

## CAPVT II.

DE

### VLTERIORI HORVM MICROSCO- PIORVM PERFECTIONE,

DVM IIS MAIOR CLARITATIS GRADVS DV-  
AS PLVRESVE LENTES CONVEXAS LOCO  
OBIECTIVAE SVBSTITVENDO  
COMPARATVR.

#### Problema I.

§. 157.

**L**oco lentis obiectivae eiusmodi duas lentes con-  
vexas proxime sibi iunctas substituere, ut binis  
reliquis lentibus secundum praecepta in superiore ca-  
pite data constitutis, maior claritatis gradus obtineatur.

#### Solutio.

Cum hic quatuor lentes sint considerandae, qua-  
rum binae priores minimo intervallo sint seiunctae;  
tertia vero ante imaginem realem cadat, littera P  
minime ab unitate discrepabit, Q vero adhuc erit  
positiva; tertia vero R negativa; quam ob causam

Tom. III.

A a

fiatua-

statuamus  $R = -k$  vnde distantiae focales harum lentium erunt

$$p = \mathcal{A}a; q = -\frac{AB\mathcal{B}.a}{P};$$

$$r = \frac{AB\mathcal{C}}{PQ}.a; \text{ et } s = \frac{ABC.a}{PQk}.$$

Cum vero fit

$$PQk = \frac{ma}{b} \text{ erit } s = ABC. \frac{b}{m}.$$

Intervalla autem lentium erunt

$$\text{I et II} = Aa \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$\text{II et III} = -\frac{AB}{P}a \left(1 - \frac{1}{Q}\right);$$

$$\text{III et IV} = \frac{ABC}{PQ}a \left(1 + \frac{1}{k}\right).$$

Cum autem omnes lentes sint convexae erit

$$1^\circ. \mathcal{A} > 0; 2^\circ. -A\mathcal{B} > 0;$$

$$3^\circ. AB\mathcal{C} > 0 \text{ et } 4^\circ. ABC > 0.$$

ideoque etiam  $\frac{C}{\mathcal{C}} > 0$  seu  $1 + C > 0$ .

Ratione intervallorum autem tenendum est, quia primum debet esse minimum, litteram  $P$  parum ab unitate discrepare, ita, ut si hoc intervallum ponatur  $= \eta a$  futurum fit  $P = \frac{A}{A-\eta}$ , existente  $\eta$  fractione satis parva. Deinde debet esse  $-AB(Q-1) > 0$  et  $ABC > 0$ . Consideremus nunc spatium in obiecto conspicuum cuius semidiameter est

$$\zeta = \frac{a+r+b}{ma+b}. ab \xi;$$

vbi

vbi  $q$  tam erit paruum, vt reici possit; deinde vero tam  $r$ , quam  $s$  vnitati aequales sumi poterunt, siquidem binæ postremae lentes vtrinq̄ aequaliter convexæ conficiantur. Hoc enim modo maximus campus visionis obtinebitur, vti in capite præcedente est ostensum. Ponamus igitur

$$M = \frac{ab}{ma+b} \text{ fietque } \zeta = M \cdot a \xi;$$

vnde pro loco oculi habebitur

$$O = \frac{s}{Ma} \cdot \frac{b}{m},$$

quæ vt iam assumimus est positiva, ex quo pro tollendo margine colorato reperitur hæc æquatio

$$o = \frac{q}{P} + \frac{r}{PQ} + \frac{s}{PQR};$$

cum autem sit

$$q = o. \text{ et } r = s = 1 \text{ et } R = -k;$$

habebitur

$$o = 1 - \frac{1}{R}; \text{ seu } k = 1,$$

vt ante; ita, vt iam sit  $PQ = \frac{ma}{b}$  et quia proxime  $P = 1$  fiet proxime  $Q = \frac{ma}{b}$  siue pro maioribus multiplicationibus erit  $Q$  valde magnum; his notatis æquationes fundamentales erunt:

$$1^\circ. - \mathfrak{B} q = (P - 1) M;$$

$$2^\circ. - \mathfrak{C} r = (PQ - 1) M - q;$$

quarum prior non amplius in computum venit, quoniam tam  $q$ , quam  $P - 1$  sunt valde parua, altera

vero, dat:

$$C = - \left( \frac{m \cdot a}{b} - 1 \right) M = - 2 \left( \frac{m \cdot a - b}{m \cdot a + b} \right);$$

unde pro maioribus multiplicationibus concluditur:

$$C = - 2, \text{ et } C = - \frac{2}{3},$$

quibus valoribus tuto uti licebit, etiam si enim vel campus visionis parumper diminueretur vel etiam margo coloratus non perfecte tolleretur, id nequiquam turbare debet. Quare cum haecenus inuenerimus,

$$k = 1, P \cdot Q = \frac{m \cdot a}{b} \text{ et } C = - 2; C = - \frac{2}{3};$$

prodeunt distantiae focales.

