puhetise (§ 7). Et puhetus ka helihargi juures võiks ilmuda, peab torupikkus võrduma vähemalt poollainega (joon. 12) ehk 2, 4 6 jne. (paaris-arvus) veerandlainega.

§ 22. **Viled.** 1) Mitmesugused tarvitusel olevad viled põhjenevad kõik ühel printsiibil. Joonistus 34 kujutab harilikku oreli-vile, millesse õhku puhutakse läbi torukese O. Alumisse kambrisse

kogunud õhk voolab läbi pilu s õhukese joana vastu teravaservasilt vilehuult m. See õhujuga on elastse vibu sarnane, mis väiksema kui tõuke puhul põigiti õõtsuma hakkab, kaldudes pea ühele, pea teisele poole vilehuule serva m.



Joon. 34

Kaldugu esimesel silmapilgul õhujuga, näiteks, vähe paremale poole s. t. viletoru sisse. Toru otsas tekkinud õhutihendus peegeldub teises toruotsas ja põrkab — vilehuule m juurde tagasi jõudes — vastu nimetatud õhujuga. Viimane kaldub selle tagajärjel pahemale poole ja õhk voolab läbi avause m välja. Torus ilmub nüüd huule m juures õhuhõrendus, sest et ka torus olevast õhust üks jagu selle vooluga kaasa kistakse. Ka see õhuhõrendus peegeldub teises toruotsas, jõuab tagasi huuleni m ja imeb õhujoa uuesti torru. Seal sünnib jällegi tihendus ja kordub endine sündmustik. Nii sünnivad viletoru õhusambas seisvad pikilained, mille õõtseary ole-
neb ainult viletoru pikkusest. Et ka siin laine puhetus alati vile huule juures peab seisma, siis

on § 21 järele:

Kinnise otsaga vile torupikkus L võrdne 1, 3, 5 jne. veerandlaine pikkusega (joon. 35), lahtise otsaga vile torupikkus aga võrdne 2, 4, 6 jne. veerandlaine pikkusega (joon. 36).

Kirjeldatud seisvad lained ongi helilainetamise tekitajad, sest et toru enese õõtsumine vile tooni peale mingit mõju ei avalda: me võime toru kinni hoida ja sellega tema õõtsumist takistada, ilma et vile toon selle läbi muutuks. Me nägime, et seisvate lainete pikkus oleneb ainult torupikkusest, ja et lühemas torus ilmuma peavad ka lühemad lained. Sellest järgneb: **vile toon on seda kõrgem, mida lühem on vile toru.**

Kinnise otsaga viles on kõige pikema seisva laine pikkus $\lambda = 4L$, millest formulil (2) abil leiame, et õõtseary

$$N = \frac{c}{\lambda} = \frac{c}{4L} \quad (3)$$

Vastavalt on lahtise otsaga vile juures: $\lambda = 2L$, ja

$$N = \frac{c}{2L} \quad (3^a)$$

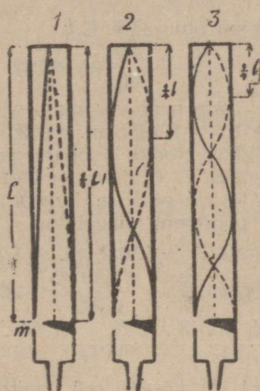
2) Kui vilesse võrdlemisi nõrgalt õhku puhuda, siis ilmub vile torus alati kõige pikem seisv laine. Vastavat tooni hüütakse vile põhitooniks. Mida kõvemini aga vilesse puhume, seda kiiremini voolab õhk läbi pilu s ja seda tugevamaks ja „kangemaks“ muutub õhujuga. Samuti nagu mõni jämedam ja kangem vibu õõtsub kiiremini kui peenike ja paenduvam, nii tahaks ka tugevam õhujuga kiiremini õõtsuma hakata kui nõrgem. Viletorus asuv õhusambas aga reguleerib endiselt õhujoa õõtsumist ja hoiab teda kunni teatud piirini ühesugusena. Lõpuks, kui õhu-

juga juba niivõrd „kangeks“ on muutunud, et õhusammas teda enam ei suuda tagasi hoida kiiremalt õõtsumast, muutub järsku seisvate lainete kuju nii, et viletorus tekivad järgmised — antud torupikkuse juures võimalikud — lühemad seisvad lained. Et uute lainete õõtsearv vastavalt nende pikkusele on suurem, siis hoiavad nad õhujoa õõtsumist jällegi teatava piirini ühesugusena, kunni veel „kõvemaks“ muutunud õhujuga viletorus veel lühemaid seisvaid laineid sünnitab.

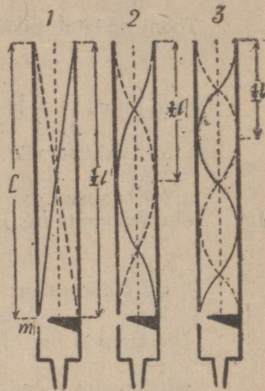
Nii võib iga vile peale põhitooni anda veel teisi, kõrgemaid, n. n. ületoone (§ 19).

Nagu üleval kirjeldatud, võivad **kinnise otsaga viles** ilmuda ainult

niisugused seisvad lained, mille pikkus on 3, 5, 7 jne. korda väiksem kui kõige pikem laine ($l = 4L$). Ületoonide õõtsearvud on siis vastavalt 3, 5, 7 jne. korda suuremad kui põhitooni oma. **Lahtise otsaga viles** aga on lühemad lained 2, 3, 4. 5 jne. korda väiksemad kui kõige pikem laine ($l = 2L$), nii et siin ületoonide õõtsearv 2, 3, 4, 5 jne. korda suurem on kui põhitoonil. Sellest järeneb, et **lahtise otsaga viles** tekkida võivad



Joon. 35.



Joon. 36.

kõik harmoonilised ületoonid kuna kinnise otsaga viles ilmuda võivad ainult niisugused, mille õõtsearv on 3, 5, 7 jne. korda suurem kui põhitoonil. Joonistused 35 ja 36 näitavad põiklainetena kujutatud pikilainete seisu viletorus kinnise ja lahtise toruotsa juures, nii põhitoonil (1) kui ka järgmistel ületoonidel (2 ja 3).

3) Kuna kinnise otsaga vile põhitooni laine võrdub 4 kordse torupikkusega (joon. 35,1), lahtise otsaga vile oma aga 2-kordse lainepikkusega (joon. 36,1), siis on ühepikkuse toru juures lahtise vile põhitooni õõtsearv 2 korda suurem kui kinnise vile oma: **ühepikkuste torude juures on lahtise vile põhitoon kinnise vile põhitooni esimene oktaav.**

4) Joonistustes 35 ja 36 kujutatud pikilainete seisu võib kergesti tõestada järgmise lihtsa katse abil: klaasist viletorru (joon. 37) riputatakse niidi abil lapiti rippuv, elastilise membraaniga kaetud traatrõngas. Membraani peal on vähe liivateri, mis membraani õõtsumisel hüppama hakkavad. Puhetiste kohas tõukavad üles ja alla õõtsuvad õhujookased ka membraani õõtsuma, mida liivaterade liikumisest näha võib. Tõstes järk-järgult membraani piki toru, võime sel teel kergesti üles leida puhetiste ja sõlmede seisukohti iga viletooni puhul.



Joon. 37.

5) Vilede printsiibil põhjenevad mitmed puhkpillid, millest tähtsam on flööti. Kuna kirjeldatud orelivilel ainult tema põhitooni tarvitatakse, võib flöödil sünnitada kõiki heliredeli toone. Selleks on toru külje sees terve rida auke, mida sõrmede ja klappide abil võib katta või avada. On mõni auk avatud, siis katkeb selles kohas õhusamba õtsumine, nii kui oleks terve ülejäänud toruots sealt ära lõigatud. Selle tõttu kujunevad viletorus seisvad lained samati, nagu vastavalt lühemas vileski, ja toon on kõrgem. Lühendades säärasel teel järgjärgult õhusamba pikkust, võib flöödil tekitada terve kromaatilise heliredeli.

Näited: 1) Kui pikk peab olema viletoru (teoreetiliselt), et tema põhitoon oleks $a_1 = 435$ õtset sek.?

Tooni a_1 laine pikkus on õhus (15^0 C.):

$$l = \frac{C}{N} = \frac{340}{435} = 0,782 \text{ m.}$$

Kinnise vile pikkus peab võrduma veerand-lainega, s. t.

$$L = \frac{1}{4} \cdot 0,782 = 0,1955 \text{ m.} = 19,55 \text{ cm.}$$

Lahtise vile pikkus võrdub poollainega, s. t.

$$L = \frac{1}{2} \cdot 0,782 = 0,391 \text{ m.} = 39,1 \text{ cm.}$$

2) Missugused. on 32,55 cm pikkuse kinnise vile põhi- ja ülemtoonid? 15^0 C. õhutemperatuuris on põhitooni lainepikkus

$$l_0 = 4 \cdot 32,55 = 130,2 \text{ cm.} = 1,302 \text{ m.}$$

Tema õtsearv on: $N_0 = \frac{c}{l_0} = \frac{340}{1,302} = 261$, ta kujutab nii siis tooni c_1 .

Ülemtoonid on: $\frac{3 N_0 = 783}{= g}$, $\frac{5 N_0 = 1305}{e_3}$, $\frac{7 N_0 = 1827}{\text{jne.}}$

Seitsmendat ülemtooni 1827 õtset/sek. heliredelites ei leidu.

§ 23. Keelviled, puhkpillid ja inimese hääleorgaan.

1) Siia liiki kuuluvatel pillidel satub alguses õõtsuma mõni kõva keha (keel), mille liikumised ülekanduvad viletoru õhusamba peale. Joonistusel 38 kujutatud oreli keelviles näiteks, hakkab, õhuvoolu mõjul õõtsuma õhuke metallkeel i. Selleks puhutakse toru c kaudu õhku alumisse õhukambrisse, kust ta ainult metallkeele all seisva avause kaudu välja pääseb ülemisse koonusetaolisse kõlatorru. Iga kord, kui keel katub avause, katkeb õhuvool, et järgmisel silmapilgul uuesti algada. Need õhutõuked sünnitaksid ilma kõlatoruta võrdlemisi nõrga tooni, mille kõrgus oleneks ainult keele kujust ja ainek. Palju tugevamaks muutub aga toon kõlatoru abil, kui viimase pikkus niisugune on, et temas sündivad seisvad õhulained toetavad keele õõtsumist (§ 21).

Kui keel on valmistatud pehmest elastsest ainek, siis juhib tema õõtsumist kõlatorus õõtsum õhusammas, sarnaselt nagu see kirjeldatud § 22₁. Sel puhul oleneb vile toon ainult toru pikkusest, ning küljeaukude ja klappide abil võib ühe keelvilega sünnitada kõiki heliredeli toone. Säherdused keelviled on klarinett, oboe ja fagott. Nende keeled on valmistatud õhukesest painduvast pilliroost.

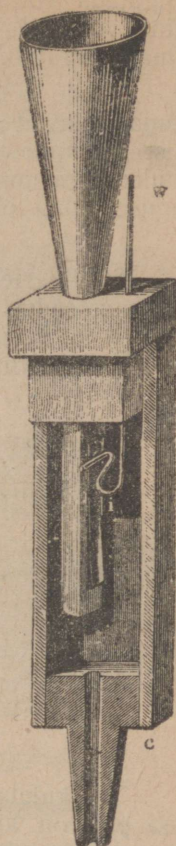
2) Vaskpuhkpillidel ei ole keelt, kuid siiski kuuluvad nad samasse rühma: tooni sünnitava keele osa mängivad siin puhuja huuled, mis õhuvoolu mõjul õõtsuvad ja sellega õhku tõugete kaupa kõlatorru lasevad. Huulte õõtsumise kiirust reguleerivad ka siin pillitorus tekivad seisvad lained.

Puhudes nõrgemini või tugevamini, võib sünnitada kas põhi- või ülemtoone. Peale selle on mõnedel puhkpillidel võimalik muuta toru enese pikkust (tromboon), välja tõmmates või koomale lükates üksikuid torujagusid. Teistel muudetakse toru pikkust, juhtides ventiilide abil õhuvoolu kas lühemaisse või pikemaisse toruharudesse (trompet, cornet à piston jne.). Nii siin kui seal muutub ühes toru pikkusega ka tekkinud lainetamise õõtsearv ja tooni kõrgus.

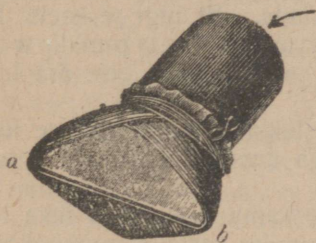
3) Inimese hääleorganil on palju sarnadust joonistusel 39 kujutatud keelviilega. Viimane kujutab lihtsat torukest, mille ots on kahelt poolt längu ära lõigatud, nii et mõlemad lõikepinnad umbes 90° all teineteise vastu seisavad.

Lõikepindade peale on köidetud kaks kummipaela nii, et nende ääred üsna kitsa pilu a b sünnitavad. Kui läbi seesuguse keelviile õhku puhuda, siis hakkavad kummipaelte ääred õõtsuma, kordamisi avades ja sulgudes nimetatud pilu. Õhk pääseb tõugete kaupa läbi vile, sünnitades helilainetamist, mille kõla meelde tuletab väikese lapse kisa

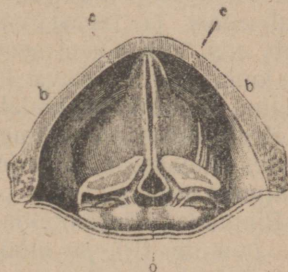
Kirjeldatud kummipaelte osa etendavad inimese häälekõris kaks elastset paela c-c (joon. 40) — n. n. häälepaelad.



Joon. 38



Joon. 39.



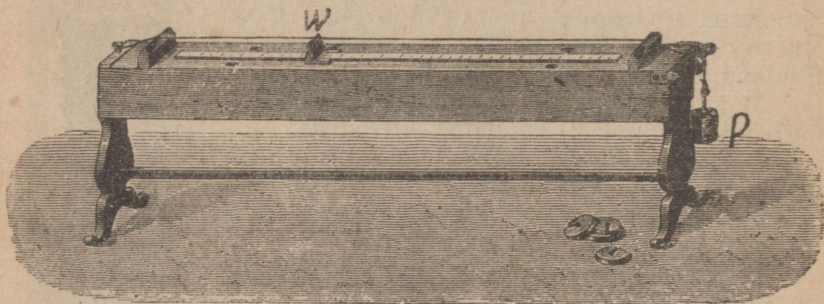
Joon. 40.

Kopsudest tulev õhk paneb nad õõtsuma, mille tagajärjel sünnibki hää. Sellekohaste musklite abil võib häälepaelu kas

pingutada või lödvendada, nii et nende õõtsumine kas kiiremini või aeglasemini sünnib ja häääl kas kõrgemaks või madalamaks muutub.

Vilede kõlatoru osa etendab hääle sünnitamisel suu õõnsus. Temas tekivad seisvad õhulained, mis toetavad häälepaelte õõtsumist ja annavad häälele tema kõlavärvi. Kurgulae, keele ja huulte kuju muutumisel omandab tekkinud häääl igal juhusel isesuguse kõla. (Lähemalt selle üle vaata § 26₃).

§ 24. **Helisevad keeled; keelpillid.** 1) Niidikujuliste keelte õõtsumiseaduste tundmaõppimiseks tarvitatakse iseäralist aparaati — n. n. monokordi (joon. 41), mille abil hõlbus on mõõta nii õõtsuva keele pingutust kui ka tema pikkust.



Joon. 41.

Ta kujutab õhukeste seintega puukasti, mille külge ühte otsa pidi on kinnitatud teraskeel (traat). Keel hoidub pingul tema teises otsas rippuva pommi p abil, nii et keele pingutus alati proportsionaalne on tema otsas rippuva pommi kaaluga.

Õõtsuva keelejao pikkuse mõõtmiseks seisab kasti kaanel, keele all teravaservaline tugi w, mida piki kasti seisval sentimeeterskaalal edasi ja tagasi võib nihutada. Et tugi w keele külge puutub, siis õõtsub keel osadena nii nagu oleks ta punktis w kasti külge kinnitatud. Õõtsuva keeleosa pikkust võib otse ära lugeda nimetatud sentimeeterskaalalt.

Keele õõtsearvu võime mõõta tekkiva tooni kõrguse kaudu, võrreldes viimast mõne teise, temaga unissoonis kõlava ja tuntud õõtsearvuga tooniga.

Riputades järgemööda ühe ja sama keele otsa ikka raskemaid pomme (P) ja mõõtes pommile vastava tooni kõrgust, leiame järgmise seaduse:

Keele õõtsearv on proportsionaalne pingutusjõu (raskuse P) **kvadraatjuurega.** Kui üks keel on, näiteks, 4 korda pingumal kui teine, siis õõtsub ta $\sqrt{4} = 2$ korda kiiremini kui teine.

Nüüd jätame keele pingutuse muutmatuks ja lühendame õõtsuvat keeleosa, nihutades tuge w järk-järgult lähemale kasti külge kinnitatud keeleotsale. Kui mõõta iga keelepikkusele vastava tooni õõtsearvu, siis selgub, et:

Keele õõtsearv on ümberpöörduvalt proportsionaalne keelepikkusega. Kui esimene keel on näiteks 2 korda pikem teisest, siis õõtsub ta 2 korda aeglasemalt kui teine.

Võrreldes raskemaid (paksemaid) ja kergemaid (peenemaid) keeli ühesuuruse pikkuse ja pingutuse juures, leiame, et:

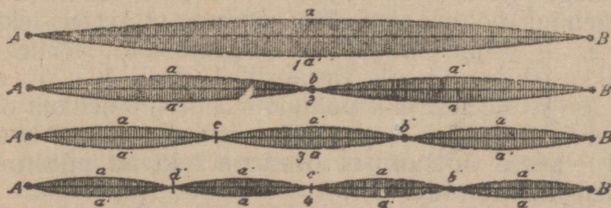
Keele õõtsearv on ümberpöörduvalt proportsionaalne tema massi kvadraatjuurega. Kui kahest keelest esimene on 4 korda raskem kui teine, siis õõtsub esimene — ühesuguste teiste tingimuste maksvusel — $\sqrt{4} = 2$ korda aeglasemalt kui esimene. Sellest järgneb, et peenem keel sünnitab kõrgemaid toone kui jäme.

Kõik 3 ülevalkirjeldatud seadust sisalduvad formulis:

$$N = \frac{17,6}{QL} \sqrt{\frac{P}{D}} \quad 5)$$

kus N tähendab õõtsearvu, Q — keele paksust (cm^2), L — tema pikkust (cm), P keele pingutusjõudu (g) ja D tema erikaalu. Selle formulil abil võime välja arvata igasuguse keele õõtsearvu.

2) Kui pingutatud keelt põigiti tõmmata või teda tõugata, siis laguneb lainetamine tõukekohalt mõlemale poole laiali. Lained

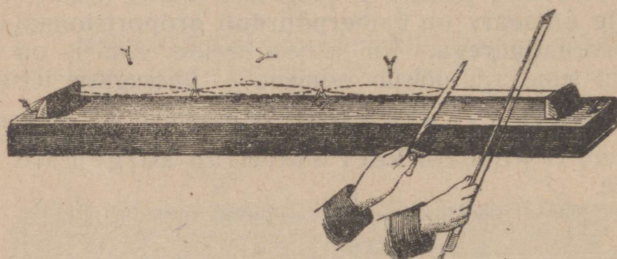


Joon. 42.

peegelduvad keele otsades ja sünnitavad keelel seisvaid põiklaineid. On selge, et keeleotsad ei või õõtsuda, sellepärast peavad mõlemas keeleotsas sõlmed asuma. Kõige lihtsamal juhul õõtsub terve keel üles alla, nii et tema keskkohas sõlm aa^1 (joon. 42, rida 1) kujuneb. Keele pikkus võrdub siis poole seisva laine pikkusega. Antud tingimustel on see kõige pikem laine, mis üleüldse tekkida võib vaadeldud keelel; tema abil sündinud toon, — n . keele põhitoon, aga on järjekult kõige $m a d a l a m$ nendest toonidest, mida keel võib sünnitada.

Keel võib aga õõtsuda ka osadena, nii et tema pikkusel 2, 3, 4 j. n. e. poollainet järgemööda seisavad (joon. 42 alumised read). Asetame, näiteks, monokordi keele peale terve rea hargitaolisi paberitükikesi (joon. 43). Puudutame keelt pahema käega õrnalt tema esimese veerandi kohal, teise käega aga paneme piiratud veerandkeele viiulipoognaga õõtsuma.

Puhetiste kohtadel õõtsuv keel puistab sealt vastavad paberitükikesed maha, nii et nad lõpuks ainult sõlmede ligidal keele peale jäävad. Paigale jäänud paberitükikestest näeme, et puhetised ja sõlmed mitte ainult selle keeleosa peal ei ilmu, mis otsekohe õõtsuma pandi, vaid ka teisel pool puutumiskohta. Tervel keelel asuvad (ühes puutumiskohaga) 3 sõlme, — nii siis 4 puhetist, sest et ka keeleotsi sõlmedeks tuleb lugeda. Järjelikult õõtsub keel nii, nagu see kujutatud on joonistusel 42, rida 4.



Joon. 43.

Puudutades keelt esimese kolmandiku kohal, saaksime terve keele peal 3 seisvat poollainet (joon. 42, rida 3), puudutades teda keskkohal — 2 poollainet (rida 2) j. n. e.

Muidugi mõista kõlab keele õõtsumisel osadena ka tema toon kõrgemini põhitoonist. Me nägime, et keelel tekkida võivad 1, 2, 3, 4 jne. poollainet järgemööda. Nende seisvate lainete pikkused on nii siis vastavalt 1, 2, 3, 4 j. n. e. korda lühemad tervest keelest ehk põhitooni lainest, järjelikult on nende õõtsearvud 1, 2, 3, 4 j. n. e. korda suuremad kui põhitooni oma. Tähendab: **keele õõtsumisel osadena tekivad põhitooni harmoonilised ületoonid (§ 19₁).**

Harilikult nimetatakse põhitooni ennast esimeseks ületooniks, 2, 3, 4, jne. korda suurema õõtsearvuga tooni aga vastavalt teiseks, kolmandaks, neljandaks jne ületooniks.

Esimeste harmooniliste ületoonide intervallid põhitooniga oleksid:

Ületoon	Intervall	Ületooni kõrgus heliredelis	Lained joon. 42
I	1:1	priim	rida 1.
II	2:1	oktaav	rida 2.
III	3:1 = $\frac{2}{1} \frac{3}{2}$	oktaavi kvint	rida 3.
IV	4:1 = $\frac{2}{1} \frac{2}{1}$	II oktaav	rida 4.
V	5:1 = $\frac{2}{1} \frac{2}{1} \frac{5}{4}$	II oktaavi terts	
VI	6:1 = $\frac{2}{1} \frac{2}{1} \frac{3}{2}$	II oktaavi kvint	
VII	7:1 = $\frac{2}{1} \frac{2}{1} \frac{7}{4}$	Intervalli heliredelis ei leidu	

3) Keelpillideks hüütakse kõiki neid mänguriistu, mille tooni sünnitavad niidikujulised keeled. Mõnel keelpillil on terve hulk keeli, millest igaüks sünnitab ainult ühe tooni (klaver, kannel jne.); teistel on ainult mõni (harilikult 4) keel, kusjuures igaüks nendest sünnitada võib mitu tooni selle läbi, et keelepikkust lühemaks muudetakse, vajutades sõrmega keelt vastavas kohas vastu keeltealust (näiteks, viiul, gitarr jne.). Et keeltelt enestelt tekkinud heli võrdlemisi nõrk on, siis kinnitatakse nad harilikult õhukeste puulaudade või iseäraliste kastide peale. Keele õõtsumine kandub läbi nimetatud laudade kastis oleva õhu peale, mille tagajärjel õõtsuva keha pind suureneb ja toon tugevamaks muutub.

§ 25. **Tooni kõlavärv.** 1) Teravamalt kuulates lahtisel keelel sünnitatud põhitooni, kuuleb harjunud kõrv peale põhitooni enese veel mõnda ülemtooni. Tõepoolest ei õõtsu ükski keel nii lihtsalt, nagu eelmises § kirjeldatud, vaid peale terve keele õõtsumise (põhitoon) kujunevad keelel alati veel mõned iseseisvad ülemtooni-õõtsumised. Keel õõtsub, näiteks, tervena üles-alla (joon. 42, rida 1), tema üksikud osad, — pooled, kolmandikud, veerandid jne. — õõtsuvad peale selle veel iseseisvalt nii, nagu seda kujutavad joon. 42 read 2, 3 ja 4. Kõrva tulevad helilained kujutavad nii siis üksikute keeleõõtsumiste interferentsi resultaati. Helilainete kuju muutub selle läbi muidugi väga keeruliseks: põhitooni saledat lainejoont katavad ülemtoonide väikesed laineharjad ja orud, nii et esimese kuju keeruliseks kõverjooneks muutub.

Inimese kõrval on iseäraline omadus, mille tõttu kirjeldatud resultantlaine seal nagu lahutatakse tema alglainetamiseks, otsekui tuleksid kõigi toonide lained eraldi kõrva. Teatava harjumuse korral kuuleme sellepärast peale põhitooni eraldi veel üksikuid ülemtoone. Igal juhusel aga oleneb üleüldine mulje kõrvas peale põhitooni tugevuse ja kõrguse sellest, missugused ülemtoonid põhitooniga kaasa kõlavad ja kui tugevad nad on. Me ütleme lühidalt: **toonid kõlavärv oleneb ülemtoonide arvust ja tugevusest.** Klaveritoon kõlab teistviisi kui niisama kõrge ja tugev viiulitoon, inimese lauluhääl ei kõla nii, nagu orelivile toon jne. Kõlavärvi vahe on toonidel nii suur, et meie tema järgi hõlpsasti otsustada võime tooni tekitamise viisi üle.

2) Ülemtoone võime kergesti eraldada põhitoonist järgmise õpetliku katse korral: pingutame monokordi keelt niikaua, kuni tema põhitoon unisoonis kõlab, näiteks, klaveri tooniga c_1 . Nüüd puudutame õõtsuvat keelt üsna õrnalt tema keskkohalt: selle läbi takistame keele õõtsumist tervena (joon. 42, rida 1), nii et põhitoon peab vaikima; endiselt võivad aga edasi kesta need keeleõõtsumised, mille sõlmed asuvad keele keskkohas (joon. 42, rida 2 ja 4), sest et nendes lainetes nimetatud koht nii-kui-nii paigal seisab. Põhitooni asemel kõlab nüüd kõige tugevamini II ülem-

toon, mille õõtsearv on 2 korda suurem kui põhitooni oma. Tõepoolest kuuleme nüüd endise tooni c_1 asemel tema ülemist oktaavi. Puudutades keelt tema kolmandiku kohal (näit. punktis c , joon. 42, rida 3), takistame nende lainete ilmumist, mille juures vastav keelepunkt peaks õõtsuma, nii siis põhitooni, II ja IV ülemtooni tekkimist (rida 1, 2 ja 4). Me kuuleme tõepoolest ainult III ülemtooni, õõtsearvuga 3 N, s. t. põhitooni teise oktaavi kvinti g_2 .

3) Ühel ja samal keelel ei kosta mitte alati ühed ja samad ülemtoonid: kui näiteks viiulipoogna abil helisema panna keelt tema keskkohalt, siis ei või selles kohas kuidagi mingisugust sõlme tekkida, — õõtsutame ju nimelt seda keelepunkti. Järjekulult peavad selle juures ära jääma kõik need seisvad lained, mille sõlmpunktid asuksid nimetatud kohas. Niisugused oleksid II ja IV ülemtooni õõtsutused (joon. 42, rida 2 ja 4). Ühes põhitooniga kõlavatel juhudel siis ainult III, V jne. ülemtoon. Kui viiulipoogna aga keelt kolmandiku kohalt tõmmata, siis kõlaksid põhitooniga kaasa ainult II, IV jne. ülemtoon. Tõepoolest on lained tooni kõlavärv sellest, kus kohal keel õõtsutatakse.

Ka tooni tekitamise viis mõjub tuntuvalt kõlavärvile: kui tõmmata näpuga keelt, siis kõlab ta üsna teisiti, kui teda poognaga õõtsutada või tema peale haamrikesega lüüa; kõik on sellest, missugused ülemtoonid igal juhul võivad tekkida ja kui tugevad nad on.

Heade klaverite mahe toon põhjeneb muu seas selle peal, et haamid keele peale löövad $\frac{1}{2}$ keelepikkusel tema otsast. Selle tõttu kõlavad põhitooniga kaasa 6 esimest ülemtooni, kuna dissoneeriv VII ülemtoon, — mida heliredelites ei leidu, — ilmuda ei saa. Keelpillidel on põhitoon võrdlemisi tugevam kui klaveril, esimesed ülemtoonid nõrgemad, kõrged ülemtoonid (VI—IX) aga jälle tugevamad. Nimelt viimaste mõjul on viiuli toon „teravam“ kui klaveril toon. Vaskpuhkpillidel on iseäranis tugevad väga kõrged ülemtoonid, mispärast nende toon „lõikavaks“ muutub.

Ülemtoonide tugevuse ja kõlavärvile peale mõjub ka keele või pilli aine. Iseäranis metallosad hõlbustavad tugevate kõrgete ülemtoonide tekkimist ja annavad sellega toonile „metallilise“ kõlavärvile.

Näited: 1) 60 cm pikkune keel annab tooni c_1 . Kuskohal peab teda vastu monokordi kaant suruma, et tekiksid toonid c_2 , f_1 ja g_1 ?

Kui tooni c_1 õõtsearv on N_0 , siis on tema oktaavi c_2 õõtsearv $2N_0$, kvardi f_1 oma $\frac{4}{3}N_0$ ja kvinti g_1 oma $\frac{3}{2}N_0$ (§ 20, tab. 1). Keelepikkus on ümberpöörduvalt proportsionaalne õõtsearvuga, s. t. soovitud toonide tekitamiseks peab õõtsuva keeleosa pikkus olema

$$\text{toonid } c_2 \text{ jaoks: } \frac{N_0}{2N_0} \times 60 = 30 \text{ cm.}$$

$$\text{„ } f_1 \text{ „ } \frac{N_0}{\frac{4}{3}N_0} \times 60 = \frac{3}{4} \cdot 60 = 45 \text{ cm.}$$

$$\text{„ } g_1 \text{ „ } \frac{N_0}{\frac{3}{2}N_0} \times 60 = \frac{2}{3} \cdot 60 = 40 \text{ cm.}$$

2) Monokordi keele otsas ripub pomm $P_1 = 0,5$ kg. Selle juures tekkinud põhitoon on $c_1 = 261$ õõtsut sek. Kui sama keele otsa riputada pomm $P_2 = 4,5$ kg. ja lühendada keelt $\frac{1}{3}$ võrra, missugune toon tekib siis?

Esialgse pikkuse korral annaks keel raskema pommiga P_2 tooni, mille õõtsearv N_1 vastaks võrrandile:

$$\frac{N_1}{c_1} = \frac{\sqrt{4,5}}{\sqrt{0,5}} = \sqrt{\frac{4,5}{0,5}} = \sqrt{9} = 3,$$

$$\text{ehk } N_1 = 3c_1 = 3 \cdot 261 = 783.$$

Lühendades keelt $\frac{1}{3}$ võrra, tekib uus toon, mille õõtsearv N_2 on:

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{1}{\frac{2}{3}} = \frac{3}{2}, \text{ ehk } N_2 = \frac{3}{2} N_1 = \frac{3}{2} \cdot 783 = 1174.$$

Leitud tooni õõtsearv $N_2 = 3 \cdot \frac{3}{2} c_1 = \frac{9}{2} c_1$. Tema intervall

$$\text{tooniga } c_1 \text{ on: } \frac{9}{2} c_1 : c_1 = \frac{9}{2} = \frac{8}{8} \cdot \frac{9}{2} = \frac{8}{2} \cdot \frac{9}{8} = 4 \cdot \frac{9}{8} = 2 \cdot 2 \cdot \frac{9}{8}$$

Toon $2c_1 = c_2$ on esimene oktaav; $2c_2 = c_3 =$ tooni c_1 teine oktaav.

Toon $\frac{9}{8} c_3 = 2 \cdot 2 \cdot \frac{9}{8} c_1$ on c_3 -me sekund d_3 , ehk tooni c_1 teise oktaavi sekund.

3) Teraskeele läbimõõt on $d_1 = 0,2$ mm. Missuguse intervalli sünnitab tema tooniga teise teraskeele toon, mille läbimõõt $d_2 = 0,6$ mm ja mille pikkus ja pinevus on niisama suur, kui esimese keele omad?

Ühesuguse pikkuse korral on keelte massid M_1 ja M_2 proportsionaalsed keelte läbilõigetega. Viimased aga on proportsionaalsed läbimõõdu (d) kvad

raatidega, s. t. $\frac{M_1}{M_2} = \frac{d_1^2}{d_2^2} = \left(\frac{d_1}{d_2}\right)^2$; õõtsearvud N_1 ja N_2 on ümberpöördu

proportsionaalsed keelte masside kvadraatjuurtega:

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{\sqrt{M_1}}{\sqrt{M_2}} = \sqrt{\frac{M_1}{M_2}} = \sqrt{\left(\frac{d_1}{d_2}\right)^2} = \frac{d_1}{d_2} = \frac{0,2}{0,6} = \frac{1}{3},$$

ehk $N_1 = 3N_2$ s. t. peenema keele toon kujutab jämedama keele tooni ülemise oktaavi kvinti $\left(2 \frac{3}{2} N_1\right)$.

§ 26. Resonants; kõlade analüüs. 1) Kui harilikku pendlit üsna nõrgalt õõtsuma tõugata, siis võib tema liikumine niivõrd väike olla, et me teda vaevalt tähele paneme. Kui aga iga õõtse järele korrata seda tõukekest, siis summeerub nende mõju, nii et pendel lõpuks väga kõvasti õõtsuma võib hakata. Seesugusel teel võib kõige nõrgem laps rasket kirikukella õõtsutada: selleks on ainult tarvis, et ta ikka teatud kindla aja järgi (rütmis) kella nõõri tõmbaks ja sellega kella õõtsumisamplituudi järk-järgult suurendaks. Üksikute tõmmete vahe peab võrduma selle õõtsevältega, millega ükskord tõugatud kell ise edasi õõtsuma hakkaks, kui teda täiesti vabaks jätta. Säärase kord õõtsuma tõugatud ja siis vabaks jäetud kella õõtsete arvu ühes sekundis nimetame tema eneseõõtsearvuks; vastavat õõtsevälde aga — kella eneseõõtse välteks ehk perioodiks. Ülevalkirjeldatust järgneb üldine seadus: **Kui mõnda keha õõtsutada nii kiirelt et õõtsutamisperiood võrdub keha eneseõõtse perioodiga, siis hakkab ta järk-järgult ikka suurema amplituudiga õõtsuma; seda nähtust nimetatakse resonants'iks.**

Leitud seadus on maksev igasuguse õõtsumise jaoks, mitte ainult kõvade kehade, vaid ka gaaside ja vedelikkude kohta.

Iseäranis suure tähtsuse omandab resonantsi nähtus niisugustes väikestes õõtsumistes, nagu helilainetamine seda on, sest et pea kõikidel kehadel niisugune õõtsumine hõlpsasti võib tekkida, mikspärast tihti asju leidub, mis juhtumisi resonantsis seisavad mõne helilainetamisega ja selle tõttu viimasega kaasa õõtsuma hakkavad.

Kui näiteks 2 ühesuguste toonidega heliharki kinnitada sellekohaste puukastikeste — n. n. resonantskastide peale (joon. 29) ja neid paari meetri kaugusele teineteisest paigutada, siis hakkab esimese helihargi helisemisel ka teine helihark iseendast kaasa helisema: siin kanduvad esimese helihargi õõtsed peaaesjalikult tema resonantskasti seinte kaudu õhku; õhulained tõukavad, teise helihargini jõudes, selle resonantskasti seinu niisama kiirelt õõtsuma, kust siis liikumine üle kandub teise helihargi enese peale. Et viimase eneseõõtsse periood võrdub esimese helihargi tooni õõtsseperioodiga, siis seisab teine helihark resonantsis helilainetamisega, nii et tema õõtsumisamplituud iga uue õhutõuke puhul kasvab ja lõpuks peaaegu niisama suureks võib paisuda kui esimesegi helihargi oma.

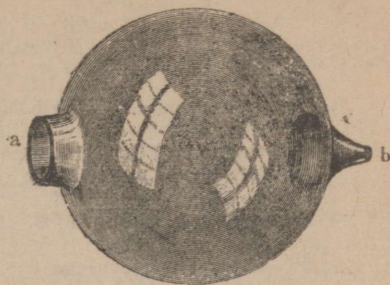
On ainult tarvis õige vähe muuta ühe helihargi eneseõõtssearvu, ja resonantsi nähtus kaob: kleebime, näiteks, helihargi haru külge tükikese vaha, — selle läbi muutub haru vähe raske-
maks ja tema eneseõõtssearv väheneb. Kui tugevalt me nüüd ka ei paneks helisema esimest heliharki, teine ei hakka temaga enam kaasa helisema: kuigi õhutõuge tegevus endine on, ei võrdu nüüd nende periood enam teise helihargi eneseõõtsse-
mise perioodiga, mille tõttu tõuge kogumõju väikeseks jääb ja helihargi õõtsumisamplituud üleüldse nii suureks ei kasva, et õõtsumist tähele võiks panna.

Veel hõlpsamini võime vaadelda resonantsi nähtusi klaveril: Avame näiteks klaveri kaane ja tõstame üles tema pedaali. Kui nüüd kõva häälega laulda mõnda tooni, siis kõlab seesama toon peale hääle katkestamist klaveris edasi: siin panid laulu helilained õõtsuma klaveri laia resonantspõhja. Läbi metalljagude kandus see õõtsumine siis üle kõigi keelte peale. Tugevasti õõtsuma hakkasid saadud tõuge mõjul ainult need keeled, mille eneseõõtssearv võrdub helilainetamise omaga. Viimased toetavad nii siis lauldud tooni ja õõtsuvad omandatud hooga ka siis veel edasi, kui hääle ise juba vaikinud.

2) § 21 on kirjeldatud, kuidas torus asuv õhusamma võib õõtsuma hakata ja tema ligidal helisevat helihargi tooni toetada. Ka selle resonantsnähtuse juures peavad heliseva keha ja õõtsuva õhusamba eneseõõtssearvud ühesuurused olema. Viimane arv oleneb siin kõige pealt õhusamba pikkusest, sest et sellest oleneb see kiirus, millega ükskord tõugatud ja siis vabaks jäetud õhusamma edasi õõtsuma hakkab. Nimetatud katse puhul nägime, et õhusamma ühe tooniga mitme pikkuse juures resonantsis võib olla. Ümberpöörduvalt võib

siis üks ja sama õhusammas resonantsis seista ka mitme tooniga. Arvulised juurdlused kui ka katsed näitavad, et silindriline õhusammas tõepoolest peale põhitooni veel resonantsis olla võib viimase ülemtoonidega, nii et ta ka neid toetab.

Helmholtz leidis, et kera-sarnastes nõudes asuv õhk ainult ühe põhitooniga resonantsis seisab, nii et õõnes klaas- või metallkera ainult ühte tooni kõvendab, ja nimelt seda, mille lainepikkus võrdub neljakordse keraläbimõõduga. Säherdust õõnest kera (joon. 44)



Joon. 44.

nimetas ta resonaatoriks. Kui resonaatori väiksem avaus b kõrva juures hoida, nii et helilained ainult läbi resonaatori kõrva pääsevad, siis hävivad õõneskeras kõik helilainetamised peale ühe, mille oõtsearv võrdub resonaatori enese oõtsearvuga. Sel teel võime mitmehelilisest kõlast eraldada ühe teatud puhta tooni. Ei leidu seda tooni kõlas üleüldse mitte, siis ei kuule me läbi resonaatori midagi.

Helmholtz valmistas terve rea üksteisest järk-järgult suuremaid resonaatorid, millest igaüks vastas ühele teatud puhtale toonile. Kuulates ühte kõla järgemööda läbi resonaatorite, võis tema leida, missugustest puhtaist toonidest juureldud kõla on kokku seatud (kõlade analüüs).

Muu seas on seesugusel teel selgusele jõutud, mismoodi tooni kõlavärv muutub ühe või teise ülemtooni ilmumisel või hävimisel.

3) Ülevalkirjeldatud kõlade analüüsi abil sai võimalikuks ka häälikute (vokaalide) kõla uurimine Heilmholtzi sellekohastest katsetest selgub, et ka üksikute häälikute iseloomulik kõlavärv ainult ülemtoonide mõjul tekib. Iga hääliku väljarääkimisel muudame suuõõnsuse, keele ja huulte kuju, nii et seal igal juhul isesugune õhusammas oõtsub. Vastavalt viimase kujule tekib kas üks või teine iseäranis tugev selle häälikule iseloomulik ülemtoon, mis tema kõlale annab tuntud kindla värvi.

Helmholtz ei leppinud mitte ainult häälikute kõla analüüsiga, vaid tal õnnestas leitud resultaate põhjal häälikuid ka kunstlikult sünnitada, ühel ajal kõlada lastes vastavaid puhtaid toone. Selleks tarvitas ta hulga heliharke, mille toonid kujutavad ühe põhitooni harmonilisi ülemtoone. Iga helihark seisab vastava resonaatori ees, mille tõttu tema toon ülemtoonidest peaaegu täiesti puhas oli. Sellekohase elektromagnetilise mehhanismi abil võis iga heliharki püsivalt heliseda lasta, kusjuures tooni tugevust reguleerida sai resonaatori atigu suurendamise või vähendamise abil. Helmholtzi katseteks tarvitatud helihargid andsid, näiteks järgmise tooniderea :

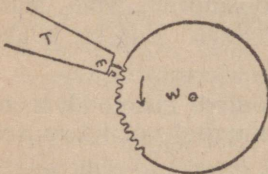
heliark:	toon:	oõtsearv:	heliark:	toon:	oõtsearv:
1.	b_{-1}	120	7.	as_2	7×120
2.	b_0	2×120	8.	b_2	8×120
3.	f_1	3×120	9.	d_3	10×120
4.	b_1	4×120	10.	f_3	12×120
5.	d_2	5×120	11.	as_3	14×120
6.	f_2	6×120	12.	b_3	16×120

Kõigi katsete puhul valiti hääliku põhitooniks II toon, s. t. $b_0 = 2 \times 120$. Siis sündisid täiesti puhtad häälikud järgmiste toonide koosmõjul:

- häälik **u**: tugevasti kõlav puhas põhitoon b_0 , üksinda;
 „ **o**: keskmise tugevusega b_1 ; kõvasti kõlav iseloomulik toon b_1 ja nõrgem toon f_2 ;
 „ **a**: keskmiselt kõlav b_0 , b_1 ja f_2 ; tugevad iseloomulikud toonid b_2 ja d_3 ;
 „ **ä**: keskmise tugevusega b_1 ; tugevamad toonid b_1 ja f_2 ; tugev iseloomulik toon d_2 ; nõrgalt kõlav b_3 ja väga tugevad toonid d_3 ja f_3 ;
 „ **e**: keskmise tugevusega b_0 ja b_1 ; tugev iseloomulik toon f_1 , väga tugevad toonid f_3 , as_3 ja b_3 .

Ainult häälikuid **i** ja **ü** ei olnud võimalik sellel teel sünnitada, sest et nende iseloomulikud toonid liiga kõrged peavad olema.

§ 27. **Fonograaf ja grammofon.** 1) Edisoni (1877) leitud fonograafi abil võime iga heli kui ka inimese kõneüles kirjutada ja teda soovi järgi siis korrata. Selle tähtsa aparadi printsiipi kujutab joonistus 45^a.



Joon. 45-a.

T sisse räägitakse või lauldakse, nii et helilainetamine koondub toru alumisse otsa. Viimast katab õhuke membraan (m), näiteks üsna õhuke klaas- või metallplaat, mille keskohta on kinnitatud terasnõel (s). See nõel toetub sileda vahasilindri (w) peale ja vajutab silindri tiirlemise aegu tema pinna sisse väikese vao. Niikaua kui ümberringi kõik

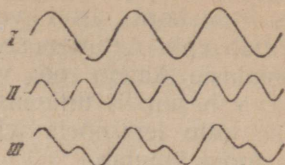
vaikne on, seisab membraan m ja temaga ühendatud terasnõel paigal, nii et vao sügavus tervel pikkusel ühesuuruseks jääb. Niipea aga, kui toru T ees mingisugune heli tekib, hakkab membraan helilainetamise mõjul korralikult oõtsuma, mille tagajärjel terasnõel s kas sügavalt või õhemalt vahapinda tungib.

Vahasilindri tiirlemise aegu tekib siis konarlise põhjaga vaju, mille põhja kõrgendused ja lohud vastavad torru T juhitud helilainete harjadele ja orgudele. Kõrgema tooni puhul on oõtsumine kiirem, mispärast siis ka vaopõhja konarused on tihedamad; tugevama tooni puhul on nad sügavamad, nõrgema puhul madalamad jne.

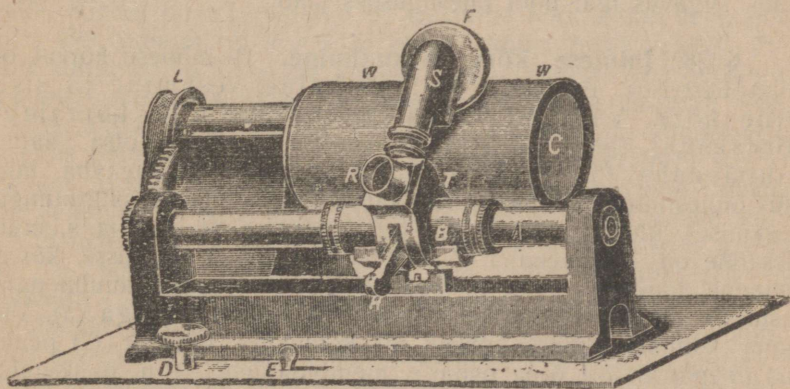
Kui torru juhitud heli on mingi puhas toon, näiteks häälik **ü** või mõne helihargi toon, siis on helilained lihtsad, s. t. ühest ainsast lainest koosseivad, ja vaopõhja kona-

rustel oleks löikes joonistusel 45-b, rida I näidatud kuju. Seislesama puhta tooni esimene harmooniline ülemtoon (oktaav) jätkaks vaha sisse lihtsa laine sarnase jälje mille lainete arv oleks kaks korda suurem kui esimese tooni oma (joon. 45-b, rida II). Kui nüüd mõlemad toonid korruga kõlavad, — nagu see näiteks hääliku o väljarääkimisel sünnib, — siis hakkab membraan õõtsuma vastavalt mõlema lainetamise interferents-lainele (joon. 45-b rida III). Me näeme, et kõrge harja ja sügava oru vahel veel teine, väiksem lainehari ja org asub. Mida rohkem puhtaid helisid sisaldab torru T juhitud kõla, seda rohkem lihtsaid laineid peitub õhulainetamises, — seda keerulisemaks muutub vahasilindrisse vajutatud vaopõhja kuju.

Kui nüüd terasnõela s paigutada vahasilindril oleva vao algusesse ja silindrit tiirutada, siis libiseb nõelaots vaopõhja mööda, tõustes ja langedes vastavalt viimase konarustele. Ühes nõelaga hakkab ka membraan õõtsuma, korrates vao sündimisel tehtud liigutusi. Membraanilt laguneb sellepärast laiali samasugune õhulainetamine, nagu ta torru T juhitud tooni üleskirjutamisel õhus olemas oli. Sattudes meie kõrva, sünnitab see uus õhulainetamine täpipealt niisamasuguse mulje, kui vahasilindrile üleskirjutatud alghelilaine seda oleks teinud. Me kuuleme siis inimese rääkimist, mänguriistade heli ja koguni kõiki kahnaid nende loomulikus kõlas.



Joon. 45-b.

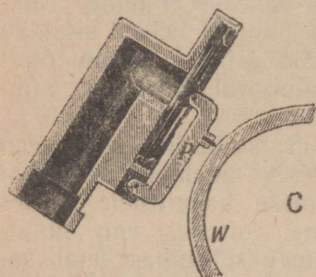


Joon. 46.

Joonistus 46 kujutab lihtsat fonograafi: W on kirjeldatud õõnes vahasilinder, mida kergesti vähema metallsilindri C peale võib lükata. Sellekohase kellavärgi abil võib viimast reguleeritava kiirusega ühtlaselt tiirelda lasta. Membraan ja terasnõel asuvad kapsli F küljes (joon. 46-a), mida toru S ja R abil ühendada

võib kõlatoruga (joonistusel mitte näidatud). Nii kapsel F, kui kõlatoruots (R) on liikumata kinnitatud õõnessilindri B külge, mis omakord asub võllil A. Viimase peal seisev kruvlõige nihutab võlli A tiirlemise puhul silindrit B piki võlli edasi. Hammasrataste kaudu on võll A ühendatud silindriga C, nii et ühes vahesilindri tiirlemisega kapsel F piki silindrit edasi nihkub, mille tõttu terasnõela tekitatud vagu vahasilindri pinnal pikka kruvjoont kujutab.

Kõlade üleskirjutamisel asetatakse kapsel F ühes terasnõelaga vahasilindri ühte otsa. Toru R peale kinnitatakse kõlatoru ja pannakse terve aparaat kellavärgi abil käima. Üleskirjutamine



Joon. 46-a.

sünnib nii kaua, kunni terasnõel on nihkunud vahasilindri teise otsani. Tahetakse nüüd üleskirjutatud helisid korrata, siis vahetatakse terasnõel vähe nürima, ümmariku otsaga nõela vastu ümber, ja asetatakse ta vaokese algusse. Viimast mööda libiseb nüüd nõelaots, korrates kõiki ülesmäärgitud õõtseid.

2) Tuntud gramofoni tarvitades ei märgita helisid üles mitte vahasilindriks vaid ümmariku eboniitplaadiks.

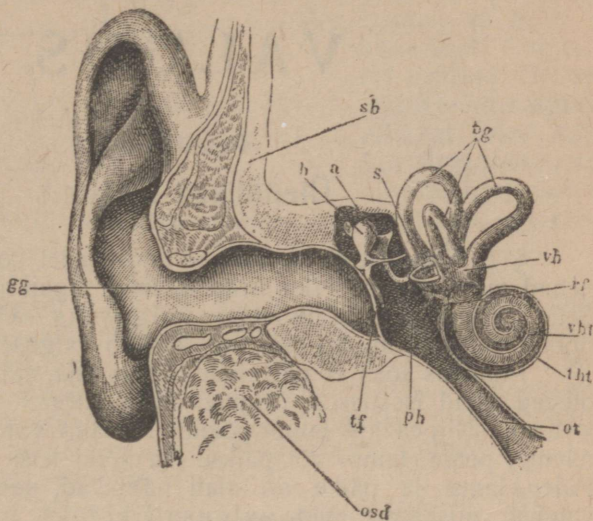
Nõela sünnitatud vaokese kujutab siin spiraaljoont, mille algus on plaadi välisel äärel, lõpp aga tema tsentrumi ligidal. Nõela liikumised ei ole selle juures mitte pikiõõtsed vaid põikõõtsed, nii et vaokese küljeseinte kuju pealt vaadates on lainesarnane, kuna tema sügavus igal pool ühesuguseks jääb.

§ 28. Inimese kõrv ja kuulmine. 1) Inimese kõrvl on kolm üksteisest eraldatud osa: välimine, keskmine ja sisemine kõrv. Välimist kõrva moodustavad n. n. kõrvaleht, kõrvakanal (joon. 47 gg.) ja viimase sisemist otsa kattev kuulmenahk (tf.) Keskmist kõrva kujutab kuulmenaha taga asuv õõnesruum, mis kanali (ot) kaudu on ühendatud suuruumiga. Keskmises kõrvas asub kolm kuulmeluukest h, a ja s, mille ülesanne on kuulmenaha õõtsumist üle kanda sisemisse kõrva. Esimene luukene — n. n. haamer (h) toetub otse kuulmenaha vastu ja on ühendatud teise luukesega, n. n. alasiga (a). Viimane kannab esimese õõtseid üle kolmanda luukese (s) peale, mis ühenduses on õõna ovaalse membraaniga, — n. n. sisemise kõrva ovaalse aknaga.

Sisemine kõrv ehk labürint asub kõva luu sees. Temas eraldub kolm osa: loogasarnased õõneskäigud bg, tigu (vht) ja mõemate ühenduskoht (vh). Kõik need õõnsed jaod on üksteisega ühenduses ja on täidetud iseäralise vedelikuga — n. n. kuulmisvedelikuga. Tigu moodustab spiraalsarnane õõneskäik, mida piki tõmmatud vahesein kaheks

jaotab. Niisugusel teel sündinud 2 spiraali lähevad eraldi ja paralleelselt kurni tigu tsentrumini, kus nimetatud vahesein lõpeb ja mõlemad õõneskäigud ühenduvad. Vahesein ise seisab koos suurest hulgast tihedalt üksteise ligi asuvatest kiududest mille pikkus tigu tsentrumile lähenedes väheneb (0,5 kuni 0,04 mm.). Need kiud on pingul

ja kujutavad sellepärast rea keeli, mis õõtsuvad võivad hakata — igaüks ühe teatud eneseõõtsuperioodiga, vastavalt kiu pikkusele. Sama vaheseina peal asub veel hulk elastilisi karvu — n. n. Corti organ. Nii vaheseina kiud kui Corti organi karvakesed on ühendatud kuulmisergu otsadega, nii



Joon. 47.

et arvatavasti iga kiu ja arva õõtsumine ühte ergukiudu eraldi ärritab.

2) Kuulmisprotsessi enese üle on meil võrdlemisi vähe teada. Kindel on, et välimine ja keskmine kõrv ainult helilainetamise ülekandjaks on sisemisse kõrva: kõige pealt hakkab õhulainetamise mõjul õõtsuma kuulmenahk, sealt kandub õõtsumine keskmises kõrvas seisvate kuulmisluukeste kaudu sisemise kõrva ovaalse akna peale. Viimase mõjul hakkab õõtsuma kuulmisvedelik, mis omakord liikuma paneb tigu vaheseina kiudusid ja Corti organi karvakesi. Arvatakse, et selle juures tugevasti õõtsuma hakkavad ainult need kiud, mille eneseõõtsuperiood vastab kõrva tulnud helilaine õõtsumisperioodile. Puhas heli ehk toon paneks nii siis õõtsuma ainult üheainsa või mõne kõrvutiseisva kiu. Nendega ühendatud ergukiud ärrituvad selle tagajärjel ja sünnitavad peaaegu ühe puhta tooni tunnet. Kui helilainetamine koos seisab mitmest puhtast helist, siis hakkab õõtsuma niipalju kiudusid, kui palju lihtlaineid peitub kõrva tulnud helilainetamises. Selle tagajärjel ärrituvad mitmed ergukiud, ja peaaegu ilmub iga tooni jaoks isesugune tunne. Vaevalt võiks oletada, et üksainus erguots võiks peaaegu tekitada mitmesuguseid tundeid, mis vastaksid kuulnud toonide kõrgustele; küll aga on arusaadav, et iga kiu ärritus — kui ta eraldi ülekandub peaaegu — isesuguseid tundeid võib tekitada.

Viies jagu:

VALGUS.

Peatükk I:

Üleüldised mõisted.

§ 1. **Valgusallikad.** Teatud tingimustel võivad kaugelseisvad kehad meie nägemiserku ärritada, mille tagajärjel meie „näeme“. Selle ärrituse põhjust nimetame valguseks. Optika ehk valgusõpetus on see füüsika osa, mis käsitab valguse nähtusi.

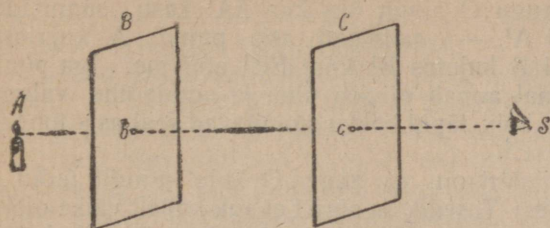
Pimedas toas ei näe meie ühtegi asja, millest järgneb, et toas olevad asjad iseenesest valgust välja ei kiirga — nad on tumedad kehad. Niipea kui lambi põlema süütame või aknaluugid avame, näeme, peale lambi või päikse ka kõiki teisi toas olevaid asju. Põlev lamp ja päike on alati nähtavad, nad kiirgavad enesest valgust, mispärast neid valgusallikateks hütatakse, eraldades neid sellega tumedatest kehadedest, mis nähtavaks saavad ainult mõnelt valgusallikalt laenatud valguse abil. Tähtsamad valgusallikad on: päike, tähed, tulileek, hõõgav keha, elektrisäde jne.

§ 2. **Läbipaistvad ja läbipaistmatud kehad.** Kui silma ja valgusallika vahele asetada mõni keha, siis võib viimane kas valgust läbi lasta, või teda kinni pidada, olenedes sellest, missugusest ainest on nimetatud keha. Esimesel juhusel on keha läbipaistev ja silm näeb valgusallikat läbi tema; teisel juhusel on ta läbipaistmatu, nii et me keha taga valgust ei näe.

Mõisted „läbipaistev“ ja „läbipaistmatu“ on relatiivsed: klaas on, näituseks, üsna läbipaistev, kuna paber ainult vähe valgust läbi laseb. Pealegi oleneb ühe ja sellesama aine läbipaistvus keha paksusest. Ained, mis harilikult täiesti läbipaistmatud on, võivad üsna õhukeste kihtidena valgust läbi lasta ja sellega läbipaistvaks muutuda. Ümberpöörduvalt, võib läbipaistev aine väga paksude kihtidena läbipaistmatu olla. Nii laseb üsna õhuke kulla kelme rohekat valgust läbi, kuna mere sügavuses täieline pimedus valitseb, ehk küll vesi läbipaistev on.

§ 3. **Valguse laiali lagunemine.** Asetame valgusallika A ja silma S (joon. 48) vahele kaks läbipaistmatut ekraani B ja C, milles väikesed augud b ja c. Ühele ja teisele poole nihutades mõlemaid ekraane, katsume läbi aukude näha valgusallikat A. Selgub, et see

võimalik on ainult siis, kui mõlemad augud b ja c asuvad ühendusjoonel AS silma ja valgusallika vahel. Kust poolt küljest

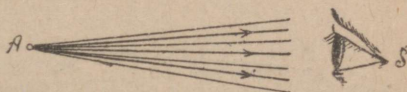


Joon. 48.

me ka ei vaataks valguseallika peale, ikka peavad mõlemad ekraanid nii seisma, et b ja c nimetatud sirgjoonel asuksid. Sellest järgneb, et **valgusallikast tulev valgus sirgjoonelistes sihtidesigale poole**

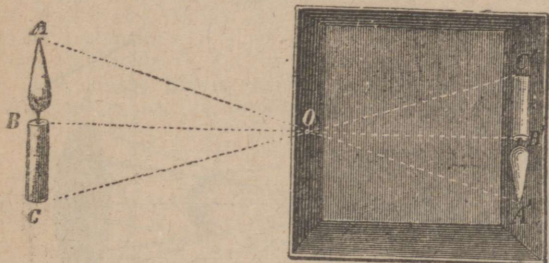
laiali laguneb. Neid laialilagunemise sihte hüütakse valguse kiirteks.

Kui päike läbi kitsa augu pimedasse tuppä paistab, siis võime iseäranis selgelt näha, et kiired sirgjoonelised on: õhus heljuvad tolmukübemed hakkavad valguskiirte tee peal kiirgama ja teevad niiviisi kiirte tee nähtavaks. Õieti ei ole meil siin aga tegemist üheainsa kiirega, vaid terve kiirte jaoga. Iga punkti-sarnane valgusallik saadab enesest välja hulga kiiri; teatud kogu nendest kujutab laiali minevat kiirtejuga (joon. 49). On valgusallik vaatelejast väga kaugel, siis võib kõigi silma tulevate kiirte peale kui paralleelsete peale vaadata. Niisugust paralleelset kiirtejuga kujutavad ülevalnimetatud päiksekiired pimedas toas. Iga üksik kiir on paralleelne joaga, ja nii siis sirgejooneline nagu jugagi.



Joon. 49.

§ 4. **Camera obscura.** Selle nimega tähendatakse kinnist kasti, mille esseinas on väike auk O (joon. 50).



Joon. 50.