$$p = 2a; q = - \frac{A \cdot B \cdot a}{P};$$

$$r = - 2 \cdot A \cdot B \cdot \frac{b}{m} \text{ et } s = - \frac{2}{3} \cdot A \cdot B \cdot \frac{B}{m},$$

ita, ut sit:  $s = \frac{1}{3} r$  et nunc apparet,  $A \cdot B$  esse debere negativum. Intervalla autem ita exprimentur:

$$I^{mum} = A \cdot a \left( 1 - \frac{1}{3} \right) = \frac{2}{3} A \cdot a; \text{ existente } P = \frac{A}{A-1}$$

$$II^{dum} = - \frac{A \cdot B}{P} \cdot a \left( 1 - \frac{1}{3} \right)$$

quod ob  $A \cdot B < 0$  per se fit positivum.

$$III^{tium} = - \frac{4}{3} A \cdot B \cdot \frac{b}{m} = 2 \cdot s;$$

atque distantia oculi

$$O = \frac{s}{M \cdot a} \cdot \frac{b}{m} = \frac{s \cdot (m \cdot a + b)}{2 \cdot m \cdot a} = \frac{1}{3} s \text{ proxime.}$$

Tandem superest consideranda aequatio pro apertura  $x$  determinanda, quae est:

$$\frac{1}{k^2} =$$

$$\frac{x^3}{k^3} = \frac{\mu m a^3}{a^2 b} \left( \frac{\lambda}{2f^3} + \frac{v}{A^3 P} - \frac{1}{A^3 P} \left( \frac{\lambda'}{2f^3} + \frac{v}{B^3} \right) \right) - \frac{b}{A^3 B^3 m a} \left( \frac{\lambda''}{8} - \frac{3v}{4} \right) - \frac{27 b \lambda'''}{8 A^3 B^3 m a}$$

Statuatur breuitatis gratia:

$$\Lambda = \frac{\lambda}{2f^3} + \frac{v}{A^3 P} - \frac{1}{A^3 P} \left( \frac{\lambda'}{2f^3} + \frac{v}{B^3} \right) - \frac{b}{A^3 B^3 m a} \left( \frac{\lambda''}{8} - \frac{3v}{4} \right) - \frac{27 b \lambda'''}{8 A^3 B^3 m a}$$

vt. fit

$$x = \frac{1}{k} \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{\mu m a}} = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{b}{\mu m a}}$$

quae expressio vt eo maior prodeat, quam casu praecedente, efficiendum est, vt valor  $\Lambda$  quantum fieri potest infra unitatem deprimatur, ad quod primo littera  $\lambda = \lambda' = 1$  capiatur; pro duabus posterioribus autem lentibus, quia vtriusque aequaliter conuexae esse debent, litterae  $\lambda''$  et  $\lambda'''$  ita iam definiuntur, vt fit

$$\lambda'' = 1 + 2s \left( \frac{\sigma - \rho}{2r} \right)^2 \text{ et } \lambda''' = 1 + \left( \frac{\sigma - \rho}{2r} \right)^2$$

tantum igitur restant definiendae litterae A et B; quia propemodum est  $P = 1$ . At circa litteras A et B iam praescribitur, esse 1<sup>o</sup>.  $A > 0$ . et 2<sup>o</sup>.  $AB < 0$  pariter ac  $A^3 B < 0$ . ita, vt fit  $\frac{B}{2f^3} > 0$  seu  $1 + B > 0$ . Quamobrem omnia illa membra pro  $\Lambda$  erunt positiva ita, vt eius valor ad nihilum redigi nequeat, sed tantum ad minimum fit reuocandus. Pro primo quidem termino is eo minor reddetur, quo maior capiatur  $A$ , quia autem tum A fit negatiuum, littera

A a 3

B fiet

B fiet positiva ideoque  $\mathfrak{B} < 1$ , ex quo secundum membrum solum iterum fit maius unitate. Simili modo si  $\mathfrak{B}$  statuatur numerus magnus, fiet B negativum et A capi debet positivum; unde  $\mathfrak{A}$  fiet unitate minus, ita, ut nunc primus terminus solus unitatem sit superaturus. Deinde vero etiam inprimis cauendum est, ne productum illud negativum A B fiat nimis paruum, quoniam alioquin distantiae focales  $r$  et  $s$  quasi evanescerent, ex quo necesse est, ut formula  $-A B$  non infra certum valorem deprimatur. Statuamus igitur  $A B = -\mathfrak{D}$ , ita, ut  $\mathfrak{D}$  denotet limitem illam pro hoc producto observandum, qui cum ut quantitas constans spectari queat, dum litterae A et B pro variabilibus habentur, erit  $\frac{dB}{B} = -\frac{dA}{A}$ .

His ergo notatis expressio litteram  $\Lambda$  definiens erit

$$\Lambda = \frac{1}{\mathfrak{A}^3} + \frac{v}{A\mathfrak{A}} - \frac{1}{A^3\mathfrak{B}^3P} - \frac{v}{A^3B\mathfrak{B}P} \\ + \frac{b}{\theta^3 m a} \left( \frac{\lambda''}{y} - \frac{sv}{z} \right) + \frac{27b\lambda'''}{\theta^3 m a}$$

in qua posteriora membra sunt constantia unde ad minimum eius valorem inveniendum tantum opus erit priora membra differentiari ubi quidem  $P = 1$ . Hunc in finem notetur esse

$$\frac{1}{\mathfrak{A}} = 1 + \frac{1}{A}; \text{ et } \frac{1}{\mathfrak{B}} = 1 + \frac{1}{B}$$

hincque

$$\frac{d\mathfrak{A}}{\mathfrak{A}^2} = \frac{dA}{A^2} \text{ et } \frac{d\mathfrak{B}}{\mathfrak{B}^2} = \frac{dB}{B^2} = -\frac{dA}{AB}$$

ex quo aequatio differentialis prodibit

$$0 = -\frac{zB}{\mathfrak{M}^2} + \frac{zB}{A^2 \mathfrak{B}^3} - \frac{z}{A^2 \mathfrak{B}^2}$$

$$- \nu \left( \frac{B}{A} + \frac{B}{\mathfrak{M}} - \frac{z}{A^2 \mathfrak{B}} + \frac{1}{A^2 B} \right)$$

quae per B diuisa dat

$$0 = 3 \left( \frac{1}{A^2 \mathfrak{B}^3} - \frac{1}{\mathfrak{M}^2} - \frac{1}{A^2 \mathfrak{B}^2 B} \right)$$

$$- \nu \left( \frac{1}{A} + \frac{1}{\mathfrak{M}} - \frac{z}{A^2 \mathfrak{B} B} + \frac{1}{A^2 B^2} \right)$$

atque hinc elisis litteris germanicis elicietur

$$0 = 3 \cdot \left( \frac{1}{AB} - 1 \right) \left( 1 + \frac{z}{A} + \frac{z}{AB} \right)$$

$$+ \nu \left( \frac{1}{A^2 B^2} + \frac{z}{A^2 B} - \frac{z}{A} - 1 \right)$$

quae ergo reducitur ad hos factores

$$0 = (3 + \nu) \left( \frac{1}{AB} - 1 \right) \left( 1 + \frac{z}{A} + \frac{1}{AB} \right)$$

ex qua cum ob  $AB = -\mathfrak{S}$  secundus factor euanes-  
cere nequeat, factor tertius praebet

$$B = -\frac{1}{A+1} \text{ et } \mathfrak{B} = -\frac{1}{A+1};$$

sive etiam ambae litterae per  $\mathfrak{S}$  sequenti modo  
definientur

$$B = \frac{\theta-1}{z} \text{ et } \mathfrak{B} = \frac{\theta-1}{\theta+1}, \text{ deinde}$$

$$A = -\frac{z\theta}{\theta-1} \text{ et } \mathfrak{M} = +\frac{z\theta}{\theta+1}.$$

Ex his autem valoribus concludimus fore

$$\Lambda = \frac{(\theta+1)^2}{8\theta^3} \left( 1 + \frac{1}{P} \right) - \frac{\nu(\theta^2-1)}{4\theta^2} \left( 1 - \frac{1}{\theta P} \right)$$

$$+ \frac{b}{\theta^3 m a} \left( \frac{\lambda''}{\theta} - \frac{z\nu}{4} \right) + \frac{z\nu b \lambda''}{8\theta^3 m a}$$

vbi  $\mathcal{S}$  plerumque erit numerus valde magnus ut etiam pro maioribus multiplicationibus distantia focalis  $r$  non fiat nimis exigua. Hinc igitur erit satis exacte  $\Lambda = \frac{1}{4}(1 - \nu)$  et cum propemodum fit  $\nu = \frac{1}{3}$ , erit  $\Lambda = \frac{1}{5}$ , ita ut tuto sumi possit  $\mu \Lambda = \frac{1}{5}$ ; unde obtinebitur

$$x = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{s'b}{ma}}$$

qui valor cum, quem in capite praecedente habuimus superat in ratione  $\sqrt[3]{5}:1$  seu proxime ut 17:10. Quare etiam claritas in eadem ratione hic maior obtinetur.

### COROLL. I.

158. Per numerum igitur  $\mathcal{S}$  distantiae focales sequenti modo exprimentur:

$$p = 2a = \frac{2\theta}{\theta+1} \cdot a; \quad q = \frac{2\theta}{(\theta+1)p} \cdot a;$$

$$r = 2\mathcal{S} \cdot \frac{b}{m} \quad \text{et} \quad s = \frac{2}{3}\mathcal{S} \cdot \frac{b}{m};$$

ita, ut sit proxime  $q = p$  et exacte  $r = \frac{2}{3}r$ . tum vero lentium intervalla

$$\text{I}^{num} = -\frac{2\theta}{\theta-1} \cdot \left(1 - \frac{1}{p}\right) a = \eta a \quad \text{ideoque}$$

$$P = \frac{2\theta}{2\theta + \eta(\theta-1)} \quad \text{adeoque} \quad P < 1.$$

$$\text{II}^{dum} = \mathcal{S} \left(\frac{1}{p} - \frac{1}{pq}\right) a = \frac{\theta a}{p} - \frac{\theta b}{m}.$$

$$\text{III}^{tium} = \frac{2}{3}\mathcal{S} \cdot \frac{b}{m} = 2x.$$

Coroll.