Pöörates auguga seina mõne valgustatud asja poole, ilmub kasti tagaseinal asja ümberpööratud kujutus, mida vaadelda võib, kui tagaseina asemele mattklaas paigutada. See nähtus on seletatav ainult valguse sirgjoonelise

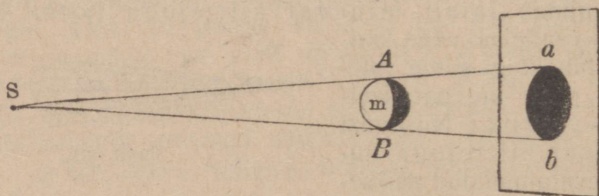
laialilagunemisega; ta on seega uueks tõestuseks nimetatud väitele. Iga punkti valgustatud asja pinnal võib iseseisvaks punkti-

sarnaseks, valgusallikaks — n. n. valgusepunktiks lugeda, millest kiired igale poole laialilagunevad. Punktist A väljatulnud kiirtest pääseb läbi augu O ainult üks kiir AA^1 kasti, sünnitades tagaseinal valgustäpi A^1 , — vaadeldud asja punkti A kujutuse. Niisama tekib punkti B kujutus B^1 kiire BB^1 abil jne. Iga punkt valgustatud asja pinnal annab niiviisi ühe, ja ainult ühe valgustäpi kasti tagaseinal; kõik täpid kokku sünnitavad seal asja ümberpöördu kujutuse $A^1 C^1$.

Tähelepanemiseväär on, et augu O kuju mingit mõju ei avalda kujutuse peale. Tarvilik on ainult et auk küllalt väike oleks.

Päiksepaistel näeme puude varjus tihti ümarikke heledaid valgustäppe: päikse kiired satuvad maapinnale läbi kitsaste pilude lehtede vahel; nad annavad maapinnal, — niisama nagu camera obscura tagaseinal — enese allika kujutuse, s. t. päikse ümariku ketta, olgugi, et pilud ise kunagi ümarikud ei ole.

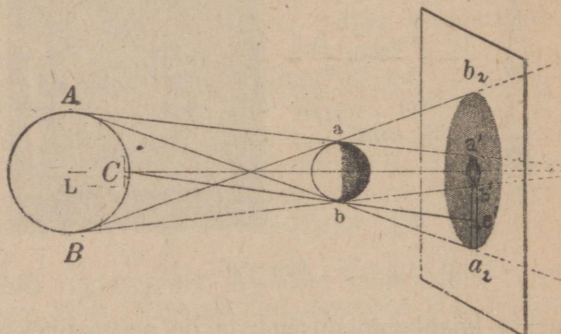
§ 5. Vari ja poolvari. Kni valguskiired langevad mõnele läbipaistmatule kehale, siis ilmub ruumis selle keha taga pime juga, mida varjuks nimetatakse. Asetades varju piirkonda mõne ekraani, saame viimse peal keha tumeda kujutuse, — tema varjupildi.



Joon. 51.

Kui valgusallik S (joon. 51) on niivõrd väike, et tema peale vaadata võib kui valgusepunkti peale, siis on laiali minev kiirtejuga koonuse sarnane ja varjupilt ekraanil teravate piirjoontega; keha m riivavad kiired S A ja S B määravad ära varjupildi piirjoone ab mille sisse ei pääse mitte ükski kiir valgusallikast S. Varjupind peab sellepärast täiesti pime olema, teda hütakse täisvarjuks.

Harilikult ei ole valgusallika pind mitte nii väike, et teda võiks pidada punktisarnaseks. Siis muutub terve nähtus.



Joon. 52.

Kujutagu, näiteks kera AB (joon. 52.) valgusallikat, kera ab aga varju heitvat keha. Riivasjooned Aa ja Bb määravad ära varju-koonuse, mis ekraanil annab kera ab täisvarju $a_1 b_1$ ja millesse ei pääse üksi kiir valgusallikast AB.

Kuid ka täisvarju ümbritsev pind ei ole mitte täiesti valgustatud. Joonistusest 52 näeme, et punktist A välja tulevad kiired, mis riivavad keha ab alumist serva, satuvad ekraanil punkti a_2 . Kõrgemal asuv piirkond $b_1 a_2$ ei saa nii siis mitte ühtegi kiirt punktist A, küll aga langevad sinna kõik kiired punktist B ja paljudest teistest valgusallika pinna osadest. Veel kõrgemal seisvasse piirkonda $b_1 c_1$ ei pääse peale kiirte, mis välja tulevad punktist A, ka need kiired mitte, mille allikaks on punkt C, ja teised punktid kera AB ülemisel poolel. See piirkond peab nii siis veel vähem valgust saama, kui $c_1 a_2$.

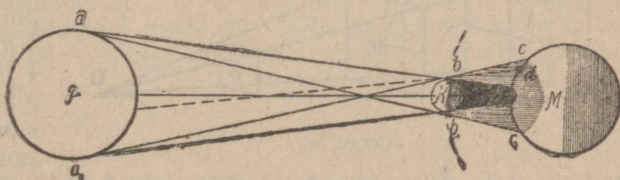
Sarnasel teel on hõlbus ära näha, et riba $b_1 a_2$ sihis ekraani pind seda tumedam peab olema, mida ligemale me jõuame täisvarju servale b_1 . Alles allpool a_2 on ekraan täiesti valgustatud.

Kõik ülevalseletatu on muidugi teada maksev iga radiaalse sihi jaoks, mis tõmmatud läbi täisvarju tsentrumi. Tõepoolest saame nii ümber täisvarju ab terve rõngakujulise kontsentrilise poolvarju $a_2 b_2$, mis ilma teravate piirjoonteta järkjärgult tumedamaks läheb varju keskkoha poole.

§ 6. Päikse- ja kuuvarjutused.

Maakera ja kuu on isenesest tumedad kehad; nad saavad oma valguse päikselst. Nagu kõik läbipaistmatud kehad, nii annavad ka nemad varju. Nende varjudes sünnivad päikse- ja kuuvarjutused.

Kujutagu P, K ja Mpäikest, kuud ja maakera. Kui kuu oma teekon-nal satub otse päikse ja maa vahele, siis langeb kuu poolt heidetud täisvari $c-c_1$ maakera pinnale. Varju piirkonda



Joon. 53.

ei lange päikse kiired, sellepärast ei ole sealt päike ka mitte nähtav: sünnib päiksevarjutus, ja nimelt täieline. Poolvarju piirkonda pääsevad kiired

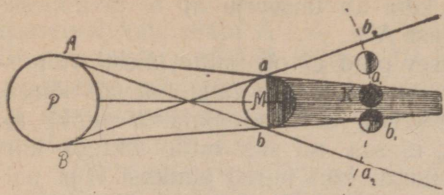


Joon. 54.

juhtub maakera kuust nii kaugel olema, et täisvarju tipp O ei ulata maakerani (joon. 54), siis on võimalik ainult osaline varjutus, sest et piirkond cc_1 maapinnal ainult poolvarjus viibib.

ainult päiksepinna ühelt osalt. Sealt näeme siis ainult vastavat päikseosa. Vaadates näiteks punktist d, paistab meile ainult päikse ülemine pool, ja tekib osaline päiksevarjutus.

Varju $c-c_1$ keskkohas seisev vaatleja näeb rõngasarnast päikeseserva, kuna päikse keskkohast varjatud on. Sarnasel juhusel näeme rõngakujulist päiksevarjutust.

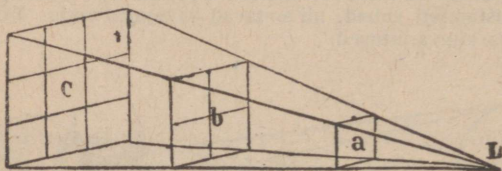


Joon 55.

Kuuvarjutus tekib siis, kui maakera satub päikse ja kuu vahele. On terve kuupind maakera täisvarju a_1-b_1 piirkonnas (joon. 55), siis sünnib täieline kuuvarjutus, vastasel korral ainult osaline kuuvarjutus. Poolvarjus a_1-b_2 ja b_1-a_2 kahaneb kuu valgus nii vähe, et mingisugust varjutust näha ei ole.

§ 7. **Valguse tugevus; valgustuse seadused.** 1) Tervet valguse hulka, mida valgusallik välja kiirgab, hütatakse viimase tugevuseks. Mõne pinna pindüksusele langeva valguse hulka aga nimetatakse selle pinna valgustuse tugevuseks ehk intensiivsuseks. Esimese suuruse üle võime otsustada teise kaudu, sest ühesugustel tingimustel on valgustuse intensiivsus proportsionaalne valgusallika tugevusega. Nii valgustavad näiteks 2 küünalt eemalseisvat pinda 2 korda heledamini kui sama koha peal seisev üksainus küünal, — 3 küünalt teevad seda 3 korda intensiivsemalt j. n. e.

2) Pinna valgustuse intensiivsus oleneb valgusallika kaugusest. Punktisarnasest valgusallikast L (joon. 56) laguneb valgus niiviisi laiali,



Joon. 56.

et üks ja sama valguse hulk näiteks 1 mt. kaugusel pinda a valgustab, 2 mt. kaugusel aga 4 korda suuremat pinda b, ja 3 mt. kaugusel 9 korda suuremat pinda c.

Järjelikult langeb pinna b pindüksusele 4 korda vähem, pinna c üksusele 9 korda vähem valgust kui pinna a üksusele; teiste sõnadega: kaks korda kaugemal seisva pinna (b) valgustuse intensiivsus on 4 korda väiksem, 3 korda kaugemal seisva pinna (c) valgustuse intensiivsus on 9 korda väiksem kui kaugusel 1 seisva pinna oma. Et 4 ja 9 on arvude 2 ja 3 kvadraadid, siis järgneb sellest seadus:

Valgustuse intensiivsus on ümberpöörduvalt proportsionaalne valgustatava pinna kauguse kvadraadiga. On pinnade b ja c valgustuse intensiivsused J_b ja J_c

$$\text{siis peab olema: } \frac{J_c}{J_b} = \frac{Lb^2}{Lc^2}$$

3) Valgustuse intensiivsus oleneb ka sellest, missuguse nurga all kiired pinnale langevad. Paralleelne kiirtejuga S (joon. 57)

valgustab tasapinda $abcd$. Olgu valgustuse intensiivsus perpendikulaarselt seisva pinna $abcd$ peal J , kaldu seisval pinnal $aghd$ aga i . Nagu joonistusest 57 näha, jaguneb kogu kiirtejuga S ühtlaselt üle kaldpinna $aefd$, mis suurem on kui perpendikulaarpind $abcd$. Järjelikult on valguse hulk pindüksuse kohta, ehk valgustuse intensiivsus kaldpinnal nii mitu korda väiksem, kui mitu korda pind $abcd$ on väiksem kui $aefd$,

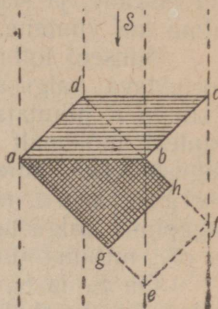
$$\text{s. t. } \frac{i}{J} = \frac{abcd}{aefd}$$

Et aga pindade suurused proportsionaalsed on nende kõrgustega, siis on:

$$\frac{abcd}{aefd} = \frac{ab}{ae} = \frac{i}{J}$$

Kolmnurgast aeb leiame, et $ab:ae = \sin aeb$

$$\text{s. t. } \frac{i}{J} = \frac{ab}{ae} = \sin aeb, \text{ ehk } i = J \sin aeb$$

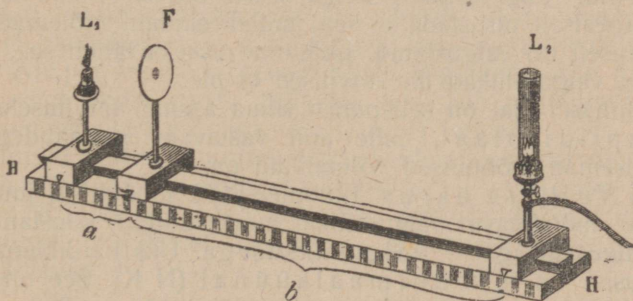


Joon. 57.

Valgustuse intensiivsus on proportsionaalne selle nurga sinusega, mille all kiirtejuga langeb valgustatava pinna peale.

Perpendikulaarse pinna puhul on kiirte langemisnurk 90° , s. t. $\sin 90^\circ = 1$. Valgustuse intensiivsus on sellel juhusel kõige suurem, sest, et *sinus* kunagi suurem ei või olla kui 1. Pöörates järk-järgult pinda, väheneb ka i järk-järgult. Kui pinda asetada paralleelselt kiirte sihile, siis on nurk pinna ja kiirte vahel 0° , $\sin 0^\circ = 0$, ja $i = J \sin 0 = 0$, s. t. pind jääb täitsa pimedaks.

§ 8. **Fotomeetrid.** Fotomeeter on aparaat, mille abil võrrelda võib valgusallikate tugevust. Neid on olemas väga mitmevõimuseid. Üks tähtsamatest on n. n. Bunseni fotomeeter.



Joon. 58.

Ohukesel paberekraanil F (joon. 58) on väike rasvaplekk. See koht on läbipaistvam kui teda ümbritsev ekraanipind. Kui valgustada sarnast ekraani tagant, siis paistab, eest vaadates

rasvapekk heledamana kui puhta paberi pind, sest et rasvane koht rohkem kiiri läbi ekraani meie silma laseb. Valgustades aga ekraani vaatleja poolt, paistab rasvapekk tumedana heledal paberipinnal, sest et puhas paber vähem valguskiiri läbi laseb kui rasvane, ja sellepärast ka rohkem nendest tagasi heidab meie silma kui viimane.

Bunseni fotomeetri juures asetatakse kirjeldatud ekraan kahe võrreldava valgusallika L_1 ja L_2 vahele ühisele alusele (joon. 58). Ekraani F nihutatakse piki alust nii kaua edasi-tagasi, kunni rasvapekk mõlemalt poolt vaadates üsna nägematuks muutub. Nii-suguse seisu juures on ekraani mõlemad pinnad ühevõrra valgustatud, näeme ju eest vaadates rasvapeki kaudu ekraani tagapinna valgustust, mis sel juhusel, kus pekk üleüldse nähtav ei ole, niisama suur peab olema, kui eespinna oma.

On S_1 ja S_2 vastavate allikate valguse tugevused (välja kiirgatavad valgushulgad), siis on eelpool leitud seaduse järele (§ 7.) valgustuse intensiivsus ekraani pahemal pinnal $i_1 = \frac{S_1}{a^2}$, ja paremal pinnal $i_2 = \frac{S_2}{b^2}$. Praegusel juhusel on valgustusintensiivsus mõlemal pool ühesuurune, s. t. $\frac{S_1}{a^2} = \frac{S_2}{b^2}$, millest järgneb, et $S_1 = S_2 \frac{a^2}{b^2}$. Kui on tuntud valgusallika L_2 tugevus, siis võime fotomeetri abil leida allika L_1 tugevust, mõõtes pikkusi a ja b .

Näide: olgu $L_2 = 80$ küünlavalgusline gaasilamp; b on mõõtmise järele 50 cm, $a = 10$ cm. Tundmata on valgusallika L_1 tugevus S_1 . Eelpool leitud formulil järele on: $S_1 = S_2 \frac{a^2}{b^2} = 80 \cdot \left(\frac{10}{50}\right)^2 = 3,2$ k v.

Bunseni fotomeetri printsiibil põhjeneb terve hulk teisi fotomeetrid. Kõigi nende peaviga seisab selles, et silm mitte küllalt täpisealt otsustada ei saa, millal ekraani mõlemad pooled ühesuuruselt on valgustatud. Iseäranis raskeks läheb see, kui võrreldavad valgusallikad ühevärvilised ei ole.

Viimasel ajal on sellepärast silma asemel tarvitusele võetud päevapildi plaat, mille abil vastavate aparatuuridega palju täpiseamad mõõtmised võimalikud on.

2) Valguse üksus. Fotomeeriliste mõõtmiste juures võrreldakse mõõdetavat valgusallikat mõne tuntud konstant suurusega valgusallikaga — valgusüksusega. Üks harilikumaist valgusüksusist on. n. n. normaalküünal (N K). See on hariliku parafiinküünla valgustugevus, mille läbimõõt on 2 cm ja leegikõrgus 5 cm. Täpiseam kui harilik normaalküünal on Hefner-Alteneck'i normaalküünal (H K). See on niisuguse väikese lambi valgustugevus, mis konstrueeritud kindlate mõõtude järele ja mille leek väga ühtlasena hoidub. Üks Hefnerküünal = I H K = umbes $\frac{5}{6}$ normaalküünla valgusest.

Et ettekujutust saada valgusüksuste suuruse üle, olgu siin nimetatud, et keskmine petroleumlamp umbes 8—10 H K annab. Elektri hõõglamp on harilikult 10—50 HK, gaasi hõõglamp 50—70 HK.

Peatükk II. Peegeldumine.

§ 9. **Peegeldumine.** Kui valguskiired langevad mõne keha peale, siis jagunevad nad harilikult kolme ossa: üks jagu kiiri põrkub keha pinnalt tagasi, teine jagu tungib keha sisse ja hävineb seal, kolmas jagu pääseb läbi keha, muutes ainult oma sihti.

Kui kiirte tagasiheitmine sünnib täitsa siledalt (poleeritud) pinnalt, siis nimetame seda nähtust peegeldumiseks, tagasi heidetud kiiri peegeldatuiks, ja niisugust pinda — peegelpinna k s. Peegeldumise juures põrkuvad kiired peegelpinnalt seadusepäralses kindlas sihis. Nii jääb, näiteks, paralleelne kiirtejuga ka pärast peegeldamist paralleelseks, mille tõttu meile peegelpind tumedaks või koguni nägematuks jääb, kui meie silm mitte otse peegeldatud valgusjoa sihil ei asu, olgugi et niisugusele pinnale tõepoolest valgust langeb ja ta nii siis valgustatud on.

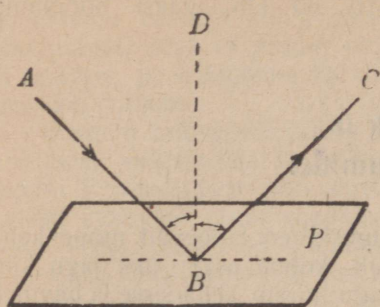
§ 10. **Peegeldatud ja hajutud valgus.** Mitte ainult peeglid ei heida tagasi valgust, vaid seda teevad enam või vähem ka tuhmi pinnaga kehad. Viimastelt põrkuvad üksikud valguskiired väga mitmesugustes sihtides tagasi, nii et kogu peegeldatud valgusel korralikku ja ühtlast sihti ei ole, — ta laguneb vastavalt pinnalt igale poole laiali. Valge paberi pind paistab meile, näiteks, ikka heledana, olenemata sellest, kust poolt me tema peale vaatame.

Nagu nimetatud sai, on hea peegli pind peaaegu üsna tume, kui vaatlemise siht mitte ühte ei lange tagasiheidetud kiirte sihiga. Nii pea aga kui peegli peale raputada vähe tolmu, — muutes seega tema pinda tuhmi, siis saab ta nähtavaks igas sihis, kuna ta nüüd kiiri igas sihis tagasi heidab.

Tuhmilt pinnalt korralikult tagasiheidetud valgust nimetatakse hajutud valguseks; vastavat nähtust aga — valguse hajutamiseks. Kõik asjad, mida me võõra valgusallika abil igas sihis näha võime, hajutavad valgust, — ainult selle tõttu ongi nad meile nähtavad. —

Peegeldamise ja hajutamise võimsus on isesugune iga aine ja iga pinna juures. Üks aine heidab rohkem valgust tagasi, kui teine; sile pind peegeldab suurema jao tema peale langevaist kiirtest ja hajutab ainult väikese nendest, tuhmi pind aga ei peegelda üleüldse, — ta võib ainult hajutada. Näiteks peegeldab hästi poleeritud hõbeda pind tema peale langevatest kiirtest, valge paber hajutab suurema jao nendest, kuna must paber või nõgine pind peaaegu kõik kiired kinni peab ja üleüldse neid tagasi ei heida.

§ 11. **Peegeldumise seadused.** Kui valguskiir A (joon 59) peeglile langeb, siis pörkub ta tema pinnalt tagasi, muutes järsku oma sihti. Seda kohta B, kus tagasipörkamine sünnib nimetatakse langemispunktiks. Kui langemispunkti püstitada normaali BD peegli pinnale, siis kujutab nurk ABD langemisnurka, nurk CBD aga peegeldusnurka.



Joon. 59.

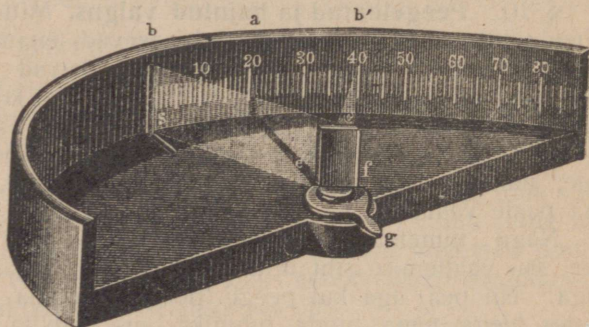
Katsed näitavad, et peegeldumine alati järgmiste seaduste järele sünnib:

1) Langemisnurk võrdub peegeldusnurgaga.

2) Langev ja peegeldatud

kiir asuvad ühel tasapinnal, mis läheb läbi langemispunktist püstitatud peegelpinna normaali (joon. 59).

Mõlemaid seadusi võib tõestada n.n. peegeldusaparaadi abil (joon. 60). Poolsilindrit kujutava madala kasti seinale on märgitud nurgaskaala, mille abil mõõta võib silindri kahe raadiusega piiratud nurka. Silindri keskkohas seisab pööratav püsttelg, mille peal väike püstpeegel f asub. Perpendikulaarselt peegli pinnale on telje külge kinnitatud peenike nõel c , mille ots ulatab kunni nurgaskaalani



Joon. 60.

kasti seinale. Ta kujutab nii viisi normaali peegli f pinnale.

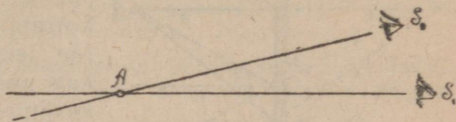
Kui läbi pilu Sb juhtida paralleelne kiirtejuuga peegli f keskohta, siis peegeldub ta kasti

seinale asuva skaala peale (fb^1). Lugeses nurgakraadide arvu pilu (b) ja nõela otsa (a) vahel, leiame langemisnurga suuruse kraadides. Niisama võime peegeldusnurga suurust ära määrata skaalakraadide arvuga, mis piiratud on nõelaotsa (a) ja peegeldatud kiirte poolt sünnitatud valgustäpiga (b^1). Võrreldes leituid arve, näeme et nad võrdsed on. Kuidas me ka ei pööraks peeglit tema püsttelje ümber, — mõlemad nurgad jäävad alati võrdseteks.

Seesama katse näitab ka, et nii langeva, kui ka peegeldatud kiirtejoa alumine serv paralleelne on kasti põhjale, s. t. perpendikulaarne peegli pinnale, millest hõlbus on ära näha, et mõlemad

kiired ühel tasapinnal peavad asuma langemispunkti püstitatud peegelpinna normaaliga.

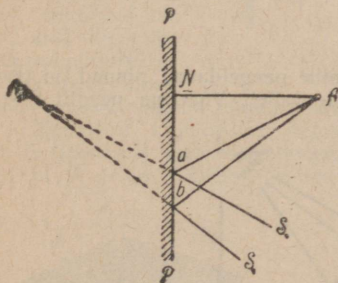
§ 12. **Tasapinnalised peeglid.** 1) Valgusallikat näeb meie silm alati temasse langeva kiire sihis. Vaadeldes näiteks valgusepunkti A (joon. 61) üheainsa silmaga S_1 , näeme küll missuguses sihis ($S_1 A$) asub valguspunkt, ei saa aga tema kaugusest mingisugust ettekujutust. Kui vaadelda sedasama punkti A teise silmaga S_2 , siis paistab ta meile uues sihis $S_2 A$. Mõlemad sihid ei ole paralleelsed, vaid nad lõikuvad valguspunktis A. Vaadeldes korraka mõlema silmaga, näeb iga silm ühte ja sedasama punkti isesuguses sihis; mõlema sihi lõikepunktis näemegi vaadeldud valgusepunkti ruumis. — Et kiired AS_1 ja AS_2 kujutavad laialiminevat kiirtejuga, siis järgneb sellest seadus:



Joon. 61.

Me näeme valgusallikat alati sealkohal, kuhu kokku jookseb temast välja kiirgatud laiali minev kiirtejuga.

2) Ka siis, kui meie silma mõni peegeldatud kiir langeb, otsime valgusallikat ikkagi selle kiire sihis. Joonistusel 62 olgu PP peegli pind ja A valgusepunkt. Kiir Aa peegeldub ja langeb silma sihis aS_1 . Meile paistab, et valgusepunkt kuskil peegli taga sihis $S_1 A$ ja seisab. Mõni teine kiir Ab langeb silma peegeldatud sihis bS_2 . Ka selles sihis otsib silm valgusepunkti A, ja näeb teda nii siis peegli taga seal, kus sihid aS_1 ja bS_2 lõikuvad. Seda punkti (A_1) hüütakse valgusepunkti A peegelpildiks.

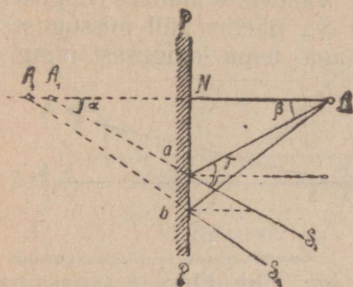


Joon. 62.

Tõepoolest ei ole punkti A_1 üldse olemas, meie ei saa teda, näiteks, valgustäpina paberile heita, ei ka mingil teisel teel kinni püüda: ta on ainult punkti A paistev, s. t. imaginaar- ehk ebakujutus. Kui peegli ees mõni asi seisab, siis võime ülevalkirjeldatud teel hõlpsasti leida terve asja peegelpildi. Selleks on ainult tarvis asja pinna peale vaadata kui terve hulga valgusepunktide peale, millest igaüks annab vastava ebakujutuse peegli taga. Kõik need imaginaarsed kujutused kokku loovad asja enese peegelpildi, mis on niisama imaginaarne, nagu üksikute punktide omadki.

Katsetest järgneb, et peegelpilt ühesuurune on asjaga ja et ta niikaugel peegli taga ilmub, kui kaugel asi ise peegli ees seisab. Et näiteks leida punkti A peegelpilti, peame läbi A tõmbama normaali peegelpinnale, ja teda peegli taha AN võrra pikendama.

Nimetatud seaduse tõestamiseks kujutagu PP (joon. 63) peegelpinda ja A valgusepunkti. Peegeldatud kiir aS_1 , lõigaku peegelpinna normaali AN pikendust punktis A_1 . Kolmnurgad NAa ja NA_1a on kongruentsed, sest et neil ühine külg aN on, ja nurk $ANA = aNA_1 = 90^\circ$. Peale selle on $\angle \alpha = \angle \gamma$ ja $\angle \beta = \angle \gamma$, s. t. $\angle \alpha = \angle \beta$. Sellest järgneb, et $AN = NA_1$. Sedasama arutust võib korrata iga peegeldatud kiire jaoks.



Joon. 63.

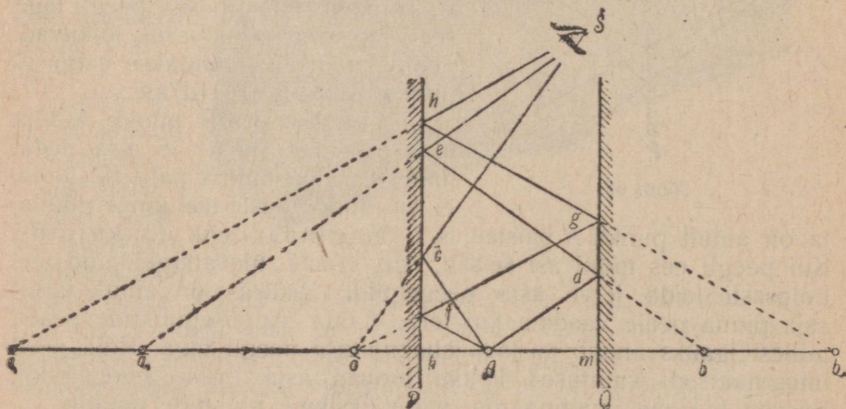
Me leiame näiteks, et kiir S_2b lõikab normaali AN mingis punktis A_2 , kusjuures jällegi peab olema $NA_2 = NA = NA_1$. Kui aga A ja A_2 seisavad ühekaugusel peegli pinna taga, siis langevad nad ühte.

Sellest järgneb, et kõik punktid A väljatulevad kiired peegelduvad

nii, et nende peegeldatud sihid kokku jooksevad ühte punkti peegli taha. Selles punktis näeme valgusepunkti A kujutust (§ 12). Kujutus asub normaali AN niisama kaugel peegli taga kui kaugel punkt A seisab peegli ees. Et vastavad asja ja kujutuse punktid peegelpinna normaalidel asuvad, siis on peegelpilt ja peegeldatud asi ühesuurused ja seisavad sümmeetriliselt peegelpinnale.

§ 13. Paralleelsed peeglid.

Olgu P ja Q (joon. 64) kaks peeglit, mille peegeldavad pinnad on pööratud üksteise vastu. A on valgusepunkt nende vahel. Vaatame peeglit P sil-



Joon. 64.

maga S. Mõned kiired langevad silma S peale ühekordset peegeldumist pinnal P. Nii satub kiir Ac peale peegeldumist silma sihis cS, andes hariliku peegelpildi punktis a peegli taga, kaugusel $ak = kA$. Mõni teine kiir satub silma alles peale kahekordset peegeldumist: kiir Ad näiteks peegeldub kõige pealt peeglis Q ja annab hariliku peegelpildi punktis b, kusjuures jällegi $Am = mb$. Peegel-

datud kiir de ei pääse aga veel mitte silma, vaid langeb peegli P peale, nii nagu tuleks ta välja kujutusest b. Viimane peegeldub omakorda peeglis P, andes uue peegelpildi a_1 kiire eS sihis peegli P taga: Vaatleja näeb siis ainult punkti A teist peegelpilti a_1 , kusjuures harilikku seaduse järgi $a_1k = kb$, peegeldub ja praegusel juhusel punkt b peeglis P.

Kolmas kiir Af langeb küll otsekohe peeglile P ja annab A peegelpildi a. Peegeldatult langeb ta aga sihis fg peeglile Q, kust ta omakorda tagasi heitub sihis gh. Selles sihis näeksime punkti a peegelpilti b_1 (nii et $b_1m = ma$). Et aga võimalik ei ole sihis hg otsekohe vaadata, siis näeme ainult punkti b_1 peegelpilti peeglis P: kiir hg langeb peale peegeldumist vastu P sihis h S meie silma, nii et me lõpulikult peegelpilti a_2 näeme.

On veel kiiri, mis enne silma langemist 4, 5 ja enam korda peegelduvad. Nad annavad rea punkti A peegelpilte, mis seda kaugemal seisavad peeglite taga, mida rohkem kordi nad peegeldusid.

Üleüldse näeb vaatleja S lõpmatu palju reas seisvaid valgustäppe (joon. 65), mis kõik läbi A tõmmatud peegelpindade normaali asuvad. Kaugemad täpid on tumedamad kui lähemad, mis arusaadav on, kui silmas pidada, et kaugemal seisvad kujutused sündinud on kiirte abil, mis palju kordi peegeldusid, ja et iga peegelduse juures üks osa valgust kaduma läheb.

Eelmisest kirjeldusest järgneb peegelpiltide lihtne konstrueerimisviis: Läbi A (joon. 64) tõmbame normaali peeglipindadele ja leiame tema peal punkti a, nii et $ak = kA$. Niisama võime leida:

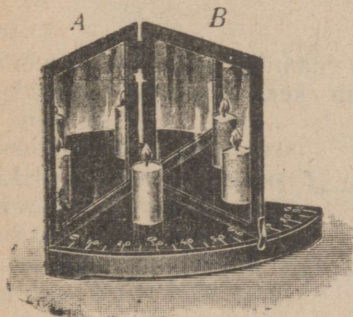
punkti b_1 , kui $am = mb_1$;

„ a_2 , „ $a_2k = kb_1$ jne.

Vastavalt leiame rea punkte, algades peegliga Q, — ja nimelt:

punkti b, kui $mb = mA$;

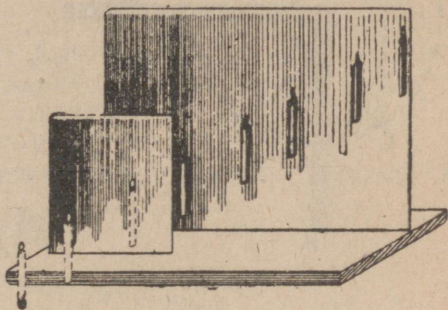
„ a_1 , „ $a_1k = kb$ jne.



Joon. 66.

rumiks on peegelpindade lõikepunkt. Pöörates peeglit B ümber pindade lõikejoont, leiame, et kujutuste arv oleneb nurga suurusest peeglite vahel. Kui alusel ära märgitud nurgakraadidega mõõta

Joon. 65.

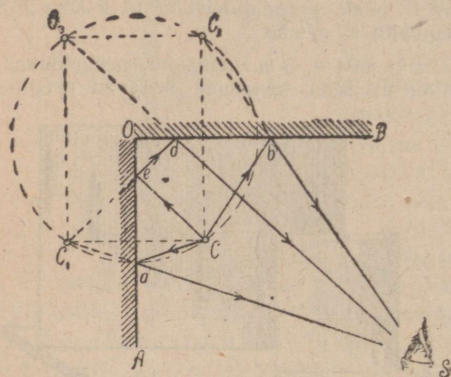


§ 14. Nurkpeeglid. Tasa-pinnalisi peeglid, mille pinnad kokku jooksevad, moodustades kahetahulist nurka, hüütakse nurkpeegliteks (joon. 66). Peeglite vahel seisvast asjast (näiteks küünlast) näeme hulga kujutusi, mis ühes asja enesega ringjoonel seisavad, mille tsent-

peeglite nurga suurust ja samal ajal ära lugeda kujutuste arvu, siis selgub, et 90° juures 3 kujutust, 60° juures 5, 45° juures 7 j. n. e. kujutust ilmuvad. Üleüldse on seega kujutuste arv

$$a = \frac{360^\circ}{n^\circ} - 1, \text{ kus } n^\circ \text{ tähendab peeglite nurga suurust kraadides.}$$

Joonistus 67 kujutab kiirte käiku 90° all seisvate nurkpeeglite juures; kujutused C_1 ja C_2 on punkti C harilikud peegelpildid peeglites A ja B,



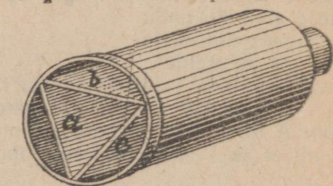
Joon. 67.

mille seisu ära määravad üks kord peegeldatud kiired CaS ja CbS. C_3 tekib selle tõttu, et kiir Ce alguses peeglis A peegeldub, sealt sihis ed peegilile B langeb ja siis alles sihis dS silma satub. Silm

näeb kolmandat kujutust punktis C_3 , kus kõik 2 korda peegeldatud kiired löikuvad. Kui nurka AOB väiksemaks teha, siis võivad kiired ka 3, 4, 5 jne. korda peegelduda, mille tagajärjel vastavalt neljas, viies ja kuues peegelpilt endistele juure ilmub.

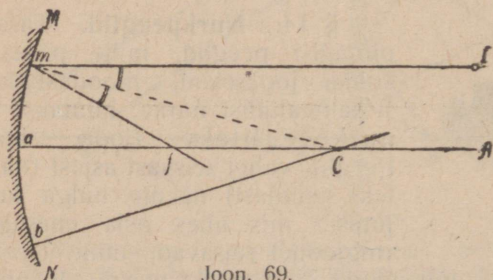
2) Kaleidoskoop on aparaat, mis koos seisab kolmest piklikust peeglist a, b ja c (joon. 68), mis mahutatud on

ühise torusarnase kesta sisse. Peeglite pinnad kujutavad kolm tahkset prisma, mille ots abc kaetakse läbipaistva klaasiga. mitmevärvilisi klaasitükke ja siis teisest otsast vastu valgust torru vaadata, siis peegelduvad klaasitükikesed kõigis kolmes peeglis, nii nagu seda nägime nurkpeeglite juures. Vaatleja näeb suurt hulka värvilisi klaasitükke, mis ringjoonte peale korraldatud on geomeetriliste kujudena. Pöörates aparaati, langevad klaasitükid uutesse seisukohtadesse, ja annavad ikka uusi ja uusi pilte.



Joon. 68.

§ 15. Sfäärilised peeglid. 1) Sfääriliseks nimetatakse niisugust peeglit, mille pinda moodustab kerapind. On peegeldav



Joon. 69.

C. Viimast punkti nimetatakse peegli tsentrumiks ehk tema kõverustsentrumiks. Peegli enese ulatust MN hüü-

pind õones sisemine kerapind, siis hüütakse peeglit õonespeegliks, kujutab ta aga välimist kumerat kerapinda, siis nimetatakse vastavat peeglit kumerpeegliks.

Joonistusel 69 on õonespeegel MN, mille kerapinna tsentrum on

takse tihti ka peegli avauseks. Harilikult on avaus väga väike, võrdlemisi peegli kõverusraadiusega aC . Sirgjoon ACa läbi peegli keskkoha a ja tema tsentrumi C kujutab peegli optilist peatelge. Jga teist, läbi C tõmmatud sihti (näiteks Cb) hüütakse optiliseks abiteljeks.

2) Geomeetriast on teada, et väikest kerapinnaosakest ümber punkti m (joon. 69) tasapinnaks võib pidada, mis perpendikulaarne on punkti m tõmmatud raadiusele Cm . Tasapinnalt aga peegeldub punkti m langev kiir Lm nii, et langemisnurk LmC võrdub peegeldusnurgaga Cmf , ja et kiired Lm ja mf ühes noormaaliga mC ühel tasapinnal asuvad, — praegusel juhusel näiteks, paberi pinnal.

Et leida mingi kiire sihti peale peegeldumist sfääriliselt peegilt, on ainult tarvis langemispunkti tõmmata sirgjoon nii, et ta asuks ühel tasapinnal langeva kiire ja vastava peegliraadiusega ja et nurk sirgjoone ja raadiuse vahel võrduks langemisnurgaga.

§ 16, **Õõnespeegli formul.** Olgu A mõni valgusepunkt peegli optilisel peateljel (joon. 70). Kiir Ab peegeldub sihis bf nii, et nurk AbC võrdub nurgaga Cbf ; s. t. kolmnurgas Abf jaotab bC nurga Abf pooleks.

Geomeetria õpetab, et sarnasel puhul on:

$$\frac{fC}{CA} = \frac{bf}{bA}$$

Nimetame lühidalt

$$aA = d, af = f \text{ ja}$$

$$aC = r. \text{ Tähele pannes, et } fC = r - f \text{ ja } CA = d - r, \text{ võime leitud proportsioonile}$$

anda järgmise kuju:

$$\frac{r-f}{d-r} = \frac{bf}{bA};$$

Kui vaadelda ainult niisuguseid peeglid, mille avaus on väike võrdlemisi peegliraadiusega, siis asub langemispunkt (b) alati võrdlemisi lähedal peegli keskkohale (a), — meil on siis tegemist ainult n. n. tsentralsete kiirtega. Nende juures aga võib lugeda, et $bf = af = f$ ja $bA = aA = d$, vähemalt ei ole selle juures tehtud viga praktiliselt tuntav. Sel puhul võime kirjutada:

$$\frac{r-f}{d-r} = \frac{f}{d}, \text{ kust järgneb et}$$

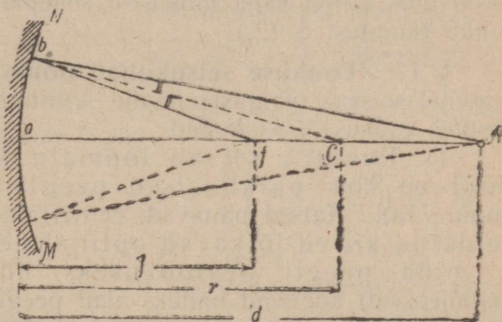
$$dr + fr = 2fd$$

Samale võrrandile võime anda järgmise kuju

$$\frac{1}{f} + \frac{1}{d} = \frac{2}{r};$$

1)

2)



Joon. 70.

Leitud 2 võrrandit võimaldavad leida peegeldatud kiire ja optilise peatelje lõikepunkti kaugust $f = f$ peeglist, kui tuntud on peegliraadius r ja valgusepunkti kaugus d : võrrandist (1) järgneb, et

$$f = \frac{rd}{2d - r} \quad (3)$$

See formul näitab, et fookuskaugus f oleneb ainult valgusepunkti kaugusest $aA = d$ ja peegli raadiusest $aC = r$. Sellepärast jääb suurus f üheks ja samaks kõigi kiirte jaoks, mis välja tulevad punktist A , on ju kõigi nende juures tähtedel d ja r ühesuurune arvuline tähendus. Kui aga kõik kiired peale peegeldumist lõikavad optilist peatelge ühekaugusel peeglist, siis ei tähenda see muud, kui et kõigi nende sihid kokku jooksevad ühisesse lõikepunkti.

Optilisel peateljel asuvast valgusepunktist väljaminevad tsentraalsed kiired lõikavad peatelge peale peegeldumist ühes ja samas punktis (f), mida hüütakse kiirte fookuseks. Fookuse kaugust peeglist nimetatakse fookuskauguseks. Fookuse taga asuvale silmale paistab, nagu tuleksid kõik kiired välja fookusest, sellepärast näeb ta seal valgusepunkti (kujutust § 12₁).

§ 17. **Fookuse seisukohad õõnespeeglit.** Anname optilisel peateljel seisvale valgusepunktile A mitmesugused seisud, ja leiame vastava fookuse f asukohad:

1) Punkt A seisab lõpmatu kaugel; temast tulevad kiired on kõik paralleelsed peegli optilisele peateljele (joon. 71a). Katsed näitavad, et niisugusel puhul kõik peegeldatud kiired lõikavad optilist peatelge ühes punktis F , mida peegli peafookuseks hüütakse. Päikse kiired (paralleelsed) koguvad näiteks alali peegli peafookusse, kus selle tõttu terve kiirtes peituv energia koondub; paigutades peafookuse kergesti põleva aine, võime teda seal hõlpsasti kiirte abil põlema süütada. Peafookuskaugust võime mõõta väikse ekraani abil, mida peegli ees aegamööda edasi-tagasi nihutatakse Teataval kaugusel on ekraanile ilmuv valgustäpp kõige väiksem ja kõige heledam, — see ekraanikaugus kujutabki otsitud peafookuse kaugust (F) peeglist. Meie leiame nii, et **peafookuskaugus F võrdub peegli $\frac{1}{2}$ kõverus-raadiusega (r).**

Õõnespeegli formulit võime kujutada järgmiselt:

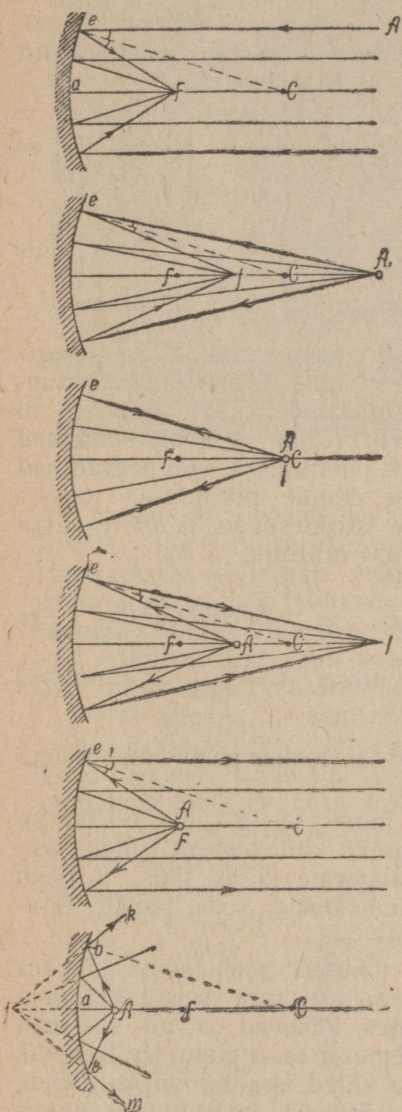
$$f = \frac{rd}{2d - r} = \frac{rd}{d} : \frac{2d - r}{d} = r : \left(2 - \frac{r}{d}\right) = \frac{r}{2 - \frac{r}{d}} \quad (4)$$

Käsitatud juhusel on $d = \infty$, nii siis $\frac{r}{d} = 0$, ja

$$f = F = \frac{r}{2} \quad (5)$$

Kui silmas pidada, et $F = \frac{r}{2}$, võime võrrandile (2) järgmise käe-
pärasema kuju anda:

$$\frac{1}{f} + \frac{1}{d} = \frac{1}{F} \quad 2a)$$



Joon. 71.

Et F antud peegli jaoks konstant on, siis võib selle võrrandi abil väljaarvata f , kui tuntud on d .

2) Valgusepunkt A läheneb peeglile (joon. 71b) Langemisnurk AeC väheneb võrdlemisi esimese juhusega, järjekult väheneb ka peegeldusnurk Cef . Fookus f seisab F ja C vahel.

Formulis (4) on murd $\frac{r}{d} < 1$, sest et $r < d$. Järjekult on $2 > \left(2 - \frac{r}{d}\right) > 1$, mille tõttu:

$$r > \left(\frac{r}{2 - \frac{r}{d}}\right) > \frac{r}{2}$$

ja $r > f > F$.

3) Valgusepunkt A asub peegli kõverustsentrumis C (joon. 71 c.). Et kõik kiired perpendikulaarselt peegli pinnale langevad, siis peegelduvad nad otse vastupidises sihis tagasi (nii langemis-, kui ka peegeldusnurk on 0). Peegeldatud kiirte lõikepunkt (fookus) langeb ühte valgusepunktiga A ; fookuskaugus $f = r$.

Et $d = r$, siis on

$$f = \frac{r}{2 - \frac{r}{d}} = \frac{r}{2 - 1} = r$$

4) Valgusepunkt A asub peeglitsentrumi C ja peafookuse F vahel (joon. 71d).

Langemis- ja peegeldusnurkade AeC ja Cef võrdsusest järgneb, et fookus f paremale tsentrumist C asub.

Formulis (4) on $d < r$, nii et $\frac{r}{d} > 1$, ja $\left(2 - \frac{r}{d}\right) < 1$.

Järjekult on $f = \frac{r}{2 - \frac{r}{d}} > r$

5) Valgusepunkt asub peafookuses F (joon. 71 e). Kiirte siht on otse vastupidine esimesele juhusele; peegldatud kiired on paralleelsed optilisele peateljele.

Formulis (4) on $d = F = \frac{r}{2}$; siis on $2 - \frac{r}{d} = \left(2 - \frac{r}{\frac{r}{2}}\right) =$

$(2 - 2) = 0$; järjekult on $f = \left(\frac{r}{2 - \frac{r}{d}}\right) = \frac{r}{0} = \infty$, mis

tähendab, et fookus lõpmatu kaugel peeglist seisab.

6) Valgusepunkt A seisab peafookuse F ja peegli enese vahel (joon. 71 f). Langemisnurgad (AbC) on veel suuremad kui eelmisel juhusel; peegeldatud kiired peavad nii sihitud olema, et ka peegeldusnurgad (Cbk) vastavalt suuremad oleksid. Seal olid peegeldatud kiired paralleelsed, siin peavad nad siis laialiminevad olema. Nende sihtide pikendused jooksevad kokku peegli taga seisvasse fookusesse f , mille tõttu meie seal valgusepunkti kujutust näeme.

Formulis (4) on $d < F$, s. t. $d < \frac{r}{2}$. Seega on $2 < \frac{r}{d}$ ja

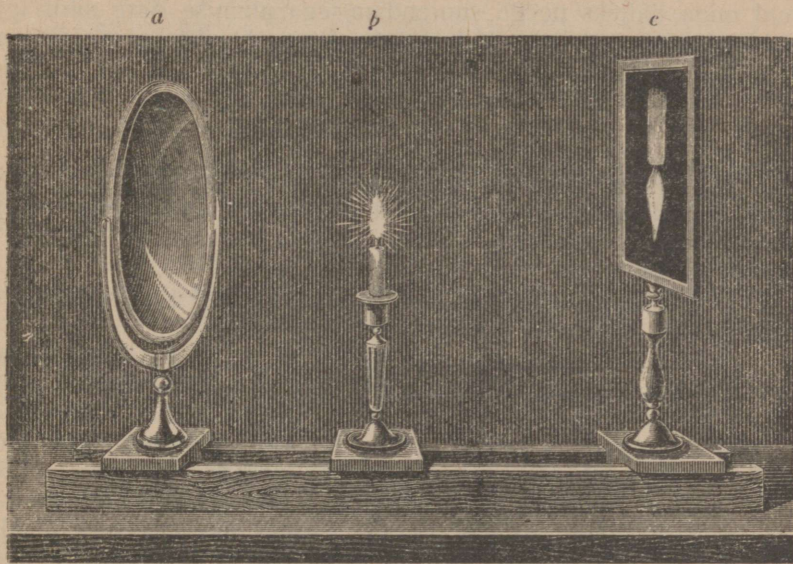
$\left(2 - \frac{r}{d}\right) < 0$ annabnegatiivse suuruse. $f = \frac{r}{2 - \frac{r}{d}}$ on siis

niisama negatiivne, millest järgneb, et fookus peab nüüd asuma teisel pool peeglit.

Nagu tasapinnaliste peeglite juures (§ 12.), nii ei ole ka siin punktis f tõepoolest mingisuguseid kiiri olemas. Meie silm otsib valgusallikat alati temasse langevate kiirte sihis, ja näeb teda siis punktis f . Sellepärast nimetatakse seda punkti ebafookuseks.

Teisiti oli lugu viiel esimesel juhusel: seal kujutas fookus alati kiirte eneste lõikepunkti. Fookuse taga seisvasse silma langevad kiired, mis tõeliselt fookuses lõikuvad ja nii siis sealt tõeliselt välja tulevad; sellepärast näeme sarnasel puhul tõelist ehk reaalsset kujutust. Niisama nagu kiired ise, nii on ka nende sünnitatud valgusepunkti kujutus fookust ümbritsevas ruumis tõeliselt olemas. Selle tõestuseks on ainult tarvis fookusesse

paigutada mõni ekraan *c* (joon. 72), mille peal siis valgusallika (*b*) kujutus ilmub. (Joonistusel 72 vastab valguspunkti (küünla) seisukoht neljandale juhusele.)

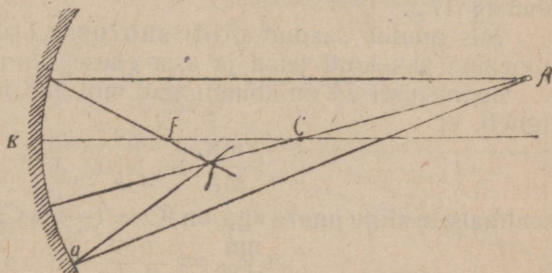


Joon. 72.

Kõiki ülevalseletatud võimalusi kokkuvõttes võime formuleerida järgmise üleüldise seaduse: **Kui valgusepunkt — tulles lõpmatuses — ligineb peeglile kunni tema peafookuseni, siis nihkub vastav kiirtefookus peegli peafookusest kunni lõpmatuseni, kohates valgusepunkti peegli kõverustsentrumis. Kui aga valgusepunkt asub peegli enese ja tema peafookuse vahel, siis ilmub ainult ebafookus, ja nimelt peegli taga.**

Me näeme, et valgusepunkt ja tema kujutus (fookus) on nagu seotud teine teisega: niipea kui esimene peeglile ligineb, nihkub teine peeglist kaugemale, ja ümberpöörduvalt. Kui valgusepunkt paigutada tema kujutuse kohale, siis ilmub uus kujutus valgusepunkti endises kohas. Niiviisi seotud punkte nimetatakse rakendatud punktideks.

Õõnespeegli juures on nii siis valgusallik ja tema kujutus rakendatud punktid.



Joon. 73.

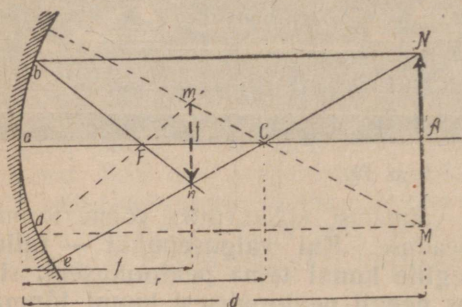
§ 18. Peegelpiltide konstruktsioon õõnespeeglite juures. 1) Kõik senni-

sed arutused käisid ainult optilisel peateljel asuva valgusepunkti kohta. Sisuliselt võime aga ka iga abitelje AC (joon. 73) kui peatelje peale vaadata, mis küll peegli keskkoha (k) ei lähe, kuid mida näiteks peegli suurendamisega alumise ääre sihis igal ajal tõeliseks peateljeks võib muuta, ilma et kiirte peegeldumine selle läbi kudagi muutuks. On kerge tõestada, et ka abiteljel asuva valgusepunkti jaoks maksvaks jääb eelpool leitud õõnespeegli formul, ja et temast väljatulevad kiired Aa ja AC lõikumise peavad samal abiteljel seisvas fookuses f.

2). Õõnespeegli ees seisva asja pildi saame, kui me asja pinna iga punkti kujutuse ehk fookuse leiame. Peegelpildi seis ja suurus oleneb aga asja seisust, sellepärast käsitame allpool 4 iseloomulikku juhust:

I. Kujutatav asi seisab peegli kõverustsentrumi C taga (joon. 74):

Asja MN pinnal seisva punkti N kujutus ehk fookus asub seal, kus kaks temast väljaminevat kiirt lõikuvad, jooksevad ju



Joon. 74.

kõik punktist N väljaminevad kiired nimetatud fookusesse kokku (§ 16). Abitelje NCe mööda minev kiir langeb perpendikulaarselt peeglile ja peegeldub sellepärast samas sihis. Paralleelne peateljele kiir Nb peegeldub läbi peafookuse F sihis bF. Mõlemad peegeldatud kiired lõikuvad punktis n,

kus siis ka punkti N kujutus peab seisma. Sarnaselt leiame kiirte Md ja MC abil punkti M kujutuse m jne.

Kõik leitud fookused kokku moodustavad asja MN peegelpildi mn, mida sinna paigutatud väikese ekraani peale võib heita. Kiirte käigust selgub, et käsitatud juhusel peegelpilt vähendatud ja ümberpööratud tõeline ehk reaalne kujutus peab olema. Ta ilmub peafookuse F ja peeglitsentrumi C vahel (§ 17₂).

Mis puutub saadud pildi suurusse, siis on võimalik leida täpise vahekorrd tema ja asja enese suuruse vahel.

Joonistusel 74 on kolmnurgad mnC ja CMN sarnased. Sellest järgneb, et

$$\frac{mn}{MN} = \frac{fC}{CA};$$

Tsentraalsete kiirte juures aga on $fC = r - f$ ja $CA = d - r$, tähendab:

$$\frac{mn}{MN} = \frac{r - f}{d - r};$$

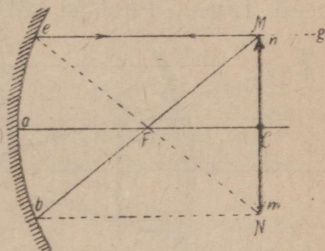
Võrrandist (1) leiame, et $r = \frac{2fd}{d+f}$; seades selle eelmisse formulisse tähe r asemele saame:

$$\frac{mn}{MN} = \frac{r-f}{d-r} = \frac{\frac{2fd}{d+f} - f}{d - \frac{2fd}{d+f}} = \frac{2fd - fd - f^2}{d^2 + df - 2df} = \frac{f(d-f)}{d(d-f)} = \frac{f}{d}$$

Saadud resultaati ütleb:

Kujutus on nii palju korda väiksem asjast enesest kui mitu korda asja kaugus peeglist on väiksem kujutuse kaugusest.

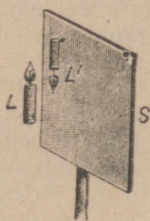
II. Peegeldatav asi seisab õõnespeegli kõverustsentrumis (joon. 75). Kiir Nb peegeldub läbi peafookuse F; kiir NFe peegeldub paralleelselt peatelje sihis eg. Peegeldatud kiirte eg ja bF lõikepunkt n on punkti N kujutus. Tähele pannes, et $aF = FC$, on kerge arusaada, et n ühte langema peab asja ülemise tipuga (M). Vastavalt leiame, et punkti M kujutus ühte langeb asja alumise tipuga (N), asja keskoht C aga peegeldub samasse kohta. Kujutus ilmub ümberpöörduvalt sealsamas kohas, kus seisab asi ise; tema suurus võrdub asja suurusega.



Joon. 75.

Kujutus on tõeline: me võime teda heita ekraanile, hoides viimast kõrvuti asjaga, ja pöörates vähe peeglit nii, et peegeldatud kiired ekraanile langevad (joon. 76).

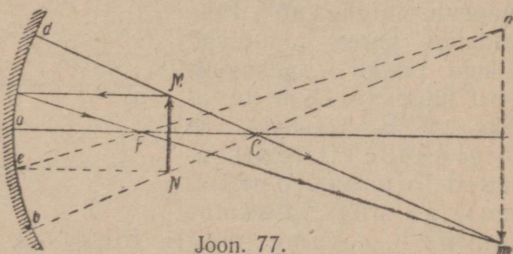
III. Asi seisab peafookuse ja peegli kõverustsentrumi vahel (joon. 77). Tõmbame asja MN alumisest tipust N kiired CNB



Joon. 76.

ja Ne. Esimene peegeldub sihis bCn, teine, kui paralleelne peateljele — sihis eFn. Lõikepunkt n annab punkti N kujutuse.

Samal teel leiame asja ülemise tipu M kujutuse m, ja terve



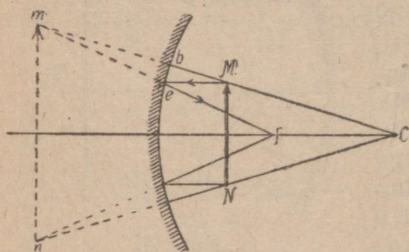
Joon. 77.

asja peegelpildi mn. Peegelpilt on ümberpööratud suurendatud ja reaalne kujutus, ning asub peeglitsentrumi taga (joon. 72). Peegelpildi suurus on ära määratud endise formuliga

$$\frac{mn}{MN} = \frac{f}{d}; \text{ et siin } f > d, \text{ siis on } mn > MN.$$

Peegelpilt on nii mitu korda suurem asjast, kui mitu korda tema kaugus peeglist suurem on asja kaugusest. Mida lähemale tuleb asi peeglile, seda kaugemale nihkub ja seda suuremaks kasvab kujutus. Viimaks, kui asi otse peafookuses seisab, asub kujutus lõpmatu kaugel, s. t. teda ei ole üleüldse enam olemas, sest et kõik peegeldatud kiired paralleelsed on ja üleüldse ei lõiku.

IV. Asi seisab peegli enese ja tema peafookuse vahel (joon. 78). Nüüd on kõik asjapunktide fookused imaginaarsed (§ 17₆), ja peegeldatud kiirte pikendatud sihid lõikuvad peegli taga. Punktist M tulev paralleelne peateljele kiir Me peegeldub läbi F sihis eF; sealt samast tulev teine kiir Mb peegeldub samas sihis bC. Nende sihtide lõikepunkt m moodustab otsitud punkti M kujutuse, sest vaatleja silma tulevad kiired eF ja bC on laialiminevad, mille tõttu silm nende lõikepunktis m kiirte allika (punkti M) kujutust näeb. Samal teel leiame asja alumise tipu N kujutuse n.

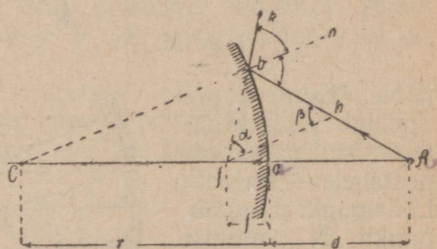


Joon. 78.

Nagu üksikud fookused, nii on ka terve kujutus mn — imaginaarne, meie ei saa teda milgil teel ekraanile heita. Ta asub peegli taga ja on asja suurendatud päriskujutus.

§ 19. **Kumerpeeglid.** 1) Kumerpeegli kõverustsentrum seisab alati peegeldava pinna taga. Läbi kõverustsentrumi C (joon. 79) tõmmatud sirgjooned (Cn) — peegli optilised teljed — lõikavad peegelpinda perpendikulaarselt, olles kerapiinna raadiused.

Punktist A tulev valguskiir Ab peegeldub siis nii, et langemisnurk Abn võrdub peegeldusnurgaga nbk. Peegeldatud kiired muutuvad sellega punkti A igasuguse seisjuures laialiminevateks. Võib tõestada, et kõigi nende kiirte pikendused lõikavad optilist peatelge ühes ja samas punktis f — kumerpeegli fookuses. Et kiired alati laiali-



Joon. 79.

minevateks jäävad, siis võib kumerpeeglit ainult imagi-

naarne ehk ebafookus sündida. Vastavalt on ka valgusepunkti (A) peegelpilt kumerpeeglis alati ebakujutus.