## Coroll. 2.

159. Quoniam interuallum binarum lentium sibi proximarum conuenientissime ex earum distantia focali definitur, ponamus esse  $\eta a = \zeta p$  hinc definitur

$$P = \frac{(\theta + 1)}{(\theta + 1) + \zeta \theta - 1}$$

quare cum sit  $\theta$  numerus valde magnus, fiet  $P = \frac{1}{1 + \zeta}$ ; quare si capiatur  $\zeta = \frac{1}{10}$  fiet  $P = \frac{10}{11}$  qui valor ad praxin satis uidetur accommodatus, cum hoc interuallum adhuc exiguam mutationem permittat. Quod ad campum visionis attinet, spatii in obiecto conspicui semidiameter erit

$$\zeta = \frac{2ab}{ma + b} \cdot \zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{ma + b};$$

idem scilicet est, uti in problemate II<sup>do</sup> cap. praecedentis atque etiam distantia oculi perinde hic determinatur.

## Scholion.

En ergo iam insignem perfectionem eorum microscopiorum, quae in capite praecedente euoluimus, cum claritas hic inuenta iam notabiliter maior sit, quam ibi idque in ratione 12:7 et quia reuera claritas secundum rationem duplicatam sentitur; hic triplo maior est censenda. Quocirca in his microscopiis multiplicatio multo longius proferri poterit, quam in praecedentibus antequam obscuritas fiat intolerabilis. Hinc si velimus ut pro multiplicatione  $m = 1000$

Tom. III.

B b

distan-

distantia focalis lentis ocularis non minor fiat, quam  $\frac{1}{2}$  dig. oportebit assumere  $\mathcal{F} = 47$ , ita, vt sumto  $\mathcal{F} = 50$  non sit metuendum, vt lente oculari nimis exigua opus habeamus. Hunc igitur casum in sequenti exemplo euoluisse operae pretium videtur.

### Exemplum.

Statuamus igitur  $\mathcal{F} = 50$  sumtoque  $b = 8$  dig. et, vt modo notauimus,  $P = \frac{70}{11}$ , pro data obiecti distantia  $= a$  nanciscimur sequentes distantias focales

$$p = \frac{100}{31} a; \quad q = \frac{110}{31} a; \quad r = \frac{500}{m} \text{ dig.} \quad \text{et} \quad s = \frac{500}{2m} \text{ dig.}$$

Lentiumque interualla

$$\text{I}^{um} = \frac{10}{49} a; \quad \text{II}^{um} = 55 a - \frac{400}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{et III}^{um} = \frac{1600}{2m} \text{ dig.}$$

et distantia oculi

$$= \frac{400}{2m} \left( 1 + \frac{a}{ma} \right) \text{ dig.}$$

Quoniam porro est  $\mathcal{A} = \frac{100}{31}$  et  $\mathcal{B} = \frac{49}{31}$  ob  $\lambda = 1$  et  $\lambda' = 1$  constructio lentium duarum priorum, si quidem ex vitro communi conficiantur, ita se habebit:

I. Pro lente prima erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - \rho)} = - \frac{p}{1,4695} = - 0,84062 p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + \mathcal{A}(\sigma - \rho)} = \frac{p}{1,5677} = 0,33248 p$$

II. Pro

II. Pro secunda lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - \mathfrak{B}(\sigma - \rho)} = \frac{q}{\sigma, \mathfrak{B}488} = 4, 0291. q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\rho + \mathfrak{B}(\sigma - \rho)} = \frac{q}{1, \mathfrak{B}699} = 0, 6370. q$$

His notatis euoluamus valorem litterae  $\Lambda$ , qui erit  $\Lambda = 0, 221$ ; qui per  $\mu = 0, 9381$  multiplicatus dabit  $\mu \Lambda = 0, 2073$ . qui ergo a supra assumto  $\frac{1}{2}$  vix differt, hinc ergo colligimus pro apertura lentis obiectiuæ

$$x = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{40}{ma}} = \frac{0, 17099. a}{\sqrt[3]{m a}}$$

ex quo valore prodit mensura claritatis

$$= \frac{160}{ma} \cdot x = \frac{27, 2584}{m \cdot \sqrt[3]{m a}}$$

denique pro campo visionis erit  $\zeta = \frac{4a}{ma+8}$  dig. ac si tandem in loco imaginis realis velimus diaphragma constituere, foraminis eius semidiameter debet esse

$$= A. B. C. \zeta = \frac{132. a}{ma+8} \text{ dig.}$$

vnde conficitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum ex quatuor lentibus compositorum pro quavis multiplicatione.

160. Singulae hae lentes ex vitro communi, cuius refractio est  $n = 1, 55$  parentur et posita ob-

B b 2

iecti

iecti distantia  $= a$ , quam iterum  $= \frac{1}{2}$  dig. affumi licebit, erit

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est  $p = \frac{100}{31} a$ , erit radius faciei

$$\text{anter.} = -1,6482. a$$

$$\text{poster.} = 0,6520. a$$

eius aperturæ semidiameter

$$x = \frac{0,17099}{\frac{3}{2} m a} . a$$

et distantia ad lentem secundam

$$= \frac{100}{49} . a = 0,2040. a.$$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis  $q = \frac{110}{31} . a$  erit radius faciei

$$\text{anter.} = 8,6906. a.$$

$$\text{poster.} = 1,3739. a.$$

cuius aperturæ semidiameter aliquanto maior, quam præcedentis.

et distantia ad lentem tertiam

$$= 55. a - \frac{100}{m} \text{ dig.}$$

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{200}{m} \text{ dig.}$$

erit radius faciei vtriusque  $= \frac{200}{m} \text{ dig.}$

Aper-

Aperturæ semidiameter  $= \frac{200}{m}$  dig.

et distantia ad lentem quartam

$$= \frac{1600}{3m} \text{ dig.} = \frac{533}{m} \text{ dig.}$$

IV. Pro lente quarta, cuius distantia focalis  $= \frac{400}{3m}$  dig.

erit radius vtriusque faciei  $= \frac{200}{m}$  dig.

eius aperturæ semidiameter  $= \frac{67}{m}$  dig.

et distantia ad oculum  $= \frac{133}{m}$  dig.