2) Et tõestada kõigi peegeldatud kiirte lõikumist ühes ja samas fookuses, tuletame kumerpeegli formuli: Tõmbame läbi f sirgjoone fh paralleelselt raadiusele Cb . Kolmnurgast AbC leiame, et

$$AC : Cf = Ab : bh$$

Nimetame pikkusi $Aa = d$, $Ca = r$ ja $af = f$; siis on $AC = r + d$ ja $Cf = r - f$. Leitud proportsioon saab nüüd järgmise kuju:

$$\frac{r + d}{r - f} = \frac{Ab}{bh}$$

Tsentraalsete kiirte juures võime ilma tuntava veata lugeda: $Ab = Aa = d$ ja $bh = af = f$.

Kolmnurgas fbh on $\alpha = \beta$ sest et $\beta = \angle hbn$; $\angle hbn = \angle nbk$ ja $\angle fnbk = \alpha$. Siis aga on nimetatud kolmnurgas ka $bh = bf = f$. Seades Ab ja bh asemele leitud suurused, saame: $\frac{r + d}{r - f} = \frac{d}{f}$, millest kerge on tuletada

$$\frac{1}{f} - \frac{1}{d} = \frac{2}{r} \quad (6)$$

$$\text{ja } f = \frac{rd}{2d + r} \quad (7)$$

Võrreldes (6) ja (7) võrrandiga (2) ja (3), näeme et mõlemad täiesti sarnased on: kui õõnespeegli formulid seada f asemele $-f$, ja r asemele $-r$, siis saame sealt otsekohe formulid (6) ja (7). See on arusaadav, kui silmas pidada, et kumerpeegli juures r ja f tahapoole peeglit on sihitud, kuna naad õõnespeegli juures peegli ette on sihitud.

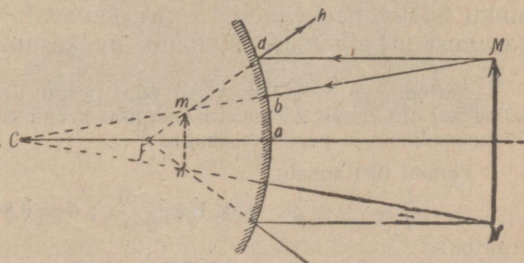
Formul (7) näitab, et f oleneb ainult suurustest r ja d . Ühe ja sama valgusepunkti juures on mõlemad konstandid, nii jääb siis ka f ühesuuruseks kõigi kiirte jaoks, mis välja tulevad sellest valgusepunktist. Järjelikult lõikuvad kõigi nende kiirte sihid peale peegeldumist ühes punktis f , mis kujutab kumerpeegli fookust.

3. Paralleelsete kiirte fookust nimetatakse kumerpeegli peafookuseks (F). Peafookus asub kõverusraadiuse keskpaignas, tema kaugus F peeglist võrdub $\frac{r}{2}$.

Formulist 7 leiame, kui $d = \infty$, et $f = \frac{r}{2 + \frac{r}{d}} = \frac{r}{2}$.

§ 20. **Peegelpildi konstruksioon kumerpeegil.** Joonistusel 80 on MN peegelduv asi, C ja F peegli tsentrum ja peafookus.

Punktist M tõmbame kiire MbC , mille pikendus läbi C läheb. Et see kiir perpendikulaarne on peegelpinnale, siis peegeldub ta samas sihis bM . Paralleelne peateljele kiir Md peegeldub nii, et tema siht läbi F läheb (dh).



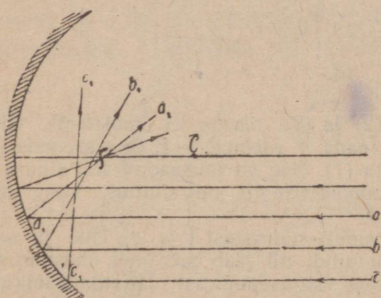
Joon. 80.

Peegeldatud kiirte sihtide lõikepunkt m annab punkti M kujutuse.

Niisama leiame punkti N kujutuse n, ja terve peegelpidi mn. Kus kohal ka ei seisaks peegelduv asi, peegelpilt on alati vähen-datud, imaginaarne pärikujutus.

Kiirte käigust selgub, et peegelpilt on seda suurem ja seda lähedam peeglile, mida lähemal viimasele seisab peegelduv asi.

§ 21. Sfääriline aberratsioon. Eelmistes kirjeldustes vaat-lesime ainult tsentraalseid kiiri (§ 16). Kui peegli avaus on suur, võrdlemisi tema kõverusraadiusega, siis ei ole need kiired, mis langevad peegli ääre peale, mitte enam tsentraalsed. Kon-strueerides nende peegeldatud sihte, näeme, et viimased pea-tele mitte kõik ühes punktis ei lõika. Joonistus 81 kujutab, näiteks, paralleelsete kiirte käiku suure avausega õõnespeeglis.



Joon. 81.

Me näeme, et peatelje ligi-dal olevad tsentraalsed kiir-red peale peegeldumist lähe-vad läbi peafookuse F. Kau-mal seisev kiir b aga lõikab peatelje juba vähe lähemal peeglile. Mida rohkem peegli-ääre poole langeb kiir, seda kaugemale peafookusest nihkub tema peegeldatud sihi ja pea-tele löikepunkt. Me saame ühe fookuse asemel terve hulga neid. Kui punktis F hoida mõnda väikest ekraani,

siis näeme viimase peal terava valguspunkti asemel segaste piir-joontega valgustäppi. Niisamasuguste segaste piirjoontega ilmuks seal ka iga peegeldatud asja pilt. Kirjeldatud nähtust hüütakse sfääriliseks aberratsiooniks. Ta on seda tuntavam, mida suurem on peegli avaus võrdlemisi tema kõverusraadiusega.

Sfäärilise aberratsiooni kõrvaldamiseks ehitatakse n. n. paraabolised peeglid. Nende pinna kõverus on nii valitud, et kõik ühest valgusepunktist väljaminevad kiired täpisealt ühte punkti kokku peegelduvad. Arusaadavalt võib siis nende juures igasugust peegliavaust täielikult ära kasutada.

Näited: 1) 0,8 m. kaugusel õõnespeegli ees seisab mingi asi. Tema tõeline kujutus ilmub 2,2 meetri kaugusel peegli ees. Kui suur on selle peegli kõverusraadius r ja peafookuskaugus F?

Formul (2a) annab:

$$\frac{1}{f} + \frac{1}{d} = \frac{1}{F}, \text{ ehk } F = \frac{df}{d+f}; \quad d = 0,8 \text{ m.}; \quad f = 2,2 \text{ m.};$$

seega on:

$$F = \frac{0,8 \cdot 2,2}{0,8 + 2,2} = \frac{1,76}{3} = 0,587 \text{ m.}$$

$$r = 2F = 2 \cdot 0,587 = 1,174 \text{ m.}$$

2) Õdnespeegli peafookus $F = 0,6$ m. Tahetakse saada asja tõelist kujutust $0,2$ loomulikust suurusest. Kui kaugel peab seisma asi ja kuskohal ilmub tema pilt?

§ 18₁ leidsime, et:

$$\frac{\text{kujutuse suurus}}{\text{asja suurus}} = \frac{f}{d} = 0,2, \text{ ehk } f = 0,2d;$$

Formuli (2a) järele on:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = \frac{1}{d} + \frac{1}{0,2d} = \frac{1}{F} = 0,6$$

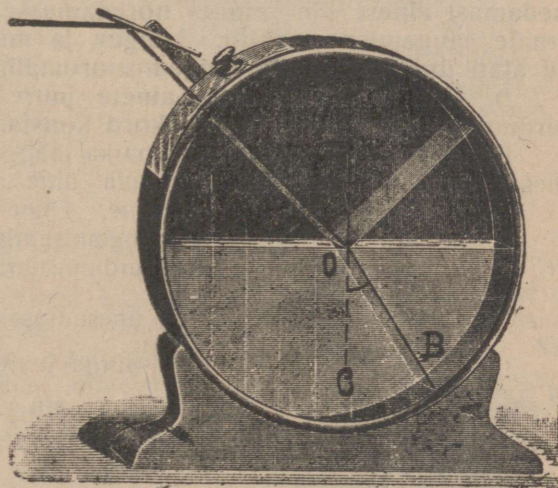
$$\text{ehk } \frac{1,2}{0,2d} = 0,6, \text{ ja } d = \frac{1,2 \cdot 0,6}{0,2} = 3,6 \text{ m.}$$

Kujutuse kaugus $f = 0,2d = 0,2 \cdot 3,6 = 0,72$ m.

Peatükk III. Valguse murdumine.

§ 22. Valguse murdumine. Jälgides vette langeva valguskiire sihti, võime vastavate abinõude abil näha, et viimane vee pinnal järsku muutub. Nii vees, kui ka õhus on kiire siht sirgjooneline, kuid ülemineku kohas ühest ainest teisse „murdub“ ta. Seda nähtust nimetatakse valguse murdumiseks. Joon. 82 kujutab aparati, mis võimaldab näha nii langeva, kui ka murdunud kiire sihti. Ümmarik must kast on eesküljest kaetud läbipaistva klaasseinaga.

Kasti sisse kallatakse mõnda vedelikku, näiteks vett, niipalju, et ta täidaks umbes poole kasti. Läbi kitsa seinapilu A juhatakse kiirtega A O, vedeliku pinnale. Üks osa kiirtest peegeldub vedeliku



Joon. 82.

pinnalt, teine osa aga tungib vedelikku sihis O B. Kujutame ette, et läbi O vedeliku pinnale on tõmmatud normaal DC, ja nime-tame teda „langemisnormaalsiks“. Siis kujutab nurk A O D langemisnurka ja B O C murdumisnurka. Joonistusest võib näha, et läbi õhu mineva kiire langemisnurk on suurem, kui vees oleva kiire murdumisnurk. Mõlema nurga suurus oleneb

vastavate ainete (vee ja õhu) omadustest. Mida väiksem on murdumisnurk, võrdlemisi langemisnurgaga, seda optiliselt tihedam on murdev aine. Kui kirjeldatud aparati vee asemele näiteks alkoholi kallata, siis näeme, et murdunud kiir veel rohkem läheneb langemisnormaalile, s. t. et murdumisnurk kveel väiksemaks muutub. Alkoholi „murrab“ valgust kõvemini kui vesi, — ta on optiliselt viimasest tihedam*). Klaas on optiliselt veel tihedam kui vesi, kõige kõvemini murrab valgust teemant. Juhtides valgust kirjeldatud aparati mitte ülevalt, läbi õhu, vaid kuskilt alt, läbi vee, ja nimelt nii, et kasti langeva kiirtejoa siht oleks endiselt B O, siis kujutab langemisnurka B O C. Ka sellel puhul murdub kiir ülemines veest õhku ja — nagu katsed näitavad — nii, et murdunud kiire siht on O A. Me näeme, et uus murdumisnurk A O D on suurem kui vastav langemisnurk B O C, millest järgneb, et õhk valgust vähem murrab kui vesi. Kui õhu väljapumpamise teel võimalik oleks kasti ülemises osas tekitada õhutut ruumi, siis näeksime, et murdunud kiir sellejuures ainult vähe oma sihti muudab: õhk ja tühi ruum on umbes ühesuuruse optilise tihedusega.

§ 23. **Murdumisreedused.** Hollandi õpetlane W. Snellius (1591 — 1626) leidis esimesena järgmise seaduse:

1) Ülemines optiliselt hõredamast ainest tihedamasse, murdub valguskiir lähenedes langemisnormaalile; optiliselt tihedamast ainest üle minnes hõredamasse, murdub ta kaugemale langemisnormaalilt. Langev ja murdunud kiir asuvad alati ühel tasapinnal langemisnormaaliga.

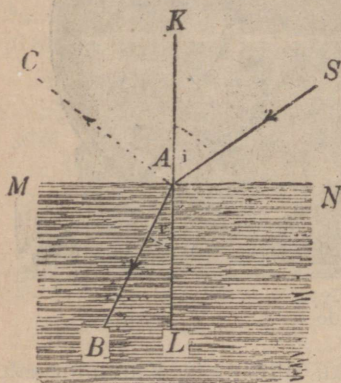
2) Ühe ja nendesamade ainete juures on langemis- ja murdumisnurkade sinus'ite vahekord konstant.

Teine seadus seob murdumisnurka langemisnurgaga, andes sellega võimalust arvestuse teel leida ühte nendest, kui tuntud on teine. Olgu näiteks, joonistusel 83 langemisnurgale SAK = α vastav murdumisnurk BAL = β , siis peab

$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta}$ ühesuuruseks jääma iga langemisnurga juures. Vahekorda

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n$$

nimetatakse murdumiseksponentiks. Teine murdumisreedus ütleb nii siis: ühe ja nendesamade ainete juures jääb murdumiseksponent n konstandiks iga langemisnurga jaoks.



Joon. 83.

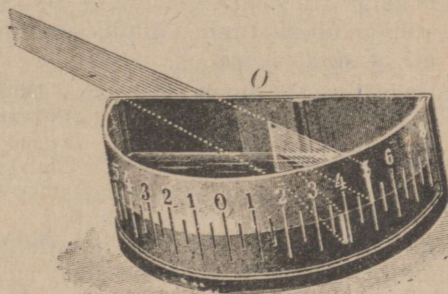
*) Sellest järgneb, et „optiline tihedus“ mitte seesama ei ole, mis füüsiline tihedus. Alkoholi tihedus on väiksem kui vee oma, siiski on tema optiline tihedus viimasest suurem.

Juhtides valguskiirt punkti A mingi teise langemisnurga α_1 all, muutub murdumisnurk nii, et tema suurus β_1 vastab võrrandile:

$$\frac{\sin \alpha_1}{\sin \beta_1} = \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n \quad 8)$$

Mida väiksemaks teeme langemisnurga, seda väiksemaks saab ka murdumisnurk (α väheneb ühes $\sin \alpha$ -ga). Kui langev kiir läheneb langemisnormaalile, s. t. kui α läheneb nullile, siis saab β lõpmatu väikseks, nii et ka murdunud kiir peab lähenema samale normaalile. Kui valguskiir langeb perpendikulaarselt murdva pinna peale, siis ei murdu ta üleüldse mitte, vaid läheb omas esialgses sihis läbi teise aine, sest et sellel juhtumisel $\alpha = 0$ ja $\beta = 0$.

Murdumiseaduste tõestamiseks tarvitatakse tihti joonistusel 84 kujutatud aparati. Poolümmarikku silindrit kujutav madal kast on pooleni täidetud mõne vedelikuga. Kasti sirsseina keskkohas (O) asub kitsas pilu, mis kaetud läbi- paistva klaasiga. Vastasseisvale kumerale kastiseinale on märgitud nurgakraadide skaala nii, et skaala nullpunkt selle seina keskkohhta satub, ja seega läbi O tõmmatud kastiseina normaalil asub.



Joon. 84.

Juhtides kiirtejuga läbi pilu O, läheb tema ülemine osa, mis ei puutu vedelikku, — murdumata oma algsihis edasi ja langeb skaalale, heites valgusjuti mingi kraadiarvu peale. Kraadide arv nullist kuni nimetatud valgusjutini kujutab langemisnurga suurust, on ju aparadi murdvaks pinnaks kasti sirssein, ja asub ju nullpunkt selle pinna langemisnormaalil.

Alumine pool kiirtejoast langeb läbi pilu O vedelikku ja murdub, lähenedes normaalile, s. t. skaala nullile. Tema sünitunud valgusjutt näitab skaalal murdumisnurga suurust kraadides. Nii võime selle aparadi abil hõlpsasti ära lugeda iga langemisnutgale vastava murdumisnurga suurust.

Pöörates aparati nii, et kiirtejuga langeks ikka väiksema ja väiksema nurga all vedeliku pinnale, näeme et ka murdumisnurk ikka väiksemaks jääb ja alati väiksem on kui langemisnurk.

Kui kasti iga seisu jaoks ära lugeda vastavad langemis- ja murdumisnurjad ja võrrelda nende sinus'eid, siis näeme, et tõepoolest $\frac{\sin \alpha}{\sin \beta}$ jääb konstandiks.

Langeb kiirtejuuga normaalselt kasti sirgseinalle, siis asuvad ülemise kui ka alumise kiirtejoa valgusjutid skaala nullpunkttil, mis tõestab et kiired sarnasel puhul murdumata läbi vedeliku lähevad.

§ 24. **Murdumiseksponendid.** 1) Kui valguskiir langeb õhus ruumis viibiva aine peale, siis kujutab $\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n$ viimase absoluutset murdumiseksponenti.

Harilikult ei vaatle meie aga murdumist õhutus ruumis, vaid õhus viibiva keha juures. Nagu nimetatud sai, on õhutu ruumi ja õhu enese optiline tihedus umbes ühesuurune, nii et murdumine mõlemal juhusel peaaegu ühesugune on. Absoluutset murdumiseksponenti võime nii siis ilma tuntava veata ka õhus mõõta.

On kerge aru saada, et viimane alati suurem peab olema kui 1, on ju õhutu ruum või õhk optiliselt kõige hõredam keskkond, nii et $\sin \alpha > \sin \beta$.

Arvuliselt on abs. murdumiseksponent tähtsamate ainete jaoks järgmine:

Õhutu ruum.	$n = 1,0$	Väävlissüsinik	$n = 1,63$
Õhk	$n = 1,00029$	Kroonklaas.	$n = 1,53$
Vesi	$n = 1,333$	Flintklaas	$n = 1,63$
Alkohol	$n = 1,36$	Teemant.	$n = 2,49$
Terpentiin.	$n = 1,47$		

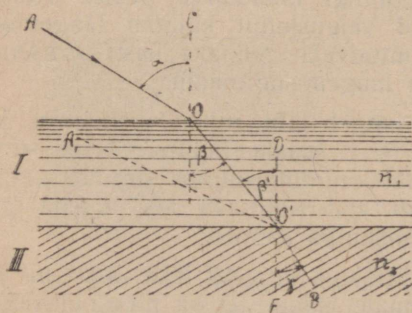
Mida suurem on aine abs. murdumiseksponent, seda kõvemini murdub kiir, s. t. seda rohkem läheneb ta normaalile ülemines õhust ainesse. On kiire siht ümberpööratud, s. t. läheb ta aimest õhku, siis moodustab endine langemisnurk α praegust murdmisnurka β^1 ja ümberpöördukt. Murdumine sünnib siis sea-

duse järele: $\frac{\sin \alpha^1}{\sin \beta^1} = \frac{\sin \beta}{\sin \alpha} = \frac{1}{\frac{\sin \alpha}{\sin \beta}} = \frac{1}{n} = \text{konstant}$,

sest et $\alpha^1 = \beta$ ja $\beta^1 = \alpha$.

2) Murdumiseksponenti nimetatakse relatiivseks, kui murdumine sünnib ülemineku juures ühest aimest teise.

Joonistusel 85 kujutavad I (vesi) ja II (klaas) paralleelseid ainekihte, mille absoluutsed murdumiseksponendid n^1 ja n_2 on tuntud. Valguskiir AO langeb õhust vette, murdudes nii, et



Joon. 85.

$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n_1$. Vees murdunud kiir OO^1 langeb klaasi pinnale ja murdub seal veel kord, nii et tema siht klaasi sees on O^1B . Relatiivset murdumiseksponenti n vee ja klaasi vahel kujutab

siis $\frac{\sin \beta^1}{\sin \gamma} = n$. Nii teoreetiliselt kui katsete abil võib tõestada,

et nurk $EO^1B = \gamma$ on käsitatud juhusel sama suur kui ta oleks siis, kui valguskiir AO langeks otsekohe klaasi peale, ilma et ta enne läbi vee peaks minema. Kui me näiteks vee klaasi pealt ära valaksime ja punkti O^1 juhiksime valguskiire A^1O^1 paralleelselt AO (nii et $\angle A^1O^1D = \angle AOC = \alpha$), siis on murdunud kiire siht klaasi sees ikkagi seesama O^1B ja murdumisnurk nii siis endiselt γ . Sellest selgub, et $\frac{\sin \alpha}{\sin \gamma}$ kujutab II aine (klaasi) abs. murdumiseksponenti n_2 .

Relatiivne murdumiseksponent vee ja klaasi vahel on siis

$$n = \frac{\sin \beta^1}{\sin \gamma} = \frac{\sin \beta}{\sin \gamma} \cdot \frac{\sin \alpha}{\sin \gamma} = \frac{n_2}{n_1} \quad (9)$$

Sellest järgneb seadus: et leida relatiivset murdumiseksponenti kahe aine vahel, peab II aine absoluutset murdumiseksponenti jagama I aine omaga.

Katsete juures mõõdetakse tihti otsekohe nurgad β^1 ja γ (joon. 85), nii et tuntud on relatiivne muudumiseksponent $n = \frac{\sin \beta^1}{\sin \gamma}$ käsitatud ainete vahel.

Et siis leida II aine abs. murdumiseksponenti n_2 , peame võrrandist (9) leidma:

$$n_2 = n \times n_1 \quad (10)$$

Näide 1) Õhu absol. murdumiseksponent on $n_1 = 1,00029$. Mõõtes läbi õhu vette langeva valguskiire langemis- ja murdumisnurka, leiame relatiivse murdumiseksponenti õhu ja vee vahel $n = 1,33261$; Et leida vee absoluutset murdumiseksponenti n_2 , peame n kasvatama n_1 peale, s. t.

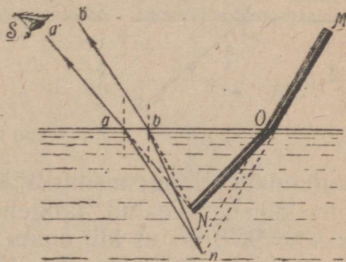
$$n_2 = n \cdot n_1 = 1,33261 \times 1,00029 = 1,3330$$

2) Tuntud on vee abs. murdumiseksponent $n_1 = 1,333$ ja klaasi oma $n_2 = 1,5$. Kui suur on relatiivne murdumiseksponent n vee ja klaasi vahel, kui kiir langeb veest klaasi?

$$n = \frac{n_2}{n_1} = \frac{1,5}{1,333} = 1,126$$

§ 25. Valguskiirte murdumisega seletatavad loodusnähtused.

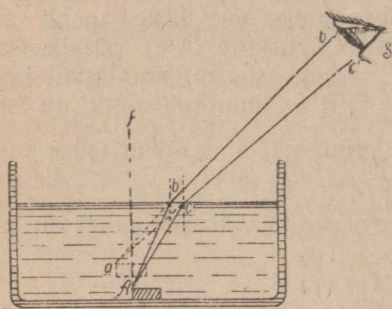
1) Igaüks on tähele pannud, et vette pistetud kepi ots meile murtuna paistab (joon. 86). Kepiotsast n lähedavad välja tema poolt hajutatud valguskiired, millest mõned sihis na ja nb veepinnale langevad ja üleminekul õhku murduvad. Murdunult kaugenevad nad langemisnormaalilt, sest et õhk on optiliselt hõredam kui vesi. Silma tulevate kiirte siht (aa_1 ja bb_1) on sellepärast niisu-



Joon. 86.

gune nagu tuleksid nad välja mitte punktist n , vaid kõrgemal seisvast lõikepunktist N . Me näeme sellepärast kepiotsa n punktis N . Niisama näeme ka kõiki teisi veealuseid kepi pinna punkte kõrgemal kui nad tõepoolest on. Kepiotsa on asemel paistab meile tema ebakujutus ON , mille tõttu kepp murtuna näib.

2) Kui vaadelda mõnda vee all asuvat asja, siis ei näe meie teda harilikult mitte seal, kus ta tõepoolest seisab, vaid koguni teisel kohal. Olgu näiteks täidetud nõus (joon. 87) mingi asi A .

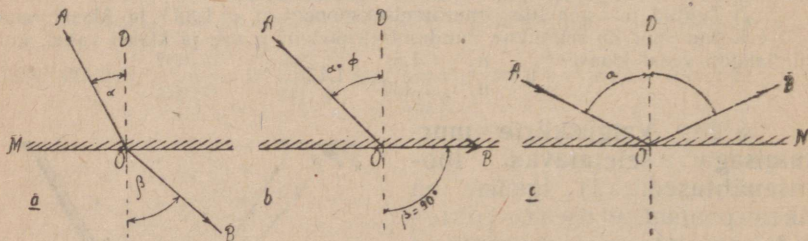


Joon. 87.

AF sihis, pääsevad asjast tulevad kiired perpendikulaarselt läbi vee pinna ja nii siis murdumatult silma; ainult sarnasel puhul näeme asja seal kus ta tõepoolest on.

Tema peale langevad valguskiired hajuvad igale poole. Mõned nendest langevad sihis Ab ja Ac vee pinnale ja murduvad ülemmises õhku. Murdunud kiired langevad silma sihis bb' ja cc' , nende sihtide lõikepunktis a näemegi asja A . Joonistusest selgub, et ebakujutus a seda kõrgemal asub, mida madalamal seisab silm. Ainult siis, kui asja peale vaadata normaali

§ 26. Täieline sisepeegeldumine. 1) Kui valguskiir tihedamast aineist hõredamasse läheb, näiteks klaasist õhku (joon. 88a), siis on murdumisnurk β alati suurem kui langemisnurk α (§ 23₁).



Joon. 88.

Suurendades langemisnurka klaasis, kasvab murdumisnurk β kiiremini kui α . Teatud langemisnurga $\alpha = \Phi$ juures (joon. 88^b) on $\beta = 90^\circ$, nii et kiir enam üleüldse õhku ei pääse, vaid mööda klaasi pinda MN libiseb. Katsed näitavad, et veel suurema langemisnurga juures kõik kiired pinnalt MN nagu peeglit peegelduvad ja üleüldse läbi klaasi õhku ei pääse (joon. 88^c). Seda nähtust hüütakse täieliseks sise-

peegeldumiseks; langemisnurka $\alpha = \Phi$, mille juures sisepeegeldumine algab, nimetatakse sisepeegeldumise piirnurgaks.

Viimase suurus oleneb aine murdumiseksponendist n . § 24, järele on $\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{1}{n}$, ehk $n \sin \alpha = \sin \beta$. Piirnurga Φ juures on $\beta = 90^\circ$, nii siis $\sin \beta = 1$. Järjekult on

$$\sin \Phi = \frac{1}{n} \quad (11)$$

Klaasi jaoks on $n \approx 1,5$, millest järgneb, et piirnurk Φ klaasi ja õhu jaoks on

$$\sin \Phi = \frac{1}{1,5} = 0,6677; \text{ vastav nurk on}$$

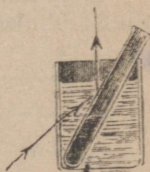
$$\Phi = 42^\circ.$$

Veest õhku minnes on piirnurk $48,5^\circ$, teemandist õhku minnes aga 24° .

Tuleb silmas pidada, et täieline sisepeegeldumine võimalik on ainult üleminekul optiliselt tihedamast ainest hõredamasse.

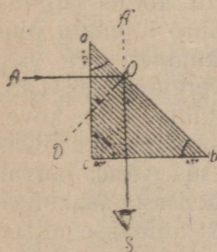
Ei lange kiir tihedamast ainest mitte õhku, vaid mõnda teise hõredamasse ainesse, siis tuleb formulis 11 tähe n all mõista relatiivset murdumiseksponenti hõredama ja tihedama aine vahel (§ 24_a).

2) Kuna harilikul peegeldumisel alati üks osa valgusest peegelpinna ainesse tungib, ja seal kas neelub või murtud kiirtena läbi peegli läheb, heitub täielisel sisepeegeldumisel kõik langev valgus tagasi. Sellepärast sünnib siin peegeldumine alati väga intensiivselt. Kui näiteks veega täidetud nõus (joon. 89) tühja klaastorukest hoida, siis peegelduvad läbi nõu küljeseinte tulevad kiired vastu torukeses seisvat õhku ja satuvad perpendikulaarselt läbi veepinna meie silma: meile paistab, nagu oleks torukese pind heledalt kiirgavast poleeritud hõbedast.



Joon. 89.

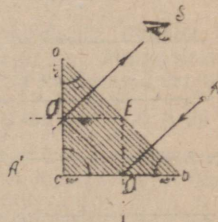
Ka klaasprismas (joon. 90) võime täielist sisepeegeldumist vaadelda:



Joon. 90.

Valguskiir Ao langeb perpendikulaarselt läbi prisma tahu ac pinnale ab . Langemisnurk $AOD = 45^\circ$ on suurem kui klaasi piirnurk $\Phi = 42^\circ$, seega ei pääse kiir mitte läbi pinna ab , vaid ta peegeldub sealt sihis OS . Silm S näeb sellepärast valgustäppi A sihis SA' , nii nagu oleks pind ab peegel.

Sarnane eelmisega on kiirte käik joon. 91 kujutatud prismas: Valgustäpilt



Joon. 91.

A langeb kiir perpendikulaarselt läbi prismatahu ab ja jõuab murduma-

tult pinnani cb , langedes viimasele 45° all. See langemisnurk on suurem kui klaasi piirnurk (42°), nii et kiir punktis O täieliselt peegeldub ja 45° all sihis OO' pinnale ac langeb. Punktis O' kordub eelmine nähtus. Teistkord peegeldatud kiir $O'S$ läheb perpendikulaarselt läbi ab , ja vaatleja näeb valgustäppi A sihis $SO'A'$.

Niisuguseid peegeldavaid prismsid tarvitatakse optiliste aparaatide juures harilikkupeegli asemel. Nad on vastupidavamad ja neelavad vähem valgust peegeldamisel kui harilikud peeglid.

§ 27. Valguskiire murdumine mitteühtlases aines. 1) Kuigi mitmesuguste ainete tihedused harilikult ei vasta nende optilistele tihedustele (§ 22), oleneb ühes ja samas aines optiline tihedus keha füüsilisest tihedusest: mida tihedamaks teeme aine, seda suuremaks kasvab tema optiline tihedus.

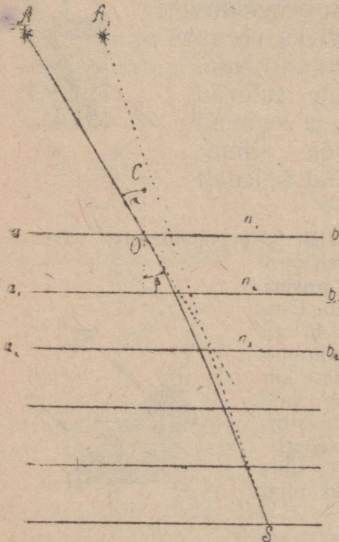
Võib juhtuda et ühe ja sama aine üksikud osad mitmesuguse füüsilise, järjelikult ka optilise tihedusega on. Seesuguses optiliselt mitteühtlases aines murdub valguskiir keset ainet, ülemines hõredamast kohast tihedamasse. Et aine füüsiline tihedus kunagi järsku ei muutu, vaid järk-järgult, siis ei murdu ka valguskiir seal mitte ühes kohas järsku, vaid järk-järgult kiire teataval pikkusel. Selle tõttu muutub kiire tee mitteühtlases aines kõverjooneliseks.

2) Et atmosfääriline õhk seda hõredam on, mida kõrgemal ta asub, siis kujutab ta optiliselt mitteühtlast ainet.

Kujutame ette, et kogu atmosfäär koos seisab lõpmatu paljuist õhukestest paralleelsetest kihtidest, mille piirkonnas tihedus

ühtlane ja murdumiseksponent konstant olgu. Siis on kõrgemal asuva kihi murdumiseksponent ikka pisut väiksem tema all seisva kihi omast, s. t. $n_1 < n_2 < n_3$ jne. (joon. 92).

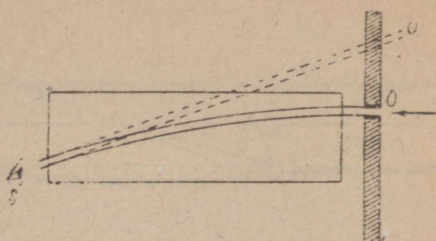
Tähest A langedu valguskiir esimesele kihile ab . Et $n_2 > n_1$ siis murdub valguskiir üleminekul teise kihti kaldudes normaali OC poole. Samuti murdub kiir kõigis järgmistes kihtides. Et kihid lõpmatu õhukesed on, siis kujuneb sel viisil valguskiire tee kõverjooneliseks (AS). Vaatleja S näeb tähte selle kõverjoone alumise otsa sihis, s. t. riivasjoonel SA' , nii siis vähe kõrvale nihutatult tema tõelisest asukohast. Kirjeldatud nähtust hüütakse astronoomiliseks valgusmurdumiseks.



Joon. 92.

3) Valguskiire kõverjoonelist teed võime otsekohe vaadelda järgmisel katsel: Paralleelsete seintega klaasnõu täidetakse puhta veega (joon 93). Nõu

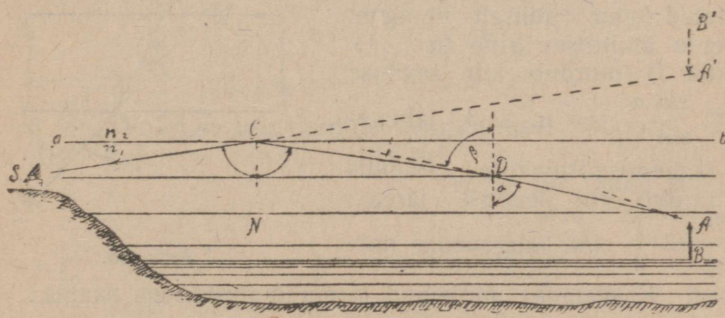
põhja kallatakse ettevaatlikult sifooni abil kontsentreeritud keedusoola sulatist. Kui saadud segu mõni päev seista lasta, siis diffundeerub soolalulatis; sünnib vedelik, mille erikaal põhjas on suurem kui pinnal. Kui läbi kitsa pilu 0 juhtida kiirtejuga vedelikku, siis murdub ta seal kõverjooneliseks sarnaselt nagu atmosfäärilisel valgusmurdumiselgi. Kiirtejoa ots paendub alla, nii et vaatleja S näeb pilu 0 kusagil kõrgemal, sihis SO' . Kiirtejoa kõverjoonelist teed läbi vedeliku võime—külje pealt vaadates—hiilgava kaarena näha, kui vedeliku hulka mõni tilk miskit fluorestseerivat värvainet oli segatud.



Joon. 93.

4) Õhupeegeldused. Tungides tihedamast õhukihist hõredamasse, või vad valguskiired mitte ainult murduda, vaid ka sisemiselt peegelduda. See sünnib siis, kui kihtidevahelisele pinnale langeva kiire langemisnurk on suurem vastavate kihtide piirnurgast. Tulles tihedamast õhukihist, ei tungi valguskiir siis mitte hõredama kihi sisse, vaid peegeldub tema pinnalt. Selle õhupeegelduse järeldeuseks on mitmesugused huvitavad nähtused,—muu seas ka tuntud „fata morgana“

Polaarmeredel juhtub, et alumised õhukihid külma vee pinna läheduses niivõrd ära jahtuvad, et nad optiliselt palju tihedamaks muutuvad kui kõrgemal seisvad soojemad õhukihid. Mõnest punktist A (joon. 94) tulev kiir



Joon. 94.

murdub ühinekul ühest kihist teise, kaugenedes normaalselt. Punktis D, näiteks, kaldub kiir AD peale murdumist nii, et nurk $\beta > \alpha$. Mingi kõverjoont AC mööda jõuab kiir viimaks kihini ab , kus langemisnurk NCD on suurem piirnurgast kihtide n_1 ja n_2 vahel (s. t. $\angle NCD > \Phi = \frac{1}{n}$, kus $n = \frac{n_1}{n_2}$; § 26).

Niisugusel juhusel ei lähe kiir mitte läbi ab ; vaid peegeldub sealt täieliselt, langedes silma sihis CS. Vaatleja S näeb siis punkti A kusagil üleval õhus punktis A'. Vastavalt ilmub mõne teise punkti B kujutus kohas B' j. n. e. Nii näeme asja AB enese asemel teme õhus rippuvat ümberpööratud ebakujutust A'B'.

Kõrbedes võib maapind niivõrd kuumeneda et tema külge puutuvad õhukihid hulga soojemad on kui kõrgemad kihid. Alumised õhukihid saavad

Joonistusel 97 olgu kehade M ja N absol. murdumiseksponentid n_1 ja n_2 . Murdumisel punktides B, C ja D, on maksev seadus:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n_1$$

$$\frac{\sin \beta}{\sin \gamma} = n$$

$$\frac{\sin \gamma}{\sin \vartheta} = \frac{1}{n_2}$$

kus n kujutab M ja N vahelist relatiivset murdumiseksponenti. Kasvatades leitud 3 formulit üksteisega saame:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} \cdot \frac{\sin \beta}{\sin \gamma} \cdot \frac{\sin \gamma}{\sin \vartheta} = \frac{n_1 \cdot n}{n_2}$$

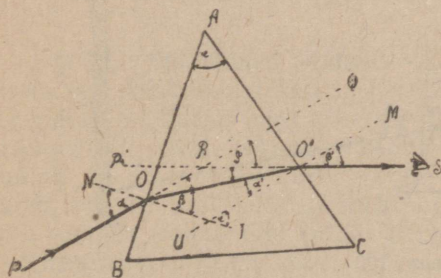
§ 24₂ järele on $n = \frac{n_2}{n_1}$ seega annab eelmine kujutus:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \vartheta} = n_1 \cdot \frac{n_2}{n_1} \cdot \frac{1}{n_2} = 1,$$

ehk $\sin \alpha = \sin \vartheta$ ja $\alpha = \vartheta$.

§ 29. **Valguse murdumine kolmtahkses prismas.** Kolmnurk ABC kujutagu prisma põiklõiget (joon. 98). Prisma tahke

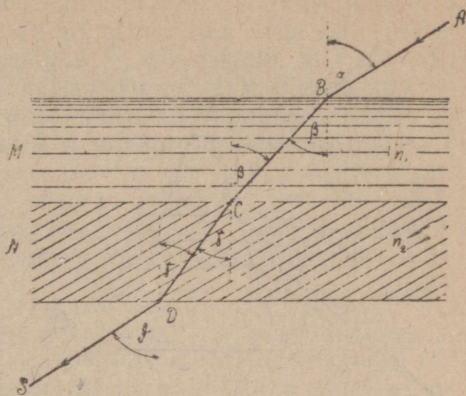
AB ja BC, mille läbi läheb valguskiir, nimetatakse murdvateks pindadeks, nende lõikejoont A murdvaks servaks, nurka $BAC = \varphi$ murdvaks nurgaks. Valguspunkti P langeb kiir PO prisma tahu AB peale. On NO selle tahu normaal, siis kujutab nurk $PON = \alpha$ längemisnurka. Prismas murdub kiir lähenedes normaalele, nii et murdumis-



Joon. 98.

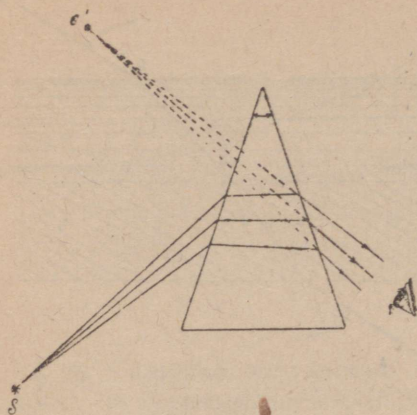
nurk β on väiksem kui α . Murdunud kiir OO^1 tuleb läbi tahu AC^1 õhku ja murdub punktis O^1 kaugenedes normaalist O^1M ($\beta^1 > \alpha^1$). Väljatulev kiir O^1S kaldub alla, sünnitades langeva kiire PO sihiga nurga $SRQ = \vartheta$. Seda nurka hüütakse kaldumisnurgaks.

Vaatleja S näeb valguspunkti P sihis SO^1P^1 , kuskil kõrgemal kui ta tõepoolest on.



Joon. 97.

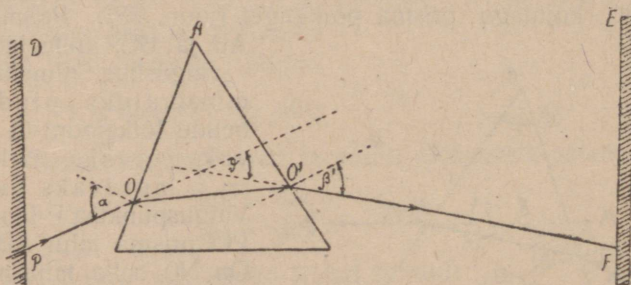
Kui prismasse tulevad kiired on paralleelsed, siis jäävad nad sarnasteks ka peale murdumist, ja valgusallik paistab meile endiselt lõpmatumas kauguses. On aga valgusallikast väljatulevad kiired laialiminevad, siis lõikuvad kõigi muratud kiirte sihid ühes punktis S_1 (joon. 99), s. t. kiired jäävad laialiminevateks ka peale murdumist.



Joon. 99.

murdamiseksponentist, murdva nurga φ ja langemisnurga α suurus. Joon. 98 selgub, et kaldumisnurk ϑ on seda suurem, mida suurem on prisma murdamiseksponent n ja murdev nurk φ . Kui $\varphi = 0$, siis on murdvad pinnad AB ja AC (joon. 98) paralleelsed, seega tuleb kiir välja paralleelselt oma langemissihile, s. t. ka $\vartheta = 0$ (§ 28).

Vahekorda langemisnurga α ja kaldumisnurga ϑ vahel võime selgitada järgmise katse abil: Läbi diafragma D (joon. 100) juhime



Joon. 100.

pimedas seisvale prismale kitsa kiirtejoa PO. Teiselpool prismat seisval ekraanil E ilmub muratud kiirte sihis valgustäpp F. Kui nüüd prismat aegamööda pöörata tema telje, s. t. sirgjoone ümber, mis läheb läbi prismalõike keskkoha paralleelselt servadele, siis muudame sellega langemisnurka α . Ühtlasi näeme valgusplekki F üles või allapoole nihkuvat. Prisma teatud seisjuures asub F kõige kõrgemas kohas: kas pöörata nüüd prismat ühele või teisele poole, ikkagi hakkab F sellejuures langema. On

selge, et selle langemisnurga juures murtud kiired kõige vähem alla kalduvad omast esialgsest sihist PO, s. t. et sellel juhusel on kaldumisnurgal ϑ kõige väiksem tähendus. Kui selle prisma-seisu juures mõtta murdumisnurka β^1 , siis selgub, et ta võrdub langemisnurgaga α . Sellest katsest järgneb, et kaldumisnurk ϑ on kõige väiksem siis, kui kiired lähevad sümmeetriliselt läbi prisma, s. t. kui langemisnurk α võrdub murdumisnurgaga β^1 .

3) Kaldumisnurga ϑ jaoks leiame järgmise formulil: Joonistusest 98 selgub, et $\sphericalangle QRS = \vartheta$ on kolmnurga ORO^1 välisnurk. Geomeetriast teame, et $\sphericalangle QRS = \sphericalangle ROO^1 + \sphericalangle RO^1O$. Nurk ROO^1 aga on $\sphericalangle ROT - \beta$; $\sphericalangle ROT = \sphericalangle NOP = \alpha$, nii et $\sphericalangle ROO^1 = \alpha - \beta$. Niisama on kerge näha, et $\sphericalangle RO^1O = RO^1U - \alpha^1 = \beta^1 - \alpha^1$. Siis on

$$\vartheta = ROO^1 + RO^1O = \alpha - \beta + \beta^1 - \alpha^1; \quad (12)$$

Samast joonistusest näeme, et nurk $OTU = BAC = \varphi$, sest¹ et NT on perpendikulaarne AB-le ja MU on perpendikulaarne AC-le. Kolmnurga OO^1T jaoks on $OTU = \varphi$ välisnurk. Sellepärast on nurk $OTU = TOO^1 + UO^1O$, ehk

$$\varphi = \beta + \alpha^1.$$

Võrrangust (12) leiame selle abil, et

$$\vartheta = \alpha + \beta^1 - \varphi. \quad (13)$$

Kõige väiksema kaldumisnurga ϑ juures peab olema $\alpha = \beta^1$, nii siis ka $\beta = \alpha^1$. Sel juhusel annavad formulid (12) ja (13): $\varphi = 2\beta$ ja $\vartheta = 2\alpha - \varphi$, millest leiame et

$$\beta = \frac{\varphi}{2} \text{ ja } \alpha = \frac{\vartheta + \varphi}{2} \quad (14)$$

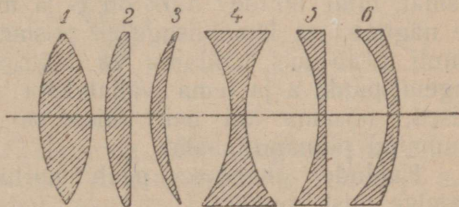
Kui katsest leida kõige väiksem kaldumisnurk ϑ , ja kui tuntud on prisma enese murdev nurk φ , siis võime nende formulite abil välja arvata langemisnurga α ja murdumisnurga β suuruse. Tundes viimaseid, võime leida prisma aine murdumiseksponendi n , sest et

$$n = \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{\sin \left(\frac{\vartheta + \varphi}{2} \right)}{\sin \frac{\varphi}{2}}; \quad (15)$$

§ 30. Sfäärilised läätsad. Läätsaks hüütakse sfääriliste pindadega läbipaistvat keha. Harilikult tehakse läätsad klaasist, sellepärast hüütakse neid tihti ka sfäärilisteks ehk optilisteks klaasideks. Kui läätsa keskkohk on paksem tema äärtest, siis kuulub ta kumerläätsade hulka, on aga keskkohk õhem kui ääred, siis kuulub ta õonesläätsade sekka. Kõiki kumerläätsi võib jaotada kolme liiki (joon. 101):

- 1) Kaksikumer lääts, mõlemad küljed on kumerad kerapinnad;
- 2) Tasakumer lääts, üks külg on kerapind, teine — tasapind;
- 3) õoneskumer lääts, üks külg on kumer, teine õones kerapind.

Vastavalt jagunevad ka õonesläätsad kolme rühma:

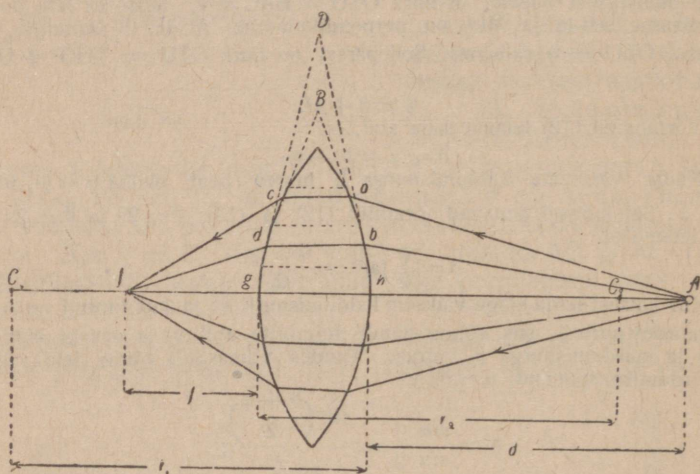


Joon. 101.

- 4) Kaksiõõnes lääts, mõlemad küljed on õõnsad kerapinnad;
- 5) tasaõõnes lääts, üks külg on õõnes kerapind, — teine tasapind;
- 6) kumerõõnes lääts, üks külg on õõnes, teine kumer kerapind.

§ 31. Murdumine kaksikumerläätsas; kumerläätsa formul.

1) Olgu C_1 ja C_2 (joon. 102) läätsa külgi moodustavate kerapindade tsentrumid — n. n. läätsa kõverustsentrumid. Läbi C_1 ja C_2 sihitud kiir lõikab neid kerapinde perpendikulaarselt ja läheb sellepärast murdumata läbi läätsa ($\alpha = 0$ ja $\beta = 0$). Seda sihti hüütakse läätsa optiliseks peateljeks. Igas teises sihis, näiteks Aa ja Ab murdub kiir läätsas, kusjuures murtud kiir (fc ja fd) alati läbi optilise peatelje C_1C_2 ja langeva kiire tõmmatud tasapinnal asub (§ 23).



Joon. 102.

Lihtsuse pärast vaatleme edaspidistes kirjeldustes murdumist ainult joonistuse pinnal. Teadagi murduvad kiired samuti ka igal teisel, läbi optilise peatelje tõmmatud tasapinnal.

Läätsa mõju kiire peale on sarnane prisma omaga. Meie võime enesele ette kujutada, et läbi punktide a ja c (joon. 102) on tõmmatud läätsa kerapindadele kaks riivaspinda aB ja cB perpendikulaarselt joonistuspinnaile; nad kujutavad kolmtahket prisma, mille murdev nurk on B ja mille pealõiget kujutab aBc . Me nägime, et läbi niisuguse prisma minev kiir alla kaldub; samuti peab siis kalduma ka läätsas murtud kiir, on ju kiire langemispunkt a ja tema väljatuleku punkt c prisma ja läätsal ühised, niisama kui neil ühised on läbi nimetatud punktide tõmmatud pinnanormaalid.

Kaldudes allapoole, peab murtud kiir cf lõikama optilist peatelge miski punktis f .

Mõni teine kiir langegu läätsale punktis b ja tulgu sealt välja punktis d. Ka seda läätsaosa võime kujutada prismana, tõmmates läbi b ja d kaks riivaspinda läätsa kerapindadele. Selles ettekujutatud prismas bDd murdub kiir samuti allapoole, kuid tema kaldumisnurk on väiksem kui kiire cf oma, sest et nüüdse prisma murdev nurk D on väiksem endisest murdvast nurgast B (§ 29). Samal teel võib näidata et murdunud kiir kaldub seda järsumalt optilise peatelje poole, mida lähemal läätsa äärele asub tema langemispunkt. Läätsa äärele langevad kiired kalduvad nii siis langemisel küll järsumalt optilisest peateljest eemale, murduvad aga selle eest seda järsumalt optilise peatelje poole tagasi. Sellega on seletatav katse ja teoriaga tõestatud seadus:

Kõik kiired, mis tulevad läätsa optilisel peateljel asuvast valgusepunktist A, lõikavad peale murdumist seda telge ühes ja samas punktis f, mida kiirte fookuseks hüütakse.

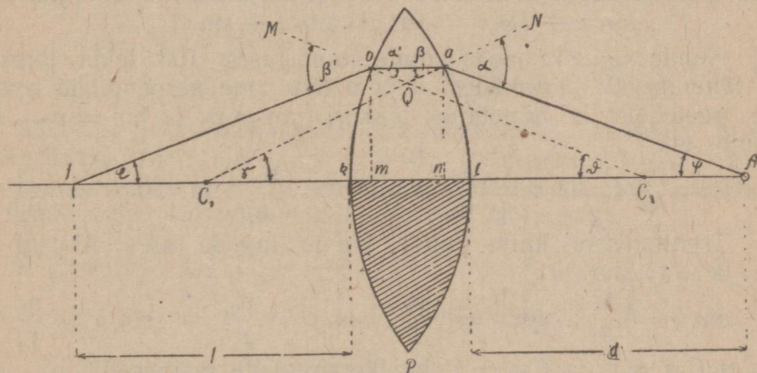
Olgu läätsa pindade raadiused $C_1h = r_1$ ja $C_2g = r_2$, valgusepunkti kaugus läätsast $Ah = d$ ja fookuse kaugus $fg = f$ (joon. 102). Suurusi r_1 , r_2 ja d võib otsekohe mõõta, fookuskauge f aga määrab ära järgmine kumerläätsa formul:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right) \quad 16)$$

kus täht n kujutab läätsa aine murdumisexponenti.

Nagu näha, oleneb f ainult kaugustest d , r_1 ja r_2 , kuid mitte sellest, missuguse koha peale läätsapinnal langeb vaadeldud kiir. Suurus f on seega ühine kõigi kiirte jaoks, mis väljatulevad ühest, optilisel peateljel asuvast valgusepunktist. Järjelikult peavad kõik need kiired peatelge lõikama ühes ja samas punktis.

■ § 32. Kaksikumerläätsa formulit tuletus. Vaadates punkti a ümber asuva läätsapinna osakese peale kui tasapinna peale,



Joon. 103.

kujutab kerapinna raadius C_1aN (joon. 103) langemisnormaali. Kiir Aa murdub sellepärast nii, et langemisnurk $AaN = \alpha$ suurem on kui murdumisnurk $baC_1 = \beta$.

Murtud kiir ab langeb läätsa teisele kerapinnale, mille raadius C_2bM kujutab langemisnormaali punktis b. Välja minnes õhku, kaugeneb kiir normaalist ($\beta_1 > \alpha_1$) ja kaldub optilise peatelje poole, lõigates viimast fookuses f.

Murdumiseseadus annab kiire Aabf jaoks järgmised võrrandid:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = n; \text{ ja } \frac{\sin \alpha_1}{\sin \beta_1} = \frac{1}{n};$$

Vaatleme tuletusel ainult tsentraalseid kiiri, s. t. seesuguseid, mille langemispunkti kaugus läätsa keskkohast on väike võrdlemisi kerapindade raadiustega. Sarnasel juhusel on ka nurgad α , β , α_1 ja β_1 väga väiksed. Trigonomeetria õpetab, et meie siis ilma tuntava veata *sinuste* asemele vastavad nurgad võime seada, s. t. et $\frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{\alpha}{\beta}$ ja $\frac{\sin \alpha_1}{\sin \beta_1} = \frac{\alpha_1}{\beta_1}$. Sellest järgneb, et

$$\alpha = n\beta \text{ ja } \beta_1 = n\alpha_1, \text{ ehk et} \\ \alpha + \beta_1 = n(\beta + \alpha_1) \dots \dots \dots 17)$$

Lihtsuse pärast nimetame nurka $aC_1A = \gamma$, nurka $bC_2f = \delta$, nurka $bfk = \varphi$ ja $aAl = \psi$ (joon. 103). Nurk NQC_2 on välisnurgaks nii kolmnurga abQ , kui ka kolmnurga C_1QC_2 jaoks. Sellest järgneb, et

$$\beta + \alpha_1 = NQC_2 = \gamma + \delta;$$

Kolmnurga C_1aA jaoks on $NaA = \alpha$ välisnurk, nii on siis

$$\alpha = \gamma + \psi;$$

sarnaselt leiame, et

$$\beta_1 = \varphi + \delta;$$

Seades leitud 3 formulit võrrandisse (17), saame:

$$\gamma + \psi + \varphi + \delta = n(\gamma + \delta) \text{ ehk: } \psi + \varphi = (n-1)(\gamma + \delta).$$

Tehtud oletuse järgi on need nurgad kõik väga väiksed: meie võime sellepärast nurkade asemele kirjutada nende *sinus*'ed;

$$\sin \psi + \sin \varphi = (n-1)(\sin \gamma + \sin \delta) \quad 18)$$

Nende *sinus*'te jaoks võime joonistusest 103 leida järgmised tähendused: Punktidest a ja b tõmbame perpendiklid optilisele peateljele ja nimetame pikkust $an = p_2$ ja $bm = p_1$, siis näeme, et:

$$\sin \psi = \frac{p_2}{Aa}; \sin \varphi = \frac{p_1}{bf}; \sin \gamma = \frac{p_2}{C_1a} \text{ ja } \sin \delta = \frac{p_1}{C_2b};$$

Tsentraalsete kiirte puhul võime lugeda $aA = Al = d$ ja $fb = fk = f$; siis on:

$$\sin \psi = \frac{p_2}{d}; \sin \varphi = \frac{p_1}{f}; \sin \gamma = \frac{p_2}{r_1} \text{ ja } \sin \delta = \frac{p_1}{r_2}$$

sest et $C_1a = r_1$ ja $C_2b = r_2$ kui kerapindade raadiused.

Võrrand (18) annab leitud avalduste abil:

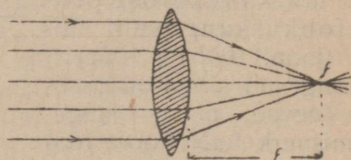
$$\frac{p_2}{d} + \frac{p_1}{f} = (n-1) \left(\frac{p_2}{r_1} + \frac{p_1}{r_2} \right);$$

Et aga läätsad praktiliselt alali õhukesed on, siis võime oletada et $p_1 = p_2$. Niisugusel puhul saab viimane võrrand järgmise lõpuliku kuju:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right); \quad (16)$$

§ 33. **Kaksikumerläätsa peafookus.** 1) Hoides kaksikumerläätsa paralleelsete päiksekiirte teel, võime läätsa taga seisval ekraanil punktisarnase heleda valgustäpi saada, mille abil kerge on aineid, nagu must paber, puu jne. põlema süüdata. Meie näeme ühtlasi, et nimetatud valgustäpp ainult ekraani teatud kindlal kaugusel läätsast punktisarnane on ja et ta kaugemal või lähemal seisval ekraanil suuremaks ja vähem heledaks muutub.

Nimetatud punktisarnane valgustäpp F on paralleelsete läätsale langevate kiirte ühine lõikepunkt — läätsa peafookus, tema kaugus läätsast — peafookuskaugus F (joon. 104). Kas juhtida kiiri ühelt või teiselt poolt läätsale, peafookus ilmub ikka samal kaugusel läätsa taga: **kaksikumerläätsal on 2 peafookust, mis ühekaugusel mõlemal pool läätsa seisavad.**



Joon. 104.

2) Formulisi (16) on paralleelsete kiirte puhul $d = \infty$ ja $\frac{1}{d} = 0$; seega on peafookuskaugus F määratud võrrandiga:

$$\frac{1}{F} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)$$

ehk

$$F = \frac{1}{(n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)} \quad (19)$$

mis ütleb, et peafookus seda lähemal asub läätsale, mida väiksemad on r_1 ja r_2 , s. t. mida kumeramad on läätsa pinnad ja mida suurem on läätsa murdumiseksponent n .

Võrrandit (16) võime kujutada veel järgmiselt:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right) = 1 : \frac{1}{(n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)} = 1 : F, \text{ s. t.}$$

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = \frac{1}{F} \quad (20)$$

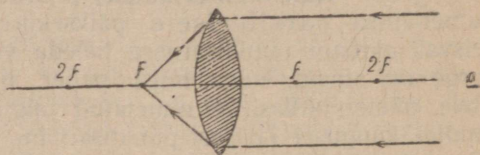
See võrrand seob kiirte fookuskauguse f valgusallika kaugusega d ja läätsa peafookuskaugusega F . Tundes antud läätsa jaoks konstant peafookuskaugust F , võime selle võrrandi abil hõlpsasti välja arvata fookuskauguse f valgusallika igasuguse seisjuures.

§ 34. **Kaksikumerläätsa fookuse seisukohad.** Võrrand (20) annab fookuskauguse jaoks järgmise formulid:

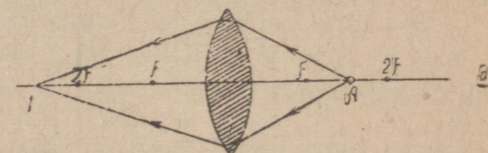
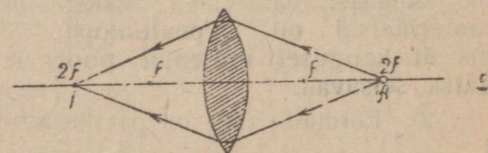
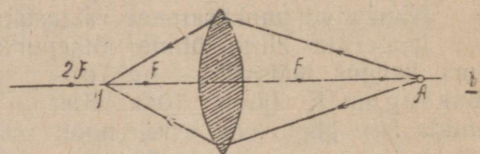
$$f = \frac{dF}{d-F} = \frac{F}{1-\frac{F}{d}} \quad (21)$$

Leiame fookuse seisukoha valguspunkti 4 tüübilise seisjuures:

1) Kiired on paralleelsed optilisele peateljele: $d = \infty$ ja $f = F$ (§ 33). Murtud kiired lõikavad peatelge läätsa peafookuses (joon. 105a).

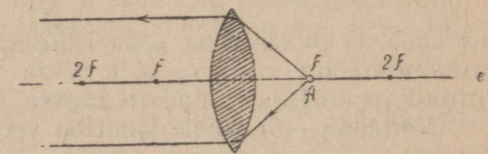


2) Valgusepunkt läheneb läätsale kunni tema kahekordse peafookuskauguseni $2F$ (joon. 105b ja 105c): langevad kiired on laiulinevad, nende langevise nurk AaN (joon. 103) suureneb A läheneviseel läätsale; selle tõttu kalduvad murtud kiired (bf) vähem optilise peatelje poole kui eelmisel juhul. Nende lõikepunkt (f) optilise peateljega kaugeneb läätsast.

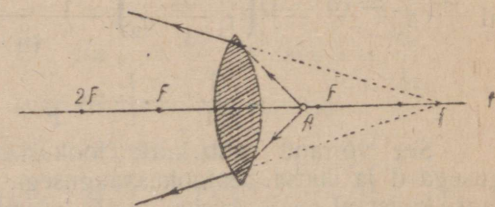


Kui A seisab kahekordsel peafookuskaugusel, siis on $d = 2F$ ja formulid (21) järgi:

$$f = \frac{F}{1 - \frac{F}{2F}} = 2F,$$



s. t. kahekordsel peafookuskaugusel seisva valgusepunkti murtud kiired lõikavad optilist peatelge niisama kaugel teisel pool läätsa (joon. 105c).



3) Valgusepunkt läheneb läätsale kahekordses peafookuskauguses kunni ühe-

Joon. 105.

kordse peafookuskauguseni (joon. 105d ja 105e): Murdunud kiired kalduvad selle juures veel vähem optilise peatelje poole, nii et fookus ikka kaugemale ja kaugemale kahekordse peafookuskauguse taha nihkub.