V. Spatii in obiecto, conspicui semidiameter erit

$$\zeta = \frac{4a}{m a + 3} \text{ dig.}$$

et instrumenti longitudo  $= 55,2040. a + \frac{267}{m} \text{ dig.}$

et mensura claritatis

$$= \frac{27,258}{m \frac{3}{4} m a}$$

vbi obseruandum est, vt supra §. . . . duas priores lentes pro omni multiplicatione, duas vero posteriores pro qualibet obiecti distantia retineri posse, pro quibus eadem infernetur tabula, quam ibi adiecimus.

### Scholion.

161. Eaedem formulæ, quas hic inuenimus, etiam ad telescopia transferri possunt, vbi cum sit  $a = \infty$  et  $b = a$ , ne lentes in infinitum crescant, de-

bet esse  $\mathcal{S} = 0$ , ita tamen, ut  $\mathcal{S} a$  fiat quantitas finita, scilicet cum sit

$$p = \frac{2\theta}{\theta+1} \cdot a, \text{ erit } \mathcal{S} a = \frac{p}{2}$$

ficque reliquae distantiae focales erunt

$$q = \frac{p}{P}; \quad r = \frac{p}{m} \text{ et } s = \frac{p}{2m};$$

deinde lentium intervalla

$$\text{I}^{mum} = \left(1 - \frac{1}{P}\right) p.$$

$$\text{II}^{dum} = \frac{p}{2P} - \frac{p}{2m};$$

$$\text{III}^{tium} = \frac{2p}{5m}.$$

Quod nunc ad litteram P attinet, formula supra data hic locum habebit

$$P = \frac{\theta+1}{\theta+1+\zeta(\theta-1)} \text{ quae hic dat } P = \frac{2}{1-\zeta};$$

quia autem hic de Telescopiis agitur, sumi poterit  $\zeta = \frac{1}{2f}$ , ita, ut sit  $P = \frac{2f}{2f-1}$ ; tum vero erit distantia oculi

$$O = \frac{s(m+1)}{2m} = \frac{1}{2} s \left(1 + \frac{1}{m}\right)$$

ita, ut tota longitudo fiat

$$= p \left(1 - \frac{1}{2P} + \frac{1}{3m} + \frac{1}{6m^2}\right)$$

ac porro semidiameter campi apparentis

$$\frac{\zeta}{2} = \Phi = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{m+1} = \frac{1}{2(m+1)} \text{ min.}$$

Nunc etiam consideretur aequatio postrema ex semi-  
dia-

diametro confusionis deducta, in qua membrum vinculis inclusum per  $89^5$  multiplicetur, factor vero communis per idem dividatur et habebitur

$$\frac{x}{k^5} = \frac{\mu m x^5}{p^5} \left( 1 + \frac{x}{p} - \frac{2v}{p} + \frac{1}{m} (\lambda'' - 6v) + \frac{27\lambda''}{m} \right)$$

vbi cum pro vitro communi fit  $y = 0$ , 2326 si statuatur  $P = \frac{25}{24}$  et termini per  $m$  diuisi negligentur ob  $\mu = 1$  proxime, fiet proxime

$$\frac{x}{k^5} = \frac{m x^5}{p^5} \cdot \frac{5}{2} \text{ vnde colligitur } p = k x \sqrt[5]{\frac{5}{2} m}$$

vnde cum claritatis gradus  $y$  dari soleat vt fit  $x = my$ ; tum vero assumatur  $ky = 1$ . siquidem statuatur  $y = \frac{1}{50}$  dig. et  $k = 50$ , vti supra est factum, habebitur

$$p = m \sqrt[5]{\frac{5}{2} m} \text{ dig. siue } p = \frac{5}{2} m \sqrt[5]{m}$$

Cognito autem  $P$  erit  $q = \frac{24}{25} p$ . Sumimus autem hic  $\lambda = 1$  et  $\lambda' = 1$  et cum fit  $\mathcal{A} = 0$  et  $\mathcal{B} = -1$  constructio harum lentium pro vitro communi, vbi  $n = 1,55$ , erit

### I. Pro lente prima radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma} = 0,6145 \cdot p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho} = 5,2438 \cdot p$$

### II. Pro lente secunda autem erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma + (\sigma - \rho)} = \frac{q}{5,3641} = 0,3264 \cdot q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\rho - (\sigma - \rho)} = -\frac{q}{1,2756} = -0,8026 \cdot q$$

line

hinc ergo obtinetur sequens

Constructio Telescopii astronomici ex quatuor  
lentibus compositi pro vitro communi

$$n = 1,55.$$

162. Singula momenta pro constructione pro  
more recepto ita in ordinem rediguntur; scilicet pro-  
posita multiplicatione  $m$  definiatur inde

$$p = \frac{5}{7} m \cdot \sqrt[3]{mm}.$$

I. Pro prima lente, cuius distantia focalis  $= p$  erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,6145 \cdot p \\ \text{poster.} = 5,2438 \cdot p \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter  $= \frac{m}{50}$  dig.

et distantia ad lentem sequentem erit

$$= \frac{1}{25} \cdot p = 0,04 p.$$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis est  
 $\frac{24}{25} \cdot p$ , erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,3134 \cdot p \\ \text{poster.} = -0,7705 \cdot p \end{cases}$$

apertura non definitur, dummodo sit maior praee-  
dente et distantia ad lentem tertiam  $= \frac{12}{25} p - \frac{p}{12 m}$ .