Kui valgusepunkt otse peafookuses (F) asub, siis on $d = F$, nii et $f = \frac{F}{1 - \frac{F}{F}} = \frac{F}{0} = \infty$,

s. t. peafookuses asuva valgusepunkti kiired murduvad läätsas paralleelseteks optilisele peateljele (joon. 105e).

4) Valgusepunkt asub läätsapinna ja tema peafookuse vahel (joon. 105f):

Kuigi kiired murdumisel ka nüüd optilise peatelje poole kalduvad, on nende langemissiht niivõrd järsult laialiminev, et murdumine enam ei jaksa muuta kiirtejoa iseloomu: juba jääb laialiminevaks ka peale murdumist. Niisugusel puhul ei löika peatelge mitte murtud kiired ise, vaid ainult nende sihtide pikendused, sünnitades ebafookuse samal pool läätsa kus asub valgusepunkt. Vaatleja silma langevad murtud kiired nii, nagu tuleksid nad välja valgusepunkti ebakujutusest (f). Et selles punktis kiired üleüldse ei löiku, siis ei saa me seda kujutust kinnipüüda, — ta on ainult imaginaarne.

Formul (21) annab praegusel juhusel, kus $d < F$ ja $\frac{F}{d} > 1$, fookuskauguse f jaoks negatiivse suuruse. Nagu harilikult nii tähendab negatiivne märk ka siin, et fookus nüüd nihkunud on omast harilikust seisust teisele poole läätsa.

Kokkuvõttes kõiki kirjeldatud juhuseid, võime formuleerida järgmise seaduse:

Kui lõpmata kaugel seisev valgusepunkt läheneb optilist peatelge mööda läätsale kunni tema kahekordse peafookuskauguseni, siis nihkub teisel pool läätsa asuv kiirtefookus läätsa peafookuse seisukohast kunni tema kahekordse peafookuskauguseni. Valgusepunkti lähenemisel kahekordsest peafookuskaugusest kunni ühekordse peafookuskauguseni, kaugeneb vastav fookus sellest samast kaugusest kunni lõpmatukseni. Kui valgusepunkt asub peafookuse ja läätsa vahel, siis jäävad murtud kiired laialiminevateks, sünnitades ebafookuse samal pool läätsa, kus asub valgusepunkt.

Meie nägime, et peafookuses asuva valgusallika kiired murduvad paralleelseteks optilisele peateljele. Ümberpöörduvalt murduvad aga kõik paraleellselt tulevad kiired kokku peafookusse. Sarnane vahekord valitseb ka valgusallika ja vastava fookuse teiste seisukohtade juures: kui valgusallik ümberpaigutada tema kiirte fookusse, siis ilmub uus fookus valgusallika endisel seisukohal. Niisama nagu õõnespeegli juures nii kujutavad ka siin valgusallik ja tema fookus kahte rakendatud punkti.

§ 35. **Tasa- ja õõneskumerad läätsad.** 1) Tasakumera läätsa üks külg on tasapind, mille peale vaadata võib kui lõpmata suure raadiusega kerapinna peale. Seades formulis (16)

$r_2 = \infty$ nii et $\frac{1}{r_2} = 0$, leiame tasakumerläätsa formulit:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = (n - 1) \frac{1}{r_1} \quad (16a)$$

Vastavalt saame formulist (19):

$$F = \frac{1}{\frac{1}{r_1} (n - 1)} \quad (19a)$$

Kui võrrelda sümmeetrilist kaksikumerläätsa ($r_1 = r_2 = r$) sama kumera tasakumerläätsaga ($r_1 = r$), siis leiame formulit (19) ja (19a) abil, et esimese peafookuskaugus on

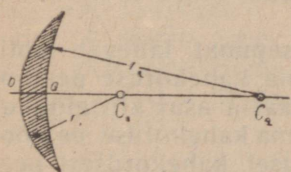
$$F_k = \frac{1}{(n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)} = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{(n - 1) \frac{1}{r}}$$

kuna teise oma on:

$$F_t = \frac{1}{(n - 1) \frac{1}{r}}$$

s. t. kaksikumerläätsa peafookuskaugus (F_k) on pool väiksem sama kumera tasakumerläätsa omast (F_t). Harilikul klaasil on $n \approx 1,5$, seega $F_k = r$ ja $F_t = 2r$.

2) Õõneskumerläätsa formulit leiame, kui võrrandis (16) ja (19) vastavalt ära tähendame, et suurema kõverusraadiuse r_2 (joon. 106) siht vastupidine on endisele. (Kuna kaksikumerläätsa juures näiteks pinna a (joon. 106) kõverustsentrum C_2 asub pahemal pool läätsa, seisab ta õõneskumerläätsa juures paremal pool.) Niisugust sihimuutmist kujutatakse geometrias negatiivse märgiga (—) vastava suuruse ees.



Joon. 106.

Seades võrrandites (16) ja (19) $r_2 = -r_2$ ja $r_1 = r_1$ leiame:

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right) \quad (16b)$$

$$F = \frac{1}{(n - 1) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right)} \quad (19b)$$

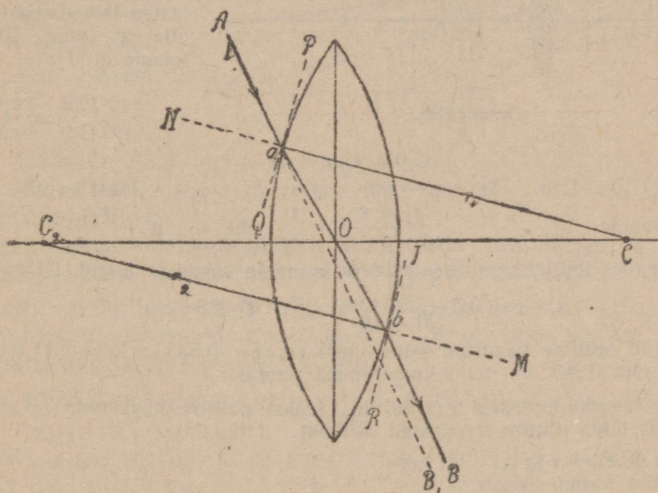
Selgub, et õõneskumerläätsa F veel suurem on kui tasakumerläätsa oma, on ju nimetaja

$$(n - 1) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_1} \right) < (n - 1) \frac{1}{r_1}$$

3) Kõigil kumerläätsadel on ühine omadus: nende reaalne fookus asub alati läätsa taga (vaadates kiirte sihis) ja murtud kiired kalduvad koomale optilise peatelje poole. Kumerläätsad koondavad kiiri, neid hütatakse sellepärast ka koondusläätsadeks.

Kõige tugevamini koondab kiiri kaksikumerlääts, sest et tema peafookus läätsale kõige ligemal seisab. Väiksema koondusvõimega on tasakumerlääts, veel väiksemaga — õoneskumerlääts.

§ 36. **Läätsa optiline tsentrum.** 1) C_1a ja C_2b on kaks paralleelset kõverusraadiust. Läbi a ja b tõmbame mõttes läätsa-pindadele 2 riivaspinda PQ ja RT , mis perpendikulaarsed on nii joonistuspinna kui ka raadiustele C_1a ja C_2b . Et need raadiused paralleelsed on, siis on ka tasapinnad PQ ja RT paralleelsed.



Joon. 107.

Punkti a langevatest kiirtest tuleb mõni niisuguses sihis Aa , et ta peale murdumist punkti b satub. Et a ja b ühised on nii läätsa- kui ka riivaspindadel, siis läheb see kiir läbi läätsa nagu läbi tasaparalleelse keha (§ 28) ja jääb välja tulles paralleelseks oma langemissihile. Kui lääts õhuke on võrdlemisi tema kõverusraadiustega, siis on kiire bB paralleelne kõrvaleniühkumine alg-sihist $A B'$ niivõrd väike, et kiirt $AabB$ sirgjooneliseks võib pidada. Niisugust, sirgjoonelisel läbi läätsa minevat kiirt hütatakse läätsa optiliseks abiteljeks, tema lõikepunkti O peateljega $C_1 C_2$ — läätsa optiliseks tsentrumiks. Võib tõestada, et kõik läbi optilise tsentrumi sihitud kiired pääsevad sirgjoonelisel murdumata läbi läätsa.

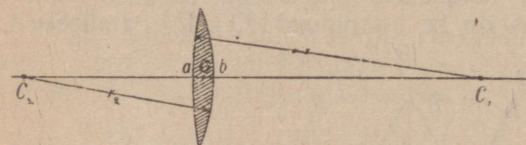
2) Et tõestada viimast väidet, leiame kolmnurkade C_1aO ja C_2bO sarnadusest, et

$$\frac{C_1O}{C_2O} = \frac{C_1a}{C_2b} = \frac{r_1}{r_2} \quad (22)$$

Et raadiused r_1 ja r_2 konstandid on, siis on antud läätsa jaoks ka $\frac{C_1 O}{C_2 O}$ konstant. Järjekult oleneb optilise tsentrumi O seisukoht ainult läätsa kumerustest; ta asub antud läätsas ühes kindlas punktis. Vadeldes näiteks mõnda teist paralleelset raadiusepaari, jääb vahekord $\frac{C_1 O}{C_2 O}$ endiseks; seegalähed ka nende raadiuste otsade ühendusjoon läbi endise punkti O . Sarnasel teel võime läätsapinna iga punkti jaoks leida niisuguse sihi, mis läbi optilise tsentrumi läheb ja mida mööda valguskiir järjekult murdumata läbi läätsa pääseb. Optilise tsentrumi seisu läätsas määrab proportsioon (22).

Näited: 1) Kaksikumerläätsal on $r_1 = 20$ cm ja $r_2 = 10$ cm. Läätsa paksus tema keskkohas $p = 0,5$ cm. Kus kohal asub lääta optiline tsentrum?

On teada, et optiline tsentrum O on peateljel $C_1 C_2$. Nimetame tema kaugust läätsa lamedamast pinnast $aO = x$ (joon 108). Siis leiame et:



Joon. 108.

$$\frac{C_1 O}{C_2 O} = \frac{r_1}{r_2}$$

Kuid:

$$C_1 O = C_1 a - aO = r_1 - x,$$

ja $C_2 O = C_2 b - Ob = r_2 - (ab - aO) = r_2 - p + x$, sest et $ab = p$.

Sellest saame:

$$\frac{r_1 - x}{r_2 - p + x} = \frac{r_1}{r_2}, \text{ ehk } x = p \cdot \frac{r_1}{r_1 + r_2};$$

Seades leitud formulisse tähtede asemele vastavad arvud, leiame:

$$x = 0,5 \frac{20}{20 + 10} = \frac{1}{3} = 0,333 \text{ cm.}$$

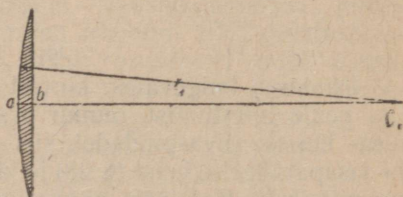
s. t. otsitud optiline tsentrum asub läätsa sees 0,333 cm kaugusel tema lamedamast, ehk 0,267 cm tema kumeramast pinnast.

2) Tasakumerläätsa $r = 50$ cm, klaasi paksus keskkohast $p = 0,8$ cm. On tarvis leida optilise tsentrumi asukoht.

Siin on $r_1 = r$ ja $r_2 = \infty$. Eel-pool leitud formul annab:

$$x = p \cdot \frac{r}{r + \infty} = \frac{rp}{\infty} = 0,$$

s. t. optilise tsentrumi kaugus punktist a (joon. 109) on null, — nii asub ta siis sellesamas punktis, s. t. läätsa kumeral pinnal.



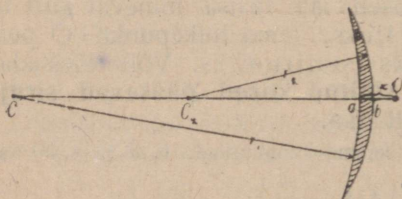
Joon. 109.

3) Õõneskumerläätsal olgu $r_1 = -50$ cm ja $r_2 = 25$ cm, klaasi paksus $p = 0,3$ cm. Opti-

line tsentrum O asub peatejel, kaugusel x punktist a (joon. 110). Endine formul annab nüüd:

$$x = p \cdot \frac{r_1}{r_1 + r_2} = 0,3 \frac{-50}{-50 + 25} = 0,3 \cdot \frac{50}{50 - 25} = 0,6 \text{ cm.}$$

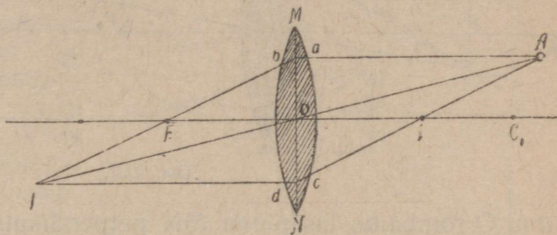
s. t. optiline tsentrum asub väljas-pool klaasi, läätsa kumera pinna taga, sest et $x = 0,6 \text{ cm} > ab = 0,3 \text{ cm}$.



Joon. 110.

§ 37. **Kujutuste konstruksioon kumerläätsadel.** 1) Läätsa optilisel peateljel asuvast valgusepunktist A (joon. 105b) tulevad kiired koonduvad peale murdumist samal teljel seisvasse fookusse f , mida ekraanile võib heita. Jättes valgusepunkt ja ekraan endisse kohta, pöörame läätsa ümber telje, mis on perpendikulaarne joonistuspinnaile ja läheb läbi optilise tsentrumi. Ühes läätsaga pöörduv siis ka tema peatelg, nii et valgusepunkt A mõnele abiteljele satub. Katse näitab, et fookus f selle juures oma asukohta ei muuda, vaid ekraanil endisse kohta seisma jääb.

Seisis lääts alguses näiteks nii, et peatelje siht oli Af (joon. 111) ja kiirte fookus f , siis ei muuda f oma asukohta, kui läätsa joonistusel kujutatud seisu pöörda, kus A abiteljel Af asub.



Joon. 111.

Järjelikult ilmub ka optilisel abiteljel seisva valgusepunkti A fookus ekk kujutus samal abiteljel ja samade seaduste järele nagu peateljelgi.

Leitud seadus järgneb otsekohe läätsa formulist (16), sest et temas leiduvad suurused r_1 , r_2 ja d ei olene telje seisust, nii et f ühesuuruseks jääb telje igal seisul.

2) Eelmisest järgneb, et mistahes kohal seisva valgusepunkti kujutus ilmuma peab läbi nimetatud punkti tõmmatud abiteljel, seal kus kaks sellest punktist väljatulevat kiirt lõikuvad.

Iga punkti jaoks on meil tuntud kolme, läbi läätsa mineva kiire tee:

a) Läbi valgusepunkti tõmmatud optilist telge Ao (joon. 111) mööda minev kiir läheb sirgjooneliselt läbi läätsa optilise tsentrumi;

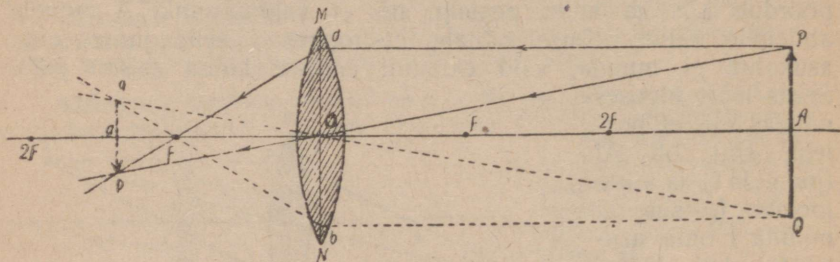
b) Läbi läätsa peafookuse F minev kiir AFc muutub paralleelseks optilisele peateljele (df);

c) Optilisele peateljele paralleelne kiir Aa murdub läbi peafookuse (bF).

Harilikult on lääts õhuke, nii et punktid a ja b ligistikku seisavad. Siis võime ilma suurema veata mõlemaid punkte üheks punktiks pidada. Terve lääts muutub siis tasapinna MN samaseks, mis perpendikulaarselt peateljele läbi optilise tsentrumi on tõmmatud. Kiirte lõikepunkti selle tasapinnaga võib lugeda nii langemis- kui ka läätsast väljatulemispuunktiks. Selle lihtsustusega on kerge joonistada iga üleval nimetatud kolme kiire teed läbi läätsa, millest kaks juba ära määravad valgusepunkti kujutuse.

3) Asja kujutuse leidmiseks tuleb asjapinna iga punkti jaoks vastav fookus leida. Kõik fookused kokku loovadki asja pildi. Allpool konstrueerime pildi kolmel iseloomulikul kaugusel seisva asja jaoks.

I. Asja (P Q) kaugus läätsast on suurem kui kahekordne peafookuskaugus $2F$ (joon. 112). Läbi optilise tse-



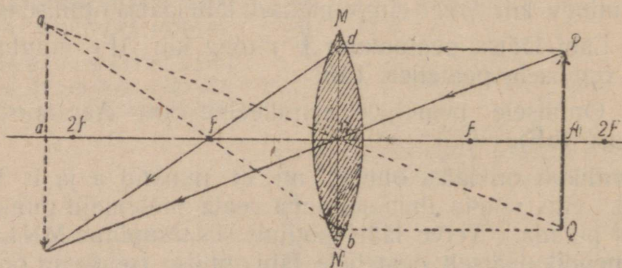
Joon 112.

trumi O tõmbame tasapinna MN perpendikulaarselt peateljele AO. Punktist P välja tulev kiir POP läheb murdumata läbi läätsa; sealt samast pärit kiir Pd murdub läbi peafookuse F sihis dFp , lõigates esimest kiirt punktis p, — asja ülemise tipu P kujutuse. Analoogiliselt leiame kiirte QO ja Qbq abil asja alumise tipu kujutuse q. Kõik teised punktid noole PQ pinnal asuvad vastaval sirgjoonel pq, mis järjekult moodustabki otsitud kujutuse. Asja kujutus pq on ümberpööratud, vähendatud ja reaalne ehk tõeline; ta seisab F ja $2F$ vahel, sest et kõigi punktide fookused sellel kaugusel läätsa taga ilmuvad (§ 34₂).

Kolmnurgast Opq ja OPQ järgneb:

$$\frac{pq}{PQ} = \frac{aO}{AO} = \frac{f}{d} \quad (23)$$

kus f on pildi kaugus, d — asja kaugus läätsast: Kujutus kasvab seda suuremaks, mida lähemale läätsale nihkub asi. Käsitatud juhusel on $aO < AO$, nii siis $pq < PQ$.



Joon. 113.

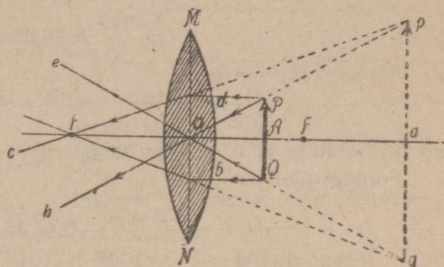
II. Asi seisab kumerläätsa ees, punktide F ja $2F$ vahel. Niisama kui esimesel juhusel leiame asja kujutuse pq (joon. 113)

kiirte Pdp, POP ja Qbq, QOq abil. Et asja pinna kõik punktid asuvad F ja 2F vahel, siis peavad vastavad fookused seisma teisel pool läätsa, punkti 2F taga (§ 34₃). Sealsamas asub siis ka asja otsitud kujutus. Kujutus on ümberpööratud, suurendatud ja tõeline.

Formulis (23) on nüüd $f > d$, nii siis $pq > PQ$.

III. Asi seisab kumerläätsa enese ja tema peafookuse vahel. Kiired PdF ja POh ei löiku üleüldse mitte, vaid moodustavad peale murdumist

laialimineva kiirtejoa. Murtud kiirte pikendatud sihid löikuvad punktis p. Seal asub siis punkti P ebafookus. Niisama leiame punkti Q ebafookuse q — kiirte QbF ja QOe abil. Vaatlejale paistab nagu tuleksid kiired cp ja hp välja punktist p, — ta näeb asja ebakujutust pq samal



Joon. 114.

pool läätsa, kus asi seisab. Seda kujutust ei saa meie ekraanile heita ega mingil teisel teel kinni püüda, ta on imaginaarne. Nagu joonestusest näha, võib sellel juhusel ainult suurendatud pärikujutus ilmuda, mis seda suuremaks kasvab, mida lähemale läätsale nihkub asi.

Formulis (23) on $a_0 > [A_0]$, järjekult $pq > PQ$.

Näited: 1) Kaksikumerläätsa peafookuskaugus $F = 5$ cm. Kui kaugel läätsast seisab asi, kui tema ebakujutus ilmub 25 cm kaugusel läätsast?

$$\text{Formul } \frac{1}{d} + \frac{1}{f} = \frac{1}{F} \text{ annab: } d = \frac{fF}{f - F};$$

Praegusel juhtumisel on d otsitud asjakaugus; f — fookuskaugus — ebakujutuse kaugus = -25 cm ja $F = 5$ cm. Tähenab:

$$d = \frac{-25 \cdot 5}{-25 - 5} = \frac{25 \cdot 5}{25 + 5} = \frac{125}{30} = 4,17 \text{ cm.}$$

2) Kui suure kujutuse saame 0,5 cm suurusest asjast, mis asub 4,17 cm kaugusel eelmise läätsa ees?

$$\text{Formul (23) järele on: } \frac{\text{kujutuse suurus}}{\text{asja suurus}} = \frac{f}{d} = \frac{-25}{4,17} = -6,$$

s. t. ebakujutus on 6 korda suurem kui asi ise.

3) Tasakumer klaaslääts annab asjast 3 korda suurendatud tõelise kujutuse, kui asja kaugus läätsast on $d = 30$ cm. Kui suur on selle läätsa peafookuskaugus F ja kõverusraadius r, kui klaasi murdemiseksponent on $n = 1,5$?

Formulist (23) järgneb, et

$$\frac{f}{d} = 3; \text{ ehk } f = 3d = 3 \cdot 30 = 90 \text{ cm.}$$

Formul $\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = \frac{1}{F}$ annab:

$$F = \frac{fd}{f + d} = \frac{30 \cdot 90}{30 + 90} = \frac{30 \cdot 90}{120} = 22,5 \text{ cm.}$$

Formuli (19 a) järele on:

$$F = \frac{r}{n-1}; \text{ ehk } r = (n-1)F = (1,5-1) \cdot 22,5 = 11,25 \text{ cm.}$$

Läätsa peafookuskaugus on 22,5 cm ja kõverusraadius 11,25 cm.

4) Õõneskumera klaasläätsa kõverusraadiused on $r_1 = 10$ cm ja $r_2 = 40$ cm. Klaasi murdumiskonstant $n = 1,5$. Selle läätsa abil tahetakse saada 1 cm suurusest asjast 10 cm suurust tõelist kujutust. Kuskohal peab seisma asi?

Formulist (19 b) leiame:

$$F = \frac{1}{(n-1) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right)} = \frac{1}{(1,5-1) \left(\frac{1}{10} - \frac{1}{40} \right)} = \frac{1}{0,5 \left(\frac{40-10}{400} \right)} = \frac{400}{15} = 26,66 \text{ cm.}$$

Formul (23) annab:

$$\frac{f}{d} = \frac{\text{kujutuse suurus}}{\text{asja suurus}} = \frac{10}{1}; \text{ ehk } f = 10d,$$

kus f on kujutuse ja d on asja kaugus läätsast.

Formuli (20) järele on:

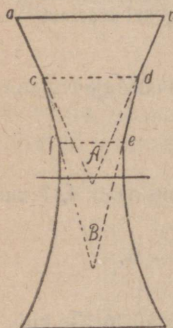
$$d = \frac{fF}{f-F} = \frac{10dF}{10d-F}$$

$$\text{ehk: } d(10d-F) = 10dF \text{ ja } 10d-F = 10F; 10d = 11F;$$

$$d = \frac{11}{10} F = \frac{11}{10} \cdot 26,66 = 29,326 \text{ cm.}$$

Kujutuse kaugus läätsast on $f = 10d = 11F = 293,26$ cm.

§ 38. **Murdumine kaksioõnesläätsas.** 1) Sarnaselt nagu see kirjeldatud § 31 võime ka siin õõnesläätsa iga osa peale vaadata kui prisma peale, mille murdev nurk nüüd on läätsa telje poole sihitud. Joonistusel 115 kujutatud läätsalõige näitab,



Joon. 115.

et äärmisele jaole $abcd$ vastav prisma abA murrab kiiri nurgaga A . Järgmisele läätsajaoakesele $cdef$ vastab prisma cdB , mille murdev nurk B on väiksem kui A . Kui kogu lääts niiviisi prismadeks jaotada, siis selgub, et prismade murdevad nurgad on seda väiksemad, mida lähemal läätsateljele seisab vastav läätsajagu. Et aga prisma kiiri seda enam oma aluse poole murrab, mida suurem on tema murdev nurk (§ 26), siis kalduvad õõnesläätsas murtud kiired seda kaugemale läätsa teljest, mida kaugemal läätsakeskkohest seisab kiire langemispunkt.

Kui kiirtejoa äärmised kiired enam laiali murduvad kui keskmised, siis muutub laialiminev langev kiirtejoa peale murdumist veel enam laialiminevaks; paralleelselt langevad kiired muutuvad laialiminevateks jne.

Missugune ka ei oleks langeva kiirtejoa iseloom, murtud kiired ei lõika kunagi õõnesläätsa telge; küll aga võivad kõigi, ühest valgusepunktist väljatulnud kiirte pikendatud murtud sihid

lõikuda ühes punktis, sünnitades seal õõnesläätsa fookuse, mis olla võib ainult imaginaarne. Fookus asub alati õõnesläätsa ees, s. t. samal pool läätsa kui asigi.

On langev kiirtejuuga paralleelne, siis jooksevad murtud kiirte pikendatud sihid kokku läätsa peafookusse F (joon. 116).

Läätsa külgi moodustavate kerapindade tsentre C_1 ja C_2 hüütakse läätsa kõverustsentrumiteks, läbi nende tõmmatud telge aga — läätsa optiliseks peateljeks.

Õõnesläätsa formuli leiame kumerläätsa omast (16), kui temas r_1 asemele seada $-r_1$ ja r_2 asemele $-r_2$, tähendades negatiivse märgiga raadiuste ees seda, et läätsapinna kõverustsentrum praegusel juhul teisel pool läätsa asub kui kumerläätsa puhul. Sarnasel teel saame formulist (16):

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = -(n-1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right) \quad (24)$$

formulist (19):

$$F = \frac{1}{(n-1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)} \quad (25)$$

formulist (20):

$$\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = -\frac{1}{F} \quad (26)$$

ja formulist (21):

$$f = -\frac{F}{1 + \frac{F}{d}}, \text{ kusjuures tähe } F \text{ all alati} \quad (27)$$

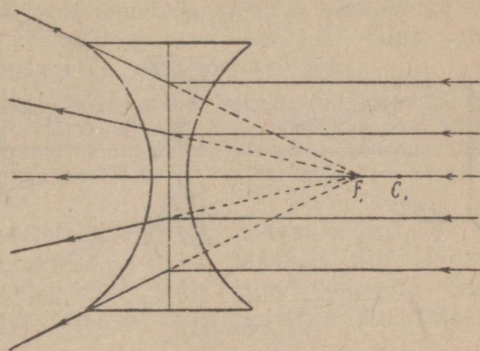
mõista tuleb ainult peafookuskauguse arvulist suurust.

Need formulid tõestavad, et õõnesläätsa fookus tõepoolest alati läätsa ees (vaadates kiirte sihis) peab ilmuma, sest et fookuskaugus f alati negatiivne on. Siis aga võib ta olla ainult imaginaarne, sündides mitte kiirte eneste, vaid nende pikendus sihtide lõikumisest.

Viimane formul näitab, et fookuskaugus läätsale seda lähemale nihkub, mida lähemale asub vastav valgusepunkt.

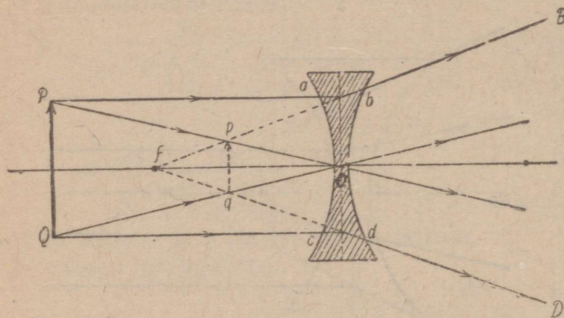
Tasaõõnes ja kumerõõnes lääts murravad valgust samuti kui kaksioõneslääts. Nende mõju kiirte peale on ainult nõrgem. Formulitest (24), (25), (26) ja (27) on kerge tuletada tasaõõnes- ja kumerõõnesläätsa formulid, kui kõverusraadiuste tähendusi nendes vastavalt muuta (§ 35).

Kõik õõnesläätsad hajutavad valgust, s. t. murtud kiirtejuuga on alati enam laialiminev kui langev kiirtejuuga. Sellepärast nimetatakse õõnesläätsi ka hajumisläätsadeks.



Joon. 116.

§ 39. **Asjade kujutus õõnesläätsadel.** Ka siin võib tõestada, et igal õõnesläätsal on oma optiline tsentrum, mille läbi sihitud kiir pääseb murdumatult läbi läätsa. Tundes läbi peafookuse sihitud ja optilisele peateljele paralleelse kiirte teid, oskame leida antud valgusepunkti kui ka kogu asja kujutust.

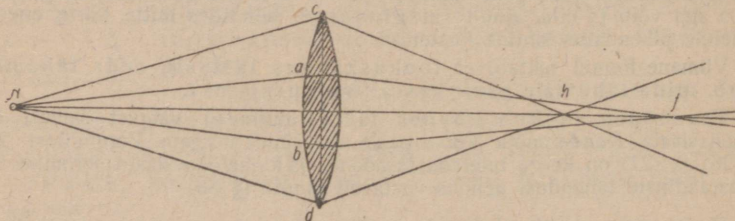


Joon. 117.

Joonistusel 117 olgu kujutatavaks asjaks nool PQ. Punktis P tuleb kiir PO läheb sirgjooneliselt läbi optilise tsentrumi O. Sealtsamast tuleb kiir Pa murdub nii, et tema sihi pikendus läheb läbi peafookuse F, sihis FbB. Sihtide PO ja FB lõikepunkt p annabki punkti P ebakujutuse. Samuti leiame punkt Q ebakujutuse q ja kogu noole QP imaginaarse pildi pq. Kiirte käigust selgub, et **õõnesläätsa kujutus peab igal juhuses olema imaginaarne ja vähendatud pärikujutus, mis samal pool läätsa asub kui asigi.** Vaadates asja läbi õõnesläätsa, näeme tema kujutust läätsa taga seda kaugemal ja seda väiksemana, mida kaugemal seisab asi.

Võrreldes läätsi sfääriliste peeglitega, selgub, et kumerläätsad on sarnased õõnespeeglitega, sest et mõlemad koondavad valgust; selle vastu on aga õõnesläätsad sarnased valgust hajutavate kumerpeeglitega.

§ 40. **Läätsade sfääriline aberratsioon.** Läätsa formul (16) tuletati oletusel, et kõik kiired on tsentraalsed. Kui viimane tingimus mitte täidetud ei ole, s. t. kui kiired langevad suure läätsa peale võrdlemisi kaugel tema teljest, siis ei ole läätsa formul mitte kõigi kiirte jaoks maksev: läätsa ääre peale langevad kiired — n. n. äärkiired — lõikavad optilist peatelge seda lähemal läätsale, mida äärepoolsemad nad on.



Joon. 118.

Joonistusel 118 ilmub tsentraalsete kiirte Aa ja Ab fookus harilikus kauguses f, kuna aga äärkiired Ac ja Ad lõikavad pea-

telge kuskil lähemal läätsale (punktis h). Ühe fookuse asemel saame nii siis terve rea fookuseid punktide f ja h vahel. Kui selle koha peal ekraan hoida, siis ilmub viimasel valgusepunkti A kujutus mitte punktina, vaid väikese ümmariku täpina. Viimane on seda suurem, mida suurem on läätsa läbimõõt ja mida kumeramad tema pinnad. Teadagi ilmub ekraanil punkti asemel samasugune täpp ka asjapinna iga punkti kujutusena. Kõik need täpid lasuvad jaoti teineteise peal ja sünnitavad sellepärast segaste piirjoontega asjapildi. Seda nähtust hüütakse sfääriliseks aberratsioon'iks.

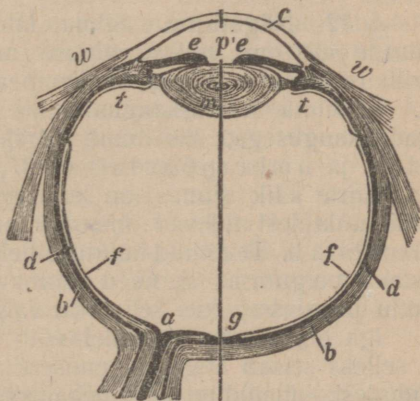
On teada, et lihtsa päevapildiaparaadiga võimatu on saada „teravaid“ pilte, kui ülesvõtteid teha täie läätsaavausega. Selle põhjuseks ongi sfääriline aberratsioon. Diafragma võime äärkiri kinni pidada ja sellega vähendada aberratsiooni mõju. Mida väiksem on diafragma, seda tsentraalsemad on kiired ja seda teravamad pildi piirjooned.

On võimalik kombineerida kahte läätsa niiviisi, et kõik kiired selles läätsade süsteemis peaaegu ühte fookusse murduvad. Niisugune kokkuseatud lääts annab teravaid pilte ka täie avausega. Teda nimetatakse aplanaadiliseks läätsaks.

Peatükk IV.

Silm ja nägemine.

§ 41. **Inimese silm** on ümberringi kaetud kõva nahkestaga b (joon. 119), mille väljastpoolt nähtavad osad w-w on tuntud nimetuse all silmavalge. Eestpoolt küljest on see väliskate vähe kumeram ja läbi-
paistev, — teda hüütakse seal sarvkileks c. Sarvkile taga asub n. n. värvkile (Jris) e-e, mille keskkohas on ümmarik avaus p—silmatera (Pupille). Otse viimase taga seisab läbi-
paistev läätsakujuline keha m, n. n. silmalääts. Silmaläätsa serva ümbritseb ringkujuline pael, mille pingutus muutuda võib sellekohaste muskrite t mõjul. Ühes paela pingutamise-
ga saab elastne silmalääts kas enam või vähem kokkusurutud, mille tõttu tema külgpinnad enam või vähem väljapainduvad ja sellega kumeramaks või lamedamaks muutuvad.



Joon. 119.

Väljastpoolt vaadates näeme seega igas silmas kõige pealt valget nahkkesta w-w, selles ümmariku sinist, halli või pruuni värvikilet e ja viimase keskkohas musta „silmaterana“ paistvat avaust p.

Silmalääts jagab silma siseruumi kaheks, üks-teisest eraldatud kambriks. Välise sarvkile ja silmaläätsa vaheline kamber on täidetud vedela kehaga, — n. n. klaaslimaga. Tagumist suuremat kambrit täidab läbipaistev süldisarnane aine, — n. n. klaaskeha.

Läbipaistvate silmaosade murdumiseksponent on mitmesugune: kõige suurem on ta silmaläätsas (1,437) väiksem tagumise kambri klaaskehas (1,348) ja veel väiksem esimese kambri klaaslimas (1,342).

Seestpoolt on silma nahkest kaetud n. n. soonkilega (d), mille musta pinna peal asub nägemisergu õhuke võrk f-f, mida nimetatakse võrkkileks (Retina). Nägemiserk ise tuleb silma a juures. Ta jaguneb ülipeenikesteks kiududeks, mis punktiist a soonkile pinda mööda igale poole laiuli lähevad, sünnitades seal nimetatud võrkkile. Ergukiudude otsadel on iseäralik kuju: mõned nendest kujutavad väikseid silindrilisi pulgakesi, teised aga pudelisarnaseid kolbikesi. Need pulgakesed ja kolbikesed õieti moodustavadki võrkkile valgustundliku kihi.

Pulgakesed valmistavad iseäralikku purpur-punast värviainet, mis ülitundlik on valguse vastu: elava looma juures kaotab ta valguses otsekohe oma punase värvi, muutub aga pimedas ruttu jällegi punaseks. See purpurvärv on väga sarnane päevapildi plaadi broomhõbekihiga: nagu seal, nii jääb ka silma võrkkilel jälg järele igast valguskiirest, mis langeb valgustundliku kihi peale. Tapetud loomade võrkkilel nähakse mõnikord varsti peale surma välisasjade valget pilti punasel põhjal.

§ 42. **Nägemine.** Silma läbipaistvad osad moodustavad läätsade süsteemi, milles valguse murdumine sünnib samuti kui harilikus koondusläätsas, mille peafookuskaugus umbes 15 mm on. Et silma fookuskaugus väike on võrdlemisi vaadeldavate asjade kaugusega, siis ilmub võrkkilel viimaste kujutus vähendatult ja ümberpöörduvalt (§ 37.).

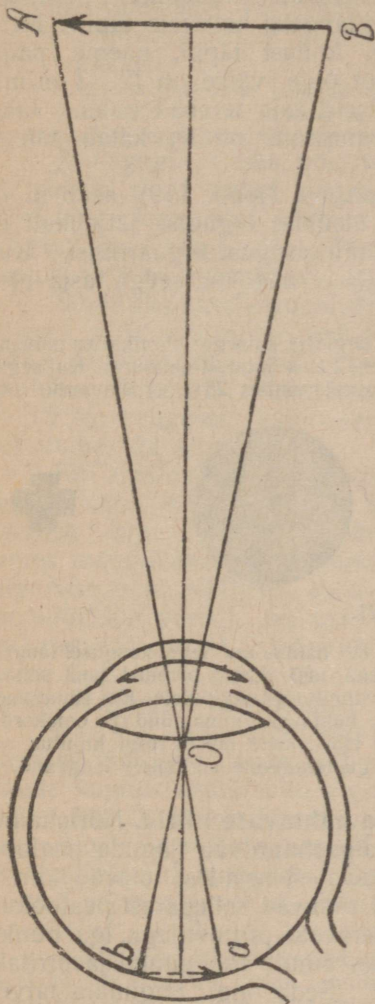
Kiirte käik silmas on kujutatud joonistusel 120. Asja AB pinnapunktidest tulevad kiired murduvad silmas ja koonduvad fookustes a b. Tekkinud kujutuse heledad kohad ärritavad võrkkile vastavaid erguotsakesi, need kannavad seda ärritust nägemisergu kaudu peaaigusse, kus selletõttu valgustunne tekib.

Iga erguotsake võrkkilel võib üksikult mõjuda peaaaju peale, — selleks seisab kogu nägemiserk koos väga paljudest üksikutest kiududest, — üleüldine mõju peaaigus oleneb siis sellest, missugused ja kui palju erguotsi silmas ühekorraga ärritusid. Iga pilt võrkkilel tekitab sellepärast isesuguse valgustunde peaaigus. Neid mitmesuguseid valgustundeid kanname meie oma kogemuste ja harjumise põhjal üle vastavate asjade peale, lugedes viimaseid valgustunnete

otsekohesteks põhjusteks: meie ei „näe“ mitte võrkkiel ilmuvat pilti, vaid otse teda sünnitavat asja.

Kui mingi koht võrkkiel ärritub sinna langeva valguse mõjul, siis tuleme teiste meelte, iseäranis katsumismeele abil otsusele, et vastav asi, millest „ärritus“, s. t. valgus, välja tuleb kas paremal või pahemal pool, üleval või all asub. Selle põhjal „näeme“ siis, et valgusallik kas paremal või pahemal pool, kõrgel või madalal seisab, vaatamata selle peale, et võrkkiel pilt otse ümberpöörduvalt ilmub. Samuti kanname üle mitmesuguse kujuga kehadelt saadud muljed otse nende kehade peale. Lapsest saadik tunneme näiteks seda valgusmuljet, mida sünnitab meis ümmarik keha. Iga kord, kui meis nüüd tekib niisugune valgustunne, teame meie juba ilma katsumata, et vastav keha ümmarik peab olema: meie „näeme“ keha kuju, olgugi et võrkkiel ilmunud pilt peajule mingisugust otsekohest märki ei anna keha ulatuse kohta ruumis. Liikudes oleme tähele pannud, mil viisil sellejuures ümberseisvatelt asjadelt saadud valgusmuljed muutuvad; võrreldes neid mälestusi vaatlemise juures, „näeme“ asja kaugemal või lähemal ruumis jne.

2) Asja suuruse üle otsustame võrkkielile heidetud pildi suuruse kaudu. Viimane on määratud keha äärmistest punktidest tulevate kiirtega, — n. n. vaatamisnurgaga AOB (joon. 120). Niikaua, kunni võrreldavad asjad seisavad ühekaugusel silmast, on vaatamisnurk proportsionaalne asja suurusega, nii et meie otsekohe selge ettekujutuse saame asjade suuruste vahekorra. Asja kaugenemisel aga väheneb tema vaatamisnurk; seega võib kaugemal seisev suur asi samasuure kujutuse võrkkielile anda kui lähedal seisev väike asigi. Sel puhul võime jällegi ainult oma kogemuste abil otsustada asjade suuruste üle.



Joon. 120.

§ 43. **Kollane ja pime täpp.** Erguotsade pulgakased ja kolbikesed ei ole mitte ühtlaselt ärajaotatud üle kogu võrkkiel: selle koha ümber, kus silma tuleb nägemiserk (a, joon. 119), on koondatud rohkem kolbikesi, kuna võrkkiel äärmistes osades ülekaal on pulgakestel. Ka mõlemate tihedus ei ole mitte ühe-

suurune üle kogu võrkile. Kui silmaläätsa telge pikendada kunni võrkkileni, siis leiame lõikepunkti g ümber väikese pleki, millel tihedalt on koondatud ainult kolbikesed. Seda kohta nime-tatakse tema värvi järgi kollaseks täpiks. Ta on kogu võrk-iles kõige valgustundlikum koht. Teravamal vaatlemisel pöörame silma nii, et vaadeldud asja kujutus langeks kollasele täpile. Neid asju, mille kujutus ilmub väljaspool kollast täppi, näeme palju halvemini. Et kollase täpi läbimõõt õige väike on (2—3 m/m), siis võime korruga ainult õige väikseid asju teravalt näha. Juba seesuguse asja kujutus, mille vaatamisnurk on 1° , katab täiesti kogu kollast täppi.

2) Nägemisergu sissetuleku kohas a (joon. 119) asub n. n. pime täpp. Selles kohas ei leidu üleüldse erguotsi, järjekult ei sünnita tema peale langev valgus mingisugust erguärritust. Kui kujutus langeb pimedale plekile, siis ei näe me seega asja üle-üldse mitte.

Pimeda täpi olemasolu võib tõestada järgmise katsega: kinnikattes pahema silma, vaatame paremaga teravalt joonistusel 121 kujutatud nelinurka. Kui aegamööda pöördub tõsta, siis kaob teataval kaugusel (umbes 25 cm.) ümmarik ring



Joon. 121.

üsnä ära, kuna temast paremal pool seisav rist nähtav on. Sellel kaugusel langeb musta ringi kujutus otse meie silma pimedale täpile peale; paremal pool seisva risti kujutus aga satub kõrvalolevale valgustundlikule võrkkilele. Kui silma veel kõrgemale tõsta, siis saab must ring uuesti nähtavaks, kuna nüüd rist omakorda ära kaob: nüüd asub risti kujutus pimedas täpis, kuna musta ringi kujutus on vähe kõrvale nihkunud ja seega uuesti valgustundlikule võrkkilele langenud.

§ 44. Akkomodatsioon ja asja nähtavuse piirid. Normaalne silm on niiviisi ehitatud et tema valgustmurdvate jagude peafookus otse võrkkilel asub. Kaugelseisvatest asjadest tulevad kiired paralleelselt silma, nende kujutused ilmuvad sellepärast peafookuses ja võrkkilele heidetud pilt on teravate piirjoontega. Iga punkt asjapinnal annab sel puhul kujutuses ainult ühe punkti ja ärritab seega ainult ühte erguotsakest. Seda ongi tingimata tarvis selgelt nägemiseks. Nii pea kui üks ja sama erguots ärritub mitme asjapinnapunkti poolt, muutub meie nägemine segaseks. See juhtub siis, kui asja kujutus ei ilmu mitte otsekohe võrkkilele, vaid tema ees või taga, võivad ju sarnasel juhusel lõigata võrkkilet ühes ja samas punktis kiired, mis tulevad mitmesugustest asjapunktidest.

Oleks silmalääts kõva keha, siis ilmuksid kõigi lähedalseisvate asjade kujutused tagapool võrkkilet (§ 34) ja lähedaid asju

ei võiks meie üleüldse selgelt näha. Tõepoolest võime aga tarbekorral silmaläätsa kumerust muuta, nii et mistahes kaugusel seisva asja kujutus otse võrkkilele satub. Seda nähtust nimetatakse akkomodatsiooniks. Vaadates mõnda lähedal seisvat asja, muutub silmalääts vastavate musklike abil vähe kumeramaks, kiired murduvad temas järsumalt ja kujutus nihkub võrkkile tagant otse võrkkilele.

Sellest selgub, miks lähedalt vaatamine enam väsitab, kui kaugelt vaatamine: kuna silmalääts ainult kaugele vaatamisel viibib omas loomulikus olekus, siis puhkavad tema kumerust muutvad musklid ainult sellel juhusel.

2) Olgugi, et silm võib näha nii kaugeid kui lähedaid asju, on olemas siiski teatud kaugus, mille juures me harilikul valgustusel kõige kergemini näeme. Seda kaugust hüütakse selgelt nägemise kauguseks. Tema juures loeme harilikult, kui valgustus on hea; normaalse silma jaoks on ta umbes 25 cm.

Silma akkomodatsioonivõimel on omad piirid. Kõige väiksem kaugus, mille juures me veel selgelt näha suudame, oleneb silma läätsa painduvusest. Mida noorem on inimene, seda painduvam on tema silmalääts; sellepärast võivad lapsed veel selgelt näha 8—10 cm kaugusel, kuna vanadel see võimalik on ainult algades umbes 22 sentimeetrist.

Kui nimetatud sai, et normaalne silm ka lõpmata kaugele selgelt näha suudab, siis ei tähenda see veel, et me kõiki nii kaugeid asju tõepoolest näeme. Peale valgustuse on selle juures mõõduandev asja suurus. Just viimane määrab ära meie nägemise piiri: selleks, et asi nähtav oleks kui niisugune (ja mitte kui punkt), on tarvis, et tema kujutus võrkkilel kataks vähemalt 2 kõrvutiseisvat erguotsakest. Vastasel korral ärritaks ta ainult ühte erguotsa ja peaaegu sünniks viimase kaudu niisugune valgustunne, nagu oleks kogu asi ainult punkt.

Ka seal, kus erguotsad on kõige tihedamini koos, s. o. kollases täpis, on nende vahe siiski nii suur, et ainult nende asjade kujutus katab mitu erguotsa mille vaatamisnurgad on suuremad kui 1'. Sellest järgneb, et me kehadena näha võime ainult neid asju, mis meile paistavad suurema vaatamisnurga all kui 1'. Et vaatamisnurk suureneb asja lähenemisel, siis paistavad meile kauged asjad alguses punktina; lähenedes aga suureneb vaatamisnurk ja me näeme ikka enam ja enam asja kontuure.

Silmale üsna lähedal olevaid asju võime eelpoolkirjeldatud asjaolu tõttu ka ainult siis näha, kui nende suurused võimaldavad vähemalt 1'-lise vaatamisnurga. Et me silma asjale mitte piiramata ei saa lähendada, siis on nähtavus ka sel juhusel piiratud asja suurusega. On asi nii väike, et me teda ka kõige lähemalt vaadates ei näe, siis suurendame kunstlikult vaatamisnurka, tarvitades selleks suurendusklaasi, mikroskoopi jne.

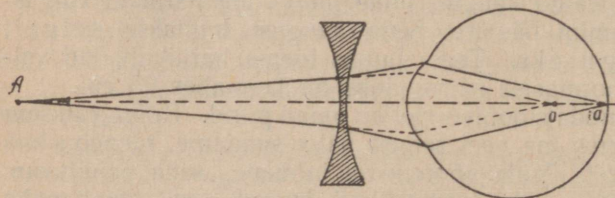
§ 45. Lühi- ja kaugenägemine. On olemas silmi, milles kaugelseivate asjade kujutus heitub võrkkile ette, nii et ainult lähemad asjad otse võrkkilel kujutuvad.

Arusaadavalt ei või seesugune lühinägemisega silm kauged asju selgelt näha. Temas on silmalääts mingisugustel põh-

justel liiga kumeraks muutunud, mille tõttu silma peafookus võrkile ees asub. Et silmaläätsa kumerus akkomodatsiooniga ainult suurenda, seega tema peafookuskaugus ainult väheneda võib, siis ei suuda silm ise seda viga parandada.

Kunstlikult kõrvaldub lühinägemine õõnesläätsa või õõnesprillide abil.

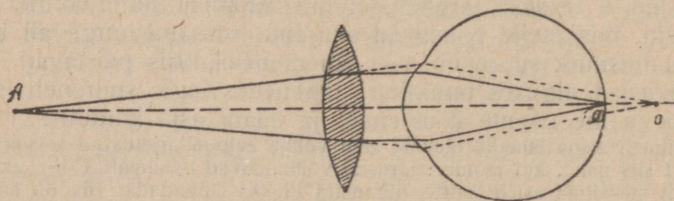
Asetades silma langevate kiirte teele õõneslääts, muutuvad kiired viimases enam laialiminevateks, nii et nende fookus a kaugemale silmaläätsa taha nihkub (joon. 122). Läätsa parajal kumerusel



Joon. 122.

annavad siis kaugelt asjalt tulevad paralleelsed kiired võrkile teravjoonelise pildi, ilma et silmalääts akkomodeerida tarvitseks. Lähemate asjade kujutuse juhhib siis silm ise akkomodeerimisega võrkilele.

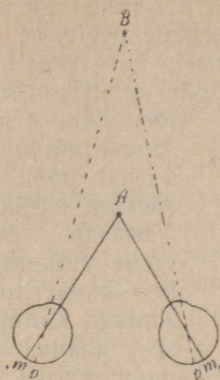
2) Kaugenägemise puhul on silmalääts lamedam kui normaalses silmas. Paralleelselt tulevad kiired murduvad temas liiga vähe, nii et nende lõikepunkt seisab võrkile taga. Sellepärast peab sarnane silm akkomodeerima (s. t. läätsa kumeraks muutma) juba kaugelseivate asjade vaatamisel. Et aga akkomodeerimise võime on piiratud, siis jäävad lähedalseivate asjade kujutused — vaatamata akkomodeerimise peale — ikkagi võrkile taha, ja nende nägemine on segane.



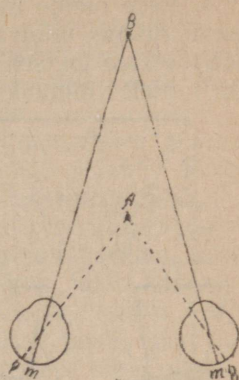
Joon. 123.

Kaugenägemist võib parandada kumerläätsa või kumerprillide abil. Joonistusel 123 kujutatud skeemil murduvad kiired juba enne silma kumerläätsas vähe koomale, nii et punkti A kujutus silmaläätsa loomuliku kuju juures võrkile ilmub. Läbi niisuguse prilli näeb kaugenägemisega silm ka lähedal olevaid asju selgelt.

§ 46. Nägemine kahe silmaga; stereoskoop. Joonistusel 124-a kujutagu m ja m^1 pahemat ja paremat silma. Vaadates punkti A peale, pöörame alati mõlemad silmad nii, et silmateljed Am ja Am^1 lõikuksid selles punktis. Niisuguse seisjuures langeb punkti A kujutus mõlemas silmas otse kollasele täpile, asub ju viimane silmateljel (§ 43).



Joon. 124-a



Joon. 124-b.

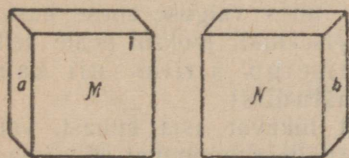
Vaadates mõlema silmaga punkti B peale (joon. 124-b), pöörame silmi nii, et nende teljed jällegi vaadatud punktis lõikuksid, s. t. et B kujutused m ja m^1 jällegi kollasel plekil ilmuvad.

Olgugi, et vaadatud punkti kujutus kummagis silmas eraldi, s. t. kaks korda ilmub, näeme meie teda ainult ühekordselt. Katsetes näitavad, et meie ainult sel puhul ühekordselt näeme, kui asja kujutused mõlemas silmas üks-teisele vastavatele võrkkiilepunktidele (näiteks kollasele täpile) langevad.

Seda võib tõestada lihtsate katsetega: hoiame, näiteks sõrme punktis A (joon. 124-b), ja vaatame teravalt kaugemal seisvat punkti B: sõrm paistab meile kahevõrdelt. Joonistusest selgub, et sõrme kujutus (p) ilmub ühes silmas pahempool kollast plekki, teises silmas aga—paremal pool. Punktid p ja p^1 ei ole mitte teine-teisele vastavad võrkkiilekohad: kui, näiteks, mõlema silma lõiget nii üks-teise peale asetada, et silmade optilised teljed ühte langeksid, siis katavad teine-teist küll mõlema silma kollased täpid, kuna aga punktid p ja p^1 seda mitte ei tee. Selle katse juures ilmuvad nii siis punkti B kujutused teine-teisele vastavates, sõrme A kujutused aga teine-teisele mittevastavates võrkkiilepunktides. Esimest näeme ühekordselt teist aga kahekordselt.

Seesama väike katse tõestab ka, et silmade ilmuvate kujutuste ühekordne „nägemine“ mitte ei põhjene meie kogemuste või harjumuse peal, vaid et selleks olema peab mingisugune sisemine põhjus, sest muidu peaksime alati ühekordselt nägema.

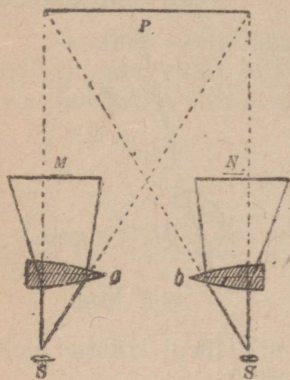
2) Kui ühte ja sedasama asja vaadata esiteks ühe silmaga, ja siis teiseaga, siis ei näe meie mõlemal juhusel mitte ühesugust pilti; parem silm näeb rohkem asja paremat külge (b) (joon. 125), pahem silm aga rohkem tema pahemat külge (a). Kui asja vaadata korraka mõlema silmaga, siis näeme teda ühekordselt, ja nimelt kehana ruumis. Ainult kahe silmaga vaadates võime selgelt vahet teha keha lähemate



Joon. 125.

ja kaugemate pindade vahel, nii et meie ruumi öieti ära tunda võime ainult niisuguse vaatamisega.

Meie oleme niivõrd harjunud iga sarnast valgusmuljet ülekand ruumis viibivate kehade peale, et me ruumi täitvat keha näha võime ka sel juhul, kui teda üleüldse olemaski ei ole. On nimelt võimalik kas päevapildistamise või lihtsa perspektiivse



Joon. 126.

joonistamise abil valmistada kaks niisugust pilti ühest asjast, nagu viimane paistab meile vaatamisel ühe ja teise silmaga üksikult (näiteks, joon. 125). Vastavate abinõudega (prismadega) võime mõlema pildi kujutusi heita ühte ja samasse kohta. Kui nüüd mõlema silmaga korraka neid kujutusi vaadata, siis saame sarnase valgusemulje, nagu seisaks kujutuste asemel asi ise kehana ruumis.

Olgu m ja n (joon. 126) kaks kirjeldatud pilti. Läätspinnaliste prismade a ja b läbi näeme mõlema pildi kujutust ühes ja samas kohas P; selle juures

on saadud mulje niisugune, nagu seisaks punktis P piltide ase-

mel ruumi täitev keha.

Kirjeldatud aparati hüütakse stereoskoobiks.

J. 127 kujutab stereoskoopi pealt vaadates. Läätspinnalised prismad L¹ ja L² on kinnitatud kasti avaustesse. Pildid asetatakse vastasseisva kasti põhja külge, mida valgustada võib peegli P abil.

Kasti sees olev vahesein hoiab ära, et pahemalt pildilt ükski valguskiir ei pea-

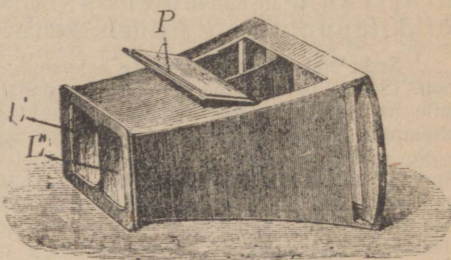
seks paremasse silma, ja ümberpöörduvalt. Piltide kujutused ilmu-

vad kuskil kastipõhja taga, nii nagu see näidatud skemaatilisel

joonistusel 126.

joonistusel 126.

joonistusel 126.



Joon. 127.

§ 47. **Valguse mulje kestvus.** Katsed tõestavad, et valgustunne meis mitte otsekohe ei hävine ühes valguse enese kustumisega, vaid et meie veel umbes $\frac{1}{7}$ sekundi jooksul peale selle „näeme“. See tähendab, et nägemisergu ärritus nii kaua edasi kestab peale valguse kustumist.

Teatavasti ei näe meie kiirelt liikuvat asja ennast, vaid kogu tema liikumisteed. Tiirutades näiteks hõõgavat sütt traadi otsas, ei näe meie muud, kui katketut hõõgavat ringjoont, mida mööda süsi liigub. See nähtus on seletatav ülevalnimetatud

valgusemulje edasikestvuse põhjal peale valguse kustumist: kuna liikuv süsi igas seisus meis valgusemulje tekitab, mis $\frac{1}{7}$ sekundit edasi kestab, siis läheb ta selle aja jooksul juba läbi mitme teise ruumpunkti, sünnitades meis ikka uusi ja uusi valgusmuljeid. Nii võib juhtuda et tervel ringil sündinud valgusemuljed veel ühel ajal meis edasi kestavad: meie näeme siis seda ringi, nagu kiirgaks iga tema punkt ühel ajal valgust välja.

Selle silmaomaduse peal põhjenevad mitmesugused aparaadid, mille abil sünnitada võib n. n. „liikuvaid pilte“. Kõige tähtsamaga nendest, tuntud kinematograafiga tutvuneme § 55.

Valgusemulje kestvus oleneb valgustuse tugevusest. Eelpool nimetatud $\frac{1}{7}$ sekundit on maksev ainult hariliku, keskmise valgustuse puhul. Väga intensiivne valgus jätab kauemalt kestva mulje, nõrk valgus aga lühemat aega kestva ärrituse. Kui palja silmaga vaadata selge päikse peale, siis saab silm „pimestatud“: erguotsade ärritus kestab siin pikemat aega, mille jooksul silm uusi valguseärritusi muidugi mitte vastu ei saa võtta ja nii siis ka asju ei näe.

§ 48. **Värvide nägemine.** Peale valguse intensiivsuse teeb meie silm veel vahet tema värvis. Värvide nägemist seletab Helmholtzi ja Young'i loodud teooria järgmiselt: võrkkiile leidub 3 liiki erguotsakesi: esimesed nendest tekitavad iseäralist valgustundlikku ainet, mille lagunemine valguse mõjul meis välja kutsub punase värvi tunde; teised sünnitavad ainet, mille lagunemine rohelise ja kolmandad niisugust, mille lagunemine sinise värvi tunnet meis tekitab. Kui kõik ained ühekorraga ja ühevõrra lagunevad, siis saame valge värvi tunde.

Nimetatud ainete lagunemist ei tekita aga mitte igasugune valgus ühevõrra: punase valguse mõjul laguneb kõige rohkem esimene aine, rohelise mõjul—teine ja sinise valguse mõjul kolmas aine. Vahepealse värviga valgus kujutab ainult nende kolme põhivärvi segu ja lahutab sellepärast kahte ehk koguni kõike kolme valgustundlikku ainet korraga. Sellest saadud mulje asub siis vastavate põhivärvide muljete vahel ja meie näeme nende segavärvi.

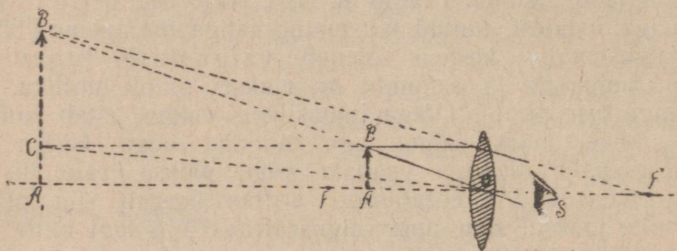
2) Nimetatud teooria abil on seletatav n. n. subjektiivsete värvide nägemine. Nii hüütakse neid värvitundeid, mis tekivad meis, ilma et meie silma langeks vastav värviline valgus. Igaüks on tähele pannud, et punase lambi juurest päevavalgusele tulles, kõik valged asjad paistavad rohekana: viibides pikemat aega punasel valgusel laguneb kõik see aeg ainult punasetundlik erguaine,—teda väljatöötavad orgaanid väsivad ja võrkkiile muutub vähem tundlikuks punase värvi vastu. Valges valguses peituvad punased kiired ei mõju siis vimase peale enam nii tugevasti kui vastavad rohelised ja sinised kiired, nii et saadud üleüldine mõju kaldub rohelise ja sinise poole. Meile paistab nagu sisaldaks valge valgus nüüd enam rohelisi ja siniseid kiiri kui harilikult ja näeme sellepärast valget pinda rohekana.