III. Pro tertia lente, cuius distantia focalis est  
 $r = \frac{p}{m}$  erit

radius



radius vtriusque faciei =  $1, 1. \frac{p}{7m}$   
 eius aperturæ femidiameter =  $\frac{p}{4m}$   
 et distantia ad lentem quartam =  $\frac{2p}{3m}$ .

IV. Pro quarta lente, cuius distantia focalis  
 =  $\frac{p}{3m}$  erit

radius vtriusque faciei =  $1, 1. \frac{p}{3m}$   
 eius aperturæ femidiameter =  $\frac{p}{12m}$   
 et distantia ad oculum O =  $\frac{p}{6m} (1 + \frac{1}{m})$ .

V. Tota ergo longitudo erit

$$= p \left( \frac{13}{25} + \frac{1}{3m} + \frac{1}{6m^2} \right)$$

et femidiameter campi apparentis  $\Phi = \frac{1718}{m+1} \text{ min.}$

VI. Si in loco imaginis realis, quæ inter binas  
 posteriores lentes medium interiaret, diaphragma fit  
 constituendum, eius foraminis radius erit

$$= ABC. \zeta = \frac{p}{6(m+1)}.$$

### Problema 2.

165. Iisdem quaternis lentibus retentis micro-  
 scopium conficere, quod ad omnes multiplicationes  
 producendas fit accommodatum.

## Solutio.

Sint harum lentium distantiae focales  $p$ ,  $q$ ,  $r$  et  $s$ , quae uti ex problemate praecedente perspicitur, ita debent esse comparatae, ut sit primo  $s = \frac{1}{3} r$ ; tum vero  $q = \frac{11}{15} p$ ; deinde etiam recordandum est, ambas posteriores lentes utrinque esse debere aequiconuexas, de figura vero priorum mox videbimus. Formulas ergo supra inuentas considerando erit

$$1^{\circ}. \mathcal{F} = \frac{mr}{2b}; \text{ vnde cum sit } p = \frac{2\theta}{\theta+1} \cdot a$$

hinc colligemus

$$a = \frac{\theta+1}{2b} \cdot p = \frac{(mr+2b)}{2mr} p;$$

quae ergo etiam a multiplicatione pender, ita, ut pro qualibet multiplicatione distantiam obiecti variari oporteat;

2<sup>o</sup>. lentium intervalla ita se habebunt:

$$I^{mum} = \frac{1}{15} p.$$

$$II^{dum} = \frac{11 \cdot m \cdot r + 15 \cdot b}{40 \cdot b} \cdot p - \frac{1}{2} r.$$

$$\text{ob } P = \frac{10(mr+2b)}{11 \cdot m \cdot r + 15 \cdot b} \text{ seu}$$

$$II^{dum} \text{ intervallum} = \frac{11 \cdot m \cdot r \cdot p}{40 \cdot b} + \frac{9}{20} p - \frac{1}{2} r.$$

$$III^{tium} = \frac{4}{3} \cdot \frac{1}{2} r = \frac{2}{3} r.$$

atque distantia oculi

$$O = s \left( \frac{1}{2} + \frac{br}{(mr+2b)p} \right)$$

fen

feu  $O$  proxime  $= \frac{1}{2} \lambda$  sicque pro varia multiplicatione tantum secundum interuallam fiet mutabile.

Porro vero erit spatii conspicui semidiameter

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{(mr+2b)bp}{m(mr+2b)p+2mbr}$$

vnde si  $m$  sit numerus praemagnus, fiet  $\zeta = \frac{b}{2m}$ .

Vt nunc figuram duarum priorum lentium definiamus, pro quibus supra sumimus  $\lambda = 1$  et  $\lambda' = 1$ ; perpendere oportet litteras

$$\mathcal{A} = \frac{2mr}{mr+2b} \text{ et } \mathcal{B} = \frac{mr-2b}{mr+2b}.$$

Quia autem earum figura pro varia multiplicatione mutari non potest atque pro rei natura sufficit figuram tantum proxime definiuisse, consideremus  $m$  vt numerum praemagnum sumamusque  $\mathcal{A} = 2$  et  $\mathcal{B} = 1$ . Possimus etiam superioribus valoribus vti, vbi erat  $\mathcal{S} = 50$ , quippe qui valor certe multiplicationi magnae respondet; facile enim intelligitur tum eandem figuram tam maioribus, quam minoribus multiplicationibus satis exacte conuenire; quare si vitrum commune adhibeamus habebitur

pro lente prima

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,8406.p \\ \text{poster.} = 0,3325.p \end{array} \right.$$

et pro lente secunda

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = 4,0291.q \\ \text{poster.} = 0,6370.q \end{array} \right.$$

C c 2

Deni-

Denique pro apertura primae lentis inuenimus eius semidiametrum

$$x = \frac{0,171 \cdot a}{\sqrt[3]{m a}}$$

indeque mensuram claritatis nacti sumus

$$= \frac{27,258}{m \sqrt[3]{m a}}$$

existente  $a = \frac{m r + 2b}{2m r} \cdot p = \frac{1}{2} p$  proxime.