Peatükk V.

Optilised aparaadid.

§ 49. **Suurendusklaas ehk luup.** 1) Kui silma juures hoitud kumerläätsa L läbi mõnda väikest, teisel pool läätsa seisvat asja AB vaadata, siis näeme viimase suurendatud eba-

kujutust $A'B'$ (joon. 128). § 37, III järele peab selleks asi läätsa ja tema peafookuse F vahel seisma. Lääts hoitakse niisugusel kaugusel asjast, et silm suurendatud kujutust $A'B'$ selgeltnägemise kaugusel $S=OA'$ näeks, sest ainult siis võime kujutust kõige selgemini ja hõlpsamini vaadata. Harilikult tarvitatakse suurendusklaasina ehk luubina väikese fookuskaugusega kummerlääts ($F=12-50$ mm.)



Joon. 128.

2) Luubi suurenduseks nimetatakse arvu, mis ära määrab, mitu korda läbi luubi paistva kujutuse $A'B'$ vaatamisnurk (§ 44₂ ja 44₃) suurem on kui palja silmaga vaadatud ja samal selgelt nägemise kaugusel seisva asja enese vaatamisnurk. Kui selgeltnägemise kaugus on S cm ja läätsa peafookuskaugus F cm, siis on luubi suurendus v :

$$v = \frac{S}{F} + 1 \quad (28).$$

Töestus: Et silm läätsa ligidal seisab, siis võime hõlbu pärast oletada, et ta punktis O asub. Kui asi ise kujutuse $A'B'$ kaugusel seisaks, siis oleks ta nähtav vaatamisnurga COA' all. Seega on luubi suurendus

$$v = \frac{A'O B' \angle}{A'O C \angle} = \frac{tg A'O B' \angle}{tg A'O C \angle}$$

sest et nurgad väiksed on.

Joonistusest selgub et $tg A'O B' \angle = A'B' : A'O$ ja

$$tg A'O C \angle = A'C : A'O = AB : A'O, \text{ sest et } A'C = AB.$$

Seega on

$$v = \frac{A'B' : A'O}{AB : A'O} = \frac{A'B'}{AB} = \frac{A'O}{AO} = \frac{\text{kujutuse suurus}}{\text{asja suurus}}; \quad (29)$$

Formuli 20 järele on $\frac{1}{d} + \frac{1}{f} = \frac{1}{F}$; käsitatud juhusel on

$$f = -A'O = -S, d = AO, \text{ nii siis}$$

$$\frac{1}{AO} = \frac{1}{S} + \frac{1}{F} = \frac{S+F}{SF}$$

võrreldes seda formuliga (29), näeme, et

$$v = \frac{A'O}{AO} = \frac{S}{AO} = \frac{S+F}{F} = \frac{S}{F} + 1.$$

Et selgeltnägemise kaugus S iga vaatleja jaoks konstant on, siis järeleb leitud formulist: **luubi suurendus on seda**

kõvem, mida väiksem on läätsa F , s. t. mida kumeram on lääts. S on harilikult 25 cm; kui näiteks $F = 3$ cm, siis on suurendus

$$v = \frac{25}{3} + 1 \approx 9 \text{ kordne.}$$

Väga kumeratel läätsadel on suur aberratsioon, sellepärast ei ilmu nende kujutus enam selgelt. Kui seesuguse läätsaga siiski tahetakse selget pilti saada, siis peab vastava diafragma hävitama kõik äärkiired. Muidugi ilmub siis kujutus sedavõrd tumedamana.

On ka võimalik ühe läätsa asemel tarvitada mitmest läätsast kokku seatud luupi. Valides kohaselt läätsade kumerused, võime sellel teel saada üsna väikse aberratsiooniga ja kõva suurendusega luubi.

§ 50. **Mikroskoopi** tarvitatakse siis, kui nõutud on väga kõva suurendus. Kõige lihtsamal kujul moodustavad mikroskoopi kaks kumerläätsa: väiksem ja kumeram nendest Q (joon. 129) seisab vaadeldava asja AB ligidal, teda nimetatakse objektiiviks. Suurem lääts P asub silma juures, teda hüütakse okulaariks.

Objektiiv A annab vaadeldava väikese asja AB kõvasti suurendatud ümberpööratud ja reaalse kujutuse ab. Selleks peab asi allpool (kaugemal) objektiivi peafookust asuma (§ 37 II). Tekkinud reaalsel kujutusel ab vaadatakse nagu mõnda asja läbi okulaari P kui suurendusklaasi. Meie näeme siis ab suurendatud imaginaarset pärikujutust $a''b''$. Et ab oli asja ümberpööratud kujutus, siis ilmub ka vaadeldav ebakujutus asja ümberpööratud pildina.

Selleks, et $a''b''$ selgelt nägemise kaugusel (25 cm) vaatlejast võiks ilmuda, peab ab okulaari ja tema peafookuse F_2 vahel seisma, ja nimelt viimase läheduses. Selleks tuleks okulaari tõsta või langetada kunni ta parajale kaugusele ab suhtes satub.

Praktilistel põhjustel ei sünni kujutuse ab parajale kaugusele seadmine mitte okulaari üles ja alla nihutamise teel, vaid kogu läätsade süsteemi üles või alla tõstmise kaudu. Objektiiv nihkub selle juures kas lähemale või kaugemale asjast AB , ühtlasi liigub kujutus ab — kui läätsade vahe muutmataks jääb — lähemale või kaugemale okulaarist.

2) Mikroskoobi üleüldine suurendus on seda tugevam, mida tugevam on objektiivi ja okulaari suurendus üksikult. Arvuliselt võrdub mikroskoobi suurendus objektiivi ja okulaari suurenduste kasvatisega.

Tõestus: Joonistusel 129 on eraldi kujutatud selgelt nägemise kaugusel $O'C' = OC$ seisva asi $A'B' = AB$. Asja vaatamisnurk on $A'O'B'$, niisama kaugel seisva kujutuse $a''b''$ vaatamisnurk aga on $a''O''b''$. Samuti nagu luubi, nii on ka mikroskoobi suurendus v :

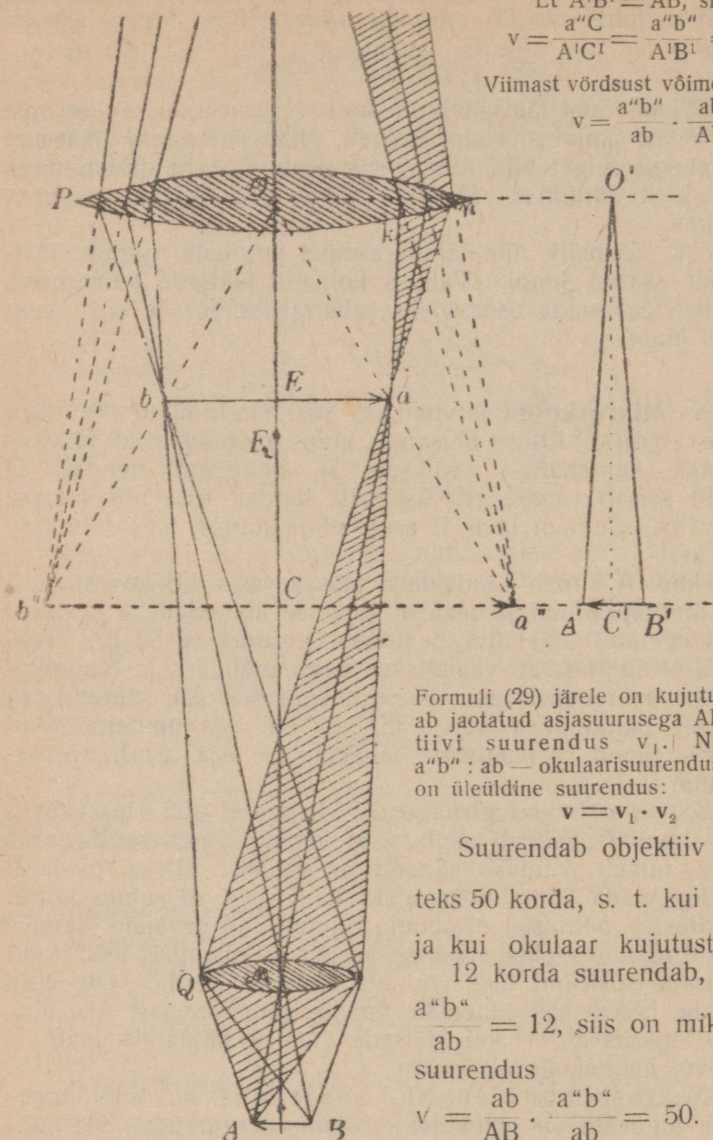
$$v = \frac{a''O''b''}{A'O'B'} = \frac{a''OC}{A'O'C'} = \frac{\text{tang } a''OC}{\text{tang } A'O'C'} = \frac{a''C:OC}{A'C':C'O'} = \frac{a''C}{A'C'}$$

$$\text{Et } A'B' = AB, \text{ siis on}$$

$$v = \frac{a''C}{A'C'} = \frac{a''b''}{A'B'} = \frac{a''b''}{AB}$$

Viimast võrdsust võime kujutada:

$$v = \frac{a''b''}{ab} \cdot \frac{ab}{AB}$$



Formuli (29) järele on kujutuse suurus ab jaotatud asjasuurusega AB — objektiivi suurendus v_1 . Niisama on $a''b'' : ab$ — okulaarisuurendus v_2 , seega on üldine suurendus:

$$v = v_1 \cdot v_2$$

Suurendab objektiiv asja näi-

teks 50 korda, s. t. kui $\frac{ab}{AB} = 50$

ja kui okulaar kujutust ab veel 12 korda suurendab, nii et

$\frac{a''b''}{ab} = 12$, siis on mikroskoobi suurendus

$$v = \frac{ab}{AB} \cdot \frac{a''b''}{ab} = 50 \cdot 12 = 600$$

Joonistus 129.

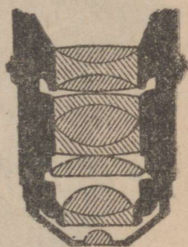
Tundes asja kangust objektiivist ja viimase peafookuskaugust võime läätsaformulit (20) ja (23) abil välja arvata objektiivi suurenduse $\frac{ab}{AB}$. Okulaari suurenduse $\frac{a''b''}{ab}$ määrab ära formul (28) kui tuntud on vaatleja selgetnägemise kaugus S ja okulaari peafookuskaugus.

Et saada võimalikult suurt üleüldist suurendust, peab nii objektiiv kui okulaar võimalikult tugevasti suurendama. Kuid siiski langeb suurendamise juures peasa objektiivi peale, sest et okulaari suurendus kaunis piiratud on. Seda näeme järgmisest: kujutust ab ei saa meie okulaari läbi mitte niisama vaadelda kui mõnda tõe poolest seal viibikat asja. Kuna viimane tõe punktist (näiteks a) kiiri igale poole laiali saadab, lähevad kujutuse punktist a kiired välja ainult koonuse kan sees. Asja kujutust $a''b''$ näeme ka siis, kui okulaari ette asetame üsna väikse auguga diafragma, sest et mõned kiired punktist a langevad ikkagi läbi diafragma. Okulaari ees seisva kujutuse punktist a aga ei pääse kiired üleüldse meie silma kui diafragma avaus kunni punktini k ei ulata — langevad ju muidu kõik punktist a välja tulevad kiired (koonuse kan sees) diafragma seinale. Sarnasel puhul ei näe meie punkti a .

Sellest järgneb et okulaari ees seisev diafragma ära varjab kujutuse ab , äärmised punktid, — ta vähendab mikroskoobi nägemisvälja. Et see mitte soovitatav ei ole, siis ei või meie okulaari ees väikest diafragmat tarvitada. Selle tagajärjel peab okulaar väikese kumerusega, s. t. nõrga suurendusega olema, muidu oleks sfäärilise aberratsiooni mõju liiga segav (§ 40).

Objektiiv, selle vastu, sünnitab tõelise asja kujutuse, — teme avause suurus ei mõju sellepärast nägemisvälja suuruse peale. Tarvitades väga kumeraid ja väikese läbimõõduga objektiive, saame tugeva suurenduse, ilma et aberratsiooni mõju liiga segav oleks, oleneb ju viimane lätsa läbimõõdust.

3) Tõepoolest kujutab mikroskoobi objektiiv alati tervet läätsade süsteemi, milles hulk üksikuid kumer- ja õnesklaase on koondatud. Joonistus 130 kujutab näiteks ajakohase objektiivi lõiget; temas on tervelt 10 lätsa. Kõige esimene (alumine) nendest on ikka väikse poolkera sarnane, mis oma lameda pinnaga vaadeldava asja poole on pöördud. Järgmised läätsad parandavad aberratsiooni ja teisi vigu, mis esimeses läätsas paratamatu ilmsiks tulevad. Niisugune objektiiv üksi võimaldab mitmesaja kordset suurendamist, nii et mikroskoobi üleüldine suurendus kunni 3000 korrani võib tõusta.

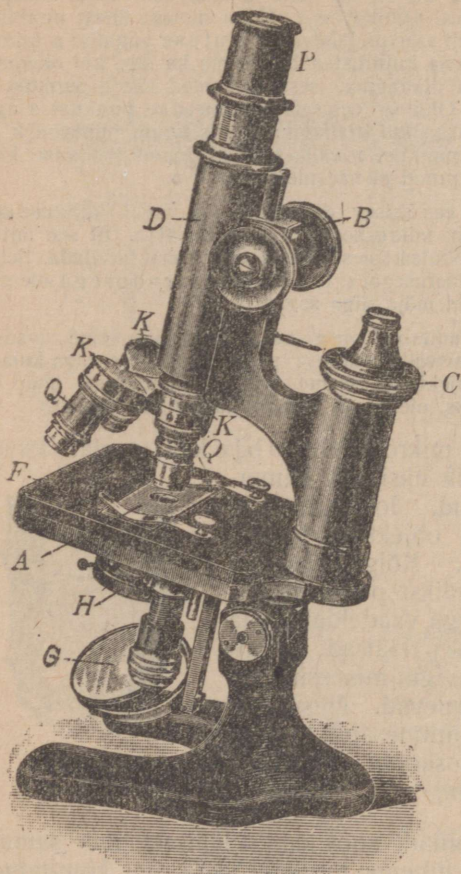


Joon. 130.

Okulaar seisab harilikult koos kahest läätsast, mis samuti kui objektiivi omadki ühise lühema torukese sisse on kinnitatud. Harilikult on igal mikroskoobil mitu isesugust objektiivi ja okulaari, nii et — valides nendest kohase paari — ühe mikroskoobiga võimalik on saada igasugust suurendust.

Joonistus 131 kujutab modern mikroskoobi välist pilti. Objektiiv Q ja okulaar P on kinnitatud vertikaalse metalltoru D alumise ja ülemise otsa külge. Vaadeldav asjakene paigutatakse nelinurgeselise klaastüki A peale lauakesele F , nii et ta seisaks viimase keskkohas oleva augu peal ja otse objektiivi all. Laua F alt juhitakse peegli G abil valgusjuga kumerläätsa H , — n. n. kondensatori peale. Seal murduvad kiired, koondudes ühte punkti, mida läätsa H üles-alla liigutamise abil juhtida võib otse vaadeldava asjakese peale. Sel teel võib asja väga intensiivselt valgustada, mis kõvematel suurendustel tingimata tarvilik on,

jaguneb ju asja pinnalt tulev valgus juba näiteks 100 kordse suurenduse juures $100^2 = 10.000$ korda suurema kujutuspinna üle.



Joon. 131.

Läätsade toru D võib hammasratta B või mikromeeterkrugi C abil üles või alla lasta, nii et objektiiv Q asjast kaugemale või lähemale nihkub. Sel teel juhatakse kujutus, ab (joon. 129) parajale kaugusele okulaarist, nii et lõpulik pilt ilmuks selgetlnägemise kaugusel.

Kujutatud mikroskoobil on 3 isesugust objektiivi Q. Nad on kõik kinnitatud iseäralise kolmnurgelise hoidja k külge, mille abil iga ühte nendest pöörata võib otse toru D alla, s. t. vaatamisseisu. Sel teel on hõlbus vahetada objektiive ja ühtlasi mikroskoobi suurendusi.

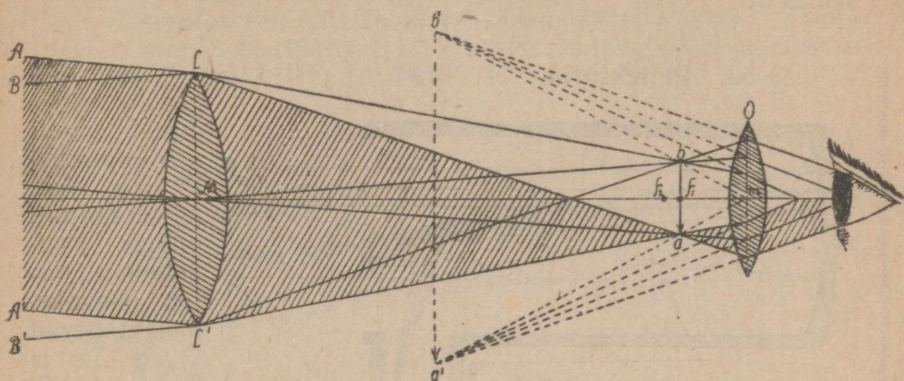
§ 51. Refraktorid.

Teleskoope ehk astronoomilisi pikksilmi tarvitatakse kaugete, peaaesjalikult taevakehade vaatlemiseks. Oma ehitusviisi poolest jagunevad kõik teleskoobid kahte liiki: refraktorid ja

reflektorid. Esimestes sünnib valguskiirte sihi muutmine ainult läätsade, teistes aga jaoti ka õõnespeeglite abil. Praegusel ajal tarvitatakse peaaesjalikult refraktore.

Kõige lihtsam refraktor, tema ülesleidja järele nimetatud Kepleri pikksilm seisab koos suurest objektiivist L ja väiksemast okulaarist O (joon. 132). Kaugelseisva vaadeldava asja ülemisest äärest tuleb objektiivi kiirte juga AL A'L' mida paralleelseks võime pidada. Need kiired murduvad objektiivis kokku kiirele AL paralleelsel abiteljel Ma seisvasse peafookusse, sünnitades seal asja ülemise ääre kujutuse a. Vastavalt annavad asja alumisest äärest tulevad kiired BL B'L' kujutuse b. Tekkinud ümberpööratud reaalselt kujutust ab vaadatakse läbi okulaari

O kui hariliku luubi. Selgetnägemise kaugusel näeb vaatleja pildi ab suurendatud pärikujutust ehk asja ümberpööratud kujutust a'b'.



Joon. 132.

Kujutus ab peab okulaari peafookuse F_2 ligidal seisma (F_2 ja O vahel); objektiivist L seisab ab peafookuskaugusel F_1 . Seega võrdub Kepleri pikksilma üleüldine pikkus umbes tema läätsade peafookuskauguste summaga $mF_1 + mF_2 = F_1 + F_2$.

Teleskoobi suurenduseks (v) nimetame vahetorda vaadeldava kujutuse ($a'b'$) ja asja enese vaatamisnurkade vahel.

Kui oletada, et silm objektiivi tsentrumis M seisab (teleskoobi pikkus on väike, võrdlemisi asja kaugusega), siis on asja vaatamisnurk $\angle ALB = \angle aMb$. Kujutust $a'b'$ aga näeme nurga $\angle a'mb'$ all. Seega on teleskoobi suurendus

$$v = \frac{a'mb'}{aMb} = \frac{amb}{aMb} = \frac{amF_1}{aMF_1} = \frac{\tan \angle amF_1}{\tan \angle aMF_1};$$

Joonistusest 132 selgub, et $\tan \angle amF_1 = aF_1 : F_1m$ ja $\tan \angle aMF_1 = aF_1 : F_1M$ seega on

$$v = \frac{aF_1 : F_1m}{aF_1 : F_1M} = \frac{F_1M}{F_1m}$$

Et aga $F_1M = F_1$ ja F_1m võrdub ligikaudselt $F_2m = F_2$, siis on suurendus

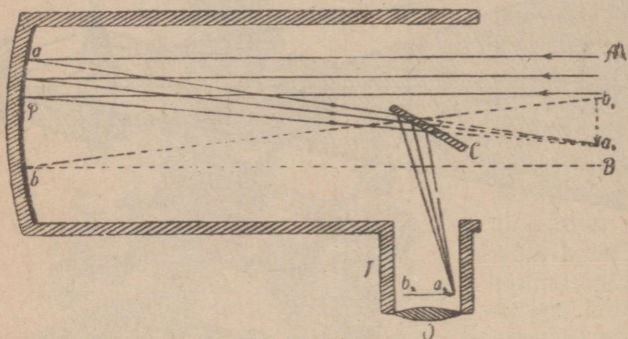
$$v = \frac{F_1}{F_2} \quad (29)$$

S. t. teleskoobi suurendus on seda tugevam, mida suurem on tema objektiivi ja mida väiksem on okulaari peafookuskaugus.

Objektiivi fookuskauguse suurendamine nõuab ühtlasi ka kogu teleskoobitoru pikendamist, mis, muidugi mõista, ainult teatava piirini võimalik on. Okulaari peafookuskauguse vähendamine aga suurendab tema aberratsiooni segavat mõju, mille vähendamiseks tarvitada tuleks diafragmat. Sellega aga hävitame ühe jao kiirtest ja vähendame kujutuse heledust ning vaatamisvälja suurst, mis jällegi soovitatav ei ole. Nii on teleskoobi suurendus praktiliste põhjustega piiratud.

Selleks, et kujutus ka kõva suurenuse juures küllalt hele oleks, peame katsuma võimalikult rohkem kiiri teleskoopi juhtida. See on kättesaadav ainult objektiivide läbimõõdu suurendamisega. Suurte refraktorite juures näeme tõepoolest väga suuri objekte: Kõige suurem nendest on Chicago observatooriumi refraktoril: — tema läbimõõt on 102 cm', toru pikkus on tervelt 18 m.

§ 52. Reflektorid. 1) Newtoni reflektori (joon. 133)

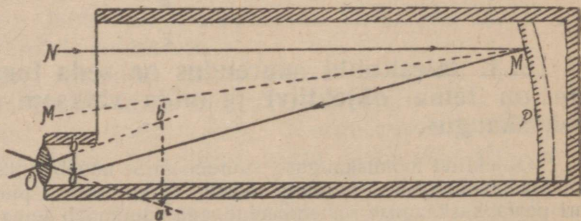


Joon. 133.

reaalse kujutuse a_1b_1 . Kuid enne kiirte ühinemist kujutuseks, langevad need tasapeeglile C, mis seisab 45° all peegli P peateljele. Sealt peegelduvad nad veel kord ja sünnitavad siis kujutuse a_2b_2 lühikeses põiktorus T. Et ka see kujutus reaalne on, siis võib teda vaadata läbi okulaari O kui harilikku luubi. Suurendatud ebakujutus ilmub ka siin selgelt nägemise kaugusel.

2) Et igal peegeldumisel osa valgust kaduma läheb, siis ehitas Herschel (1795 a.) uue reflektori, milles kiired ainult ükskord peegelduvad. Selleks paigutas ta suure õõnespeegli P (joon. 134) vähe längu, nii et vaadeldav asi mitte tema pea, vaid abiteljel (NM) asuks. Asja kujutus ab ilmub siis teiselpool peatelge MM kusagil reflektori-toru seina juures. Seal võib teda siis otsekohe läbi okulaari O vaadata. Niisugust konstruktsiooni võib

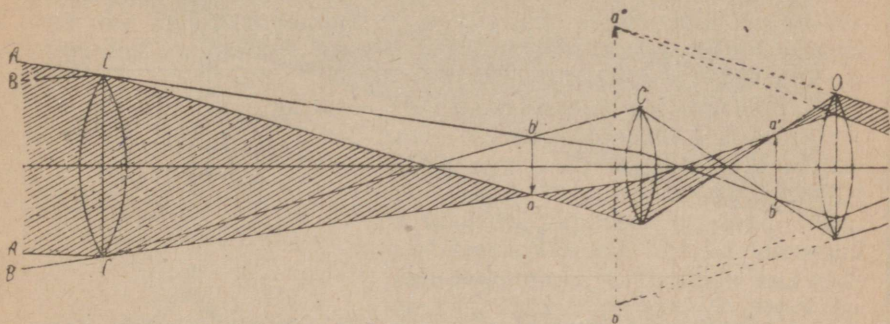
tarvitada ainult siis, kui õõnespeegel on väga suur, muidu varjaks vaatleja pea liiga palju sisse langevast valgusest. Herscheli reflektori õõnespeegel oli 1,5 meetrit läbimõõdus, tema teleskoobi toru pikkus oli tervelt 12 m.



Joon. 134.

§ 53. **Maapikksilmad.** Maapealsete asjade vaatamisel pikk-silmaga oleks väga tülikas, kui meie asju ümberpöörduvalt nägema peaksime. Sellepärast täiendatakse astronoomilist pikksilma ühe kumerläätsa võrra, mille abil objektiivilt saadud pilt veel kord ümber pöördub, nii et me lõpulikult asja pärikujutust näeme.

Joonistus 135 kujutab kiirte käiku maapikksilmas: Objektiiv L annab kaugelseisva asja reaalse ümberpöörduva kujutuse ab



Joon. 135.

läätsa L peafookuskaugusel. Sellest kujutusest väljaminevad kiired murduvad kumerläätsas C, sünnitades teisel pool läätsa uue reaalse kujutuse $a'b'$, mis on ümberpöörduv võrdlemisi kujutusega ab, seega asja pärikujutus. Viimast vaadeldakse läbi okulaari O kui harilikku suurendusklaasi, nii et silm asja imaginaarset suurendatud pärikujutust $a''b''$ näeb.

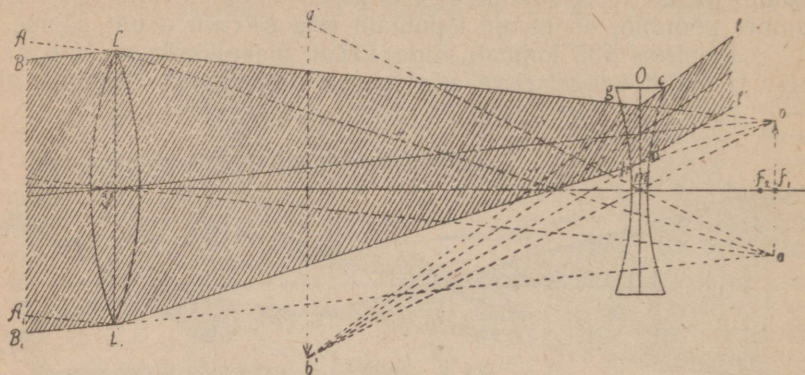
Lisäläätsa C loetakse okulaari hulka; kirjeldatud kõige lihtsama maapikksilma okulaar seisab nii siis koos vähemalt kahest kumerläätsast. Harilikult kuulub aga okulaari enesesse juba 2 läätsa, pealegi sünnib kujutuse ümberpööramine tihti mitte üheainsa, vaid kahe läätsa abil. Sellepärast leiame tihti maapikksilma okulaaris 4 kumerläätsa, mis kõik on kinnitatud ühe toru sisse. Niiugust maapikksilma okulaari hüütakse tema ülesleidja järele ka Rheita-okulaariks.

Pikksilm suurendab ainult asja vaatamisnurka; siiski näeme tema läbi kõiki asju lähemal kui nad tõeliselt seisavad. Selle põhjus on puht-psühholoogiline: Vaatamisnurga suurenemist võime enesele seletada kas asja suuruse kasvamisega või tema lähenemisega vaatlejale. Tundes maapealsete asjade konstant suurusi, seletame enesele tahtmatult vaatamisnurga kasvamist alati asja lähenemisega. Mida tugevam on pikk-silma suurendus, seda lähemal paistavad sellepärast tema läbi vaadatud asjad.

2) Ka n. n. Galilei-pikksilm kuulub maapikksilmade hulka, andes asjade pärikujutusi. Tema objektiivi moodustab kumerlääts L (joon. 136), kuna okulaariks on kaksioõneslääts O.

Kaugelseisva asja ümberpöörduv reaalne kujutus ab ilmuks objektiivi peafookuskaugusel F_1 . Selle juures koonduksid näi-

teks asja alumisest servast tulevad paralleelsed kiired BL B_1L_1 fookusse b . Enne lõikumist punktis b langeb aga kiirtekoonus L_1L h g õõnesläätsa pinnale, murdudes seal laialiminevaks kiirte-



Joon. 136.

joaks l c d l' . Õõnesläätsa taga asuvale silmale paistab nagu tuleks see laialiminev kiirtejuuga välja punktist b' ; seal näeb ta siis vaadeldava asja alumist serva. Vastavalt ilmub asja ülemine serv punktis a' , jne. Nii näeme siis läbi pikksilma asja imaginaarset pärikujutust $a'b'$.

Õõnesläätsa O peafookus F_2 seisab läätsale vähe lähemal kui objektiivi peafookus F_1 , kuid mõlemad punktid on väga ligistikku. Pikksilma toru pikkus võrdub sellepärast objektiivi ja okulaari peafookuskauguste vahega ($F_1 - F_2$). Ta on seega palju väiksem kui kõigi teiste eelpool kirjeldatud pikksilmade oma. Galilei-pikksilma tarvitatakse seal, kus ei nõuta kõva suurendust ega pildi iseäralist heledust, kuid kus tähtis on pikksilma käepärasus. Tuntud teater-binokl, näiteks, ei kujuta enesest muud, kui kahte väikest Galilei-pikksilma.

Galilei-pikksilma suurendus on

$$v = \frac{\sphericalangle a'mb'}{\sphericalangle aPb} = \frac{\sphericalangle amb}{\sphericalangle aPb} = \frac{tg \frac{amb}{2}}{tg \frac{aPb}{2}} = \frac{aF_1 : F_1m}{aF_1 : F_1P};$$

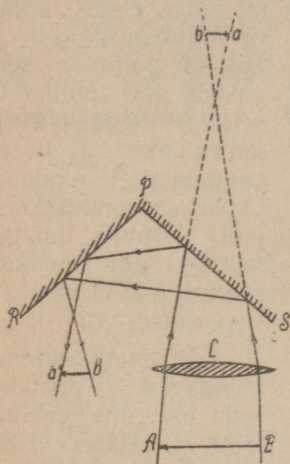
et aga F_1 ja F_2 alati peaaegu ühte langevad, siis on $F_1m \cong F_2m = F_2$, s. t.

$$v = \frac{F_1P}{F_1m} = \frac{F_1P}{F_2m} = \frac{F_1}{F_2} = \frac{\text{objektiivi peafookuskaugus}}{\text{okulaari peafookuskaugus}}.$$

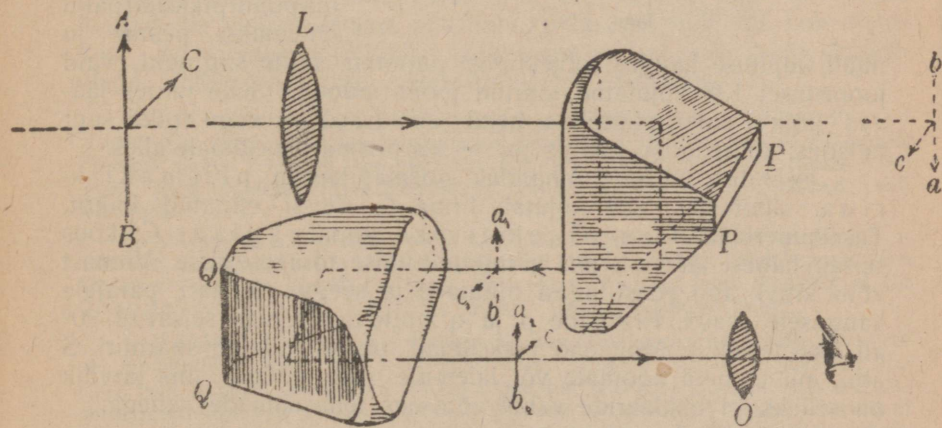
Kui võrrelda joonistust 136 Kepleri pikksilmaga (joon. 132), siis näeme, et viimase juures kiired okulaari taga kokku jooksevad ja sellepärast kõik silma satuvad, kuna aga Galilei-pikksilma okulaarist tulevad laialiminevad kiired ainult osalt silma pääsevad. Selle tõttu läheb viimase juures palju valgust kaduma nii et pilt võrdlemisi tume on. Galilei-pikksilma võib tarvitada ainult väikeste suurendustega; harva on suurendus enam kui 3—4 kordne.

§ 54. 1) **Prismapikksilm.** Et vähendada maapikksilmade torupikkust, ehitatakse viimasel ajal prismapikksilmi, milles objektiivilt saadud kujutuse ümberpööramine sünnib sisepeegeldavate prismade abil.

Kui kiirtejuga 90° all seisvatelt pindadelt kaks korda järgmööda peegelduda lasta, siis satub peale peegeldumist parempoolne kiir pahemale poole ja ümberpöördukt. Joonistusel 137 kujutatud peeglitelt või prisma tahkudelt RP ja PS peegeldub näiteks läätsas L murtud kiirtejuga nii, et me asja AB ümberpöördukt kujutuse ab asemel kujutuse a'b' saame, milles kujutuse parem pool vastab asja paremale poolele ja kujutuse pahem pool asja pahemale poolele. Tekkinud kujutus a'b' ei ole aga siiski veel asja AB pärikujutus, sest et ülemised ja alumised punktid on kujutusel ja asjal ikkagi veel ümberpöördukt. Et ka viimaseid tagasi pöörda, s. t. et saada asja pärikujutus, võime pinnalt RP peegeldatuid kiiri juhtida veel teise peeglipaari vahele, mille nurk P seisaks perpendikulaarselt esimese peeglipaari omale. Peale peegeldumist teises peeglipaaris satuvad siis kujutuse a'b' ülemised punktid alla ja alumised üles, kuna parem- ja pahempoolsed endisse seisu jäävad. Lõpulikult tekib nii peale neljakordset peegeldust asja AB pärikujutus.



Joon. 137.



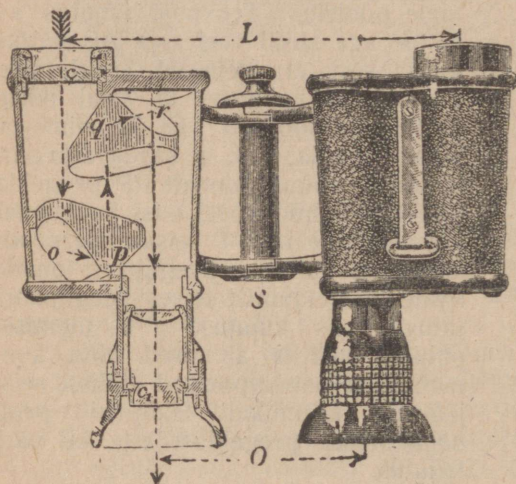
Joon. 138.

2) Ülevalkirjeldatu kergendab prismapikksilma skeemi (joon. 138) arusaamist. Vaadatava asja — noolide risti ABC —

kujutus abc ilmukuks objektiivivi L taga ümberpöörduv seisus, kui tema tekkimist ei takistaks horisontaalse servaga (PP) prisma, milles objektiivist tulevad kiired kaks korda järgemööda peegelduvad. Joonistuse 137 abil on hõlbus arusaada, et prismast P välja tulevad kiired annaksid asja kujutuse a, b, c_1 , milles punktid a_1 ja b_1 vastavad A ja B seisule, kuna c_1 ja C ümberpöörduvalt seisavad.

Välja tulles esimesest prismast, langevad kiired otsekohe teise prisma, mille serv QQ seisab vertikaalselt (s. t. perpendikulaarselt prismaservale PP). Peale kahekordset peegeldumist tulevad kiired sellest prismast juba nii välja, et asja kujutus ilmub seisus $a_2 b_2 c_2$,

kus ka punkti c_2 seis vastab asja punkti C seisule. Seda pürikujutust $a_2 b_2 c_2$ vaadataksegi okulaari O kui suurendusklaasi läbi. Lõpulik imaginaarne pilt on siis samuti ABC pürikujutus.



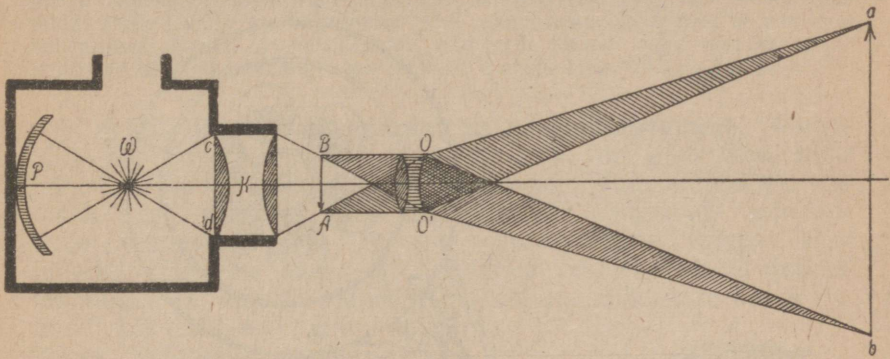
Joon. 139.

Etendavad prisma pikksilmas seda osa, mis kolmas lääts C (joon. 135) maapikksilmas. Arusaadavalt muutub prisma puhul pikksilm palju lühemaks, peame ju nüüd kujutuse kaugust objektiivist mõõtma mitte sirgjoont, vaid joonistusel 138 kujutatud murtud joont mööda. Selle juures jäävad kõik Kepleri-pikksilma head omadused — nagu pildi suur heledus, suurendusvõimalus jne. — ka prisma pikksilmale alles.

Iseäralise tähtsuse omandab prisma pikksilm prisma kiikrina. Joonistus 139 kujutab firma C. Zeissi ehitatud kiikrit. Tasakumerlääts C on objektiiviks, kuna okulaar C₁ koos seisab kahest läätsast, mis kinnitatud ühise torukese sisse. Viimast võib kruvi abil edasi-tagasi nihutada ja seega okulaari parajale kaugusele seada. Prismade p ja q murdvad servad seisavad 90° all üksteisele. Mõlemad pikksilmad on ühendatud sharniiri S abil, nii et neid koomale või laiemale võib pöörda, mis tarvilik on selleks, et okulaaride vahet võrdseks teha silmade vahega.

§ 55. **Projektsioon-aparaati** tarvitatakse selleks, et väikeste läbipaistvate piltide (diapositiivide) suurendatud kujutust tugeva valgusejoa abil eemalseisvale ekraanile heita.

Ta kujutab laternat, mille keskkohas asub võimalikult tugev ja ühe koha peale kontsentreeritud valgusallik W (joon. 140)—näiteks elektri leeklamp. Õõnespeegel P heidab kõik tahapoole langevad kiired tagasi punkti W, nii et esimesed, kui ka valgus-



Joon. 140.

allikast otsekohe väljatulevad kiired langevad koonusesarnase joana Wcd kumerläätsadele K. Selles n. n. kondensaatoris murdub kiirtejuuga kokkuminevaks ja langeb teise kumerläätsa O, — n. n. objektiivile peale. Kuid enne seda seisab tema teel väike läbipaistev pilt AB, mis ümberpöörduvalt aparati on paigutatud. Tugevas koondatud valgusjoos saab pildike väga intensiivselt valgustatud; tema punktist A, näiteks, langeb terve kiirtekoonus $A O O'$ objektiivile, muutub peale murdumist kokkuminevaks, ja koondub fookuses a ühte punkti. Samuti annab pildikese ülemine punkt B vastava kujutuse b. Kui ab kohta paigutada valge ekraan, siis ilmub viimasel pildi AB hele kujutus. Kõva valgusallika abil võib sarnasel teel pilti palju suurendada, ilma et kujutuse heledus selle all kannataks.

2) Kinematograaf. Sellekohase päevapildiaparadiga tehakse liikuvat asjast väga kiirelt üks-teise järgi hulga ülesvõtteid (umbes 20 pilti sekundis). Saadud pildid seisavad üks-teise all reas pika ja läbipaistva tselluloid-lindi peal. Neid projekteeritakse iseäralisel viisil kinematograafi aparadi abil ekraanile.

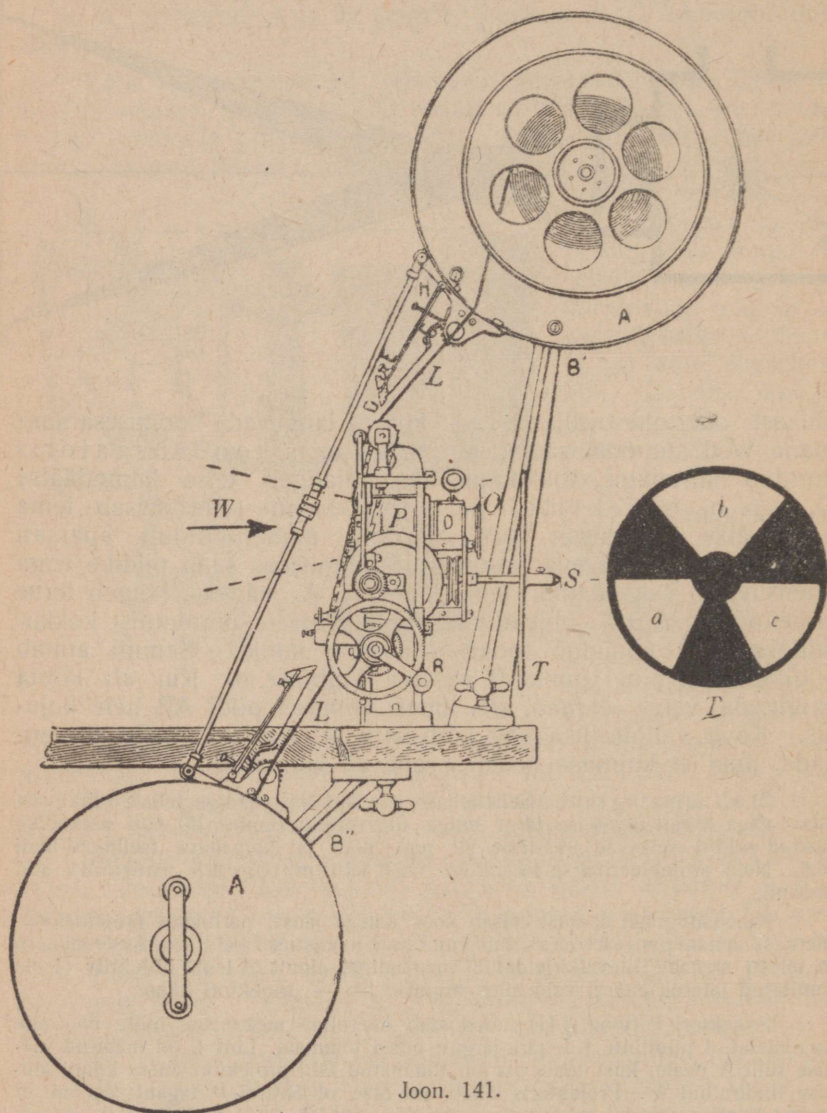
Kinematograafi aparaat seisab koos kahest jaost: harilikust projektsioonlaternast ja n.n. projektorist, mis kujutatud joonistusel 141. Projektsioonlatern on täiesti sarnane ülevalkirjeldatud aparadiga, ainult et tema objektiiv ei ole kinnitatud laterna enese, vaid alles järgmise jao — projektori külge.

Projektori P (joon. 141) moodustab keeruline mehanism, mille ülesanne on nimetatud pildilinti L järk-järgult edasi tõmmata. Lint L on mähitud ülemise rulli A peale, kust tema ots on tõmmatud läbi projektori enese kunni alumise lindirullini A'. Projektoris läheb lint otse objektiivi O tagant alla, nii et laterna kondensaatorist tulev valgusjuga W ainult läbi lindi objektiivile O pääseb. Eemalseisval ekraanil ilmub siis selle pildi kujutus, mis antud silmapilgul parajasti objektiivi taga seisab.

Projektori mehanism, mida käima pannakse vända R abil, tõmbab linti L järk-järgult ikka ühe pildi võrra alla poole. Iga pildike seisab vähe aega objek-

tiivi taga paigal ja hüppab siis järsku nii palju alla poole, et järgmine pilt endise asemele objektiivi taha satub. Nii lähevad järgemööda objektiivi taha 15—20 pilti ühes sekundis.

Ühes linti tõmbava mehhanismiga tiirleb objektiivi ees asuv õhuke ketas *T* oma vólli *S* ümber. Ta on valmistatud õhukesest mustast plekist, ja on temast



Joon. 141.

välja lõigatud kolm sektori *a*, *b* ja *c*. Ketta käik on nii korraldatud, et iga pildivahetuse silmapilgul üks tema mustadest sektoritest objektiivi ees seisab, ja nii siis ära varjab objektiivist tuleva valgusjoa. Sel silmapilgul on erkaan muidugi pime, nii et piltide vahetus ületuldse ekraanile ei saa projek-

teeritud. Alles siis, kui lint paigal seisab, on varjav sektor nii palju edasi pöördunud, et valgusjuga vabalt läbi ratta väljalõike pääseb ja ekraanil uue paigalseisva pildi kujutuse annab. Järgmise pildivahetuse ajal seisab juba järgmine tume sektor objektiivi ees jne.

Ekraanil ilmuvad üks-teise järele nii siis ainult paigalseisvad pildid. Et aga piltide vahetus sünnib väga tihti (15—20 pilti sekundis), siis kestab ühelt pildilt saadud mulje kunni järgmise pildi ilmumiseni. Sellepärast ei näe meie vahepealset pimedat ekraani üleüldse, vaid meile paistab nagu muudaks pildil kujutatud asi katkestamatult oma seisu, s. t. nagu liiguks ta ekraanil.

§ 56. **Päevapildi aparaat ja päevapildistamine.** Päevapildi aparaadi kere, — n. n. kaamera, on pime kast, mille küljed harilikult nahklöötsa (d) kujutavad. Viimase abil on võimalik kasti tagaseina kas lähemale või kaugemale nihutada tema eesseinast, ilma et selle juures väline valgus kasti tungiks. Eesseina külge on kinnitatud objektiiv O (joonistus 142). Ta kujutab lühikest metalltoru, mille sisse on paigutatud kas üks või mitu kumerläätsa. Tagasein on lihtne raam, millesse mahutada võib kas mattklaasi (c) või n. n. kassetti (F), — õhukest valguskindlat musta kastikest. Viimases asub valgustundlik päevapildi plaat.

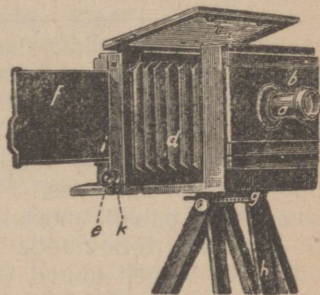
Mattklaasil ilmub objektiivi eesseisvate asjade ümberpööratud reaalne kujutus, mis ainult siis teravate piirjoontega on, kui mattklaas asjast väljatulevate kiirte fookuses seisab. Et aga asjad objektiivist mitmesugusel kaugusel seisavad, siis peab kaamera tagaseina iga ülesvõtte juures vastava asja fookusse nihutama; seda tehakse kruvi e abil.

Pildistamine sünnib järgmiselt: peale selle, kui kaamera tagasein on kiirte fookusse asetatud, tõstetakse mattklaas raamist välja ja paigutatakse tema asemele kassett. Viimases peituv plaat satub siis sama koha peale, kus enne seisis mattklaas. Kasseti siiber F tõmmatakse välja ja avatakse objektiiv, nii et tema sünnitatud kujutus lühikest aega mõjuda võiks plaadi valgustundliku kihi peale. Peale selle kaetakse objektiiv ja kassett.

2) Päevapildi plaat on kaetud õhukese zhelatiin-kihiga, milles kõige väiksemad broomhõbe-kübemed ühtlaselt ära on jaotatud.

Neid plaate valmistatakse ülekallates puhtad klaasplaadid või tselluloid-lehed vedela broomhõbe-zhelatiin emulsiooniga ja neid siis pimedas kuivada lastes. Nimetatud emulsioon on zhelatiini sulatis vees, millele juure on segatud broomhõbedat kõige väiksemate kübemetega näol. Plaatide valmistamisel tarvatakse ainult tumepunast valgust, mis pea sugugi broomhõbeda paela ei mõju.

Broomhõbe on hõbeda ja broomi keemiline ühendus, mis ainult pimedas või tumepunase valguse juures võib püsida. Nii-



Joon. 142.

pea kui kaamerasse paigutatud plaadi peale harilik valgus langeb, väheneb broomhõbeda püsivus nendes kohtades, mis valguse mõju alla sattusid, ja nimelt seda rohkem, mida heledam on plaadile langenud kujutuse vastav koht.

Iseenesest aga ei lagune broomhõbeda ühendus ka peale valguse mõju veel mitte; sellepärast asetatakse valgustatud plaat sellekohasse vedelikku, — ilmutajasse, kus broomhõbe lõpulikult laguneb nendes kohtades, milles ühenduse püsivus valguse mõjul väheneb. Lahutatud metalliline hõbe jääb zhelatiinkihti väikeste mustade kübemetena seisma, mispärast valgusest puudutatud plaadikohad mustadena, puutumata kohad aga valgetena paistavad. Saadud pildis on asja heledad kohad mustad ja ümberpöörduvalt, — teda hüütakse negatiiviks.

Peale ilmutamist fikseeritakse plaat: tema paigutatakse alaväävlishapu naatriumi (Natr. hyposulfurosum) sulatisse, milles lahutamata broomhõbe ära sulab, kuna puhta hõbeda kübemed jäävad. Plaadi valged kohad muutuvad nüüd läbipaistvateks ja zhelatiinikiht kaotab oma valgustundlikkuse. Et niisugust pilti valmistada, millel asja varjud tumedad ja heledad kohad heledad on, peame negatiivi veel kord kas samasuguse plaadi või vastava valgustundliku paberi peale kopeerima. Läbi negatiivi mõjub valgus uue valgustundliku kihi peale ainult läbipaistvates kohtades, mille tõttu seal broomhõbe laguneb ja vastav koht paberil mustaks muutub. Negatiivi mustade kohtade all aga jääb broomhõbe lahutamataks ja nii siis paber valgeks. Selle pildi valged kohad vastavad siis asja enese valgetele kohtadele, s. t. ta kujutab asja tõelist pilti. Muidugi peab ka see n. n. positiiv fikseeritud saama, enne kui teda jäädavalt valguse käes võib hoida.

Positiivi paber on kaetud kas broom- või kloorhõbe kihiga. Kloorhõbe laguneb valguses küll aeglasemalt kui broomhõbe, muutub aga selle juures otsekohe mustaks, nii et kloorhõbepaberite juures ilmutamist tarvis ei ole.

Peatükk VI.

Valgus kui lainetamine.

§ 57. **Esimesed valgusteooriad.** 1) Kõige vanem valgusteooria on Newtoni (1669) loodud emissioonteooria. Selle õpetuse järele hoovavad enesest kõik valgustkiirgavad kehad lõpmata väikseid jaokesi, mis ülisuure kiirusega läbi ilmaruumi lendavad. Need, — n. n. valguse aine jaokesed tungivad läbi läbipaistvate ainete, põrkuvad aga tagasi (peegelduvad) läbipaistmatute kehade siledatelt pindadelt. Sattudes silma, ärritavad nad oma tõukega nägemiserku ja tekitavad niiviisi meis valgusetunde.

Varsti peale Newtoni õpetust ilmus C. Huyghens'i poolt (1690) uus — n. n. elastse lainetamise teooria, mida pärastpoole T. Young ja A. Fresnel lõpulikult välja töötasid. Selle teooria järele ei ole valgus mitte mõni aine, vaid liikumine, — ja nimelt lainetamine. Nagu heliseva keha õõtsumine sünnitab õhus helilainetamise, mis meie kõrvas helitunde tekitab, niisama sünnitavad Huyghensi oletuse järgi kiirgava keha õõtsuvad moleekulid neid ümbritsevas ruumis iseäralise valguslainetamise, mis meie nägemiserku ärritab ja valgusetunde sünnitab.

Kuna helilained on võrdlemisi pikad lained, mis tekivad keha jaokeste võrdlemisi aeglasel õõtsumisel, on valguslained selle vastu ülilühikesed. Nad võivad näiteks siis sündida, kui ainemoleekulid või aatomid omavahel kokkupõrkuvad ja selle tagajärjel vibreerima satuvad. Näiteks, mõne keha kuumendamisel hakkavad tema moleekulid ikka suurema ja suurema amplituudiga õõtsuma, — viimaks põrkavad mõned nendest naabermoleekulitega kokku ja hakkavad järsu põrke mõjul kiirelt vibreerima. See vibreerimine ei ole muud, kui ülikiire ja väikese amplituudiga õõtsumine, mis moleekulit ümbritsevas ruumis vastavate lühikeste valguslainetena laiali laguneb. Kuigi iga üksiku moleekuli vibreerimine peale kokkupõrget ainult lühikest aega võib kesta, korduvad kokkupõrked ise nii tihti ja nii suure hulga molekulite vahel, et kogu hõõgavast kehast välja kiirgatud valguslainetamine on katkestumatu. Arusaadavalt ei või niisugune lainetamine ühtlane olla, sest tema õõtsumised võivad sündida nii mitmesuguse kiirusega kui ka mitmesuguses sihis, võib ju iga üksiku aatomi vibreerimise siht ja kiirus isesugune olla.

Laineõpetusest teame, et lainetamine võib laiali laguneda ainult aines, mille jaokesed on õõtsumisvõimelised. Et aga valgus — näiteks tähtedelt ja päiksel — ka läbi tühja ilmaruumi tulla võib, siis ei ole valguslainetamise edasikandjaks ei õhk ega mõni teine meile tuntud aine. Sellepärast oletatakse, et ilmaruum tühi ei olegi, vaid täidetud mingi kaaluta ainega, — n. n. valguseetri ehk lühidalt eetriga. See aine on niivõrd hõre, et teda igal pool, koguni iga teise aine molekulite vahel leidub. Läbipaistvas kehas ei kandu sellepärast valguslainetamine mitte keha molekulite kaudu edasi — viimased võivad ainult erakorralistel tingimustel nii kiirelt õõtsuma hakata, — vaid ikkagi kehas peituvate eetrijaokeste kaudu.

Oletatakse, et ainemoleekulid nende lähedal seisvaid eetrijaokesi enesega enam või vähem tugevalt seovad, nii et aine sees oleva eetri omadused vähe lahku lähevad tühjas ilmaruumis oleva eetri omadest. Vastavalt peab siis muutuma ka valguslainetamise laialilagunemise kiirus üleminekul ilmaruumist mõnda ainesse, või ühest aimest teise. Aine moleekulid nagu koormavad ligidalõõtsuvaid eetrijaokesi, liikudes nendega vähe kaasa ja kahan-

dades sellega lainetamise laialilagunemise kiirust. Nagu allpool näeme, on selle oletuse abil seletatav valguse murdumine.

Igal ainemoleekulil on oma teatav eneseõitse periood (IV, § 26₁), mis oleneb moleekuli massist ja teda siduvatest moleekulaarjõudude suurusest. Kui aines juhtumisi palju niisuguseid moleekulid leidub, mille eneseõitse periood võrdub valguslainetamise perioodiga, siis võtavad moleekulid õõtsuvates eetrijaoketes peituvat energia järk-järgult enesesse ja hakkavad ise suurema amplituudiga õõtsuma. Valguslainetamine tungib siis ainult vähe aine pinna sisse, annab kogu oma liikumisenergia moleekulitele ja hävineb selle tõttu: valguse energia moondub moleekulite õõtsumiseks, s. t. soojusenergiaks, mis avaldub keha temperatuuri tõusust.

Meie ütleme, et niisugused kehad neelavad ehk absorbeerivad valgust. Nende hulka kuuluvad tuhmi pinnaga läbi paistmatud kehad.

2) Kui tuttavaks said valguse polarisatsiooni nähtused, mille kirjeldus allpool järgneb (§ 81), tuli Fresnel (1821) otsusele, et valguslainetamine peab oleme põiklainetamine (IV, § 5), nii siis üsna teise iseloomuga kui helilainetamine. Sellega ilmusid elastses lainetamisteoorias suured raskused: kuna põiklainetamine tekkida võib ainult kõvades kehtades (IV, § 5₂), siis peab ka eetri elastsus sarnane olema kõva heha omaga. Teisest küljest ei või aga eeter mingit tuntavat takistust avaldada temas liikuvate kehade peale, sest muidu peaks, näiteks, taevakehade kiirus selle tõttu vähenema, mis aga tõepoolest ei sünni. Raske on ette kujutada niisugust ainet (eetrit), millel korraga mõlemad omadused oleksid: kõva keha elastsus kuju muutmise suhtes ja ühtlasi igasuguse takistuse puudumine temas viibivate kehade liikumisel.

Vaatamata nimetatud puuduse peale, pääsis lainetamisteooria siiski täiele võidule; otsustavaks said siin valguse interferentsnähtused, kus kaks „valgust“ teine teist hävitavad, mille järeldusena „pimedus“ sünnib. Newtoni teooria järele oleks see täiesti võimatu, — ei või ju kaks ainet kokkupuutudes kunagi hävineda, — küll aga võib kahe vastupidise õõtsumise resultaat 0 olla (IV § 7). Et valguses tõepoolest samasuguseid interferentsnähtusi leiti nagu helilaineteski, siis kaotas Newtoni teooria oma tõenäolisuse ja pidi ruumi andma lainetamisteooriale.

§ 58. Elektromagnetiline valgusteooria. Elastse lainetamisteooria kõige suurem tähtsus peitub küll selles, et ta just lainetamisteooria on, sest kuni tänapäevani on lainetamise printsiip valgusteooriates maksvaks jäänud, kuigi uuemate vaadete järele valguslainetamine mitte enam elastsete, vaid elektromagnetiliste jõudude abil tekib.

Juba Faraday leidis (1845), et magnetism võib valguse peale mõjuda. Sellest peab järeldama, et ka valguslainetamises eneses tegevad on mingid elektromagnetilised jõud. Toetades Faraday katsete ja mõtete peale, lõi C. Maxwell (1864 — 1874) uue, n. n. elektromagnetilise valgusteooria. Elektriõpetuses näeme, et elektri liikumisel (voolamisel) alati teatud muudatused ilmuvad voolu ümbritsevas tühjas ruumis, mis mõju võivad avaldada seal viibivate teiste elektriliste ja magnetiliste kehade peale. Need muudatused, — n. n. elektromagnetiline väli, — ei teki mitte ühekorraga terves ruumis, vaid nad lagunevad teatud mõeldava kiirusega laiali: niipea kui elekter liikuma hakkab, sünnib alguses ainult tema ümber elektromagnetiline väli: seal laguneb ta järk-järgult kaugemale ja kaugemale ruumi laiali. Jääb elekter paigale seisma, siis kaob väli esiteks katkestatud voolu ümbruses, ja siis alles järk-järgult kaugemates ruumpunktides. Elektri edasi-tagasi õõtsumisel tekib tema ümber elektromagnetiline väli, mis omas tugevuses õõtsumise sarnaselt perioodiliselt kasvab ja hävineb ja elektromagnetilise lainetamisena ruumi laiali laguneb. Selles lainetamises ei õõtsu nii siis mitte ainelised jaokesed, vaid temas muutub õõtsumise sarnaselt ainult nimetatud jõuväljade tugevus. Niisuguseid elektromagnetilisi laineid tarvatakse teatavasti traadita telegrafis märkide edasikandmiseks.

Nagu meie elektromagnetiliste lainete lähemal tundmaõppimisel elektriõpetuses näeme, on ka sellel lainetamisel põiklainete iseloom. Et siin aga eeterjaokeste otsekohest õõtsumist ei ole, siis ei mõju ei eetri tihedus ega tema elastsus selle lainetamise peale. Eeter saab Maxwelli õpetuses sellepärast kõrvalise tähenduse, ta kujuneb siin ainult ruumiks, milles tekkida võib harilik elektromagnetiline väli, nii nagu me viimast tunneme kõigi elektrivoolu nähtuste juures.

Maxwelli vaate järele ei ole valguslainetamine muud kui elektromagnetiline lainetamine, mille laine pikkus üliväike on. Ainult sarnase oletusega on seletatav, et magneti- ja elektrijõud mõjuda võib valguslainetamise peale.

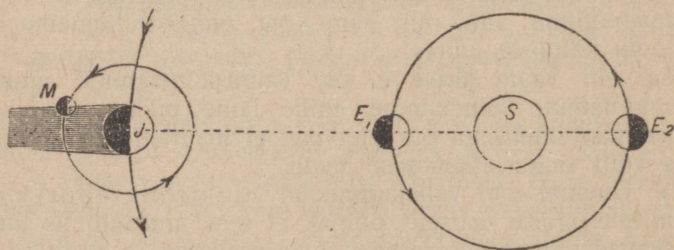
2) Uuemal ajal väljakujunenud elektroonteooria oletab väga mitmesuguste katsete põhjal, et igas aineaatomis tiirlevad või õõtsuvad väikesed iseseisvad elektriosakesed, — elektroonid, mis seotud aatomi keskkohaga elektri-külgetõmbejõuga. Neid õõtsuvaid elektroone ümbritseb vastavalt õõtsuv elektromagnetiline väli, mis eelpoolkirjeldatud elektromagnetilise lainetamisena ilmaruumi laiali laguneb. Harilikult on elektroonide õõtsumine liig aeglane selleks, et tekkinud lainetamine meile nähtav oleks valgusena. Kuid keha kuumendamisel näiteks, satuvad tema aatomites peituvad elektroonid moleekulite kokkupõrgete juures kiirelt viibreerima, nii et üks jagu lainetest nii lühikeseks muutub, et ta valgusena nähtav on. Mida kuumem on keha, seda suurema jõuga pörkuvad üks-teise vastu moleekulid, seda järsu-maid liikumismuudatusi (õõtseid) teevad elektroonid ja seda

lühemaks muutuvad elektromagnetilised lained. Kuumem keha kiirgab sellepärast rohkem nii lühikesi laineid, mis valgusena on nähtavad, külmem keha kiirgab neid vähem ja on selle tõttu tumedam.

Kui elektromagnetiline lainetamine mõne aine pinnale langeb, siis tõukab ta viimase aatomites olevaid elektroone kas tugevamalt või nõrgemalt õõtsuma, selle järele, kas elektrooni eneseõõtsu periood on lainetamisperioodiga sarnane või teistsugune. Viimasel juhusel pääseb lainetamine vähe nõrgendatult ja aeglustatult läbi aine (läbipaistev keha), esimesel juhusel aga hävitavad tugevasti õõtsuma kakanud elektronid valguslainetamise (läbipaistmatu keha). Et aga elektronid seotud on aatomi keskkohaga, siis kandub üks jagu valguse absorbeerimiselt päritud liikumisenergiast elektronide õõtsuete kaudu üle aatomite eneste peale, nii et ka viimased aeglaselt õõtsuma hakkavad. See õõtsumine avaldubki keha temperatuuri tõusuna.

Paljudes küsimustes ei mängi vaade valguslainetamise loomu peale mingit osa, paenduvad ju kõik lainetamised ühesuguste üldiste seaduste alla, kui jutt on näiteks laine kiiruse ja õõtsu arvu vahekorrasst jne. Sellepärast käsitame edaspidistes kirjeldustes valguslainetamist niisugusel puhul üldises mõttes, s. t. ainult kui lainetamist. Seal, kus lainetamise iseloom asjaolu muudab, tähendame seda eraldi.

§ 59. **Valguse kiirus.** 1) Kui valgus on lainetamine, siis peab ta teatud mõõdetava kiirusega laiali lagunema. Esimesena mõõtis valguse laialilagunemise kiirust ilmaruumis Daani astronoom O. Römer (1675). Jupiteri kuu M (joon. 143) läheb omal tiirlemisel ümber planeedi (J) viimase varju, nii et selle



Joon. 143.

kuu varjutus tekib, mida maakeralt (E_1) vaadelda võib. Römer tahtis kahe üksteisele järgneva varjutuse ajavahega ära määrata selle kuu liikumise aega ümber Jupiteri. Kui maakera (E_1) vaatlemise ajal Jupiterile kõige lähemal seisis, siis kordusid kuuvarjutused täpipealt iga 42 tunni, 28 min. ja 36 sek. järele. Selle põhjal arvas Römer ette välja kõigi kuuvarjutuste alguse ajad terve aasta jaoks. Kontrollleerides saadud resultaate, pani ta tähele, et varjutused mitte alati väljaarvatud ajal ei alga, vaid seda hiljem, mida kaugemale maakera Jupiterist jõuab. Poole

et silm S katkestamatult ühe koha peal (a) paigalseisvat pilukujutust, sarnaselt nagu paigalseisva peegli pp puhul näeb.

Tiirutades peeglit pp väga kiirelt, võib aga juhtuda, et peegel senniks juba mõnda teise seisu pp^1 on pöördunud, kui valgus punktist O kunni õõnespeegli ja sealt tagasi jõuab. Siis heitub pilukujutus, vastavalt peegli uuele seisule p^1p^1 , mõnes teises sihis Ob tagasi, nii et ka vaatleja teda uues sihis bb^1 näeb. Mida kiirem tiirutada peeglit, seda kaugemale pöördub ta nimetatud aja jooksul, seda kaugemale punktist a nihkub siis ka nähtav pilukujutus b.

Punktide a ja b abil on kerge väljaarvata nurga $\alpha = bOa$ suurust; viimasest aga leiame nurga $\beta = p O p^1$ mille võrra peegel pp selle aja jooksul pöördub, kui valgus temast kunni õõnespeegli ja sealt tagasi jõuab. Kui peegel terve tiiru jaoks tarvitab T sekundit, siis pöördub ta nurga β võrra $\frac{\beta^0}{360}$ T sekundi jooksul; sama aja sees käib valgus 2 OM pikkuse tee ära. Järjekult on valguse kiirus

$$c = 2 OM : \frac{\beta}{360} T \text{ ehk } c = 2 OM : \frac{\beta}{360} \cdot \frac{1}{N},$$

kus N kujutab peegli tiirude arvu sekundis.

Foucault'i katsetel tiirles näiteks peegel kuni 800 korda sekundis, kaugus OM võrdus 4 m. Valguse kiiruse leidis Foucault olevat 298.000 km/sek.

3) Iseäralise tähtsuse omandab Foucault meetod selle läbi, et temaga võimalik on mõõta valguse kiirust mitte ainult õhus, vaid ka teistes läbipaistvates ainetes. Selleks paigutas Foucault näiteks veega täidetud ja otsadel klaasplaatidega kaetud pika toru õõnespeegli M ja punkti O vahele. Kiired peavad siis nii õõnespeegli, kui ka sealt tagasi läbi vee minema. Selgus, et vees neil selleks $\frac{3}{4}$ korda rohkem aega kulub kui õhus, millest järgneb, et valguse kiirus vees ainult $\frac{3}{4}$ tema kiirusest õhus on, nii siis umbes 225.000 km./sek.

Kõigist mõõtmistest, mis hiljem nii mitu korda korratud järgneb, **et valguse kiirus tühjas ilmaruumis 300 000 km sek. on; ta ei olene ei valgusallika tugevusest ei tema värvist.** Õhus on valguse kiirus peaaegu niisama suur kui ilmaruumis, vees ja teistes ainetes aga tuntavalt vähem.

Valguse ülisuurest kiirusest saame ehk selgema ettekujutuse, kui välja arvame, et ta ühe sekundi jooksul umbes $7\frac{1}{2}$ korda ümber maakera võib liikuda. Päikselt tuleb ta meile $8\frac{1}{4}$ minuti jooksul, kuult aga umbes 1 sekundi vältel. Selle ülisuure kiirusega on seletatav nähtus, et valgus maa peal ilma ajakaotiseta ühest punktist teise paistab jõudvat.

Ainetes on valguse kiirus teataval määral tema värvist: A. Michelson leidis, et näiteks punane valgus vees 1,4 % võrra kiirem laialilaguneb kui sinine.

§ 60. Huyghensi printsiip; valguse sirgjooneline laiali lagunemine.

Huyghensi printsiibi all tuntud seadus sisaldab kaks reeglit, millest teine on õieti ainult esimese järeltus.

1) Esimese reegli järele võib lainepinna iga punkti käsitada kui uut iseseisvat lainetamisallikat, millest laialilagunevad uued, vaadeldud lainepinnaga sarnased keralained.

Lagunegu näiteks lainetamisallikast A

(joon. 145) keralained (IV₁ § 9) laiali. Kui lainetamise laialilagunemist mõne ekraaniga E E₁ takistada, siis pääseb teisele poole ekraani läbi avause O ainult

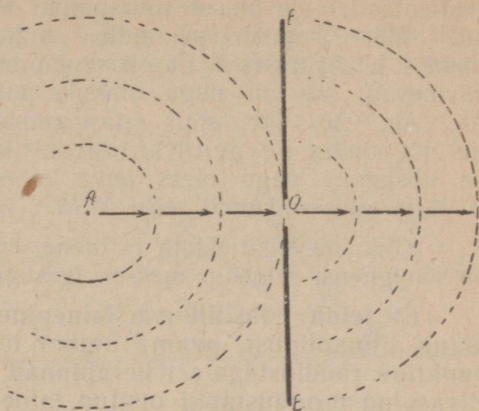
väike lainepinna jaoke (punkt). Sellest lainepinnapunktist laguneb siis uus, — kuigi nõrgem lainetamine jällegi kerapindadena igale poole laiali, nii nagu oleks punkt O iseseisev lainetamisentsentrum.

2) Teise reegli järele peab ühtlases aines lainepinna iga punkt alati perpendikulaarselt lainepinnale edasinihkuma. Tema abil võime leida antud edasiliikuva lainepinna LL (joon. 145) kuju igal järgneval silmapilgul.

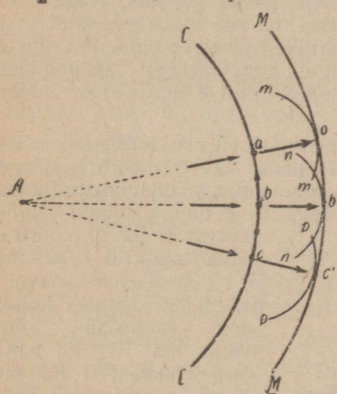
Olgu näiteks teada, et antud silmapilgul keralaine pind kunni sfää-

rini LL on jõudnud. Vaadates õõtsuma hakkava punkti a kui uue iseseisva lainetamisallika peale, leiame temast laialilaguneva uue, n. n. elementaarlane kuju t sekundit hiljem järgneval silmapilgul, kui punktist a nagu tsentrumist uue kerapinna mm tõmbame raadiusega ct, kus c tähendab laialilagunemise kiirust (IV, § 9₂). Sama aja t jooksul laguneb aga ka sfääri LL igast teisest punktist (b, c jne.) niisamasugune elementaarlane laiali (nn, pp jne.). Viimased satuvad üks-teise peale ja interfereeruvad.

Nagu üksikasjalisemad matemaatilised juurdlused näitavad, hävinevad interfereerumisel kõik elementaarlainete osad peale nende, mis oma naaberlainetest puutumata jäävad. Niisugused



Joon. 145.



Joon. 146.

punktid aga on, — nagu joonistusest 146 kerge näha, — ainult sfääride välimised punktid a^1, b^1, c^1 j.n.e. Nad asuvad elementaarlainete ühisel riivspinnal MM, mis ümber A tõmmatud sfääri kujutab ja mille raadius on ct võrra suurem sfääri LL raadiusest. Et elementaarlainete küljepealsed punktid hävinevad, siis on nagu nihkuks punktid a, b, c jne. raadiuste Aa, Ab, Ac, jne. sihis edasi punktidesse a^1, b^1, c^1 jne., nii siis tõepoolest perpendikulaarselt lainepinnale LL. Resultaat on niisugune nagu oleks terve laine LL ise t sekundi jooksul ct võrra edasinihkunud seisul MM.

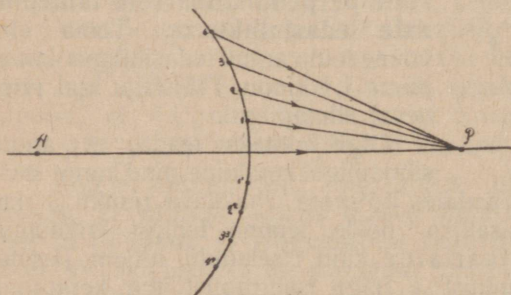
Kõik ülevalkirjeldatu ei olene laine LL kujust, sellepärast on Huyghensi printsiip maksev igasuguse lainepinna jaoks:

Et leida edasiliikuva lainepinna kuju t sekundit hiljem antud silmapilgust, peame ümber tema antud pinna üksikute punktide raadiustega c. t kerapinnad tõmbama; viimaste ühine riivspind moodustabki otsitud lainepinna.

3) Eelpool kirjeldatud valguse sirgjooneline laialilagunemine (§ 3) paistab vastolus seisvat Huyghensi printsiibiga, sest kui lainepinna iga punkt uus valgusallik võib olla, siis peaks valgus ka „ümber nurga“ minna võima. Näiteks laguneks mõne läbipaistmatu ekraani servalt valguslainetamine laiali iga sihis, nii et ta ka ekraani varju peaks sattuma. Nagu meie allpool (diffraktsiooni nähtuste kirjeldusel) näeme, on see tõesti nii, kuid varju langev valgus on niivõrd nõrk, et meie teda harilikult tähele ei pane. Praktelistes küsimustes võime sellepärast oletada, et valgus sirgjooneliselt laialilaguneb, peame aga meeles pidama, et see mitte alati nii ei tarvitse olla ja et see kunagi täpisealt nii ei ole.

Kõige rohkem oleme õigustatud valguse sirgjoonelisest laialilagunemisest rääkima sel juhul, kui valguslainetamine igale poole v a b a l t võib laialilaguneda. Olgu näiteks valgusallikast A (joon 147) lainetamine laialilagunenud kunni kerapinnani 4—4" Huyghensi printsiibi järele saadab lainepinna iga punkt valguslainetamist miugi punkti P.

Valime punktid 1, 2, 3 jne. ja $1^1, 2^1, 3^1$ jne. lainepinnal nii, et kaugus P2 oleks poole valguslaine võrra pikem kui P1; P3 sama võrra pikem kui P2 jne. Siis on punktides 1, 2, 3 jne. kunni punktini P jõudnud lainete käigu vahe poollainet, s. t. punktis P seisab laine P1 oru vastu P2 lainehari, P3, laineoru vastu P4 hari jne. Interfeererudes hävitab siis lainetamine P1 lainetamiste P2,

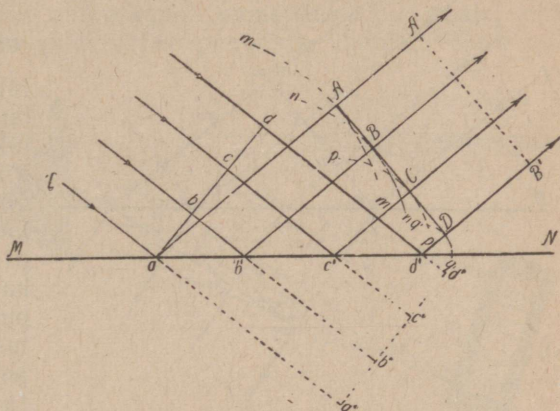


Joon. 147.

P3 lainetamise P4 jne. (IV § 7₁).

Niisama hävinevad punktis P kõik lained, mis välja tulevad punktides, $1^1, 2^1, 3^1$ jne. Valgust sünnitab punktis P ainult see lainetamine mille allikaks on lainepinna väike osake 1—1¹ sihi AP ümbruses. Nagu meie allpool näeme, on valguslainete pikkus nii väike, et selle lainepinna jaoks 1—1¹ läbimõõt ainult mõni kümnetuhandik millimeetrit võib olla. Nii selgub siis, et valgusallikast A punkti P läheb sirgjooneline ülipeenike kiirtejuuga läbilõikega 1—1¹, mis praktelistes küsimustes küllalt sarnane on lõpmatu peenikese valguskiirega.

§ 61. **Lainepindade peegeldumine ja murdumine.** 1) Langegu peegeldavale pinnale MN (joon. 148) perpendikulaarselt joonistuspinnale seisev tasapinnaline lainepind ad . Huyghensi printsiibi järele liigub lainepind edasi perpendikulaarselt enese pinnale, s. t. sihis La . Seega jõuavad tema üksikud punktid a, b, c ja d üksteise järele peegeldava pinnani MN . Peegelpinna punktid a', b', c' ja d' hakkavad samuti üksteise järele õõtsuma ja saavad tsentrumiteks, millest uued kerallained laiali lagunevad.



Joon. 148.

Oletame, et teatud aja jooksul lainepind seisust $a d$ jõuaks seisuni $a''d''$ kui peegelpind seda liikumist ei takistaks. Õõtsuma hakanud peegelpinna punktist a laguneb sama aja jooksul lainetamine laiali kunni kerapinnani m , mille raadius võrdub kaugusega aa'' , sest et lainete kiirus igas sihis ühesuurune on. Järgmine peegelpinna punkt b' tõukub vähe hiljem õõtsuma: sel ajal, kui lainepind ad jõuaks seisuni $a''d''$, laguneb punktist b' lainetamine laiali väiksema kerapinnani n , mille raadius võrduma peab pikkusega $b'b''$. Veel hiljem hakkavad õõtsuma punktid c' ja d' ; nendest laguneb lainetamine vaadeldud silmapilguni laiali ainult kunni kerapindadeni p ja q , radiustega $c'c''$ ja $d'd''$. Peegeldatud laine pinna leiame, kui kõigi nimetatud kerapindadele ühise riivaspinna AD perpendikulaarselt joonistuspinna tõmbame. On kerge aru saada, et ka peegeldatud lainepind AD tasapinna moodustab ja et ta langeva laine kiirusega enesele perpendikulaarselt sihis AA' peeglipinnalt kaugeneb. Sihid La ja $A'A'$ kujutavad langevat ja peegeldatud kiirt (IV, §9₂). Et kaugused $aa'' = aA$, $b'b'' = bB$, $c'c'' = c'C$ jne., siis võrdub ka nurk AaA'' nurgaga $a'Aa'' = LaM$, ehk langemisnurk võrdub peegeldusnurgaga.

2) Murdumisel on nähtused sarnased ülevalkirjeldatud peegeldumisprotsessiga. Õõtsuma tõugatud ainepinna MN punktidest a, b, c' ja d' (joon. 149) laguneb lainetamine ka aine sees laiali. Meienägime (§59₃), et ainetes valguse kiirus väiksem on kui eetris või õhus: selle aja jooksul, kui lainepind punktist d punktini d' edasi liigub, laguneb lainetamine aine sees punktist a ainult kerapinnani m , mille raadius $\frac{c'}{c}$ korda väiksem on

pikkusest dd' , kus c' ja c kujutavad valguse kiiruse vaadeldud aines ja tühjas ruumis või õhus. Vastavalt lagunevad hiljem õõtsumaa hakanud punktidest b' ja c' keralained n ja p laiali. Viimaste raadiused on

niisama $\frac{c'}{c}$ korda

lühemad kui langeva laine vastavad edasiliikumised $b''d'$ ja $c''d'$. Riivaspind $A d'$ kõigile keralainetele kujutab murdu laine pinda sel silmapilgul, kui langev laine jõuab punkti d' . Joonistuse konstruktsioonist järgneb, et ka Ad' on tasapind.

Raadiused $a'A$, $b'B$ ja $c'C$ on perpendikulaarsed murdu

lainepinnale; nad kujutavad nii siis murdu kiirte sihte. Nurk $Lak = \alpha$ on langemisnurk, $Aak' = \beta$ murdumisnurk. Joonistusest selgub, et $daN = \alpha$ (sest et $daN = 90^\circ - dd' a = 90^\circ - LaM = \alpha$) ja $ad'A = \beta$ (sest et $ad'A = 90^\circ - Aad' = \beta$), järjekult on

$$\sin \alpha = \frac{dd'}{ad'}; \sin \beta = \frac{aA}{ad'}, \text{ ehk } \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{dd'}{aA};$$

Esimese keralaine raadius aA oli $\frac{c'}{c}$ korda väiksem kui dd' , s. t.

$aA = \frac{c'}{c} \cdot dd'$, millest järgneb, et murdumiseksponent

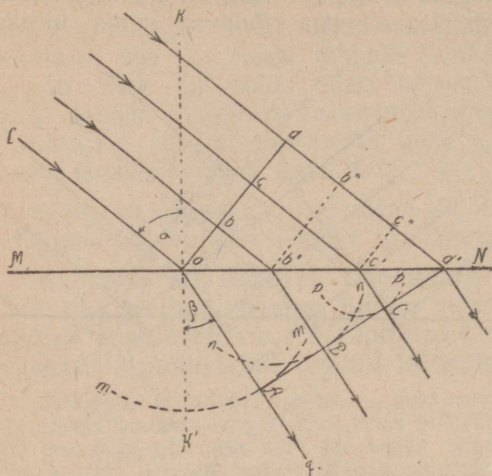
$$n_1 = \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{c}{c'}.$$

Et kiirused c' ja c on konstandid, siis peab ka aine murdumiseksponent konstant olema.

On mingis teises aines valguse kiirus c'' , vastav murdumiseksponent aga n_2 , siis leiame endiselt, et $n_2 = \frac{c}{c''}$. Võrreldes seda eelmise võrrandiga, näeme, et

$$\frac{n_1}{n_2} = \frac{c''}{c'}, \text{ s. t.}$$

Ainetes on valguslainetamise kiirused ümberpöörduvalt proportsionaalsed ainete murdumiseksponentidega.

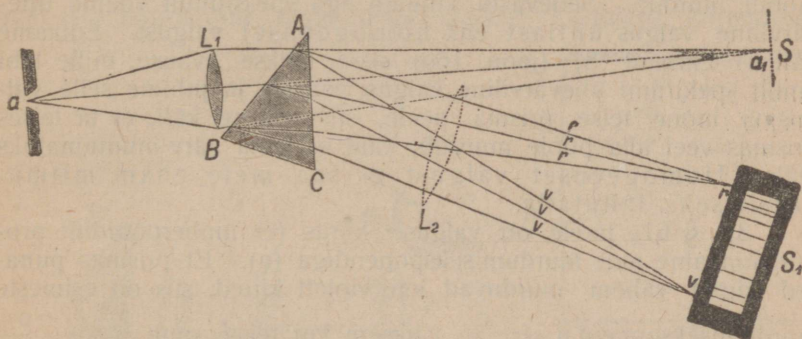


Joon. 149.

Peatükk VII.

Värvide hajumine (dispersioon) ja värvid.

§ 62. Värvide hajumine prismas. 1) Läbi kitsa pilu a (joon. 150) juhitakse valguskiired kumerläätsa L_1 peale, mille taga ekraanil S terav pilukujutus punktis a_1 ilmub. Kiirte teele



Joon. 150.

paigutatakse klaasprisma ABC . Kiired murduvad temas alla, nii et pilukujutus a_1 ekraanil kusagil madalamal ilmuma peab. Kui pilust a tulev valgus näiteks punane on, siis saame ekraanil punase pilukujutuse punktis r . Sinine valgus annab sinise kujutuse aga teises, veel madalamas punktis v , kollane valgus sünnitab kujutuse jällegi uues kohas, kusagil r ja v vahel j. n. e. Sellest järgneb, et värvilised valguskiired prismas mitte ühevõrra ei murdu, vaid et kollased kiired rohkem murduvad kui punased, sinised aga veel rohkem kui kollased.

Juhime läbi pilu prismasse valget päiksevalgust: ühe kitsa pilukujutuse asemel ilmub ekraanil punktide r ja v vahel terve mitmevärviline pael, — päikse spektrum, milles Newtoni järele 7 peavärvi leidub: kõige kõrgemal (punktis r) punane, siis järgimööda madalamal oranzh, kollane, roheline, helesinine, tumesinine (indigo) ja violet. Tähelepanemise väärt on, et ka mitmevärvilisel spektrumil punane värv ekraani samal kohal ilmub, kus ülevalkirjeldatud punase valguse pilukujutus ilmub; niisama ilmub ka spektrumi kollane ja sinine värv alati ühes kindlas kohas, vaatamata selle peale, kas prismasse juhiti valge või vastava värviline valgus.

Prismast välja tulevaid värvilisi kiiri võime uuesti koondada teise kumerläätsa L_2 abil. Hoides viimast parajal kohal näeme ekraanil värvilise spektrumi asemel lihtsat valget heledat täppi. Sellest selgub, et spektrumi värvid mitte prismas ei sünni, vaid et nad valguses eneses peituma peavad.

Prisma ainult eraldab valges valguses olevaid mitmevärvilisi kiiri, murdes ühte värvi rohkem kui teist. Missugusest ainest prisma ka valmistatud ei oleks, spektrumi värvid jäävad alati ühesugusteks.

Kirjeldataud nähtust nimetatakse valguse dispersiooniks ehk värvide hajumiseks.

2) Valguse dispersiooni nähtusest järgneb, et valge valgus peab koos seisma paljuist värvilistest kiirtest, millest igaüks isemoodi murdub. Sellevastu kujutab aga spektrumilt võetud ühevärviline valgus ühtlast ehk homogeenset valgust. Lõikame näiteks ekraani S_1 (joon. 150) sisse väikse avause, mille läbi ainult spektrumi ühevärviline valgus pääseb ja juhime selle valgusjoa mõne teise prisma peale, siis näeme küll, et ta teises prisma veel alla poole murdub, kuid et tema värv muutumatuks jääb. Homogeenset valgust ei saa meie enam mitmevärviliseks lahutada.

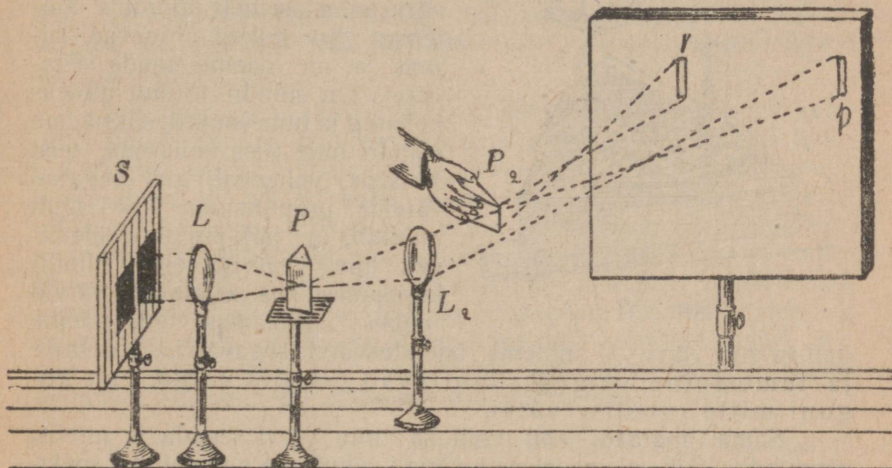
3) § 61₂ järele on valguse kiirus (c) ümberpöörduvalt proportsionaalne aine murdumiseksponendiga (n). Et prisma punased kiired vähem murduvad kui violett kiired, siis on esimeste murdumiseksponent $n_1 = \frac{c}{c_1}$ väiksem kui teiste oma $n_2 = \frac{c}{c_2}$ (kus c on vastava valguse kiirus ilmaruumis, c_1 ja c_2 aines).

Astronoomilised vaatlused tõestavad, et ilmaruumis kõigil kiirtel ühesuurune kiirus c on, sest meie näeme näiteks iga tähte peale tema varjutust otsekohe valgena, mis nii olla ei võiks, kui näiteks punased kiired enim siniseid meie juure jõuaks. Kui aga c on ühesuurune kõigi kiirte jaoks, siis võib n_1 väiksem olla kui n_2 ainult juhusel, kui c_1 on suurem c_2 -st Järjekulult peab punase valguse kiirus (c_1) prisma suurem olema kui violett valguse oma (c_2) (võrdle § 59₃).

Selle põhjal seletab elektroonteooria dispersiooni nähtust järgmiselt: Valge valguslainetamine seisab koos mitmesuguse lainepikkuse ja õõtsearvuga lainetest, mis kõik ühesuguse kiirusega prisma jõeavad. Seal tõukavad nad õõtsu prisma aine aatomites olevaid elektroone ja kaotavad selle juures seda rohkem oma liikumisenergiast, mida sarnasem on elektroonide eneseõõtsearv lainetamise õõtsearvuga (§ 58). Mõõtmised näitavad, et läbipaistvates ainetes, nagu klaas, vesi jne., kõige rohkem absorbeeruvad suure õõtsearvuga (s. t. lühikesed) lained, millest järgneb, et nende aine aatomites suurema osa elektroonide eneseõõtsearv suurem on kui valguslainetamise oma. Sellepärast mõjuvad nende elektroonide peale kõige rohkem kiireltõõtsuvad lained; sarnased on, nagu allpool näeme, violett ja sinised valguslained. Need kaotavad nii prisma kõige rohkem energiat. Läbi prisma pääsevad nad aeglasemalt kui teised kiired, mille tõttu nad seal ka rohkem murduvad (§ 61₂). Dispersioon on nii siis tihedalt seotud absorptsiooniga: aine, mis üleüldse kiiri ei absorbeer (eeter) ei või neid ka mitte dispergeerida.

§ 63. **Valguse värv** oleneb tema lainete pikkusest, umbes nii, nagu tooni kõrgus oleneb helilainete pikkusest Kuna aga kõrv kokkuseatud kõlast iga üksikut tooni eraldi võib kuulda, ei suuda silm mitmesugustest lainetest kokkuseatud valgusest eraldada üksikuid värve, vaid ta näeb alati ainult ühte segavärvi.

Segavärvide tekkimist võime vaadelda järgmisel katsel: Prisma P (joonistus 151) sünnitaks ekraanil päiksevalguse spektrumi. Läätsa L_2 abil võime prismast tulnud värvilisi kiiri jällegi ühendada, mille tagajärjel ekraanil kõigi nende värvide segavärvi — valge täpp (p) ilmub. Kui kiirte teel hoida teine prisma P_2 , siis kaldub üks osa kiirtest kõrvale ja ühineb teiseks täpiks r , kuna täpis p ühineda võivad ainult prismast P_2 mööda pääsnud kiired. Nii esimene, kui ka teine täpp on värviline ja kujutab seal ühinenud spektraalvärvide segavärvi. Nihutades prisma P_2 järk-järgult sügavamale läätsast L_2 tuleva kiirtejoasse,



Joon. 151.

eraldame alguses ainult violett, kui kõige äärmise spektraalvärvilise kiired, siis aga järgemööda ka sinise, roheline ja kollase valguse kiired. Ekraanil näeme prisma äärmisel seisul:

täpis r violetti, täpis p aga rohekas kollast värvi;

prisma sügavamal joas hoides:

täpis r indigo sinist „ kollast „ „

veel sügavamal hoides:

täpis r hele sinist „ oranzh „ „

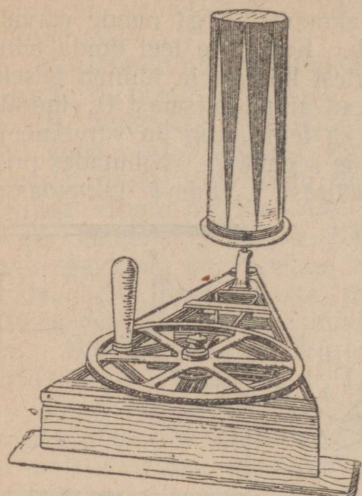
ja lõpuks:

täpis r rohekas sinist „ punast „

On selge, et iga nimetatud värvipaar segatult jällegi valge värvi peab andma, sest niipea kui prisma P_2 kõrvaldada, seguvad mõlemad värvilised täppe sünnitavad kiired valgeks valguseks.

Kahte värvi, mis segatult valge värvi sünnitavad, hüütakse täiendusvärvideks. Nagu eelmisest tabelist näha, ei leidu

spektrumi rohelise jaoks homogeenst täiendusvärvi, viimane on purpur-punane mis ise kujutab violeti ja punase segavärvi.



Joon. 152.

2) Värvide segamist võib vaadelda ka sellekohasel lihtsal aparaadil: püstsilindri pind on segatavate värvidega kaetud, nii nagu see näidatud joonistusel 152. Kui silindrit kiirelt tiirutada, siis jääb igalt värvilt saadud mulje silmas niikauaks püsima, kunni järgmine värv tema asemele pöörub. Mõlemad värvimuljed ühinevad silmas ja me näeme nende segavärvi. On silindri triibud näiteks kollased ja tumesinised, siis näeme silindri ühte otsa kollasena, teist sinisena, vahepeal, kus segatud värvide proportsioon järk-järgult muutub, on järk-järguline üleminek ühest värvist teise; silindri keskkohas, kus segatavad värvid umbes „tasakaalus“ on, näeme

hall-valget värvi, — mõlema täiendusvärvi segavärvi. Kollane ja tumesinine valgus sünnitavad nii siis valge, ega kogu ni mitte rohelise värvi.

Sama aparadi abil võib ka mitu värvi segada ja niiviisi sünnitada kõik olemasolevad värvid eelmises § nimetatud 7 spektraalvärvi abil. Ainult musta värvi meie sel teel ei saa, — viimane ei kujuta õieti mingit värvi, vaid tähendab lihtsalt valguse puudumist.

§ 64. **Keha värv.** 1) Kõik läbipaistvad kehad absorbeerivad enam või vähem läbi nende minevat valgust. Kui keha iga värvi ühevõrra absorbeerib, siis ei muutu selle juures valguslainetamises peituvate värvide proportsioon, mille tõttu valge valgus ka kehast välja tulles valgeks jääb. Niisuguseid värvituid läbipaistvaid kehi leidub vähe. Paksimate kihtidena absorbeerib pea iga aine ühte värvi rohkem kui teist. Paks klaas paistab näiteks rohekas-kollasena, sest et ta violett kiiri rohkem absorbeerib kui teisi; läbi klaasi pääsnud kiired moodustavad siis violeti täiendusvärvi — rohekas kollase (§ 63). Punane klaas absorbeerib pea kõik kiired peale punaste, sinine — kõik peale siniste kiirte j. n. e.

Läbi värvilise läbipaistva keha pääseb ainult keha värvile vastav valgus. Seda võib tõestada, kui päiksevalgust enne prisma sattumist läbi värvilise keha juhtida: punase klaasi puhul näeme näiteks ainult spektrumi intensiivset punast osa, indigo-sinine annab spektrumil ainult sinise juti, kuna kõik

teised värvid on hävinud. Selie vastu on aga purpur-punase klaasi taga spektrumi keskkoht tume, ning meie näeme ainult tema mõlemat otsa: punast ja violetti, — purpurpunase algvärve.

Kirjeldatud viisil võime kergesti analüseerida segavärve, s. t. leida antud värvi moodustavaid spektraalvärve. Nii näeme, näiteks, et roosa värv, mida spektrumis ei leidu, koos seisab intensiivsest punasest ja kõigist nõrgalt paistvatest teistest spektraalvärvidest. Et viimased segatult valge annavad, siis on roosa värv punaste ja valgete kiirte segu. Meie näeme ka, et looduses harva aineid leidub, mis ainult ühte spektraalvärvi läbi lasevad: harilikult pääseb läbi kollase aine peale kollase valguse ka veel vähe rohelist, läbi sinise — peale sinise valguse ka veel rohelist jne.

2) Läbipaistmatud kehad on nähtavad nende pinnalt hajutud valguse tõttu (§ 10), nende pinna värv oleneb nii siis hajutud valguse värvist. Meie teame, et õhukeste kihtidena kõik ained läbipaistvad on (§ 2); keha pinnal asuvad „läbipaistvad“ aine molekulid lasevad sellepärast nende peale langenud valguskiiri kunni teatava sügavuseni pinna sisse tungida, kust nad siis alles tagasi heituvad. Läbi aine molekulite pääsevad tagasi ainult need kiired, mis molekulites ei absorbeeru. Sellest tuleb, et keha pind ainult ühte osa sinna langenud valgusest tagasi heidab, — kuna teine osa valgusest seal absorbeerub. Tagasi heidetud valguse värv määrabki ära pinna enese värvi.

Kui keha pinnalt kõik valguskiired tagasi hajuvad, siis on hajutud valgus valge ja keha paistab meile valgena. Absorbeerivad pinna molekulid iga värvi valguse, siis ei pääse sealt üleüldse valgust meie silma, mille tagajärjel pinda mustana näeme. Kui keha pind temale langevast valgust valgusest ainult ühe värvi, näiteks punase, absorbeerib, siis heitub sealt tagasi vastav täiendusvärv (roheline), nii et pind rohelisena paistab.

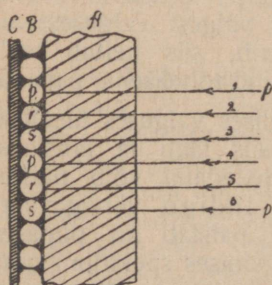
Ei leidu keha pinnale langevas värvilises valguses üleüldse niisuguseid kiiri, mida pind hajuda võib, siis jääb ta mustaks, olgugi, et ta teist värvi valguses üsna heledana võib paista. Viimase tõestuseks paigutame tumesinise indigo värviga värvitud paberitüki päikese spektrumi: ta paistab nii punases kui kollases valguses üsna mustana, ainult sinises spektrumi osas on ta intensiivselt sinine: Et indigo värv peaaegu ainult siniseid kiiri läbi laseb ja kõiki teisi absorbeerib, siis ei või ta ei punases ega kollases valguses mingisuguseid valguskiiri hajutada ja jääb sellepärast mustaks. Ümberpöörduvalt, hajutab punane tsinnoober ainult punaseid kiiri, — ta paistab sellepärast punases valguses punasena, spektrumi sinises ja rohelises osas aga mustana.

3) Ülevalkirjeldatust järgneb, et värvilise valguse ja värviainete segamise resultaat koguni mitte ühesugune ei ole. Kuna

me esimesel juhusel tõepoolest ühe värvi (valguse) teisele juurelisame, ei tee meie seda värviainete segamisel mitte: punane värviaine hajutab näiteks ainult punaseid kiiri, kui teda segada rohelise värviainega, mis ka punase valguse absorbeerib, siis ei hajuta see segu mingit valgust ja värviainetega kaetud pind paistab peaaegu mustana. Sinine värviaine hajutab siniseid ja vähe rohelisi kiiri; kui segada teda kollase värviainega, mis siniseid kiiri absorbeerib ja rohelisi läbi laseb, siis pääseb läbi segu ainult roheline valgus. Seega ei sega meie siin sugugi kollast ja sinist valgust, vaid hävitame mõlemaid, eraldades nendest sellega rohelist valgust. Niiviisi on seletatav, miks kollane ja sinine valgus valge värvi sünnitavad, kuna vastavad värviained rohelise värvi annavad.

§ 65. **Fotografeerimine loomulikkudes värvides** põhjeneb ülevalkirjelatud asjaolul, et värvilised läbipaistvad kehad ainult seda valgust läbi lasevad, mille värv vastab keha värvile. Vennaste Lumière poolt valmistatud autokroomplaadid võimaldavad kehade värvi kaunis loomutruult otsekohe päevapildistada. Nende plaatide pinnal asub iseäraline värvifilter, mille läbi valguskiired enne minema peavad, kui nad plaadi valgustundliku broomhõbeda kihini jõuavad. Värvifilter valmistatakse väga peeneks jahvatatud tärkliiteradest, mille läbimõõt suurem ei ole kui 0,01 mm. Üks osa tärklistest värvitakse punaseks, teine roheliseks ja kolmas sinikas-violetiks. Värvilised tärkliiterakesed segatakse ühtleseks pulbriks ja kantakse üliõhukese kihina klaasplaadile. Et kihi paksus palju suurem ei ole kui terakeste läbimõõt, siis ei või viimased üksteise peal asuda, vaid ainult kõrvuti seista. Niiviisi saadud värvifilter kaetakse hariliku valgustundliku broomhõbekihiga.

Päevapildistamisel pööratakse plaadi puhas klaaspind valguse poole, nii et kiired läbi klaasi ja värvifiltri lähevad ning siis alles hõbekihile langevad. Tulgu näiteks punased kiired pp plaadipinna väikse osakese peale (joon. 153).



Joon. 153.

Värvifiltris (B) asuvad selle pinna osakesel kolme värvi läbipaistvad terakesed kõrvuti. Rohelised (r) ja sinised (s) terakesed absorbeerivad punase valguse, nii et nende taga hõbekiht C valgusest puutumata ja plaadi ilmutamisel läbipaistvaks jääb. Punased terakesed (p) aga lasevad valguse läbi, mille tõttu nende taga hõbekiht mustaks muutub. Samuti läheks kollane valgus jaoti punaste, jaoti roheliste terakeste kaudu hõbekihini, ei pääseks aga mitte läbi siniste. Peale ilmutamist on siis hõbekiht punaste ja roheliste terakeste taga must, siniste taga aga läbipaistev.

Kui ilmutatud plaati vastu valgust vaadata, siis näeme punase kiire langemiskohta rohekas-sinisena, kollase kiire kohta aga indigosinisena, s. t. langeva kiire täiendusvärvides, sest et need filtri terakesed, mille värv vastab langeva kiire värvile, musta hõbekihiga on varjatud. Sellekohase uue ilmutamis-protsessiga muudetakse nüüd hõbekihi läbipaistvad kohad mustaks, endised mustad aga läbipaistvateks. Siis pääsevad valguskiired meie silma ainult läbi nende filtri terakeste, mille läbi nad päevapildistamisel plaadi hõbekihini tungisid. Sellepärast näeme punaste kiirte poolt puudutatud kohta punasena, siniste kohta—sinisena j. n. e. Segavärvadena tuleb valgus silma korraga läbi mitmet värvi terakeste, kus juures enam või vähem tume hõbekiht teda kas ühest või teisest terakesest enam läbi

laseb ja sellega päevapildistamisel plaadile langenud värvile vastava värvivarjundi sünnitab.

Kirjeldataud viisil saame päevapildi ainult klaasil või teistel läbipaistvatel ainetel.

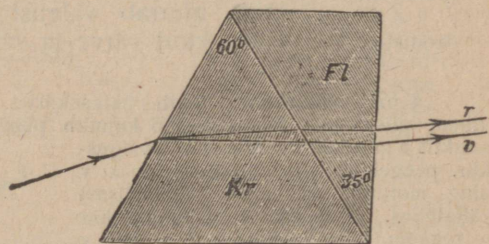
§ 66. **Dispersiooni suurus ja aine murdumiseksponent; akromaatiline prisma:** 1) Kui prismas hajutud violett kiirte murdumiseksponenti kujutada tähega n_v ja punaste kiirte oma tähega n_p , siis annab vahe $n_v - n_p = d$ prisma aine dispersiooni suuruse, mis prisma aine värvihajutamise võimet kujutab. Dispersiooni suurusest oleneb spektrumi pikkus: mida suurem on aine dispersioon, seda pikem on sellest ainest valmistatud prisma spektrum.

Katsed näitavad, et ainete dispersiooni suurus mitte proportsiooniline ei ole nende murdumiseksponentidega.

Näiteks on tina sisaldava n. n. flintklaasi murdumiseksponent (kollase valguse juures) $n=1,7$, tema dispersioon $d=0,037$; teise klaasisordi, n. n. kroonklaasi jaoks aga on $d=0,019$, nii siis ligi pool väiksem, kuna tema murdumiseksponent $n=1,61$ ainult 5% väiksem on kui flintklaasil.

2) Kui mõlemast nimetatud klaasisordist kaks ühesugust prismat valmistada, siis annaks flintklaasist prisma peaaegu 2 korda pikema spektrumi kui kroonklaasist prisma, olgugi, et spektrumi keskmised kiired mõlemas prismas umbes ühekaugele alla kalduvad. Valmistame aga näiteks flintklaasist 35° murdva nurgaga prisma, kroonklaasist selle vastu 60° prisma, siis oleksid mõlemad spektrumid ühepikused, kuigi kiirte murdumine teises prismas suurem on kui esimeses.

Asetame kaks viimati nimetatud prismat nii üksteise külge, et nende murdavad servad vastupidi seisavad (joon. 154), siis hajutab esimene prisma (60°) punaseid ja violett kiiri sedavõrra laiali, kui võrra teine prisma neid jällegi vastastikku koomale murrab. Nii punased kui violett kiired (r ja v) tulevad sellepärast prismast paralleelselt välja ja ei haju laiali.



Joon. 154.

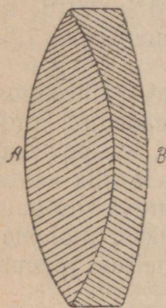
Sarnast kokkuseatud prismat, mille üks pool hävitab teise poole dispersiooni hüütakse akromaatiliseks prismaks. Valguskiired murduvad ka akromaatilises prismas, sest et 60° prisma kõvemine kiiri murrab, kui tema vastu mõjuv 35° prisma, kuid kiire üksikud värvid ei saa selle juures mitte hajutud, langevad ju kõik valguskiires peituvad värvilised kiired paralleelselt silma. Vaadates asju läbi hariliku prisma, näeme mingist asjapunktist tulevat valget kiirt peale disperseerimist igas sihis ise värvis, nii

et meie ühe valge punkti asemel hulga värvilisi punkte näeme. Asja piirjooned on sellepärast värvilised ja segased. Akromaatilise prisma läbi näeme aga asju teravalt ja ilma nimetatud värvinähtusteta, missugune asjaolu praktilises optikas väga suure tähtsusega on.

§ 66. Kromaatileine aberratsioon ja akromaatileine lääts.

1) Et läätsa osad sarnased on prismadega (§ 31), siis peab valgus ka läätsas disperseeruma. See nähtus on tuntud kromaatilise aberratsiooni nimetuse all.

Juhime näiteks paralleelse kiirtejoa väga kumerale läätsale: et violett kiired rohkem murduvad kui punased, siis lõikavad esimesed peatelge (pärast murdumist) lähemal läätsale kui teised. Hoides peafookuskaugusel valge ekraani, saame seal valge punkti asemel värviliste äärtega täpi. Samasuguse kirju täpi annab kujutisel ka kehapinna iga punkt, mille tõttu saadud asjapilt värviliste ja segaste piirjoontega ilmub.

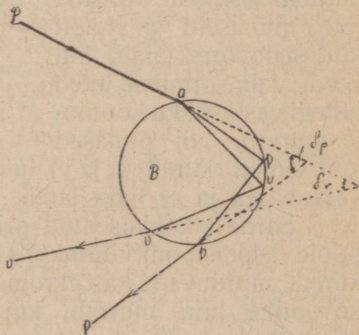


Joonistus 155.

2) Et kromaatilist aberratsiooni kõrvaldada, tarvatakse kahest läätsast kokku seatuid akromaatilisi läätsi. Viimastes hajutab kroonklaasist tehtud kumerlääts A niivõrra värve, kui võrra neid uuesti koondab flintklaasist valmistatud õoneslääts B (joon. 155). Nagu akromaatilises prismaski, kaob siis dispersiooni nähtus, kuna kiirtemurdumine kumerläätsa suhtes — kuigi nõrgendatult — alles jääb. Joonistusel 155 kujutatud akromaatiline lääts murrab valgust nii nagu harilik kumerlääts, kuid värve ta selle juures ei hajuta.

§ 67. Vikerkaar tekib päiksekiirte murdumisel ja sisepeegeldusel vihma piiskades. Joonistus 156 kujutab päiksekiire Pa teed vihmapiiskas B: punktis a murdub ja disperseerub valguskiir, peegeldub siis punktides p ja v ning murdub veel korra vihmapiiskas väljatulles. Meie näeme, et punane kiir p rohkem alla kaldub, kui violett v ($\delta p > \delta v$).

Iga vihmapiisa peale langeb terve hulk paralleelseid päiksekiiri. Kui nende kõikide teed vihmapiiskas jälgida, siis selgub, et välja tulnud värvilised kiired suuremalt osalt ühtlaselt igale poole laiali hajuvad, välja arvatud iga värvi jaoks üks teatud siht milles vastavat värvi kiired peaaegu paralleelselt ja koondatult välja tulevad, nii et nad selles sihis vaadates — meie silmas värvilist valgusetunnet sünnitavad. Kui näiteks joonistusel 156-a kujutatud vihmapiiska (või veega täidetud klaaskera) päikse käes hoida, siis lähevad temast igas sihis värvilised kiired läbiseigi laiali. Selle tõttu on viimaste mõju meie



Joon. 156.

Peatükk VIII.

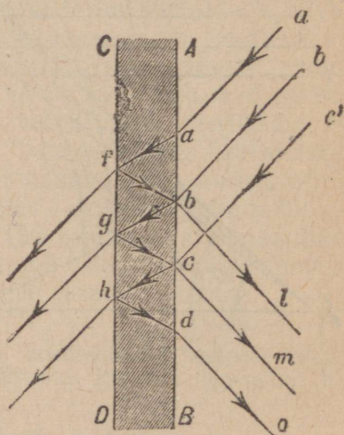
Valguse interferents ja diffraktsioon.

§ 68. **Valguse interferents õhukestes kelmetes.** Kui traatvõru seebivette kasta, siis saame võrul õhukese seebikelme (joonistus 158), millel iseäralised mitmevärvilised horisontaalsed triibud ilmuvad, kui teda päeva- valgusel pealt vaadelda. Homogeenses värvilises valguses (§ 62₂), näiteks keedusoolaga (naatriumiga) kollaseks värvitud piiritusleegi valgusel näeme kelmel vaheldamisi heledaid (kollaseid) ja muste triipe. Punases valguses seisavad triibud kaugemal üksteisest kui kollases, violett valguses aga lähemal üksteisele.



Joon. 158.

Nähtuse seletamiseks kujutagu joonistus 159 kelme suuren- datud põiklõiget. Paremalt poolt langeb ühevärviline valgus paralleelsete kiirtena a , b ja c . Kelme pinnal AB peegeldub üks osa kiirtest sihis bl , cm ja do , teine osa aga läheb murtult kelme sisse, peegeldub vastu taga- pinda CD , ja tuleb siis sihis bf , gc ja hd uuesti tagasi. Kiir fb murdub välja tulles läbi pinna AB sama palju alla kui palju ta kelme sisse minnes (punktis a) üles murdus. Sellepärast on ta punktist b saadik paralleelne kiire bb peegeldatud sihiga bl . Mõõda sihte bl , cm , do j. n. e., lähevad nii siis 2 kiirt: bbl ja $afbl$, ccm ja $bgcm$ j. n. e., millest üks $af + fb$ ($= gb + gc$) võrra pike- ma tee peab ära käima kui teine. Interfereerudes võib kas fbl kõ- vendada või hävitada kiire bbl ootsumist; esimesel juhusel on kelme pinna punkt b hele, teisel aga tume. Kui $af + fb = bg + gc = ch + hd$ võrdub poollaine pikkusega, siis on kiirte fbl ja bbl käigu vahe poollainet, s. t. esimese kiire laineoru vastu seisab alati teise kiire lainehari. Selle tagajärjel hävineb lainetamine punktis b (IV § 7₁). Sama nähtus kordub kõigis teistes punktides (c ja d), nii et kogu kelme pind pealt vaadates tume peab olema. Võrdub aga $af + fb$ terve lainega, siis toetuvad mõlemad kiired, punktid b , c ja d on kõik heledad ja ka kelme pind on hele.



Joon. 159.

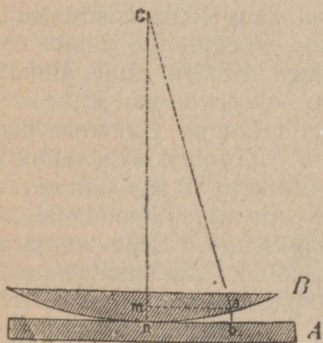
2) Tõepoolest on aga seebikelme alt paksem kui ülevalt, sest et vesi kelmet mööda alla vajub. Nii võib näiteks $af + fb$ poollainega võruda, $ch + hd$ aga $1\frac{1}{2}$ lainega. Et ka viimasel

juhusel lainete käigu vahe poollainet on, siis jäävad mõlemad punktid b ja d tumedaks. Nende vahel aga leidub hele punkt c , kus $bg + gc$ võrdub terve lainega. Et kelme paksus horisontaaljoontel umbes ühesuurne on, siis ilmub üle kogu kelme pinna läbi b minev tume, läbi c — hele ja läbi d jällegi tume horisontaalne triip. Joonistusel 159a on ABC nimetatud kelme kiilusarnane läbilõige, mille kõrval kelme pinnal ilmuvad triibud eraldi on kujutatud: seal kus ülevalnimetatud kiirte käigu vahe võrdub poollainete paaritu arvuga (b , d ja f), on pind pealtvaadates pime, kus ta aga poollainete paarisarvuga võrdub (c, e, g), seal on pind hele.

3) Et kirjeldatud triibud punases valguses kaugemal teine-teisest seisavad kui sinises ehk violetis, on seletatav ainult oletusega, et punase valguse lained pikemad on kui violett valguse omad.

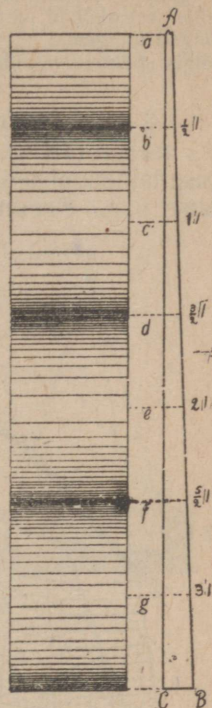
Joonistusel 159 ja 159a on näha, et kõrvuti seisvate tumedate triipude (b ja d) kaugus oleneb vahest ($ch + hd$) — ($af + bf$), mis võrduma peab ühe terve lainepikkusega. Mida lühem on laine, seda väiksem see vahe, — seda lähemal seisavad siis joonistusel 159a kujutatud kiilu lõikel punktid b ja d , — nimetatud tumedate triipude keskkohad.

Kui kelme valgustada hariliku päevavalgusega, siis langevad tema peale mitmesuguse lainepikkusega kiired. Seal, kus üks värv interfereerumisel hävineb, paistab meile kelme pind vastavas täiendusvärvis, teises kohas, kus mõni värv interfereerudes kõveneb, näeme pinda selles värvis jne., nii et kogu pind mitmevärviliseks muutub.



Joon. 160.

õhukese õhukelme, mille paksus kasvab läätsa tsentrumist kaugenemisega. Kui klaasi valgustada ühevärvilise valgusega, siis mõjub õhukelme iga raadiust

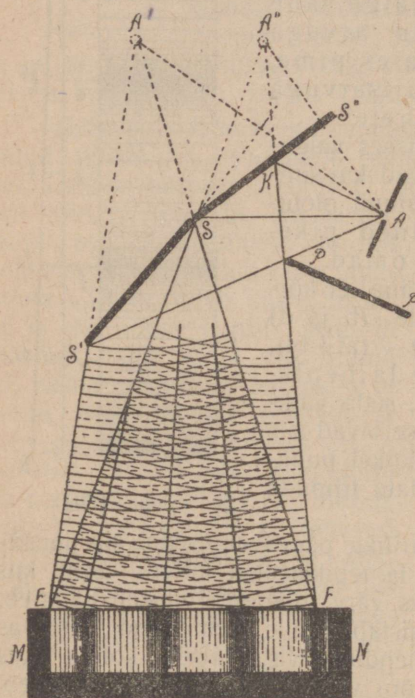


Joon. 159a

4) Ülevalkirjeldatud interferentsnähtusel põhjenevad õhukeste õlikihtide värvid veepinnal, terase karastamisel tekkinud õhukese oksüüd-kihi värvid terasel ja palju teisi nähtusi. Üks huvitavamatest on n. n. Newtoni värvirõngaste nähtus. Ta ilmub, kui tumedal alusel asuva klaasplaadi A peale paigutada väike kõverusega tasakumerlääts B (joon. 160). Mõlema klaasi vahel asuv õhk moodustab õhukese õhukelme, mille paksus kasvab läätsa tsentrumist kaugenemisega. Kui klaasi valgustada ühevärvilise valgusega, siis mõjub õhukelme iga raadiust

mööda samuti nagu joonistusel 159-a kujutatud õhuke kiil: ümber tumeda tsentrumi mn, kus klaasid kokku puutuvad ja kus selle tagajärjel valguse peegeldust ei ole, näeme hulga kontsentrilisi heledaid ja tumedaid rõngaid, mille seisukohad olenevad õhukelme paksusest. Punases valguses seisavad rõngad kaugemal, sinises aga lähemal üksteisele. Valges valguses näeme kõigis spektraalvärvides hiilgavaid rõngaid.

§ 69. **Fresneli interferents-katse.** Fresnel oli esimene, kes tõestas (1822), et valgus võib interfereeruda ja kes sellega valguse lainetamisteooria lõpulikult võidule aitas. Kuulus interferentskatse n. n. Fresneli peeglitega on skemaatiliselt kujutatud



Joon. 161.

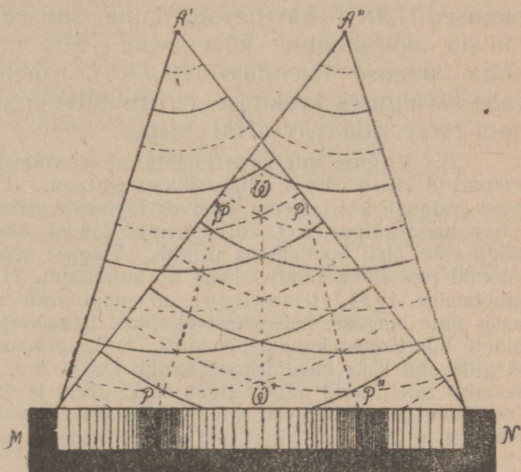
ESKF nii, nagu tuleks ta punktist A'' . (Tõeline valgusallik A on varjatud sirmiga PP , nii et temast otsekohe ühtegi kiirt ekraanile ei pääse). Piirkonnas ESF interfereeruvad mõlemad valgusjoad, kohati toetades, kohati hävitades üks-teist. Selle tagajärjel ei ole ekraani pind mitte ühtlaselt valgustatud, vaid temal ilmuvad vaheldamisi heledad ja tumedad pilule A paralleelsed triibud (MN).

Lainetamisteooria järele laguneb valguslainetamine igast allikast kontsentriliste keralainetena laiali (IV, § 9). Et käsitatud juhusel mõlemad ettekujutatud valgusallikad A' ja A'' joonistuse pinnal seisavad, siis lõikavad nendest laialilagunevad keralained joonistuspinna kontsentrilistel ringjoontel, mille tsentrumid on

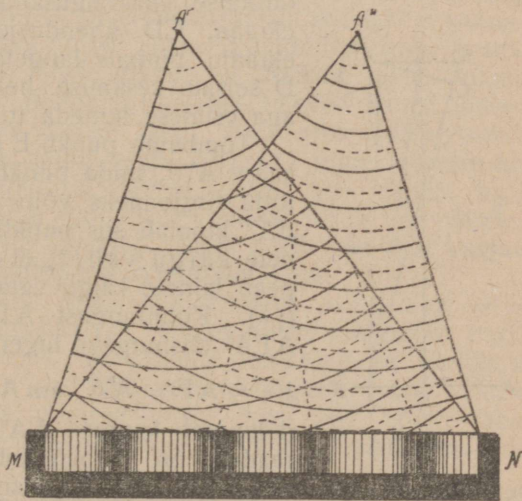
joonistusel 161: SS' ja SS'' on kaks peeglit, mis peaaegu ühel tasapinnal asuvad; seega on nurk $S'SS''$ ligi 180° . Läbi kitsa pilu A juhitakse ühevärviline valgus peeglitele, kust ta peegeldub ja siis ekraanile EF heitub. Harilikku peegelduseaduste järele heidavad mõlemad peeglid valguse niiviisi tagasi, nagu oleksid tema allikateks pilu A peegelpildid A' ja A'' . Kui mõlemad peeglid ühel tasapinnal seisaksid, siis mõjuksid nad nagu üksainus peegel ja kujutused A' ja A'' langeksid ühte. Et aga nurk $S'SS''$ natuke väiksem on kui 180° , siis seisavad A' ja A'' eraldi, kuigi väga ligistikku. (Et hõlbustada ülevaatlikust, on nad joonistusel 161 liialdatult kaugel üks-teisest kujutatud). Peeglit $S'S$ tuleb valgusjuga $ES'SF$, mille allikaks nagu oleks punkt A' ; teiselt peeglit langeb ekraanile juga

A' ja A'' . Interfereerumise protsessi hõlpsamaks jälgimiseks on joonistustel 162 ja 163 suurendatult kujutatud punktidest A' ja A'' väljatulevate keralainete lõikejooned joonistuspinnaga, — esimesel juhusel pikemate (punaste), teisel juhusel lühemate (siniste) lainete jaoks. Täisjoonega märgitud keralainetel asuvad alati laineharjad, punkteeritud joonega kujutatud lainepindadel aga laineorud.

Nii esimestekui teiste kerapindade kaugus üksteisest võrdub nii siis valguslaine pikkusega. Seal, kus täisjoonega kujutatud lainepind lõikab teist samasugust pinda, langevad laineharjad mõlemas lainetamises ühte ja toetavad üksteist, nii et vastav koht hele peab olema. Heledaks jäävad ka need kohad, kus punkteeritud jooned lõikuvad, sest et seal laineorud üksteist toetavad. Nagu joonistusel 162 näha, seisavad niisugused lõikepunktid joonel $w-w'$. Seega ilmub ekraanil NM punktis w' hele triip. Kus täisjooneline kaar lõikab punkteeritud, seal seisab ühe valguslainetamise laineharja vastu alati teiselainetamise org, teiste sõnadega, seal võrdub mõlema lainetamise käiguvahe



Joon. 162.