### Exemplum.

166. 1) Sumamus pro harum lentium distantis focalibus

$$p = 1. \text{ dig. } q = \frac{11}{10} \text{ dig. } r = 1. \text{ dig. } \text{ et } s = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

quippe qui valores ad praxin maxime idonei videntur, ac si hae lentes ex vitro communi parentur, earum figura ita determinetur vt sit

2) I. Pro lente prima radius faciei

$$\text{anter.} = -0,84. \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = 0,33. \text{ dig.}$$

II. Pro secunda lente radius faciei

$$\text{anter.} = 4,43 \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = 0,70 \text{ dig.}$$

III. Pro tertia lente

$$\text{radius faciei vtriusque} = 1,1. \text{ dig.}$$

IV. Pro

## IV. Pro quarta lente

radius faciei vtriusque =  $\frac{r_1}{20}$  dig.

3) quibus lentibus paratis prima et secunda ad intervallum =  $\frac{1}{10}$  dig. firmentur, tertia vero et quarta ad intervallum =  $\frac{2}{3}$  dig. ita tamen, vt pro indole oculi quarta lens tantillum mutari possit; ambo autem paria eiusmodi tubis inferantur, qui pro lubitu ad maius minusve spatium diduci queant, quemadmodum multiplicatio postulat, siquidem intervallum inter secundam & tertiam lentem esse debet  $(\frac{11m}{220} - \frac{1}{20})$  dig.

4) Simili modo etiam distantia obiecti aliquantum erit variabilis & pro qualibet multiplicatione esse debet

$$a = \frac{m + 16}{2m} \text{ dig.} = (\frac{1}{2} + \frac{8}{m}) \text{ dig.}$$

Deinde vero locus oculi vt constans spectari potest, ita, vt sit eius distantia  $O = \frac{1}{2}$  dig.

5) Tertiae et quartae lenti tanta datur apertura, quantae sunt capaces.

6) Primae autem lentis apertura maxime a multiplicatione pendet, cum sit eius semidiameter

$$x = \frac{0.085}{\sqrt{\frac{1}{2} m}}$$

unde mensura claritatis prodit

$$\frac{27,26}{m \sqrt{\frac{1}{2} m}}$$

7) Circa hoc microscopium haud abs re fore arbitror, si pro aliquot praecipuis multiplicationibus valores momentorum variabilium, quae sunt 1°. distantia obiecti =  $a$ ; 2°. interuallum lentium secundae et tertiae, quod indicemus littera  $L$ . 3°. Semidiаметer aperturæ primae lentis  $x$  et 4°. mensura claritatis =  $20.y$ , adiunxerimus; quem in finem sequens tabella est adiecta:

<i>m.</i>	<i>a.</i>	<i>L.</i>	<i>x.</i>	<i>claritas.</i>
50	0,668	1,668	0,0291	0,1862
100	0,580	3,387	0,0231	0,0739
200	0,540	6,825	0,0183	0,0293
300	0,527	10,362	0,0160	0,0170
400	0,520	13,700	0,0145	0,0116
500	0,516	17,137	0,0135	0,0086
600	0,513	20,575	0,0127	0,0067
700	0,511	24,012	0,0120	0,0056
800	0,510	27,450	0,0115	0,0046
900	0,509	30,887	0,0110	0,0037
1000	0,508	34,325	0,0085	0,0027

### Problema 3.

167. Loco lentis obiectivæ eiusmodi tres lentes conuexas proxime sibi iunctas substituere, vt binis reliquis lentibus secundum præcepta in capite superiore data constitutis maior claritatis gradus obtineatur.

Solutio.

## Solutio.

Cum hic quinque lentes sint considerandae et imago realis in quartum seu ultimum interuallum incidat, litterae P, Q, R erunt positivae, sequens vero S ponatur  $= -k$  ita, ut sit  $PQRk = \frac{ma}{b}$ . Hinc distantiae focales singularum lentium ita exprimentur:

$$p = Aa; q = -\frac{ABa}{P}; r = \frac{A.B.C.a}{PQ};$$

$$s = -\frac{ABC.D.a}{PQR} \text{ et } t = -ABCD \cdot \frac{b}{m}.$$

Interualla vero lentium ita se habebunt:

$$I. \text{ et } II. = Aa \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$II. \text{ et } III. = -\frac{AB}{P} \cdot a \left(1 - \frac{1}{Q}\right);$$

$$III. \text{ et } IV. = \frac{ABC}{PQ} \cdot a \left(1 - \frac{1}{R}\right);$$

$$IV. \text{ et } V. = -\frac{ABCD.a}{PQR} \left(1 + \frac{1}{k}\right);$$

quorum cum duo priora sint valde parua, litterae P et Q quam minime ab unitate recedere debent; quamobrem in expressione campi litterae q et r pro nihilo erunt habendae; posteriores vero s et t unitati aequales sumuntur, siquidem binae postremae lentes utrinque fiant aequae convexae. Hinc ergo spatii in obiecto conspicui fiet semidiameter  $\zeta = \frac{2ab}{ma+b} \cdot \xi$ ; at vero littera  $M = \frac{2b}{ma+b}$ , ex qua distantia oculi fit

$$\textcircled{O} = \frac{r}{Ma} \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{2} t \left(1 + \frac{b}{ma}\right) \text{ seu proxime } = \frac{1}{2} t.$$