Joon. 163.

poollainega, nii et õõtsumine hävineb ja vastav koht jäädavalt pime on (IV, § 7₁), Niisugused lõikepunktid seisavad joonitel pp' ja pp'' ; vastavates kohtades (p' ja p'') ilmuvad ekraanil tumedad triibud.

Kui kahe tumeda triibu kaugus on k , siis on $DE = \frac{k}{2}$; olgu kõrgus $DC = h$, siis on:

$$\lambda = \frac{d \cdot k}{h}$$

Kaugusi d , k ja h võime katsel otsekohe mõõta; nende põhjal saame leitud formulist homogeense valguse lainepikkuse.

2) Interferentskatsetest selgub, et valguslainete pikkus. üli-väike ja iga värvi jaoks isesugune on. Näiteks on lainepikkus:

punases valguses	keskmiselt	0,762 $\mu = 0,000762$ mm.
kollases	"	0,589 $\mu = 0,000589$ "
violett	"	0,397 $\mu = 0,000397$ "

Formuli $c = N\lambda$ (IV, § 4) abil võime välja arvata valguslaineta-mise õõtsearvu N , kui valguse kiiruseks võtta 300000 km/sek. Leitud arvud, mille suurust raske on enesele ettekujutada, oleksid järgmised:

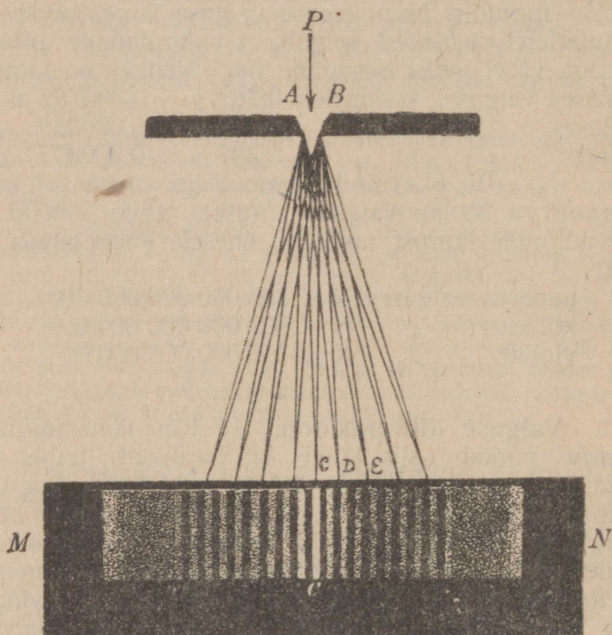
punases valguses	$N = 395\ 000\ 000\ 000\ 000$
kollases	" $N = 509\ 000\ 000\ 000\ 000$
violett	" $N = 757\ 000\ 000\ 000\ 000$

§ 71. **Valguse diffraktsioon.** 1) Kui lainetamine mingi tõkke vastu põrkab, siis läheb ta harilikult ümber viimase äärte ja täidab teatud kaugusel tõkke taga jällegi kogu ruumi. Seistes näiteks seinaga taga, kuuleme teiselt poolt tulevat heli, kuigi sein niisugusest aimest oleks, et ta helilainetamist edasi ei kannaks: lainetamine peab nii siis ümber seinaga „paindudes“ meie juurde tulema. Rannas võime tähele panna, et üksikud kivid, tulbad j. n. e. ei sega lainete liikumist; näiteks tulevad lained ümber väiksema kivihunniku ka viimase taha. Kuid pika sadama-muuli taga on veepind rahulik: muul nagu „varjab“ mere lainetamist. Sellest peame järeldama, et lained ainult siis tõkke taga olevat ruumi võivad täita, kui tõkke ulatus väike on võrdlemisi lainepikkusega, teiste sõnadega: **vari tekib siis, kui varjav tõkke (pind) suur on võrdlemisi lainepikkusega.**

Sellega on seletatav, miks läbipaistmatu keha alati varju heidab, nii et meie valguslainete „ümber nurga minemist“ harilikult ei näe: valguslained on niivõrd lühikesed, et harilikud asjad nende jaoks seda on, mis veelainetamisele muul. Üsna kitsaste kehade, näiteks inimese juukse taga aga võime juba tähele panna valguse paindumist varju piirkonda ehk n. n. valguse diffraktsiooni.

2) Selle asemel, et valguse diffraktsiooni vaadelda mõne kitsa keha varjus, võime seda veel hõlpsamini teha läbi kitsa pilu juhitud valgusjoa juures. Tulgu paralleelne kiirtejoaga P (joon. 165) läbi võimalikult kitsa pilu AB pimedasse tupp. Pilusse jõudnud lainepinnal saab iga punkt uueks lainetamisallikaks, kust valgus igas sihis laialilaguneb. Paari meetri kaugusel

seisval ekraanil MN näeme peale keskmist heledat triipu C veel hulga teisi paralleelseid värvilisi triipe, mis tõestab, et valgus tõe-poollest mitte ainult sirgjoonelises sihis PC laiali ei lagune, vaid ka kõrvale kaldub. Homogeense valguse puhul ilmuvad ekraanil vaheldamisi heledad ja tumedad paralleelsed triibud, mille heledus seda nõrgemaks jääb, mida kaugemal keskkohast C seisab triip.

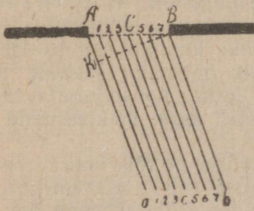


Joon. 165.

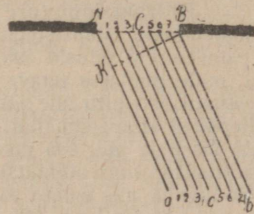
3) Triipude tekkimine diffraktsioonil on seletatav valguslainete interferentsiga. Et pilu väga kitsas peab olema ja ekraan MN (joon. 165) temast kaugel seisab, siis võime lihtsuse pärast oletada, et kiir CA on paralleelne CB, DA paralleelne DB jne. Keskmisse punkti C tulevad kiired CA ja CB on ühepikkused, mispärast neid mööda tulev lainetamine interfereerudes kõveneb ja punkt C heledaks jääb. Mõnda kõrvalseisvasse punkti D langevas paralleelses kiirtejoas ADBD on kiir AD pikem kui BD, nii et punkti D jõudnud lained enam ühesugustes faasides ei ole. Äärmiste kiirte AD ja BD käiguvahet kujutab suurendatud joonistusel 166 pikkus AK, kus BK on tõmmatud perpendikulaarselt Aa-le. (AD ja BD-le joonistusel 165 vastab Aa ja Bb, joon. 166).

Võrdub AK ühe lainepikkusega, siis võime terve kiirtejoa keskmise kiire Cc abil pooleks jagada; kiir Cc on pool-laine võrra pikem kui Bb, ja Aa niisama võrra pikem kui Cc. Iga kiire (1) vastu esimeses pooljoas Aa Cc seisab temast pool-

laine võrra lühem kiir (5) teises pooljoas Cc Bb. Sellepärast hävinevad interferumisel mõlemad joapooled, nii et vastav ekraanipunkt (D) tume on. Tumedaks jäävad ka need ekraan-



Joon. 166.



Joon. 167.

nikohad, millele kiired niivõrd längus langevad, et AK kahe lainepikkusega võrdub (joon. 167): keskmise kiirega Cc jaotame kogu joa pooleks; siis on esimese kui ka teise pooljoa äärmiste kiirte käigu vahe jällegi üks terve lainepikkus (sest et $Aa - Cc = \lambda$ ja $Cc - Bb = \lambda$) nii et mõlemad pooled interferumisel hävinevad. Üleüldse on kõik need ekraanikohad tumedad, kus AK võrdub 2, 4, 6 j. n. e. poolainega.

Võrdub aga AK $1\frac{1}{2}$ lainepikkusega, siis võime terve joa 3 osasse jagada: esimese $\frac{2}{3}$ moodustava joiosa äärmiste kiirte käigu vahe on 1 lainepikkus ($AK = \frac{3}{2}\lambda$; $\frac{2}{3} AK = 1\lambda$), mille tõttu see osa hävineb; ainult järele jäänud kolmandik valgustab vastavat ekraanikohta. On $AK = \frac{5}{2}\lambda$, siis valgustab ekraanipinda ainult $\frac{1}{5}$ kiirtejoast jne. Heledad triibud ilmuvad nii siis seal, kus $AK = 3, 5, 7$ j. n. e. poollainepikkust, kusjuures triip seda tumedam on mida kaugemal ta keskkohast C seisab.

4) Ülevalkirjeldatust järgneb, et difraktsioon-triibud seda koomal peavad seisma, mida lühem on laine pikkus; nad on näiteks sinises valguses koomal kui rohelises ja rohelises koomal kui punases.

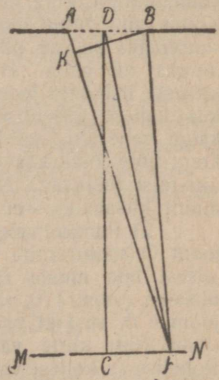
Triipude kaugusest võime leida tarvitatud valguse lainepikkuse λ . Olgu pilu laius AB (joon. 168) $= a$, ja F — esimese tumeda triibu keskkohast, siis on $\lambda = AK = AB \sin \angle ABK = a \sin \angle ABK$.

Nurk $\angle ABK = \angle CDF$, sest et DF peaaegu perpendikulaarne on BK ja $DC \perp AB$. $\sin \angle ABK = \sin \angle CDF = \frac{CF}{DF}$. Ilma tuntava veata võime lugeda $DF = DC$, nii et $\sin \angle ABK = \frac{CF}{DC}$. Olgu $CF = \delta$ ja $DC = h$, siis on:

$$\lambda = \frac{a\delta}{h};$$

Vastavalt leiaksime teise tumeda triibu kaugusest δ_1 ,

$$\text{et } 2\lambda = \frac{a\delta_1}{h};$$



Joon. 168.

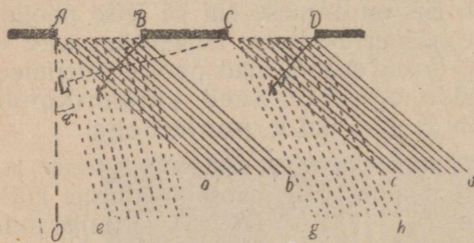
Näide: Pilu laius $a = 0,26$ mm. Rohelises valguses ilmub 1,7 m kaugusel ekraanil esimene tume triip $\delta = 3,5$ mm kaugusel keskkohast. Rohelise valguse lainepikkus on seega:

$$\lambda = \frac{a \delta}{h} = \frac{0,26 \cdot 3,5}{1700} = 0,000525 \text{ mm.}$$

§ 72. **Difraktsioonvõre; diffraktsioonspektrum.** 1). Difraktsioonvõreks nimetatakse läbipaistmatut plaati, mille terve rida ülikitsaid ja ligistikku seisvaid paralleelseid pilusid asub. Niisugust võre kujutab näiteks läbipaistev klaasplaat, mille pinnasse terava teemandiga hulk ligistikku seisvaid jutte on lõigatud (kunni 400 jutti ühe millimeetri peale.) Juttide kohad hajutavad valgust ja on sellepärast läbipaistmatud, kuna nende vahel asuv sile klaasipind valgust vabalt läbi laseb ja pilu osa etendab.

Harilikult on kogu diffraktsioonvõre niivõrd kitsas, et kõiki neid kiiri paralleelseteks võib lugeda, mis temast paari meetri kaugusel seisva ekraani ühte punkti lähevad. Kui näiteks joon. 165 pilu AB asemel terve diffraktsioonvõre seisaks, siis võib ilma suurema veata kiirtejuga ADB paralleelseks pidada. Niisugusel puhul ou nähtus sarnane eelmises § kirjeldatud diffraktsioonnähtusega:

Joonistusel 169 on kujutatud ainult 2 diffraktsioonvõre pilu AB ja CD, millest paralleelsed kiirtejoad Aa — Bb ja Cc — Dd ühte ekraanipunkti lähevad. Üheainsa pilu AB puhul ilmuks ekraanil esimene tume triip selles kiirtesihis,



Joon. 169.

mille juures äärmiste kiirte Aa ja Bb käigu vahe Ak võrdub lainepikkusega (§ 71). Teine pilu CD ei muuda selle triibu seis, sest ka temast lähevad paralleelsed kiired Cc — Dd niisamasuure käiguvahega ($Ak' = \lambda$) samasse ekraanipunkti. Ei muutu teise pilu mõjul ka kõigi järgmiste tumedate triipude seis, vaid nad jäävad samasse kohta, kus neid esimene pilu üksinda sünnitab.

Kuid nimetatud tumedate triipude vahel tekivad teise

pilu CD mõjul veel uued tumedad triibud, mis endiste heledate peale langevad. Kahe pilu juures ilmub näiteks uus tume triip seal, kus kiirte Aa ja Cc käigu vahe AL võrdub poollainega või üleüldse $\frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{5}{2}$ jne. lainepikkusega, sest et siis esimene, teine, kolmas jne. kiir joas Aa hävitab vastava esimese, teise, kolmanda jne. kiire joas Cc, nii et mõlemad joad koos ekraanil pimeduse annavad. Kolme pilu puhul ilmuvad veelgi uued tumedad triibud endistele juurde. Mida suuremaks kasvab pilude arv, seda rohkem ilmub tumedaid triipe. Neid tekib lõpuks nii palju, et heledad triibud üsna hävinevad, peale üksikute väga kitsaste heledate joonte, mis alles jäävad. Viimased ilmuvad nimelt selles sihis, kus kahest kõrvutiseisvast pilust tulevate äärmiste kiirte (näiteks Aa ja Cc) käigu vahe (AL) võrdub 1, 2, 3, 4 jne. lainepikkusega, sest et sel puhul üle kogu võre kaks kõrvutiseisvat kiirtejuga (Aa—Bb ja Cc—Dd) ikka paarikaupa üksteist toetavad. Need heledad jooned muutuvad pilude arvu kasvamisel ainult kitsamaks,—ei hävine aga kunagi.

2) Punasel valgusel saame ekraanil nii siis kahelpool keskmist väga heledat joont O (spektrumite tabel, joon. 170) mitu punast jutti 1, 2, 3 jne., mis üks-eisest laia musta triibuga on lahutatud. Violetl valgusel jagunevad jooned niisama (joon. 170, rida II) kuid nad seisavad nüüd kõik lähemal keskmisele joonele O, sest et violetl valguskiired lühemad on kui punased, nii et AL (joon. 169) kiirte väiksemal kõrvalekaldumisel võib võrduada lainepikkusega. Rohelise ja kollase valguse jooned ilmuvad punaste ja violetl joonte vahel jne.

Kui diffraktsioonvõrele valge valgus langeb, siis toetavad üksteist kõik need kiired, mis perpendikulaarselt võrest tulevad, nii et keskmine jutt O

(joon. 170, rida III) valgeks jääb. Tema kõrval aga annavad valges valguses peituvad violett kiired violett joone, vähe kaugemal ilmuvad sinised, siis kollased, ja kõige kaugemal punased diffraktsioon-jooned. Need kõrvuti-langevad värvilised jooned moodustavad mõlemal pool keskmist jutti 0 (joon. 170, rida III) terve rea diffraktsiooni spektrume (1, 2, 3 jne), mis üks-teisest mustade triipudega on lahutatud. Kõige lähemal keskkohale seisvat ja ühtlasi kõige lühemat ja heledamat hüütakse esimeseks spektrumiks (1). Järgmised spektrumid — teine, kolmas jne. — on pikemad, kuid tumedamad ja segasemad, sest et üksikud värvijooned nendel laiemad on, ja sellepärast jaoti üks-teise peal asuvad.

3) Kuna prismade abil sünnitatud spektrumid alati prisma aine dispersiooni suurusest (§ 66,) olenevad, nii et mitmesuguste ainete abil saadud spektrumid mitte sarnased ei ole, on diffraktsioon-spektrumid alati ühesugused, oleneb ju nendes teatud värvi juti seis alati ainult selle värvi lainepikkusest. Kõigis prisma-spektrumites on punased kiired vähem laiadi hajutatud kui violett kiired, sest punaste kiirte piirkonnas muutub murdumiskoeffitsient ühes lainepikkusega vähem kui violett piirkonnas. Selle tagajärjel on prisma-spektrumis punane ots võrdlemisi lühike, violett ots aga pikk. Diffraktsioon-spektrumis seisavad kiired niiviisi reas, et nende kaugus üks-teisest igal pool proportsionaalne on vastavate kiirte lainepikkustega, seda spektrumi hüütakse sellepärast ka normaalspektrumiks.

Diffraktsioon-spektrum võimaldab kõige lihtsamat ja kõige täpiseimat lainepikkuse mõõtmist: ühevärvilises valguses määrab ära esimese diffraktsioonjoone (1) seisu spektrumil nurk $0Ae$ (joon. 169) $= \varphi$. Kui pilu laius $AB = a$ ja pilude vahe $BC = b$, siis on $\sin \varphi = \sin 0Ae = \sin ACL = \frac{AL}{AC}$. Esimese diffraktsioonjoone juures võrdub AL vaadeldud ühevärvilise valguse lainepikkusega λ ja $AC = a + b$, järjekult on $\sin \varphi = \frac{\lambda}{a + b}$, ehk

$$\lambda = (a + b) \sin \varphi.$$

Suurus $a + b$, — $n \cdot n$ võrekonstant mõõdetakse näiteks mikroskoobi abil üks kord iga võre juures. Et leida valguse lainepikkust λ , on siis ainult tarvis mõõta selle nurga $0Ae = \varphi$ suurust, mille all meie esimest diffraktsioonjoont näeme.

Mida väiksem on $a + b$, seda suurem on φ ühe teatud lainepikkuse juures, seda kaugemal seisavad jooned spektrumil. Et saada pikka diffraktsioon-spektrumi, peab võre võimalikult tihe olema.

4) Uuemal ajal tarvitatakse peegeldavaid diffraktsioonvõrresid, milles peegeldavasse metallpinnasse rida ülipeenikesi kriipse on lõigatud. Sile peegelpind kriipsude vahel mängib pilude osa, kuna kriipsud ise valgust ei peegelda ja nii pilu vahede asemel on. Valgus tuleb ekraanile ainult peegeldavatelt ribadelt, niisama nagu läbi piludegi. Niisugustel võredel on kunni 1700 kriipsu ühe millimeetri pikkusel.

5) Looduses näeme tihti värve, mille tekkimise põhjus peegeldava diffraktsioonvõrk sarnane kehapiind on. Mõne siidiriide, putuka tiiva, pärlmutri jne. värviline hiilgamine on ainult diffraktsiooni nähtus. Kui pärlmutri pinnast täpi-pealne koopia võtta, — näiteks galvaanilisel teel või lihtsalt musta kirjalakiga, — siis hiilgab koopia pind pärlmutri sarnaselt, mis tõestab et selle värvi põhjuseks on ainult pinna struktuur.

Peatükk IX.

Spektrumid ja spektraalanalüüs.

§ 73. Emissioon- ehk kiirgamisspektrumid. 1) Elektri-vooluga kuumendame plaatintraati kunni valgelt hõõgamiseni ja

sünnitame tekkinud valguse spektrumi: viimases näeme kõiki spektraalvärve katketult üks-teise kõrval seisvat, nii et spektrum heledat paela kujutab, milles ühtegi musta triipu ei leidu. Samasuguse spektrumi annab sula ja hõõgav vedel metall, harilik tulileek, gaasilamp, elektri leeklamp jne.

Et ka tulileegis valguse kiirgajaks on nõgikübemed — nii siis kõvad kehad —, siis järgneb sellest üleüldine seadus: **Hõõgavad kõvad ja vedelad kehad annavad alati katketu spektrumi.**

2) Ka hõõgavad gaasid ja aurud kiirgavad valgust; viimase spektrumis näeme aga alati ainult üksikuid eraldi seisvaid spektrumivärve, tihti koguni ainult kitsaid üksikuid heledaid jooni. **Gaaside ja aurude spektrum on nii siis katkeline.**

Teatavasti annab harilik piirituslamp värvitu leegi, mis õige vähe valgust välja kiirgab. Kui aga selles leegis traadiotsal tükike keedusoola hoida siis aurub sool, ja sünnib viimases sisalduva naatriumi aur, mis kollaselt hõõgab. Saadud valguse spektrumis näeme ainult ühte heledat kollast joont (vaata spektrumite tabel), mis niivõrd iseloomulik on naatriumi jooks, et ta iga naatriumsoola aurumisel — olgu seda soola piiritusleegis nii vähe kui tahes — alati ilmsiks tuleb, ja nimelt ikka spektrumi ühes ja samas kohas. Ka teiste keemiliste elementide aurul on omad iseloomulikud spektraaljooned. Näiteks annab hõõgav kaaliumi aur kaks punast ja ühe violett joone, liitium annab punase ja oranzh joone jne. Selle vastu näeme aga baariumi auru spektrumis suure hulga jooni pea igas spektraalvärvis, raua aur annab koguni 4000 — 5000 spektraaljoont.

Gaaside spektrumi tekitamiseks tarvitatakse hõreda gaasiga täidetud klaastoru, milles gaas elektrivoolu abil hõõgama panakse (Geissleri torud). Nende spektrumid on täiesti sarnased aurude omaga: vesinik annab näiteks 3 heledat joont, punase, roheline ja sinise, — hapnikul on joonte arv palju suurem, kuna lämmastikul üle terve spektrumi laiema spektraalribad ilmuvad. Selle järele, kas spektrumil ainult üksikud jooned või terved ribad tekivad, hüütakse neid kas joon- või ribaspektrumiteks. Nii ühed kui teised on katkelised.

Kõik ülevalkirjeldatud spektrumid sünnivad mõnest kiirgavast kehast tulnud valguse disperseerumisel, neid hüütakse sellepärast kiirgamis- ehk emissioonspektrumiteks.

§ 74. **Absorptsioon- ehk neelumisspektrumid.** Kui valgust läbi värvilise läbipaistva keha juhtida, siis neelub seal üks osa kiiri, nii et järele jäänud valguse spektrumis mõned osad puuduvad. Sarnasel teel sündinud neelumis- ehk absorptsioonspektrum võib väga mitmesugune olla, selle järele, mis-suguses aines neelumine sündis. Sinine klaas neelab näiteks kõik oranzh kiired, mispärast vastaval neelumisspektrumil oranzh osa tume on ja teised värvid vähe nõrgendatud peale sinise, mis endiselt hele on.

Kuid mitte alati ei hävine neelumisel terve värv, vaid tihti on ühes või teises värvis ainult kitsamad tumedad ribad. Mangaanhapu kaaliumi sulatis annab näiteks iseäralise neelumispektrumi, millel rohelises ja kollases osas ainult 6 tumedat neelumisriba seisab (v. spektrumite tabel). Klorofilli neelumispektrumis näeme peale sinise ja violett värvü täielist puudumist veel tumeda neelumisriba punases spektraalvärvis jne.

Aurude ja gaaside neelumisspektrumis muutuvad nimeetatud neelumisribad kitsasteks tumedateks joonteks, mis korraga mitmes spektraalvärvis ilmuda võivad. Läbi salpeetrishape gaasi tulnud valgus annab näiteks spektrumi, millel sinises, rohelises, kollases ja oranzh osas hulk tumedaid jooni seisab (v. spektrumite tabel).

§ 75. Kirchhoffi seadused; elektroontooria seletus. 1) Uurides hõõgavate aurude valguseneelumist, leidsid Kirchhoff ja Bunsen (1860), et läbi hõõgava naatriumauru tulnud valguse spektrumil täpipealt samal kohal must neelumisjoon ilmub, kus seesama aur üksinda naatriumi kollase spektraaljoone andis.

Omalt katsel juhtisid Busen ja Kirchhoff mingist hõõguvast kehast või leegist saadud tugeva valgusjoa läbi piirituslambi leegi, milles keedusoola abil naatriumi auru sünnitati: Naatriumi aur üksinda andis ekraanil võrdlemisi nõrga kollase spektraaljoone; valgusjuga üksinda sünnitas seal heleda katketu spektrumi; niipea aga kui valgus läbi naatriumi auru juhiti, ilmus spektrumi kollases osas, täpipealt samas kohas, kus enne naatriumi kollane joon seisis, tüme neelumisjoon.

Naatriumi aur peab nii siis läbi tema juhitud valgusest just neid kiiri neelama, mida ta ise — kuigi nõrgemalt — välja kiirgab. Muidugi saadab ta kirjeldatud katsel ka omi kiiri spektrumile, viimased aga on niivõrd nõrgad, et nad spektrumi küllalt valgustada ei suuda, nii et neelatud kiirtele vastav joon spektrumil ikkagi tumedana paistab.

Katsed teiste aurudega näitavad, et analoogiline nähtus üleüldine on kõigi aurude ja gaaside juures. Selle põhjal löi Kirchhoff järgmise seaduse:

Antud temperatuuri juures neelavad gaasid ja aurud neid kiiri, mida nad ise selleksamal temperatuuril välja kiirgavad. Gaasi neelumisspektrum kujutab tema „ümberpöördu“ kiirgamisspektrumi, sest et esimesel nendes kohtades tumedad jooned asuvad, kus teisel gaasile iseloomulikud heledad spektraaljooned seisavad.

2) Kirchhoffi seadus ei ole mitte ainult valgus-, vaid on ka soojuskiirte jaoks maksev. Ta määrab õieti ainult ära vahekorra keha kiirgamis- ja neelamisvõime vahel: **Keha neelamisvõime antud temperatuuri ja teatud kiirte jooks on proportsionaalne tema kiirgamisvõimega nendesamade kiirte suhtes ja sama temperatuuri juures.**

Sellest seadusest järgneb, et keha, mis kõvasti kiirgab, ka kõvasti neelama peab, ja ümberpöörduvalt. Tõepoolest leiame, et näiteks nõi, mis kõiki kiiri neelab, ühtlasi ka kõiki kiiri kiirgab, annavad ju tulileegis olevad nögikübemed katketu spektrumi. Külm klaas ei kiirga valgust, — ta ei neela teda ka; kuumendatult aga hakkab ta kiirgama ja muutub ühtlasi vähem läbipaistvaks, mis näitab et läbi tema tulevad kiired neeluvad.

Kui valge portsellaani peale must plekk värvida, siis neelab must koht valgust, kuna portsellaani pind teda ainult hajutab. Niisuguse portsellaani kuumendamisel kakkab must koht heledalt hõõgama kui portsellaani pind, nii et meie heledat plekki tumedamal põhjal näeme: must värv neelab rohkem valgust kui valge portsellaani pind — kuumendatult kiirgab ta ka rohkem valgust kui viimane; nii tema kiirgamis- kui neelamisvõime on suurem kui portsellaanil.

3) Elektroonteooria seletab tüübiliste spektrumite tekkimist järgmiselt: esimesel silmapilgul peale aatomite kokkupõrkumist (§ 58.) pöruvad nendes olevad elektronid korratult vibreerima, missugune liikumine aga ainult lühikest aega kestab, sest pikemalt jäävad elektronid õtsuma ainult oma kindla eneseõõtse perioodiga. Kõvades kehaes kui ka vedelikkudes seisavad aatomid ligistikku koos, — nad tõuklevad sellepärast järjest üks-teise vastu, nii et korralik elektronide õõtsumine nende eneseõõtse perioodi järele alatasa takistub. Pealegi mõjuvad niisugustes kehaes elektroni peale molekulaarjõud, mille suurus naabermolekulite kaugenemisel ja lähenemisel vahetpidamata muutub; ühes nendega muutub ka side elektrooni ja aatomi keskkoha vahel ja sellest olenev elektrooni eneseõõtse periood. Kogu kõvas või vedelas kehaes õõtsuvad sellepärast elektronid korratult igasuguse perioodiga, — temast tulevaid lainetamises leidub laineid igas pikkuses. Et igale lainepikkusele spektrumis teatud kindel spektraaljoon vastab, siis seisab praegusel juhusel üks joon katketult teise kõval ja terve spektrum on katketu.

Gaasides ja aurudes seisavad moleekulid kaugel üks-teisest. Peale iga kokkupõrke jookseb moleekul võrdlemisi pika aja vabalt edasi, ilma et muutlikud molekulaarjõud tema elektronide eneseõõtsearvu muudeksid. Elektronid õõtsuvad gaasis sellepärast korralikult, igäiks oma perioodiga. Et elektronide arv piiratud on, siis on tekkivas lainetamises ainult teatud perioodiga lained olemas, mis spektrumi ühes või teises kohas heledaid jooni sünnitavad. Elektronide eneseõõtse periood oleneb nende arvust aatomis, nende kaugusest aatomi keskkohast jne. nii siis ainult aine omadustest. Sellepärast sünnitab iga aine auru alati ühed ja samad iseloomulikud spektraaljooned, oleneb ju joone seis spektrumis valguse lainepikkusest, s. t. elektroni õõtsearvust.

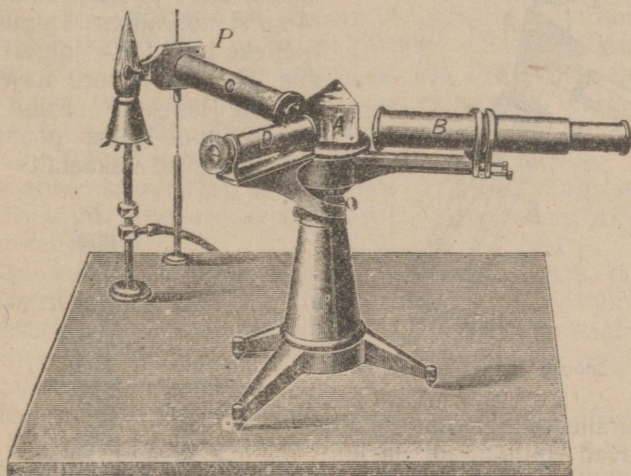
Kui auru või gaasi moleekulid lihtsad aatomid on, siis asuvad elektronid kõigis aatomites ühesugustes tingimustes, nii et nende eneseõõtseperioodid igas aatomis ühesugused on. Sarnasel puhul õõtsuvad vastavad elektronid kõigis aatomites ühekiirelt, nii et iga aatomielektron ainult ühe kitsa joone spektrumil sünnitab. Saisab aga moleekul koos mitmest aatomist, siis on moleekuli keskkohas asuvas aatomis elektronid teistsuguste jõudude mõju all, kui äärmistes aatomites, kus naaberaatomid ainult ühelt poolt mõjuvad. Sellepärast lähevad moleekuli mitmesuguste aatomite vastavate elektronide eneseõõtsearvud vähe lahku. Nendelt tulnud lained ei ole seega enam täpisealt ühepikkused, mille tagajärjel nad spektrumil kitsa ioone asemel laiemad või kitsama riba esile kutsuvad.

Viimast oletust kinnitab nähtus, et madala temperatuuri juures, kus molekulites harilikult suurem hulk aatome on, kõik spektraaljooned laiemad on kui kõrgetel temperatuuridel, kus moleekulid vähem aatome sisaldavad.

Absorptsioonspektrumite tekkimine on arusaadav ülevalkirjeldatud pildi põhjal: kuna kõvades ja vedelates kehaes elektronid alati oma enese-

õõitse perioodiga õõitsuda ei saa, siis absorbeerib niisugune keha kõige rohkem kõiki neid kiiri, mille periood ainult lähedal seisab elektroonide eneseõõitse perioodile. Sellepärast ilmuvad vastavates neelumisspektumites alati enam-võivähem laiad neelumisribad. Gaasides, iseäranis kõrge temperatuuri juures seisavad aatomite elektroonid resonansis ainult ühe teatud lainepikkusega. Ainult need valguslained annavad oma energia vastavatele elektroonidele ja neeluvad selle tõttu läbiminnest läbi gaasi. Neelumisjooned on siis kitsad ja ilmuvad spektrumil samas kohas, kus elektroonide eneste lained valgust sünnitaksid.

§ 76. **Spektraalaparaadid ja spektraalanalüüs.** 1) Valguse spektrume vaadeldakse sellekohaste spektraalaparaatide abil. On aparaat määratud ainult spektrumi vaatlemiseks, siis hüütakse

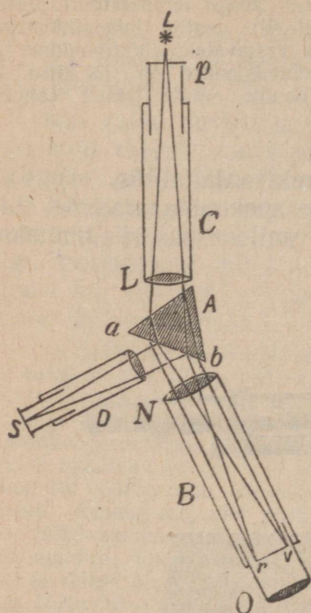


Joon. 171.

teda spektroskoobiks; võib temas aga sellekohase skaala abil ka iga spektraalvärvi seisu äramäärata, siis nimetatakse teda spektromeetriks.

Joonistus 171 kujutab Kirchhoffi spektromeetri välist pilti, joonistus 172 — tema skeemi. Peaosad on prisma A ja kolm toru B, C ja D. Esimene toru C — n. n. kollimaatoru, kannab omas välimises otsas metallplaati P, mille keskkohas on sellekohase mehanismi abil laiemaks ja kitsamaks seatav vertikaalne pilu. Valgusallikast langevad kiired läbi pilu kollimaatoru teises otsas seisvale kumerläätsale L. Et pilu selle läätsa peafookuses seisab siis murduvad kiired läätsa taga paralleelseteks, langevad prismale A ja disperseeruvad. Välja tulles prismast on kõik ühevärvilised kiired, niisama nagu langevad kiiredki, paralleelsed oma vahel, nad langevad järgmise toru, pikksilma B objektiivile N ja murduvad viimases kokku objektiivi peafookusse,

sünnitades seal pilu kujutuse. Kuna prisma taga igal värvil oma siht on, siis annab iga värv pilukujutuse ise kohas. Kõik kujutused seisavad üksteise kõrval reas, — vastavalt nende värvi lainepikkusele, ja sünnitavad vaadeldud valguse spektrumi rv. Pikk-silma okulaari O läbi paistab vaatlejale spektrumi rv suurendatud kujutus.



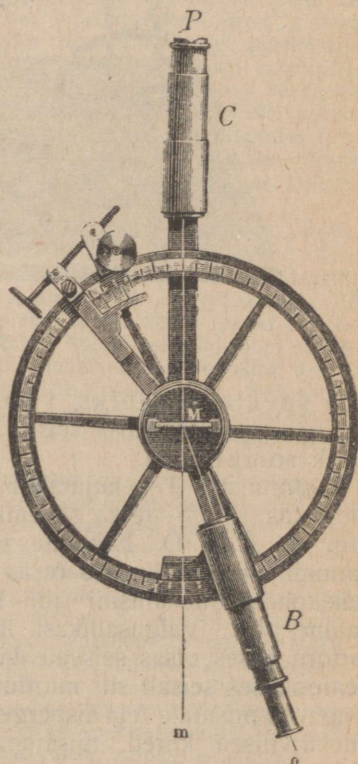
Joon. 172.

kiired paralleelselt prisma peale, peegelduvad pinnalt ab ja langevad paralleelselt objektiviile N. Selle tõttu ilmub ka skaala kujutus pikksilma peafookuses, s. t. samal pinnal kus spektrumgi. Vaatlejale paistab nagu lasuks skaala otse spektrumi peal, nii et ta täpisealt ära võib määrata, missuguse skaalajaotuse kohal teatud spektrumi värv või joon seisab.

2) Täpisealtseteks mõõtmisteks peavad üksikud spektraaljooned võimalikult kaugel üksteisest seisma. Sellepärast on soovitatav võimalikult pikka spektrumi saada. Valgus juhitakse selleks järjestikku läbi mitme prisma. Iga prisma hajutab värve kaugemale üksteisest, nii et spektrum seda pikemaks muutub, mida suurem on prismade arv.

Uuemad spektromeetrid on nii viisi ehitatud, et pikksilm B horisont-

Värvide seisukoha täpisealtseteks äramääramiseks on skaalatoru D, mille välises otsas S klaasil asuv pikkuskaala seisab. Mingist kõrvalisest valgusallikast (näiteks künplast) juhitakse valgus läbi skaala toru teises otsas seisvale läätsale. Kuna skaala on asetatud läätsa peafookuses, siis langevad skaalalt tulevad



Joon. 173.

taasel pinnal pööratav on ümber vertikaalse, läbi prisma mineva telje M (joon. 173, kus punktis M asuv prisma kujutatud ei ole). Kiired langevad prismasse sihis PM; peale murdumist kaldub näiteks punane kiir mõnda sihti Mo; pikksilma B peab siis nurga mMo võrra sihist Mm paremale poole pöörama, et punane valgus pikksilma optilisel teljel ilmuks. Nurk mMo, mida pikksilma all seisvalt nurgaskaalalt otsekohe ära lugeda võib, kujutab punase valguse kaldumisnurka. Kui tuntud on kiirte langemisnurk prismale, siis võib nurga mMo abil välja arvata prisma aine murdumiseksponenti punase valguse jaoks (§ 29₃).

Samasuguse konstruktsiooniga on ka diffraktsioonspektromeeter. Diffraktsioonvõre asetatakse lauakesele, punkti M, perpendikulaarselt kollimaatoru teljele PM, (joon. 173). § 72₁ järele võrdub siis nurk mMo, mille all vaatleja üht teatud värvi näeb, nurgaga φ (joon. 169). Kui tuntud on võrekonstant, siis määrab see nurk vaadeldud värvi lainepikkuse (§ 72₃).

3) Kui naatriumi spektrumi mõnes spektraalaparaadis vaadelda, siis näeme ühes ja samas aparatis naatriumi kollast joont alati skaala ühel ja samal jaotusel. Samuti ilmub ka iga teise keemilise elemendi spektraaljoon iga kord ühel teatud kindlal skaalajaotusel. On meil teada kõigi elementide (aurude) joonte seis spektrumil, siis võime spektrumil ilmuvate joonte järele otsustada valguskiirgava aine keemilise koosseisu üle.

Ainete keemilise koosseisu ära-määramist nende kiirgamis- või neelumisspektrumite kaudu hüütakse spektraalanalüüsiks.

Kui mõne tundmata aine aur spektrumi annab, milles näiteks naatriumi kollane ja kaaliumi punane spektraaljoon seisab, siis tõestab see, et vaadeldud aines naatrium ja kaalium peab leiduma, võivad ju kõigist keemilistest elementidest ainult nemad nimetatud jooni sünnitada.

Neelumisspektrumid sellevastu näitavad meile, läbi missuguste ainete valguskiired on tulnud, enne kui nad prismani jõudsid. Leiame mõnest hõõgavast kõvast kehast tulnud valguse katketus spektrumis üksikuid muste neelumisjooni, — näiteks vesiniku 3 iseloomuliku spektraaljoone kohas —, siis peame oletama, et keskkonnas, mille läbi valguskiired on tulnud, vesinikku leidub.

Spektraalanalüüs on palju tundlikum, kui harilik keemiline analüüs. Seal, kus teatud ainet nii vähe on, et ükski keemiline analüüseerimisviis tema olemasolu enam tõestada ei suuda, — võib spektraalanalüüs seda kindlasti veel teha. Kui näiteks, ainult 3 mg keedusoola toas ära aurutada, siis näeme selles toas igast, näiteks põleva lambi valgusest saadud spektrumil naatriumi iseloomulikku neelumisjoont, mis tõestab, et toas naatriumi auru peab olema. Keemiline analüüs ei suudaks iialgi nii väikse naatriumihulga olemasolu tõestada.

4) Spektraalanalüüsi tarvitatakse peaaesjalikult järgmisteks otstarveteks;

a) Ei tõestada mõne tuntud keemilise elemendi olemas-olu; selleks on tarvis ainult $\frac{1}{3000000}$ mg naatriumi, $\frac{1}{60000}$ mg liitiumi jne.

6) Uute, senni tundmata elementide ülesleidmiseks: rubiidium, tallium, indium, heelium jne. on ülesleidud selle tõttu, et päikse- või teistes spektrumites ilmsiks tulid spektraaljooned, mis ühegi tuntud elemendi omad ei olnud.

c) Arstirohtude, värvainete jne. analüseerimiseks: selleks juhatakse valge valgus läbi analüseeritava aine sulatise ja vaadeldakse saadud neelumispektruumi.

d) Taevakehade keemilise koosseisu uurimiseks (v. järgmine §).

e) Mõnes tööstusharus keemiliste protsesside järelevalvamiseks, näiteks erasevalmistamisel jne.

§ 77. **Päikse spektrum, Fraunhoferi jooned.** 1) Päikse valgusest saadud katketus spektrumis seisavad kõigis värvides kitsad tumedad jooned, — nende ülesleidja J. Fraunhoferi järele nimetatud Fraunhoferi jooned. Palja silmaga ja võrdlemisi lühikesel spektrumil näeme ainult vähe jooni; Fraunhofer nimetas neid tähtsamaid tähtedega A — H (v. spektrumite tabel). Pikal spektrumil kasvab aga joonte arv kunni 10 000-ni. Need tumedad jooned ei või muud olla, kui harilikud neelumisjooned. Võrreldes üksikute Fraunhoferi joonte seisuga, selgub, et näiteks Fraunhoferi joone D seis vastab naatriumi kollase spektraaljoone seisule, F ja H — vesiniku ja kaltsiumi spektraaljoonte seisule j. n. e. Sellest peame järeldama, et päikse valgus Fraunhoferi joonetele vastavad kiired kaotanud on, läbitulles läbi naatriumi, vesiniku, kaltsiumi j. n. e. auru.

Et päikse spektrum ise katketu on, siis peab päike valgelt hõõgav (vedel) keha olema. Selle keha, — n. n. fotosfääri temperatuur on kõrgem kui ühegi maapealse soojusallika oma; selletõttu aurub alatas üks osa aineist ja sünnitab fotosfääri ümber auruatmosfääri, mida kromosfääriks nimetatakse. Kuigi kromosfääri temperatuur madalam on, kui fotosfääri oma, — on ta siiski veel niivõrd kuum, et kõik tuntud elemendid temas auruna viibivad.

Kromosfääri aurudes neeluvadki need päiksekiired, mille puudumist tõestavad Fraunhoferi jooned. Sellepärast näitavad meile viimased, missugused ained kromosfääris ja järjelikult ka päikses eneses leiduvad. Selgub, et päikses pea kõik maapealsed keemilised elemendid olemas on, peale üksikute, nagu kuld, väävel, lämmastik ja mõni teine, mille olemasolu Fraunhoferi jooned ei tõesta.

Kromosfäär kui hõõgav aur, peab ka ise kiiri välja saatma. Päiksevarjude ajal, kus kuu kogu päikseketta kinni katab, jättes vabaks ainult kromosfääri ääre, saame viimase spektrumi. Seal ilmuvad tõepoolest tumedate Fraunhoferi joonte asemel heledad spektraaljooned tumedal põhjal. See tõestab ainult ülevalkirjeldatud oletust päikse koosseisu üle.

Peale kromosfääri neelab päikse kiiri ka veel maakera atmosfäär, nii et viimane põhjuseks on mõne Fraunhoferi joone tekkimiseks. Et maakera tiirlemisel päikse kiired kord pikemat, kord lühemat teed läbi atmosfääri tulevad, siis on atmosfääri neelumisel tekkinud jooned, n. n. telluurjooned, kord tumedamad, kord heledamad, selle järele, kas päike seisab madalal või kõrgel. Sellega eralduvadki telluurjooned teistest Fraunhoferi joontest.

2) Et Fraunhoferi jooned alati spektrumi kindlatel kohtadel ilmuvad, siis on nad kohased üksikute spektrumiosade täpipealseks äramääramiseks. Rääkides näiteks mõnest spektraalvärvist, tähendatakse alati ära, missuguse Fraunhoferi joone ümbruses see värv ilmub. Igale joonele vastav lainepikkus on täpipealt tuntud, nii et Fraunhoferi jooned spektrumil nagu lainepikkuste skaala osa etendavad. Allpool on antud tähtsamate Fraunhoferi joonte lainepikkused, ühes nende keemiliste elementide nimetustega, mille aurus vastavad kiired neeluvad:

A, tumepunane	$\lambda = 759,3$	$\mu\mu$,	hapnik O.
B, punane	$\lambda = 686,7$	"	" O.
C, oranzh-punane	$\lambda = 656,2$	"	vesinik H.
D, kollane	$\lambda = 589$	"	naatrium Na.
E, roheline	$\lambda = 527$	"	raud Fe.
F, helésinine	$\lambda = 486$	"	vesinik H.
G, tumesinine	$\lambda = 430$	"	
H, violett	$\lambda = 396,8$	"	kaltsium Ca.

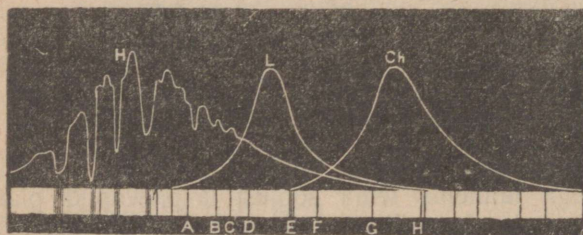
§ 78. **Absorbeeritud valguse mõju.** 1) Silmaga näeme päiksevalgust, käega tunneme tema soojust ja päevapildi plaat tunnistab, et valgus ka keemiliselt võib mõjuda. Et selgusele jõuda, missugused kiired ühte või teist mõju tekitavad, peame mõõtma päikse valguse spektrumist saadud homogeensete kiirte võimet ühe või teise mõju avaldamiseks.

Juba palja silmaga näeme, et mitte kõik spektrumiosad üheheledad ei ole. Fotomeetrilised mõõtmised kinnitavad, et kõige heledam (kollane) osa asub Fraunhoferi joonte D ja E vahel ($\lambda = 550 \mu\mu$). Kui valguse intensiivsust kõrgusena üle vastava spektrumikoha kujutada, siis saame kõverjoone L (joonistus 174), mis graafiliselt valguse intensiivsuse jagunemist piki spektrumi kujutab. Selgub, et silmaga ainult need kiired nähtavad on, mille lainepikkused umbes 760 ja 400 $\mu\mu$ vahel asuvad. (Äärmised Fraunhoferi jooned A ja H).

2) Kiirte soendamisvõimet võime mõõta, kui tahmaseks tehtud termomeetrikulikest järgimööda spektrumi üksikutes osades hoida ja temperatuuri tõusu igas osas mõõta. Selgub, et sinised kiired peaaegu sugugi ei soenda, kollased ja punased aga kaunis tugevasti, kuna kõige tugevam soendamismõju seal avaldub, kus punased kiired lõpevad, s. t. kus meie enam mingit valgust ei näe. Sellest järgneb, et spektrum punaste kiirtega koguni ei alga, vaid et ka viimaste ees veel kiiri leidub, millel iseäranis tugev soendamisvõime. Neid punase eelseid kiiri hüütakse infrapunasteks kiirteks. Seisu järele spektrumis peab nende lainepikkus suurem olema kui kõigi nähtavate kiirte oma. Praegusel ajal tuntakse infrapunaseid kiiri, mille lainepikkus kunni $300\,000 \mu\mu = 0,3$ mm ulatab (Rubensi kiired), olgugi et päikse spektrumis nii pikki laineid ei leidu

Spektrumi kiirte soendamisvõimet kujutab kõverjoon H (joon. 174), millest selgub, et kõige tugevamini soendavad infrapunased kiired punase värvi läheduses.

Kiirte soendamisvõimet peame nendes peituva üldise energia mõduks pidama, sest must termomeetrikerake absorbeerib mitte ainult infrapunaseid, vaid ka harilikka valguskiiri, muutes kõike kiirtes sisalduvat liikumisenergiat soojuseks. Joonistusel 174 kujutatud diagramm H on maksev ainult prisma abil saadud spektrumi jaoks, milles § 72₃ järele punased kiired rohkem on koondatud kui violett kiired, ja mitte tõttu punases osas termomeetrikera-kesele rohkem kiiri langeb kui spektrumi violett osas. Diffraktsioon-spektrum, kus värvide kaugus üks-teisest on proportsionaalne nende lainepikkustega, — annab õigema pildi kiirte energia jaotusest piki spektrumi. Kõverjoone H kõige kõrgem koht langeb päikse spektrumis sel puhul punkti L lähedusse, millest järgneb, et päikse kiirtest kõige suurema energiaga on kollased kiired ($\lambda = 550 \mu\mu$).



Joonistus 174.

siis ei tumene ta mitte igas kohas ühte viisi: punases valguses olev osa jääb üsna valgeks; lähenedes sinisele, muutub paber ikka tumedamaks, on kõige mustem violett valguses ($\lambda = 400 \mu\mu$) ja läheb siis järk-järgult heledamaks. Kui paberi tumenemist kiirte keemilise mõju mõõduks võtta, siis kujutab kõverjoon Ch (joonistus 174) selle mõju tugevust piki spektrumi. Meie näeme, et veel kaugel spektrumi violeti osa taga mingisugune keemiline mõju avaldub, mille põhjuseks võivad olla ainult nägematud kiired. Neid violeti-taguseid kiiri hüütakse ultravioletti kiirteks. Nad on lühema lainepikkusega kui äärmised nähtavad violetti kiired ($400 \mu\mu$) ja ulatavad viimaste taha kunni umbes $100 \mu\mu$ lainepikkuseni (Schumanni kiired).

4) Korraldades kõik kiired nende lainepikkuse järele, saaksime pika spektrumi, milles infrapunased kiired ulatavad $300\,000 \mu\mu$ — $760 \mu\mu$ lainepikkuseni, nähtavad valguskiired $760 \mu\mu$ — $400 \mu\mu$ ja ultravioletti kiired $400 \mu\mu$ — $100 \mu\mu$. Kui akustikas kirjeldatud intervallide mõisteid (IV § 19) valguslainete kohta tarvitada, siis moodustaksid nähtavad valguskiired vaevalt ühe oktaavi ($\frac{760}{400} \approx 2:1$); all pool seda oktaavi seisaks ligi $8\frac{1}{2}$ oktaavi infrapunaseid, ja ülevalpool veel 2 oktaavi ultravioletti kiiri.

§ 79. Ultravioletti kiired; fluorestsents ja fosforestsents.

1) Paljudel kiirtel on omadus ultravioletti kiirte mõjul valgust

3) Kiirte keemilise mõju suurust näitab meile päevapildipaberi tumenemine.

Kui üle terve spektrumi asetada riba päevapildi kloorhõbepaberit,

kiirgama hakata. Niisugust nähtust hüütakse fluorestsents'iks või fosforestsents'iks, selle järele, kas kestab nähtus ainult nii kaua, kunni ultraviolet kiired kehale langevad, või ka peale selle veel edasi.

Väävelhapu hiniini sulatis hakkab näiteks ultraviolet kiirte mõjul helesiniselt hiilgama, klorofilli sulatis punaselt, joodi aur — rohekalt j. n. e., see hiilgus kaob, niipea kui ultraviolet kiirte mõju kõrvaldada.

Väävlisbaarium, väävliskaltsium ja mõned teised soolad kiirgavad teatud aeg peale ultraviolet kiirte kustumist edasi: nad fosforestseerivad. Nii fluorestsentsi kui ka fosforestsentsi jaoks on maksev seadus: **kehalt tulevad kiired on alati suurema lainepikkusega kui nähtust sünnitavad ultraviolet kiired** (Stokes'i seadus).

Fosforestseerida võivad ainult kõvad kehad, kuna fluorestsents kõikides kehtes ilmuda võib. Nii üks kui teine nähtus oleneb keha temperatuurist: soojuses hävineb ta kõigi kehade juures, väga madalatel temperatuuridel (-180°) hakkavad fosforestseerima koguni niisugused kehad nagu paraffiin, tärklis, paber j. n. e.

Fluorestseerivate ainete üldine omadus on; et nad pealt vaadates teist värvi paistavad kui läbivaadates. Puhas petrooleum näiteks, mis sinikalt fluorestseerib, on läbivaadates täiesti läbi paistev (valge), pealt vaadates aga sinikas.

Fosforestseerivatest kehadest valmistatakse n. n. helendavat värvi (Balmaini värv); sellega kaetud pind hiilgab pimedas pikemat aega, peale selle kui teda päiksevalguses hoiti. Fluorestseeriva baarium-plaatin-tsiaanüüriga kaetud paber hiilgab nii heledalt ultraviolet kiirtes, et tema paremaks abinõuks on nende kiirte olemasolu tõestamiseks. Kui niisugusele paberile päiksespektrum heita, siis näeme temal ka spektrumi ultraviolet osa.

2) Fluorestseerival ekraanil nähtavas päiksespektrumi ultraviolet osas ilmuvad ka Fraunhoferi jooned, mis näitab, et ka nende kiirte jaoks maksivad on harilikud neelumisseadused. Et ultraviolet kiired spektrumi teataval pikkusel laiali on laotatud, näitab, et ka nemad prisma või diffraktsioonvõres dispergeeruvad, samuti nagu harilik valguski. Kui ultraviolet kiirte teel länguseisvat klaasplaati hoida, siis peegeldub üks osa kiiri klaasilt. Peegeldatud kiirte sihti võime ülesotsida fluorestseeriva ekraani abil: selgub, et ka peegeldusseadused maksivad on ultraviolet kiirte jaoks. Ühtlasi näitab see katse, et valge klaas ultraviolet kiirte jaoks mitte üsna läbi paistev ei ole, sest fluorestseerival ekraanil ilmub klaasi taga vari. Lähemad uurimised näitavad, et iseäranis lühikesed kiired klaasis absorbeeruvad, nii et nende jaoks klaas „läbipaistmatu“ on. Sellepärast tarvitatakse ultraviolet spektrumi saamiseks kvartsist valmistatud prismsid ja läätse, mis nende kiirte jaoks on läbi paistvad.

Kui kvartsläätša pinda väga õhukese hõbekihiga katta, siis ei pääse harilikud valguskiired muidugi mitte läbi läätša; küll aga ultraviolett kiired, mille jaoks õhuke hõbekiht kaunis läbipaistev on. Paljas silm ei näe niisuguse läätša läbi mingit valgust, fluorestseeriv ekraan aga hiilgab läätša taga heledalt. Nii näeme, et keha läbipaistvus ainult kiirte lainepikkusest oleneb; — see mis ühe kiire jaoks läbipaistev on, võib teise jaoks läbipaistmatu olla, ja ümberpöörduvalt.

Vastavate katsetega võib tõestada, et ultraviolett kiired ka interfereeruvad. Nad on siis igas suhtes sarnased valguskiirtega ja peavad järjekulult samasuguse loomuga lainetamised olema kui harilik valguski. Nad ei lähe näiteks violett valguskiirtest rohkem lahku kui kollased kiired punastest, või rohelised kollastest.

Ultraviolett kiirtel on omad eriomadused, mis peaaesjalikult mitmesuguste keemiliste protsesside tekitamises avalduvad. Peale nimetatud kloorhõbeda tumenemise, mis on keemiline lahutamisprotsess, võivad nad ka keemilist ühinemist edendada. Kui näiteks kloorgaasi ja vesinikku segada, siis püsib see segu pimedas, ilma et ta keemilist ühendust — soolahapet — annaks. Juhime aga niisuguse segu peale nähtavast valgusest eraldatud ultraviolett kiiri, siis ühinevad mõlemad gaasid silmapilkselt, tekitades tugeva plahvatuse. Needsamad kiired sünnitavad atmosfäärilises õhus olevast hapnikust uut gaasi — osooni, tekitavad isäralisi elektrilisi nähtusi ja on veel mitme teise nähtuse põhjuseks.

§ 80. Infrapunased kiired ja kiirgamine. 1) Infrapunaseid kiiri hütakse tihti ka soojuskiirteks, — nimetus, mis mitte üsna täpisealne ei ole, soendavad ju ka harilikud valguskiired. Peab nimelt tähendama, et kiir iseenesest soe ega külm ei või olla, kujutab ta ju kui lainetamine ainult liikumist. Alles siis, kui laine mõnes aines absorbeerub, võib ta seal oma liikumisenergia soojuseks muuta.

Infrapunased kiired soendavad ainult sellepärast tugevasti, et nendes rohkem liikumisenergiat peitub kui teistes kiirtes. Ka nemad soendavad ainult sarnaseid kehi, milles nad absorbeeruvad, s. t. mis nende jaoks läbipaistmatud on. Näiteks klaasi, või veel parem kivisoolaplaadi ahju suu ette asendamisel jääb plaat ise võrdlemisi külmaks, kuna tema taga seisvad tumedad asjad, nagu riie, paber j. n. e. väga kuumaks lähevad.

2) Kui infrapunaseid kiiri järgemööda läbi mitmesuguste ainete juhtida ja tahmase termomeetrikerakesega läbi aine läinud kiirte soendamis-võimet mõõta, siis selgub, et kivisool kiirte mõju põrmugi ei vähenda, et õhuke must eboniitplaat seda ainult vähe teeb, klaasplaat juba rohkem, ja et veekiht nende mõju peaaegu täiesti hävitab. Järjekulult on kivisool ja eboniitplaat infrapunaste kiirte jaoks läbipaistev, klaas ainult osalt ja vesi täiesti läbipaistmatu. Katsetel nende kiirtega tarvitatakse sellepärast harilikult kivisoolast valmistatud läätse ja prismaid.

3). Infrapunased kiired peegelduvad harilikkude peegeldusseaduste järele. Kui joonistusel 175 kujutatud metall-

õnespeegli peafookusse mingi nõrgalt hõõgav keha, näiteks kuum raud või söed asetada, siis peegelduvad kehast väljatulevad infrapunased kiired paralleelseteks ja koonduvad teise õnespeegli peafookuses. Seal võib kiirte abil kergesti süütavaid aineid põlema süüdata.

Kivisoolast läätsaga võime infrapunaseid kiiri läätsa fookusse koondada, samast ainest prismaga neid kõrvale murda ja hajutada (mille juures tahmane termomeetrikerahe kiirte näitajaks on); päikse spektrumi infrapunases osas leiame Fraunhoferi jooni jne.

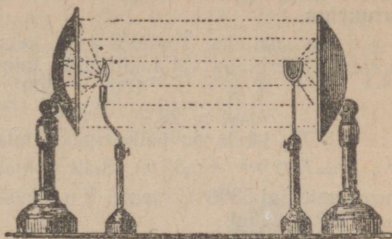
Kõik see tõestab, et ka infrapunased kiired sama loomuga lainetamine on kui valgus. Nad eralduvad valguskiirtest ainult oma suure lainepikkusega.

4) Nii nagu meie käsi kuma ahju lähedal sooja tunneb, niisama tunneme jäätüki läheduses külma. Ahjult tuleb soojus infrapunaste soojuskiirtena käe juure,—võiks siis arvata, et jäätükilt mingid külmad kiired käele langevad. Tõepoolest ei ole see aga nii: „külm“ on ainult relatiivne mõiste ja ei tähenda muud kui „vähem soe“. Kõik kehad, mille temperatuur kõrgem on kui absoluutne null (-273°), saavad soojuskiiri enesest välja; külmemates on lained pikemad ja kiirgamine nõrgem kui soemates kehaes. Et kiirtes nagu igas liikumises teatud energia peitub, siis kaotab iga keha kiirgamisel energiat, mis tema temperatuuri langemises avaldub.

Ühes kiirgamisega aga absorbeerib ka iga keha neid kiiri, mis teistelt kehadel tema peale langevad. Jäätükk kiirgab näiteks võrdlemisi nõrgalt soojuskiiri, absorbeerib aga alatasa soematest naaberkehast tulevaid intensiivsemaid soojuskiiri. Selle tõttu neelab ta rohkem energiat kui ta teda välja kiirgab, ja tema temperatuur peab tõusma (kui seda mitte ei takistaks jää sulanemine). Jäätüki lähedal hoitud soe käsi aga saab jäätükilt vähem energiat kui ta ise välja kiirgab; käsi kaotab selle juures energiat, mille tagajärjel ta jahtub.

Selgub, et kiirte kaudu kõik kehad alatasa vastamisi energiat vahetavad: soemad kehad annavad rohkem energiat kui nad saavad, külmemad kehad aga ümberpöörduvalt. Selle tõttu jahtuvad esimesed ja soenevad teised, kunni mõlemate temperatuur ühesuguseks muutub. Viimasel puhul neelab iga keha just niipalju kiirgamisenergiat, kui palju ta teda ise välja saadab. Meie ütleme sarnasel puhul, et kehade kiirgamine on tasakaalus.

5) Keha järk-järgulisel kuumendamisel sünnib kiirgamine järgmiselt: toa temperatuuri juures saadab keha ainult pikki infrapunaseid kiiri välja, millest kõige intensiivsemad (s. t. kõige suurema energiaga) on kiired $\lambda \approx 10000 \mu\mu$; 300°C juures kiirgab keha küll juba lühemaid kiiri, kuid ikkagi veel ainult infrapunaseid, kõige tugevamad on kiired $\lambda = 5000 \mu\mu$. 500°C hakkab must keha ka äärmiselt punaseid kiiri välja saatma (punane hõõgamine), siiski on kõige tugevamad kiired ($\lambda \approx 4000 \mu\mu$) veel infrapunase spektrumi osas. Üks-teise järele hakkab keha nüüd ka kollaseid, roheline ja siniseid kiiri välja saatma. Kõige viimaks ilmuvad endiste kiirte juurde ka veel violeti ja ultravioletti kiired, siis hõõgab keha valgelt, sest et tema valguses kõik spektraalvärvid olemas on. Mitte kunagi ei või keha roheliselt või siniselt hõõgada, sest et ühes roheliste ja sinistega alati ka tugevamad punased ja kollased kiired peavad ilmuma, mis kõik kokku valge või punaka valguse võivad sünnitada. Ka kõige heledamal valgel hõõgamisel, näiteks 2700°C juures, kus pea kõik kõvad kehad vedelaks muutuvad, on kõige tugevamate kiirte lainepikkus ikkagi veel $1300 \mu\mu$, — nii siis infrapunases piirkonnas.



Joon. 175.

W. Wien leidis musta pinnaga keha jaoks seaduse, mis katsetega on heas kokkukõlas ja mille järele kehalt kõige intensiivsemalt väljakiirgatud lainete pikkus on überpöördukt proportsionaalne keha absoluutse temperatuuriga.

On näiteks $T = 273 + t^0$ keha absoluutne temperatuur, λ_{\max} kõige suurema energiaga välja kiirgatud lainete pikkus, siis on:

$T =$	100^0	500^0	1000^0	1500^0	2000^0
$\lambda_{\max} =$	29,4	5,88	2,94	1,96	1,47 μ

§ 78₂ järele on päiksespektrumis kõige suurema energiaga kollased kiired ($\lambda_{\max} = 550 \mu\mu = 0,55 \mu$). Selle põhjal peab päikse temperatuur Wiener seaduse järele ligi 5800^0 C olema. K u u jaoks leiame samasugusel teel temperatuuri 0^0 ja -20^0 C vahel.

Peatükk X.

Valguse polarisatsioon ja kaksimurdumine.

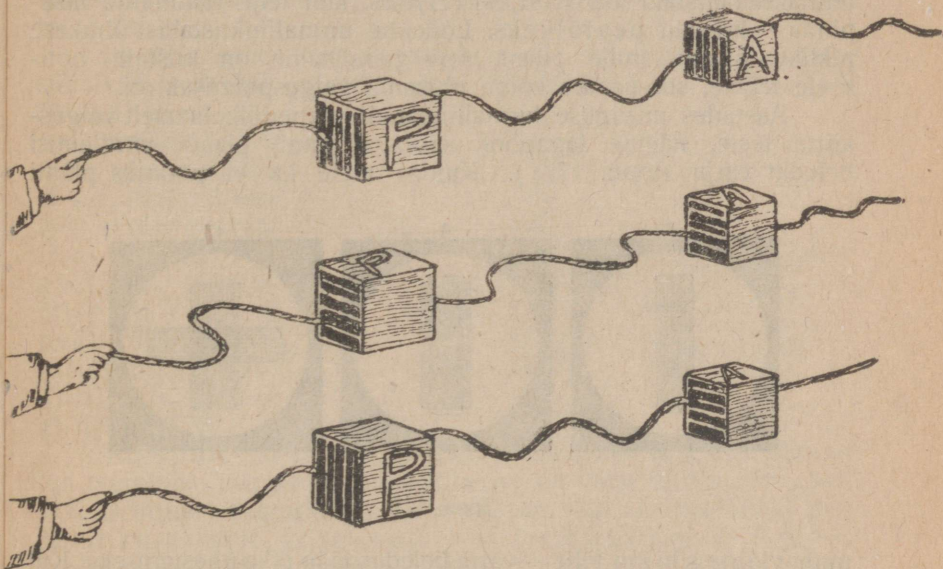
§ 81. **Polarisatsiooni mõiste ja mudelid.** 1) Laineõpetuses käsitasime ainult niisuguseid põiklaineid, milles õõtsumised alati ühel ja samal läbi kiire tõmmatud tasapinnal sünnivad. Arusaadavalt ei muutu lainetamises midagi, kui meie nimetatud pinda — n. n. laine õõtsumispinda ühele või teisele poole ümber kiire kui telje pöörame. Võib juhtuda, et perpendikulaarselt kiirele õõtsuvate lainejaokeste siht alatasa muutub, nii et iga õõtsu ise õõtsumispinnal sünnib. Üles-alla õõtsuv jaoke võib näiteks järgmist õõtsu pahemalt paremale poole korrata, siis mõnes vahepealses sihis õõtsuda j. n. e. Sarnasel puhul tekib ka põiklainetamine, kuid sellel lainetamisel ei ole kindlat õõtsumispinda: viimane pöördukt vahetpidamata ühest seisust teise, kus juures pöörduktiteljeks ikka laine kiir jääb.

Niisuguse loomuga ongi hõõgavast kehas tulev valguslainetamine. Et valguse tekkimisel aine molekulid miljonid korda sekundis kokkupõrkuvad, siis muutub niisama tihti valguslainetamist tekitavate jaokeste (elekroonide) õõtsumise siht, võib ju iga uue kokkupõrke järele jaoke teises sihis õõtsuma hakata. Kui veel silmas pidada et igas kehas valguse tekitamisest ühel ajal osa võtavad miljonid jaokesed, siis on arusaadav, kui kiirelt sarnase n. n. loomuliku valguslainetamise õõtsuete siht muutuma peab.

Vastandina loomulikule valgusele nimetame sirgjooneliselt polariseeritud valguseks niisugust lainetamist, mille juures kõigi jaokeste õõtsumine ühel, läbi kiire tõmmatud tasapinnal sünnib.

2) Polariseeritud valguse tekkimise ja tema iseäralduste üle annavad selgema ülevaate polarisatsiooni mudelid. Joonistusel 176 on kujutatud kaks lahtise otsaga kastikest A ja P, milles on paralleelsed vaheseinad. Kui läbi kastide jääme kummilnõõr tõmmata, ja teda ühest otsast mingis sihis õõtsutada, siis tekivad nõõril lained, mille õõtsumissiht kunni kastini P vastab

käe liigutuste sihile. Et aga kasti püsti seisvad vaheseinad kõie küljeti liikumist takistavad, siis õõtsub ta kasti P taga ainult üles-alla: nõõri lained saavad niiviisi kasti P abil vertikaalselt polariseeritud. (joon. 176^a). Pöõrame kasti P teise külje peale (176^b), siis tekivad tema taga horisontaalselt polariseeritud lained. Lainete õõtsumissihht vastab alati kasti P vaheseinte sihile. Abinõu, millega lainetamise õõtsetele ühte teatud sihti võõib anda, hõõütakse polarisaatoriks.



Joon. 176.

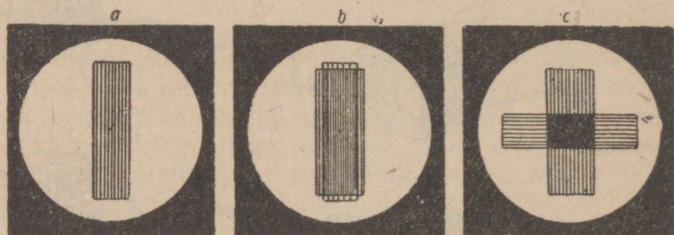
Kui polarisaatori P (joon. 176^a) taha teine samasugune kast A asetada, siis pääsevad vertikaalselt polariseeritud lained takistamata läbi viimase kui tema vaheseinad ka vertikaalsed on. Niisama laseb A horisontaalseid lained vabalt läbi kui tema vaheseinad horisontaalsed, s. t. paralleelsed polariseeritud lainetamise õõtsumispinnale on (176^b). Pöõrame aga P vertikaalseks ja A horisontaalseks (176^c), siis näeme et A kogu lainetamise hävitab, nii et nõõr A taga paigal seisab.

Kasti A abil võõime nii siis polariseeritud nõõrilainete õõtsumispinda ära määrata, teda hõõütakse sellepärast analüsaatoriks: Kui analüsaator paralleelselt seisab polariseeritud lainete õõtsumispinnale, siis läheb lainetamine temast läbi, seisab ta aga perpendikulaarselt õõtsumispinnale, siis hävineb temas lainetamine. Lühidalt: **seisavad polarisaator (P) ja analüsaator (A) paralleelselt, siis läheb „loomulik“ lainetamine läbi mõlemate, muutudes polariseerituks, seisavad nad aga ristimisi, siis hävineb neis iga põõiklainetamine.**

Selgub, et polarisatsioonist jutt võib olla ainult põiklainetamise juures, sest pikilainetamine pääseks igal juhusel läbi polarisaatori ja analüsaatori, ei või ju mõni küljeti-takistus piki-liikumist hävitada.

§ 82. **Valguse polariseerumine turmaliinis.** 1) Turmaliin on läbipaistev rohekas või pruun kalliskivi, mis kristalliseerub korralikudes kuuetahksetes prismades. Prisma teljele paralleelset sihti hütatakse kristalli optiliseks teljeks, läbi telje tõmmatud tasapinda — kristalli pealõikeks. Lõikame turmaliinkristallist õhukese pikliku plaadi, mille pikem serv paralleelne on kristalli optilisele teljele, siis saame kõige lihtsama valguspolarisaatori.

Asetades niisuguse turmaliinplaadi perpendikulaarselt valguskiirte teele, näeme tagapool seisval ekraanil plaadi võrdlemisi heledat varju (joon. 177^a). Kuidas meie ka ei pööraks plaati



Joon. 177.

ümber kiirte sihi kui telje, — varju heledus jääb ikka ühesuguseks. Kui esimese plaadi peale veel teine samasugune plaat paigutada, siis on nendel ühise varju heledus plaatide vastatikkust seisust. On plaatide optilised teljed paralleelsed (joon. 177^b), siis on ühine vari ainult vähe tumedam kui üheainsa plaadi oma. Pöörame aga teise plaadi ristamisi esimesele, siis muutub ühine vari täiesti tumedaks (joon. 177^c), mis tõestab, et valgus läbi risti seisvate turmaliiniplaatide ei pääse. Pöörates teist plaati veel edasi, muutub ühine vari jällegi heledamaks, kunni ta paralleelsete plaatide juures esialgse heleduseni jõuab.

Analoogiline nähtus ilmub, kui läbi kahe turmaliinplaadi vastu valgust vaadata: paralleelsete plaatide juures näeme läbi nende valgust, ristimisi asetatud plaadid aga on läbipaistmatud.

2) Kirjeldatud katsest järgneb, et:

a) **Valgus peab põiklainetamine olema**, sest pikilainetamine pääseks igal juhusel läbi plaatide (§ 81₂).

b) **Valguslaine õõtsumine peab perpendikulaarselt kiire sihile sündima**; õõtsuks lainejaokased kuidagi längu kiire sihile, siis võikseme iga õõtset komponentõõtseteks lahutada, millest üks oleks perpendikulaarne, teine aga paralleelne kiire sihile. Viimane

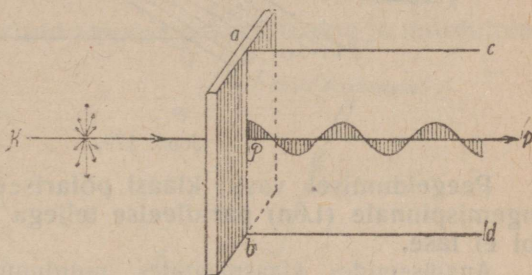
komponentdõitse moodustaks pikilainetamise, mis läbi turmaliinplaatide läheks, nii et plaadid kunagi üsna läbipaistmatuks ei võiks muutuda.

c) **Turmaliinplaat polariseerib loomulikku valgust sirgjooneliselt**, nii et kogu kiire õõtsumised ühel tasapinnal sünnivad. Ainult niisuguse oletusega on seletatav, et valguslainetamine risti seisvates plaatides hävineb (võrdle joon. 176^c).

d) **Loomulikus valguslainetamises õõtsuvad eeterjaokesed ühevõrra igal õõtsumispiinl**, sest läbi ühe turmaliinplaadi tulnud valguse heledus ei muutu plaadi pööramisel ümber kiire kui telje.

3) Missugusel pinnal polariseritud valguskiire õõtsumised sünnivad, selle üle ei anna meile kirjeldatud katse veel selgust.

Mõned teised katsed, mille juures meie siin peatada ei saa, lubavad oletada, et läbi turmaliini tulnud valguskiire õõtsumispiinl (abcd) peab olema paralleelne plaadi optilisele teljele ab (joon. 178).



Joon. 178.

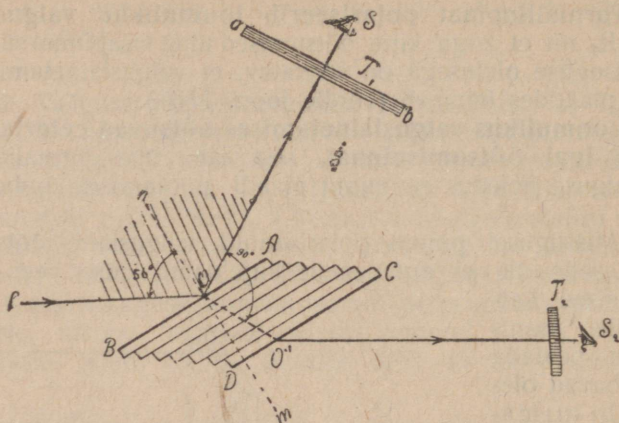
Kiire polarisatsioonpinnaks nimetatakse läbi kiire tõmmatud tasapinda, mis perpendikulaarne on õõtsumispiinl abc d. Polariseeritud valguskiires õõtsuvad nii siis eeterjaokesed perpendikulaarselt kiire polarisatsioonpinnale, s. t. paralleelselt tema õõtsumispiinl.

4) Elektromagnetiline laine seisab koos kahest lainest: elektrilisest ja magnetilisest; mõlemad lained on perpendikulaarsed kiire sihile, kuid seisavad ristimisi üks-teise vastu. Kui elektrilise laine õõtsumispiinl näiteks ülevalt alla on, siis õõtsub vastav magnetiline laine pahemalt paremale poole. Oletatakse, et polariseeritud kiires nimelt **elektriline laine perpendikulaarselt polarisatsioonpinnale õõtsub**.

Turmaliini iseäralise struktuuri tõttu pääsevad läbi tema ainult need elektrilised õõtsumised, mis paralleelsed on kristalli optilisele teljele. Perpendikulaarselt õõtsuvad elektrilised lained hävinevad turmaliinis nagu nõõrilained perpendikulaarselt seisvas analüsaatoris (joon. 176^c).

§ 83. **Valguse polariseerumine peegeldumisel ja murdumisel.** 1) Olgu joonistusel 179 ABCD rida paralleelseid, üks-teise küljes seisvaid klaasplaate. Sihis LO juhime ühevõrvilise paralleelse valgusjoa klaasipinnale AB nii et kiirte langemisnurk LOn umbes 56° võrdub. Üks osa valgust (OS) peegeldub pinnalt AB, teine osa (00'S₂) aga murdub läbiminnes läbi klaasplaatide kihi. Kui läbi turmaliinplaadi T₁ vaadelda peegeldatud kiirtejuga, siis näeme valgust ainult sel juhusel, kui turmaliinplaadi optiline telg (ab)

perpendikulaarne on langemispinnale $L0n$. Pöörates plaati T_1 ümber OS kui telje, väheneb valguse heledus ja ta kustub täiesti, kui plaadi telg ab pinnal $L0n$ asub:



Joon. 179.

Peegeldumisel vastu klaasi polariseerub valgus nii, et langemispinnale ($L0n$) paralleelse teljega turmaliinplaat teda läbi ei lase.

Analüeerides klaasplaatides murdunud valgust turmaliinplaadi T_2 abil, leiame, et **murdumisel polariseerub valgus nii, et langemispinnale ($L0n$) perpendikulaarse teljega turmaliinplaat teda läbi ei lase.**

Sellest järgneb, et peegeldatud ja murtud kiirte õõtsumispinnad vastamisi perpendikulaarsed peavad olema. Peegeldatud kiires õõtsuvad eeterjaokesed perpendikulaarselt langemispinnale (praegusel juhusel joonistuspinna), murtud kiires sünnivad aga kõik õõtsumised paralleelselt langemispinnale, nii siis käsitatud juhusel otse joonistuse pinnal.

2) Kui valgusjo alangemisnurk suurem või väiksem on kui 56° , siis näeme, et peegeldatud ja murtud valgus turmaliinplaadi ühe seisu juures ainult nõrgem on kui teise juures, ja et ta kunagi täiesti ei kustu. Sellest peame järeldama, et niisugusel puhul polarisatsioon mitte täielik ei ole, vaid ainult osaline: ainult üks osa valgusõõtsumisi on koondatud ühele pinnale, leidub aga ka õõtsumisi, mis teisiti on sihitud. Mõned viimastest pääsevad läbi ristiseisva analüsaatori ja sünnitavad täelise pimeduse asemel nõrga valguse.

Katsed näitavad, et klaasi juures nii murtud kui peegeldatud kiir seda täielisemalt on polariseeritud, mida lähem on langemisnurk $L0n$ 56 kraadile. See n. n. täielise polarisatsiooni nurk on iga aine jaoks isesuurune. Brewster leidis, et tema selle langemisnurgaga ($L0n$) võrdub, mille juures peegeldatud kiir (OS) perpendikulaarne on murtud kiirele ($00'$).

Et täielise polarisatsiooni nurga α juures ($= LOn$) nurk $0'OS = 90^\circ$, siis on murdumisnurk $m00 = \beta = 180^\circ - 0'OS - SOn = 180^\circ - 90^\circ - \alpha = 90^\circ - \alpha$.

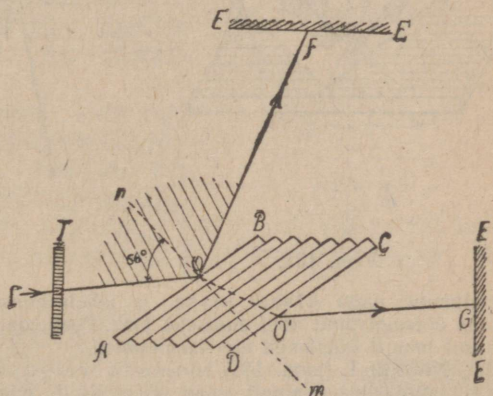
Aine murdumiseksponent $n = \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} = \frac{\sin \alpha}{\sin (90^\circ - \alpha)} = \operatorname{tg} \alpha$. Seega võrdub täielise polarisatsiooni nurga tangens aine murdumiseksponendiga (Brewsteri seadus). Klaasi jaoks on $\underline{\alpha} 1,5$, nii et $\operatorname{tg} \alpha = 1,5$ millest järgneb, et $\alpha = 57^\circ$; vee jaoks on $\underline{\alpha} 52,5^\circ$, teemandi jaoks $- 68^\circ$.

3) Murdunud kiires oleneb polariseerimise täielikkus klaasplaatide arvust. Igal üksikul murdumisel polariseerub kiir osaliselt. Mida suurem on sellepärast plaatide arv, seda täielisemalt saab kiir polariseeritud.

Kiir polariseerub ainult peegeldumisel vastu klaasi ja teisi mittemetalliseid pindu. Sellepärast ei tekita näiteks harilik hõbekihiga kaetud peegel polarisatsiooni nähtusi.

§ 84. Polariseeritud valguse peegeldumine ja murdumine.

1) Eelmises § kirjeldatud klaasplaatide kihile ABCD (joon. 180) juhime läbi turmaliinplaadi T tulnud valgusjoa LO nurga $LOn = 56^\circ$ all. Turmaliinis polariseeritud valgus peegeldub pinnalt AB ja sünnitab lael (EE) valgustäpi F. Teine osa valgusest murdub klaasis ja annab seinal valgustäpi G. Kui turmaliinplaadi optiline telg asub langemispinnal (LOn) (praegusel juhusel joonistuspinna), siis näeme peegeldatud täppi kustuvat, murtud kiirte täppi aga helenevat. Pöörates plaati T ümber Lo kui telje, heleneb F ja tumeneb G. Seisab plaadi optiline telg perpendikulaarselt pinnale Lon , siis kustub G ja heleneb kõige tugevamini F.



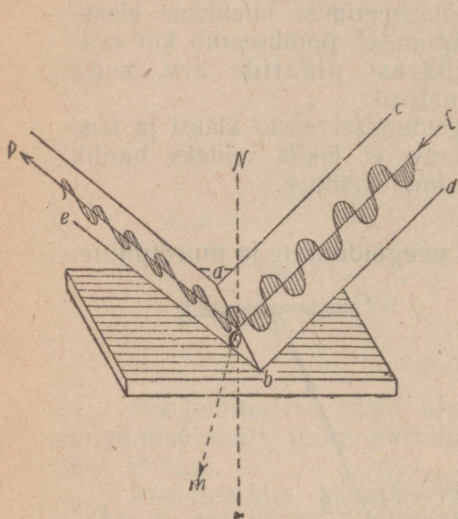
Joon. 180.

2) Katses järgneb, et polarisatsiooni nurga (56°) all langev polariseeritud valgus peegeldub ainult siis täieliselt kui kiire õõtsumispind perpendikulaarne on tema langemispinnale (kui $T \perp Lon$); sünnib aga õõtsumine langemispinnal ($T \parallel Lon$), siis hävineb valgus peegeldumisel.

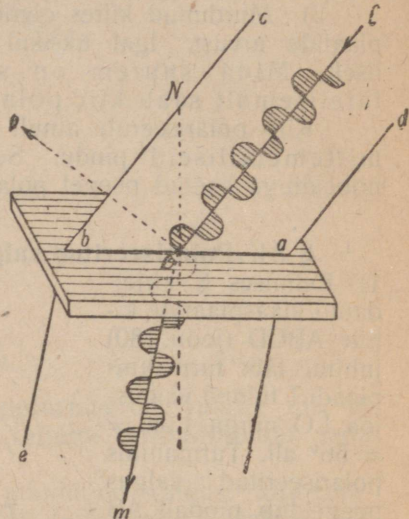
Murdumisel on nähtused ümberpööratud: kui kiire õõtsumispind on perpendikulaarne langemispinnale Lon ($T \perp Lon$) siis hävineb valgus klaasis; on aga õõtsumispind paralleelne langemispinnale Lon ($T \parallel Lon$) siis pääseb murtud kiir vabalt läbi klaasi.

3) Joonistused 181, 182 kujutavad piltlikult polariseeritud kiire murdumist ja peegeldumist.

Kui langeva kiire L õõtsumisplind $abcd$ (joon. 181) on perpendikulaarne langemispinnale (LON), siis õõtsub punktis O peegelduspinna osake sihis ab , mille tagajärjel peegeldatud kiire õõtsumised ka pinnal $abef$ tekivad. On aga langeva kiire õõtsumisplind $abcd$ (joon. 182) paralleelne pinnale LON , siis tungib



Joon. 181.

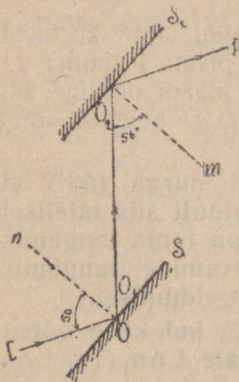


Joon. 182.

lainetamine nagu klaasi sisse, ja läheb edasi murtud kiire mO sihis, kusjuures õõtsumisplind $abef$ endiseks jääb. Peegeldatud kiire sihis p ei teki sarnasel juhul mingit õõtsumist ega lainetamist.

Kui kiir L (joon. 181) loomulik valguskiir on, siis kanduvad edasi peegeldatud sihis p ainult need õõtsumised, mis ab sihis sünnivad, murtud kiire sihis mO aga need õõtsumised, mis perpendikulaarselt ab -le sünnivad; selle tagajärjel on peegeldatud kiire õõtsumisplind $abef$, murtud kiire oma aga perpendikulaarne viimasele.

4) Polariseeritud valguse peegeldumise iseäraldusi võib hõlpsasti vaadelda n. n. Nörrenberg'i polarisatsioonaparadiis, mille printsiipi kujutab joonistus 183. S_1 ja S_2 on kaks klaasplaati, mida joonistuspinna perpendikulaarsete telgede O_1 ja O_2 ümber võib pöörata. Peale selle võib tervet klaasi S_2 püsttelje $O_1 O_2$ ümber pöörda. Kui klaasplaate niisugusse seisuga pöörda, et valguskiir Lo alumise peale umbes 56° all langeb, ja nii edasi peegeldub nagu joonistusel näidatud, siis näeme sihis p ülemiselt klaasilt peegeldatud valgust. Pöörame aga plaadi S_2 90° võrra ümber telje $O_1 O_2$, siis kaob peegeldatud valgus: alumine peegel polariseerib valgust nii, et peegeldatud kiires $O_1 O_2$ õõtsumised



Joon. 183.

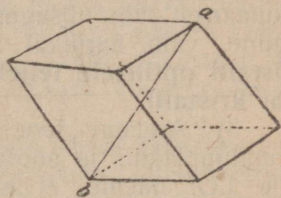
polariseerib valgust nii, et peegeldatud kiires $O_1 O_2$ õõtsumised

perpendikulaarselt joonistuspinnaile sünnivad; niisugust valgust peegeldab ülemine peegel täieliselt ainult siis, kui ka langemispind $O_1 O_2$ m joonistuspinnaile asub. Seisab aga pind $O_1 O_2$ m perpendikulaarselt joonistuspinnaile, siis ei peegeldu valgus ülemiselt peeglit.

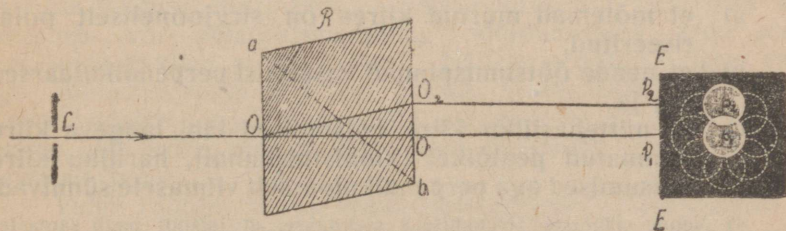
§ 85. **Kaksimurdumine kristallides.** 1) Mõnedes kristallides murdub valguskiir kaheks iseseisvaks kiireks, mille tõttu meie läbi niisuguse kristalli iga asja kahekordselt näeme. Seda nähtust hüütakse valguse kaksimurdumiseks.

Harilikult tarvitatakse kaksimurdumise vaatlemiseks n. n. Islandi pagu — läbipaistvat värvitut mineraali, mis süsihappu kaltsiumist koos seisab. Ta lõhkub kergesti kolmes sihis, nii et hõlbus on talle joonistusel 184 kujutatud romboedri kuju anda. Nürinurke a ja b ühendav sirgjoon moodustab kristalli peatelje ab, peateljele paralleelset sihti hüütakse kristalli optiliseks teljeks, läbi optilise telje minevat tasapinda aga kristalli pealõikeks.

2) Langegu paralleelne kiirtega L O (joon. 185) perpendikulaarselt romboedri R pinnale. Ekraanil EE ilmub kõrvuti kaks valgustäppi p_1 ja p_2 . Esimene nendest seisab sirgjoonel $LO_1 p_1$, nii siis samal kohal, kus ilmub läbi hariliku klaasplaadi R juhitud valgustäpp; teise



Joon. 184.



Joon. 185.

täpi p_2 seis oleneb aga kristalli R seisust: pöördes viimast ümber telje $LO_1 p_1$, seisab p_1 paigal, kuna p_2 selle telje ümber ringjoont mööda tiirleb. Selle juures jääb täpi p_2 keskkoh, nii siis ka kiir $O_2 p_2$, alati läbi langeva kiire LO ja kristalli peatelje ab tõmmatud tasapinnale (pealõikele).

Asuvad näiteks ab ja LO joonistuspinnaile, siis kujutab viimane läbi LO tõmmatud kristalli pealõiget. Sarnasel puhul seisab ka kiir $O_2 p_2$ joonistuspinnaile ja täpp p_2 seisab kas üleval või allpool täppi p_1 . Pöörame aga kristalli R ümber LO nii, et läbi ab ja LO tõmmatud tasapind perpendikulaarne on joonistuspinnaile, siis asub p_2 kas pahemal või paremal pool täppi p_1 .

Kiir $OO_1 p_1$ murdub igasuguse langemisnurga juures hariliku murdumiseseaduse järele, — teda hüütakse sellepärast harilikuks kiireks. Teine kiir $OO_2 p_2$ ei paindu murdumiseseaduste alla, —

ta ei lähe näiteks perpendikulaarse langemise juures sirgjooneliselt läbi kristalli, — teda hüütakse sellepärast mitteharilikuks kiireks.

Kas paigutame ekraani EE (joon. 185) lähemale või kaugemale kristallist R, valgus-täpid p_1 ja p_2 jäävad ikka teine-teisest ühekaugele. Järjekult on harilik kiir $O_1 p_1$ paralleelne mitteharilikule kiirele $O_2 p_2$.

Kui kiir LO mitte perpendikulaarselt, vaid langu kristalli pinnale langeb, siis murdub harilik kiir Snelliuse seaduse järele, jäädes alati langemispinnale, kuna mitteharilik kiir läbi LO tõmmatud pealõikepinnal asub. Kristalli pööramisel ümber LO satub ta langemispinnale ainult kristalli nende seisude juures, kus nimetatud pealõikepind ühte langeb langemispinnaga.

Kui joonistusel 184 kujutatud kristalli perpendikulaarselt teljele ab läbi saagida, siis saame plaadi, mille optiline telg perpendikulaarne on tema külgpindadele. Juhtides valgust perpendikulaarselt läbi niisuguse plaadi, näeme, et kiir mitte kaheks ei jagune, vaid harilikul kombel temast läbi läheb: **paralleelselt kristalli optilisele teljele langev kiir läheb kaksimurdumata läbi kristalli.**

3) Asetame joonistusel 185 kujutatud murtud kiirte tee turmaliinplaadi, ja pöörame kristalli R või turmaliinplaati ümber telje LO: näeme, et ekraanil vaheldamisi ikka üks täpp heledaks muutub, kuna teine samal ajal kustub. Seisab turmaliinplaadi telg paralleelselt läbi kiire tõmmatud kristalli pealõikele ($OO_1 ab$), siis kustub harilik kiir $O_1 p_1$, seisab ta aga perpendikulaarselt nimetatud pinnale, siis kustub mitteharilik kiir $o_2 p_2$. Sellest j rgnab

- a) et mõlemad murtud kiired on sirgjooneliselt polariseeritud,
- b) et nende õõtsumispinnad vastamisi perpendikulaarsed on, ja
- c) et mittehariliku kiire õõtsumised läbi langeva kiire tõmmatud pealõikel (joonistuspinna), hariliku kiire õõtsumised aga perpendikulaarselt viimasele sünnivad.

4) Nende nähtuste seletamiseks oletatakse, et Islandi pagu sarnastes kristallides eeterjaokesed ainult kahel üks-teisele perpendikulaarsel pinnal õõtsuda võivad. Esimene pind on läbi kiire tõmmatud pealõige, — teine sellele perpendikulaarne pind. Peale selle oletatakse, et valguslainetamise kiirus kristalli peatelje sihis suurem (mõnes aines ka väiksem) on kui igas teises sihis. Nagu lähemad matemaatilised juurdused näitavad, jaguneb siis kristallile langev loomulik valguskiir kahte jakku, milles õõtsumised vastamisi perpendikulaarsetel pindadel sünnivad ja mille laialilagunemise kiirused ühesugused ei ole. Selle tõttu murdub iga kiir ise viisi, nii et nad igaüks ise kohas kristallist välja tulevad.

5) Peale Islandi pagu avaldavad veel paljud teised kristallid kaksimurdumise nähtusi. Kõigi niisuguste kristallide ühine omadus on, et nad valgust ainult ühes teatud sihis (optiline telg) ilma kaksimurdumiseta läbi lasevad. Niisuguseid kristalle hüütakse ühetelgseteks. Nende hulka kuulub ka eelpool kirjeldatud turmaliin. Viimases ei näe meie kahte kiirt ainult selle-

pärast mitte, et temas need õõtsumised, mis perpendikulaarselt pealõikele sünnivad (harilik kiir), juba üsna õhukeses plaadis neeluvad, nii et läbi plaadi ainult pealõikele paralleelsed õõtsumised (mitteharilik kiir) pääsevad.

Leidub aga ka niisuguseid mineraale (topaas, põllupagu jne.), mille kristallid valguskiirt kahes teatud sihis ilma kaksimurdumata läbi lasevad. Nendes n. n. kahetelgsetes kristallides ei paendu ei üks ega teine murtud kiir hariliku murdumiseaduse alla, mille tõttu murdumine nendes palju keerulisema iseloomu omandab.

§ 86. **Polarisatsiooni pinna pöördumine.** 1) Kvartsist võib õhukese plaadi valmistada, mille külgpinnad perpendikulaarsed kristalli peateljele. Kui niisugune kvartsplaat ristimisi seisva polarisaatori ja analüsaatori vahele, näiteks kahe perpendikulaarse teljega turmaliinplaadi vahele asetada, siis pääseb valgus läbi analüsaatori. Ühevärvilise valguse juures muutub analüsaator jällegi läbipaistmatuks, kui teda ümber valgusjoa kui telje teatud nurga võrra pöörata.

Katsest järgneb, et läbi kvartsplaadi tulnud polariseeritud valgus polariseerituks jääb, kuid et **valguskiirte õõtsumispind kvartsis teatud nurga võrra pöörduv**. Pöördumisnurga suurus võrdub arusaadavalt selle nurgaga, mille võrra analüsaatori peame pöörama, et kvartsplaadi mõjul tekkinud valgus temas jällegi kustuks. Katsed näitavad, et ühe ja sama plaadi juures pöördumisnurk seda suurem on, mida lühem on läbi aparaadi juhitud värvilise valguse lainepikkus. Ühevärvilises valguses aga on õõtsumis- või polarisatsioonpinna pöördumisnurk seda suurem, mida paksem on kvartsplaat. Näiteks pöörduv punase valguse polarisatsioonpind 1 mm paksus kvartsplaadis 13° võrra, kollase valguse oma 22° ja violett valguse oma 51° võrra. Mõni kvartsi sort pöörab polarisatsioonpinda pahemale, teine sort aga paremale poole.

Valge valguse juures, milles mitmesugused kiired segatud— ei saa meie analüsaatori pööramisega kunagi pimedust, sest analüsaatori selle seisu juures, kus ühte värvi kiired temas hävinevad, tulevad kõik teised kiired läbi analüsaatori, sünnitades silmas hävinenud kiirte täiendusvärvi. Pöörates järk-järgult analüsaatori, jääb pea üks, pea teine värv temast läbi tulemata, nii et nähtav valgus ainult alatasa oma värvi muudab, kuid kunagi ei kustu.

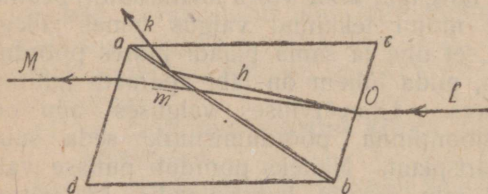
Peale kvartsi pööravad polarisatsioonpinda veel mitmed teised kõvad kehad, — näiteks tsinnoober ja ametist, niisama ka vedelikud ja sulatised nagu pilliroosuhkru, dekstriini ja hiniini sulatised, terpentiin, sidruniõli jne.

2) Sulatiste juures oleneb polarisatsioonpinna pöördumisnurk sulatatud aine molekulite arvust sulatises, s. t. sulatise kontsentratsioonist. Selle peal põhjeneb sulatises oleva suhkru $\%$ äramääramiseks tarvitatava aparaadi — n. n.

sakkarimeetri printsiip: Uuritav sulatis kallatakse alati ühte ja samasse paralleelsete seintega klaasnõusse ja vaadeldakse teda polariseeritud valguses läbi mingi analüsaatori. Valguse polarisatsioonipinna pöördumisnurga suuruse põhjal võib välja arvata suhkru $\frac{0}{10}$ sulatises.

§ 87. **Polarisatsiooni aparaadid.** 1) Kõik polarisatsiooni aparaadid seisavad koos kahest osast: polarisaatorist ja analüsaatorist. Mõlemad on ühesuguse ehitusviisiga ja eralduvad üksteisest ainult oma otstarbe poolest. Polarisaatori ja analüsaatori vahele paigutatakse uuritavad läbipaistvad ained, tekkivate valgusnähtuste iseloomu järele võib nende ainete struktuuri üle otsustada: kui aine täieste homogeen on, näiteks harilik klaas, siis ei muuda ta üleüldse polarisatsiooni nähtust, on ainel aga kristalline või mingi teine mittehomogeen struktuur, siis näeme läbi analüsaatori mitmesuguseid värvilisi või geomeetrilisi valguspilte. Sarnasel teel võib näiteks vahet teha loomuliku ja kunstliku kalliskivi vahel, võib ära tunda, mis liiki vaadeldud kristall kuulub, võib näha kas harilik klaas peale valamist ühtlaselt on jahtunud, sest vastasel korral tekivad klaasis mõnes sihis pingutused ja ta muutub mittehomogeenseks aineks, jne.

2) Üks käepäralisematest polarisaatoritest on n.n. Nicoli prisma. Teda valmistatakse Islandi pagu romboedrist, mille pealõiget kujutab joonistus



Joon. 186.

pealõiget kujutab joonistus 186. Kristall saetakse perpendikulaarselt pealõike pinnale sihis ab pooleks. Mõlemad pooled kitatakse Kanaada balsamiga peale siledaks poleerimist jällegi endiselt kokku: romboedri otspinnad bc ja ad aga lihvitakse paralleelseteks niisuguse nurga all külgpindade bd ja ac vastu, et kiir LO peale murdumist kristallis sarnaselt kaheks jaguneks nagu joonistusel 186 näidatud: harilik kiir h kaldub niivõrd kõrvale omast esialgsest sihist, et ta vastu Kanaada balsami kihti ab sisemiselt peegeldub ja selle tagajärjel läbi prisma tahu ac välja tuleb. Mitteharilik kiir m murdub vähem ja pääseb sellepärast läbi Kanaada balsami kihi ja prisma otstahu ad. Niiviisi muutub läbimines läbi Nicoli prisma loomulik valguskiir LO polariseeritud kiireks mM, mille õõtsumispind ühte langeb joonistusel kujutatud kristalli pealõikega (§ 85₃).

Terve prisma asetatakse sellekohase silindrilise torukese sisse, mille mustal seinal küljepealt väljatulev harilik kiir k absorbeerub.

Nicoli prismaat võib nii polarisaatoriks kui analüsaatoriks tarvitada. Kaks Nicoli prismaat moodustavad sellepärast käepärase polarisatsiooni aparaadi, — n.n. polariskoobi.

Väikeste asjade vaatlemiseks polariseeritud valguses tarvita-
takse tihti n.n. turmaliin pihtisid
(joon. 187), milles polarisaatori ja
analüsaatori osa kaks paralleelset
optilisele teljele väljalõigatud turma-
liinplaadikest etendavad. Mõlemad



Joon. 187.

seisavad vedru otsade külge kinnitatud ringvõrede sees, nii et
neid hõlpsasti üks-teise peale võib paenutada, kus juures vaadel-
dav asi turmaliinplaatide vahele asetatakse. Ülemist võre võib
tema telje ümber pöörata, andes sellega turmaliinplaatidele kas
vastamisi paralleelse või perpendikulaarse seisu.

Teise köite sisu.

Neljas jagu: Lainetamine ja heli.

Peatükk I: Lainetamine.

	Lhk.
§ 1. Lained	5
Laine pikkus, kiirus ja edasiliikumine.	
§ 2. Lainetamismudelid	5
Lained köies ja kuulikeste reas. Laine osakeste tõeline liikumine. Laine kiiruse olenemine aine omadustest.	
§ 3. Keha osakeste õõtsumine	7
Õõtsearv ja õõtsvälde. Veesade õõtsumine vee lainetamisel. Elastse keha molekulite õõtsumine.	
§ 4. Lainete laialilagunemise kiirus	9
Kiiruse ja laineosakeste õõtsvälte vahekord. Ühesugustes faasides viibivad laineosad.	
§ 5. Põiklained ja pikilained	11
Hõrendused ja tihendused kumminööris. Piki-laine pikkus. Pikilaine kiirus ja õõtsuvate osakeste õõtsvälte vahekord. Pikilainete kujutamine põik-lainetena. Laine sõlmed. Pikilained gaasisambas. Tingimused piki- ja põiklainete tekkimiseks.	
§ 6. Lainete peegeldumine	15
Nöörilainete peegeldumine vastu tihedamat ja vastu hõredamat ainet. Mispärast lained peegelduvad.	
§ 7. Lainete interferents ja seisvad lained . . .	16
Kahe lainetamise koosmõju. Lainete käigu vahe. Seisvate lainete tekkimine peegeldumisel. Sõlmed ja puhetised. Seisva laine pikkus. Vahe seisvate ja harilikkude lainete vahel. Seisvate lainete teki-tamine niidis. Pikilainete interferents ja seisvad pikilained; nende sõlmed ja puhetised. Seisvad pikilained õhusambas.	
§ 8. Sõlmede seisukohad peegeldumisel tekki-nud seisvatel lainetel	21
Peegeldumisel vastu tihedamat ainet asub peegeldus-punktis sõlm, vastu hõredamat ainet aga — puhetis.	

- § 9. Ringlained, keralained ja lainekiir 24
Lainetamistsentrum ja kiir. Ühel kerapinnal asuvate jaokeste faas. Lainepind. Keralained. Ohulainete laialilagunemine ümber õõtsuva keha. Näited.

Peatükk II: Helilainete üleüldised omadused.

- § 10. Heli ja helisev keha 26
Õõtsuv terasvibu kufi helilainete sünnitaja. Vedelikud ja gaasid helilainete tekitajana.
- § 11. Heli edasikandumine. 27
Kõvades, vedelates ja gaasisarnastes kehaes. Helilained on õhu pikilained.
- § 12. Heli kiirus 28
Kiirus õhus. Tuule mõju. Kiirus vedelikkudes ja kõvades kehaes. Helikiirus ei olene heli teistest omadustest. Näited.
- § 13. Heli tugevus 30
Heli tugevuse olenemine heliseva keha pinna suuruses, õõtsumisamplituudist, ümbritseva aine tihedusest ja heliallika kaugusest. Heli laialilagunemine piki toru.
- § 14. Heli peegeldumine. 31
Peegeldumisseadused. Kõne- ja kuulmistoru. Kaja ja järelkaja. Näited.
- § 15. Heli interferents 33
Kahe eraldi juhitud helilainetamise hävinemine lainete ühinemisel. Interferentsaparaat.

Peatükk III: Toonid.

- § 16. Toonid ja kahinad. 34
- § 17. Tooni kõrgus. 35
Helihark. Tooni kõrguse olenematus õõtsumisamplituudist ja tema olenemine õõtsearvust. Unissoonis kõlavad toonid. Seebeck'i sireen. Cagnard de Latour'i sireen. Helina kuuldavate lainete õõtsearvude piirid.
- § 18. Helilainete pikkus. 37
Laine õõtsearvu ja pikkuse vahekord. Laine pikkuse mõõtmine Kundt'i meetodi järele. Näited.
- § 19. Intervallid; toonide konsonants ja dissonants 39
Intervallide konsoneerimise ja dissoneerimise olenemine toonide õõtsearvude vahekorraest. Harmoonilised ületoonid. Lihtsamad intervallid. Akkord ja kolmkõla. Muusika põhitoon a.

- § 20. Heliredelid. 40
 Diatoonilise duur-heliredeli astmed ja intervallid. Suur ja väike täistoon, pooltooni. $C =$ duur heliredeli skeem. Toonide kõrgendamine ja alandamine väikse pooltooni võrra. Kromaatiline heliredel. Tempeeritud heliredel. Mollheliredelid. Näited.
- § 21. Seisvate õhulainete mõju õõtsuva keha tekitatud tooni peale. 44
 Toruga piiratud õhusambas tekkivate seisvate pikilainete pikkus kinnise ja lahtise otsaga toru puhul.
- § 22. Viled 45
 Orelivile printsiip. Tooni kõrgus ja viletoru pikkus. Ülemtoonide tekkimine viles. Ühepikkuse kinnise ja lahtise vile põhitoonide kõrgus. Viletoru seisvate lainete sõlmede leidmine katse teel. Flööt. Näited.
- § 23. Keelviled, puhkpillid ja inimese hääleorgaan 48
 Oreli keelvile. Kõlatoru mõju pehmete ja kõvade vilekeelte puhul. Klarinett, oboe ja fagott. Vaskpuhkpillid. Inimese hääleorgaan.
- § 24. Helisevad keeled; keelpillid 50
 Monokord. Tooni kõrguse olenemine keele pingutusjõust, pikkusest ja tema messist. Seisvad lained keelel. Ülemtoonide tekkimine. Nende intervallid põhitooniga. Keelpillid.
- § 25. Tooni kõlavärv 53
 Keele üheaegne õõtsumine tervena ja osadena. Kõlavärvi olenemine ülemtoonidest. Kuidas ülemtoone eraldada põhitoonist. Tooni kõlavärvi olenemine keele õõtsumapanemise viisist ja kohast. Klaveri ja teiste mänguriistade tooni iseloomuliku kõlavärvi põhjused. Näited.
- § 26. Resonants; kõlade analüüs 55
 Eneseõõtsearv ja -välde. Resonantsnähtused heliharkide vahel ja klaveril. Resonants gaasisammastes ja õõneskerades. Helmholtzi resonaator. Kõlade analüüs. Häälikute analüüs ja sintees.
- § 27. Fonograaf ja grammofon 58
 Fonograafi printsiip ja tema kirjeldus. Grammofon.
- § 28. Inimese kõrv ja kuulmine 60
 Väline, keskmine ja sisemine kõrv. Kuulmise protsess.

Viies jagu: Valgus.

Peatükk I: Üleüldised mõisted.

- § 1. Valgusallikad. 62
 Valgus ja optika. Valgusallikad ja tumedad kehad.

	Lhk.
§ 2. Läbipaistvad ja läbipaistmatud kehad.	62
Läbipaistvuse olenemine ainekihi paksusest.	
§ 3. Valguse laialilagunemine.	62
Valguskiired. Paralleelne ja laialiminev kiirtejuga.	
§ 4. Camera obscura.	63
§ 5. Vari ja poolvari.	64
§ 6. Päikse- ja kuuvarjutused	65
§ 7. Valguse tugevus; valgustuse seadused.	66
Valgustuse intensiivsus ja valgusallika tugevus.	
Valgustusseadused.	
§ 8. Fotomeetrid	67
Bunzeni fotomeeter. Valguse üksus.	

Peatükk II: Peegeldumine.

§ 9. Peegeldumine.	69
Peegeldatud kiirte siht.	
§ 10. Peegeldatud ja hajutud valgus.	69
Kehade peegeldamis- ja hajutamisevõime.	
§ 11. Peegeldumise seadused.	70
§ 12. Tasapinnalised peeglid.	71
Silma omadus valgusallikat seal näha, kus viimasest väljatulevad kiired löikuvad. Valgusepunkti peegelpilt. Kehade peegelpildi suurus ja seis.	
§ 13. Paralleelsed peeglid	72
§ 14. Nurkpeeglid	73
Kujutuste arvu olenemine nurga suurusest. Kaleidoskoop.	
§ 15. Sfäärilised peeglid	74
Kumer- ja õõnespeeglite kõverustsentrum, teljed ja avaus. Sfääriliselt peegilt peegeldunud kiire siht.	
§ 16. Õõnespeegli formul	75
Tema tuletus. Kiirte fookus ja valguspunkti kujutus.	
§ 17. Fookuse seisukohad õõnespeeglil.	76
Fookuse kaugenemine valgusepunkti lähenemisel peeglile. Ebafookus. Tõeline ja reaalne kujutus. Valgusepunkt ja tema fookus on rakendatud punktid.	
§ 18. Peegelpiltide konstruktsioon õõnespeeglite juures.	79
Abiteljel asuva valgusepunkti kiirte fookus. Kujutuste konstruktsioon, nende kaugus ja suurus. Imaginaarne kujutus.	
§ 19. Kumerpeeglid.	82
Kiire peegeldumine. Kumerpeegli formul. Fookus ja peafookus.	
§ 20. Peegelpiltide konstruktsioon kumerpeeglil.	83
§ 21. Sfääriline aberratsioon.	84
Paraabolised peeglid. Näited.	

Peatükk III: Valguse murdumine.

	Lhk.
§ 22. Valguse murdumine	85
Murdumine vees. Ainete optiline tihedus.	
§ 23. Murdumisseadused	86
Murdumiseksponent.	
§ 24. Murdumiseksponendid	88
Absoluutne ja relatiivne murdumiseksponent. Nende vahekord. Näited.	
§ 25. Valguse murdumisega seletatavad loodusnähtused.	89
Miks vette kastetud keppi murtuna näeme. Miks asi vee all oma asukohast kõrvale nihutatuna paistab.	
§ 26. Täieline sisepeegeldus	90
Piirnurk. Täieline sisepeegeldumine vette kastetud tühjas katseklaasikeses. Sisepeegeldavad klaasprismad.	
§ 27. Valguse murdumine mitteühtlases aines	92
Aine optilise ja füüsilise tiheduse vahekord. Astroonoomiline valgusmurdumine. Valguskiire kõverjooneline tee mitteühtlases sulatises. Öhupeegeldused polaarmedel ja kõrbedes.	
§ 28. Valguse murdumine tasaparalleelsetes kehades	94
§ 29. Valguse murdumine kolmtahkses prisma	95
Läbi prisma juhitud kiire kaldumine. Murtud kiirtejoa iseloom. Kaldumis- ja langemisnurga vahekord. Kõige väiksem kaldumisnurk. Prisma aine murdumiseksponendi leidmine kõige väiksemast kaldumisnurgast.	
§ 30. Sfäärilised läätsad.	97
Kumer- ja õõnesläätsade tüübid.	
§ 31. Murdumine kaksikumerläätsas; kumerläätsa formul.	98
Lääts kui prisma. Kiirte fookus. Formul.	
§ 32. Kaksikumerläätsa formulituletus.	99
§ 33. Kaksikumerläätsa peafookus	101
§ 34. Kaksikumerläätsa fookuse seisukohad	102
Fookuse kaugenemine valguspunkti lähenemisel. Reaalne ja imaginaarne kujutus.	
§ 35. Tasa- ja õõneskumerad läätsad	104
§ 36. Läätsa optiline tsentrum: Näited	105
§ 37. Kujutuste konstruktsioon kumerläätsadel: Abiteljel asuva valguspunkti fookus ja tema asukoha leidmine. Asjade kujutuse konstruktsioon. Näited.	107

§ 38.	Murdamine kaksioõnesläätsas	110
	Õõneslääts kui prisma. Fookus ja peafookus. Õõnesläätsa formul. Tasa- ja kumerõõnes lääts.	
§ 39.	Asjade kujutus õõnesläätsadel	112
§ 40.	Läätsade sfääriline aberratsioon	112

Peatükk IV: Silm ja nägemine.

§ 41.	Inimese silm	113
§ 42.	Nägemine	114
	Kiirte käik silmas. Nägemise protsess. Harjumuse tähendus nägemisel. Vaatamisnurk ja asja suurus.	
§ 43.	Kollane ja pime täpp	115
§ 44.	Akkomodatsioon ja asja nähtavuse piirid: Tingimus selgelt nägemiseks. Akkomodatsioon. Selgeltnägemise kaugus. Asja nähtavuse olenemine vaatamisnurgast.	116
§ 45.	Lühi- ja kaugenägemine. Prillid	117
§ 46.	Nägemine kahe silmaga; stereoskoop:	119
	Mil juhusel asja mõlema silmaga vaadates ühekordselt näeme. Asja nägemine kehana ruumis. Stereoskoop.	
§ 47.	Valguse mulje kestvus	120
	Silma pimestumine liiga heledas valguses.	
§ 48.	Värvide nägemine	121
	Helmholtz ja Young'i teooria.	

Peatükk V: Optilised aparaadid.

§ 49.	Suurendusklaas ehk luup	121
	Tema suurendus.	
§ 50.	Mikroskoop	123
	Skeem. Üleüldine suurendus. Objektiivid ja okulaarid. Moderni mikroskoobi kirjeldus.	
§ 51.	Refraktorid	126
	Keppleri pikksilm ja tema suurendus.	
§ 52.	Reflektorid	128
	Newtoni ja Herscheli reflektorid.	
§ 53.	Maapikksilmad	129
	Rheita-okulaar. Suurendus ja asja kaugus. Galilei-pikksilm. Tema pikkus ja suurendus. Teaterbinokl.	
§ 54.	Prismapikksilm	131
	Kujutuse ümberpööramine peegeldamisega. Prismapikksilma prismad. Prismakiiker.	
§ 55.	Projektsioon-aparaat	132
	Kinematograaf.	

- § 56. Päevapildi aparaat ja päevapildistamine 135
Kaamera. Pildistamine. Päevapildi plaat. Ilmutamine ja fikseerimine. Positiivi valmistamine.

Peatükk VI: Valgus kui lainetamine.

- § 57. Esimesed valgusteooriad 136
Newtoni emissioonteooria. Huyghens'i elastse lainetamise teooria. Valguseeter. Eetri elastsus ja tema takistus kehade liikumisele. Interferentsnähtuste tähendus.
- § 58. Elektromagnetiline valgusteooria 138
Side magnetiliste ja valgusnähtuste vahel. Maxwelli teooria. Elektromagnetilised lained. Elektroonteooria seletus valguslainete tekkimise ja nende absorptsiooni kohta.
- § 59. Valguse kiirus 140
Römeri mõtmised. L. Foucault'i meetod. Valguse kiirus ainetes.
- § 60. Huyghens'i printsiip 143
Valguse sirgjooneline laialilagunemine.
- § 61. Lainepindade peegeldumine ja murdumine 145
Valguse kiirus aines ja viimase murdumiseksponent.

Peatükk VII: Värvide hajumine (dispersioon) ja värvid.

- § 62. Värvide hajumine prisma 147
Valge valgus kui kõigi värviliste kiirte segu. Homogeen valgus. Valguse kiirus prisma oleneb kiire värvist. Elektroonteooria ettekujutus dispersioonist.
- § 63. Valguse värv 148
Segavärvid. Täiendusvärvid. Värvilise valguse segamise aparaat.
- § 64. Kehade värv 150
Läbipaistvate kehade värv. Segavärvide analüüs. Läbipaistmatute kehade pinna värv. Värvianete segamine ja vahe viimase ning värvilise valguse segamise vahel.
- § 65. Fotografeerimine loomulikkudes värvides 152
- § 66. Dispersiooni suurus ja aine murdumiseksponent; akromaatiline prisma 153
Aine dispersiooni suurus ja spektrumi pikkus. Dispersiooni suuruse olenematus aine murdumiseksponentist. Akromaatiline prisma.
- § 66a. Kromaatiline aberratsioon ja akromaatiline lääts 154
- § 67. Vikerkaar 154

Peatükk VIII: Valguse interferents ja diffraktsioon.

	Lhk.
§ 68. Valguse interferents õhukestes kelmetes . . . Interferentsstriibud seebikelmel. Triipude kauguse olenemine valguse värvist. Newtoni värvirõngad.	156
§ 69. Fresneli interferents-katse	158
§ 70. Valguslainete pikkuse mõõtmine Fresneli katsel Valguslainete pikkus ja õõtsearv.	160
§ 71. Valguse diffraktsioon Lainete ümber nurga paindumine ja varju tekkimise võimalus. Diffraktsioon läbi kitsa pilu tulnud kiirtejoas. Diffraktsioon - triibud. Lainepikkuse mõõtmine nende abil. Näide.	161
§ 72. Diffraktsioonvõre; diffraktsioon-spektrum . . . Diffraktsioonvõre teooria. Spektrumi tekkimine. Vahe diffraktsioon- ja prisma-spektrumi vahel. Lainepikkuse mõõtmine diffraktsioonvõreaga. Peegeldavad diffraktsioonvõred. Kehade pinna struktuuril põhjendavad värvilised diffraktsioon-nähtused.	164

Peatükk IX: Spektrumid ja spektraalanalüüs.

§ 73. Emissioon- ehk kiirgamisspektrumid Kõvade kehade katketud spektrumid. Gaaside joon- ja ribaspektrumid.	165
§ 74. Absorptsioon- ehk neelumisspektrumid . . . Neelumisjooned ja -ribad.	166
§ 75. Kirchhoffi seadused; elektroontooria seletus Kirchhoffi seadus. Üleüldistatud Kirchhoffi kiirgamis- ja neelumisseadus. Elektroontooria seletus tüübiliste spektrumite tekkimise üle.	167
§ 76. Spektraalaparaadid ja spektraalanalüüs . . . Kirchhoffi spektromeeter. Mitme prismaga spektromeetrid. Ainete murdumiseksponendi mõõtmine spektromeetriga. Diffraktsioon-spektromeeter. Spektraalanalüüs ja tema praktiline tähendus.	169
§ 77. Päiksespektrum; Fraunhoferi jooned Fraunhoferi joonte tekkimise põhjus. Päikse koosseis, fotosfäär ja kromosfäär. Telluurjooned. Fraunhoferi jooned spektrumi skaalana. Nende lainepikkused.	172

- § 78. Absorbeeritud valguse mõju 173
Spektrumi üksikute osade heledus, keemilise ja soojusmõju tugevus. Spektrumi üldpikkus avaldatud oktaavides.
- § 79. Ultraviolett kiired; fluorestsents ja fosforestsents 174
Kehade fluorestsents ja fosforestsents. Stokes'i seadus. Temperatuuri mõju. Fluorestseeriv ekraan. Spektrumi ultraviolett osa. Ultraviolett kiirte peegeldumine. Kehade läbipaistvus nendele. Kvartsläätsad. Ultraviolett kiirte keemilised mõjud.
- § 80. Infrapunased kiired ja kiirgamine 176
Miks kiired soendavad. Kehade läbipaistvus infrapunastele kiirtele. Nende peegeldumine ja murdamine. „Külm“ ja „soe“. Kiirgamise tasakaal. Kehalt tulevate kiirte koosseisu muutumine keha järk-järgulisel soendamisel. Wien'i seadus. Päikse ja kuu temperatuur.

Peatükk X: Valguse polarisatsioon ja kaksimurdumine.

- § 81. Polariseerimise mõiste ja mudelid 178
Kiire õõtsumispind. Loomulik valguskiir. Sirgjooneliselt polariseeritud kiir. Polarisaatori ja analüsaatori mudel nõõrilainete jaoks. Pikilained ja polarisatsioon.
- § 82. Valguse polariseerumine turmaliinis 180
Turmaliini optiline telg ja pealõige. Valguse polariseerumine turmaliinplaadis. Valgus on põiklainetamine. Turmaliinis polariseerunud valguse õõtsumispind. Polariseerimispind. Polariseeritud elektromagnetiline laine.
- § 83. Valguse polariseerumine peegeldumisel ja murdamisel 181
Õõtsumispind murtud ja peegeldatud kiires. Täieline ja osaline polarisatsioon. Täielise polariseerimise nurk. Brewsteri seadus. Klaasplaatide arvu mõju murtud kiire polariseerimise täielikkuse peale. Peegeldumine metallpeeglites.
- § 84. Polariseeritud valguse peegeldumine ja murdamine 183
Tingimused, millel polariseerimise nurga all langev polariseeritud valgus peegeldub ja murdub. Polariseeritud valguse peegeldumise ja murdamise mudelid. Nõõrnberg'i polariseerimise-aparaat.

	Lhk.
§ 85. Kaksimurdumine kristallides Islandi pagu peatelt ja pealõige. Harilik ja mitte- harilik kiir, nende õõtsumispinnad. Teooria. Kaksi- murdumine teistes kristallides. Ühetelgsed ja kahe- telgsed kristallid.	185
§ 86. Polarisatsioonpinna pöördumine kvarts- plaadis Pöördumise suurus. Värv nähtused. Pöördumine vedelikkudes ja sulatistes. Sakkarinomeeter.	187
§ 87. Polarisatsioon-aparaadid Nende otstarve. Nicoli prisma. Polariskoop. Turmaliin-pihid.	188

Tähtsamad trükivead.

Lehek.	11	6 rida	ülevalt on	$\frac{3}{4}$	peab olema	$\frac{1}{4}$
"	17	3	" "	joon. 12	" "	joon. 10
"	29	7	" "	Callodon ja Sturm ja mõõtsid	" "	Callodon ja Sturm mõõtsid
"	39	2	" alt	sekt	" "	sekt
"	53	17	" ülevalt	$(2\frac{3}{2}N_1)$	" "	$(2\frac{3}{2}N_2)$
"	61	26	" "	arva	" "	karva
"	73	5	" "	ja	" "	ju
"	74	5	" "	90_5	" "	90^0
"	81	3	" "	$= \frac{f(d-f)}{d(d-f)} = \frac{f}{d}$	" "	$\frac{-f(d-f)}{d(-f)} = \frac{f}{d}$
"	86		joon. 83.	nurk i " r	" "	α β
"	86	5	" alt	ga	" "	iga
"	90	4	" ülevalt	on	" "	On
"	91	7	" "	$n \approx 1,5$	" "	$n \approx 1,5$.
"	120	4	" "	ülekan	" "	ülekan
"	122	7	" alt	A'B	" "	A'B'
				AB		AB
"	124	5	" alt	kangust	" "	kangust
"	131	9	" ülevalt	Ab	" "	AB.
"	145	9	" alt	C'c''	" "	C'C''
"	154	6	" ülevalt	§ 66	" "	§ 66a

Spektrumite tabel.