Aequa-

Aequationum porro fundamentalium prima et secunda omitti possunt, quia ob litteras P et Q proxime = 1, litterae q et r sponte fiunt minimae; tertia vero dabit

$$- \mathfrak{D} \mathfrak{s} = (PQR - 1) M = - \mathfrak{D} = \frac{a(ma - bk)}{k(ma + b)},$$

vnde pro maioribus multiplicationibus fit  $\mathfrak{D} = -\frac{a}{k}$ ; ex aequatione autem pro margine colorato, quae hoc casu erit,  $\frac{1}{PQR} - \frac{1}{PQRk} = 0$  colligimus, vt ante,  $k = 1$  ita, vt sit  $\mathfrak{D} = -2$ ; hincque  $D = -\frac{2}{3}$ ; quibus inventis distantiae focales erunt

$$p = \mathfrak{A} a; q = -\frac{A\mathfrak{B}}{P} \cdot a; r = \frac{AB\mathfrak{C}}{rQ} \cdot a;$$

$$s = +2 ABC \frac{b}{m} \text{ et } t = +\frac{2}{3} \cdot ABC \frac{b}{m} = \frac{1}{3} s.$$

vnde sequitur

$$\mathfrak{A} > 0; A\mathfrak{B} < 0; AB\mathfrak{C} > 0 \text{ et } ABC > 0;$$

et intervalla lentium

$$I. = A a \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$II. = -\frac{AB}{P} \cdot a \left(1 - \frac{1}{Q}\right);$$

$$III. = \frac{ABC}{PQ} a \left(1 - \frac{1}{R}\right);$$

$$IV. = \frac{2}{3} \cdot ABC \frac{b}{m} = 2 t.$$

Denique pro apertura primae lentis seu littera x definienda habetur ista aequatio:

$$\frac{x}{k} =$$



$$\frac{1}{k^2} = \frac{14 m c^2}{m^2 b} \left\{ \begin{array}{l} \frac{\lambda}{2A^2} + \frac{v}{A^2 B} - \frac{1}{A^2 P} \left( \frac{\lambda'}{2B^2} + \frac{v}{B^2 C} \right) \\ + \frac{1}{A^2 B^2 P Q} \left( \frac{\lambda''}{C^2} + \frac{v}{C^2} \right) \\ + \frac{b}{8 A^2 B^2 C^2 m a} (\lambda''' - 6v) \\ + \frac{27 \cdot b \cdot \lambda''''}{8 A^2 B^2 C^2 m a} \end{array} \right.$$

in qua expressione numeri  $\lambda'''$  et  $\lambda''''$  inde dantur, quod hae lentes debent esse vtrunque aequae conuexae; priores vero  $\lambda$ ,  $\lambda'$  et  $\lambda''$  habent coefficientes positivos quia  $A B < 0$ , quum ex hypothese omnes lentes sunt conuexae. Quare cum totum negotium nunc eo redeat, ut huic expressioni valor minimus concilietur, primo his litteris  $\lambda$ ,  $\lambda'$ ,  $\lambda''$  tribuatur valor minimus, qui est unitas; deinde vero litterae  $A B C$  ita definiri debent, ut haec expressio minimum adipiscatur valorem; quem in finem ante omnia notari convenit, ne binae ultimae lentes pro maioribus multiplicationibus nimis fiant exiguae, quantitatem  $A B C$  semper certum limitem superare debere; quare cum ea positiva esse debeat, statuamus  $A B C = 9$ , ita, ut 9 tanquam numerus datus spectari possit; ex quo bina ultima membra per se determinantur; restant igitur tantum tria membra priora, quibus quomodo minimus valor induci queat est inuestigandum, ubi quidem pro litteris  $P$  et  $Q$  unitatem scribere licebit. Cum autem iam supra huiusmodi inuestigationes saepius expediuerimus, inde concludere possumus, a scopo nos minime esse aberraturos, si has tres formulas  $2A - A B,$

et  $A B C$  inter se reddamus aequales, ita, ut distantiae focales  $p, q, r$  eatenus tantum a ratione aequalitatis recedant, quatenus litterae  $P$  et  $Q$  ab unitate discrepant. Aequalitas autem primae et secundae harum expressionum dat

$$\mathfrak{B} = -\frac{\mathfrak{A}}{A} = \mathfrak{A} - 1 \text{ seu } \mathfrak{B} = -\frac{1}{A+1};$$

vnde fit

$$B = \frac{\mathfrak{A}-1}{2-\mathfrak{A}} = -\frac{1}{2+A}.$$

Aequalitas autem secundae et tertiae dabit

$$C = -\frac{\mathfrak{B}}{B} = \mathfrak{B} - 1 = -\frac{1}{B+1};$$

quamobrem habebimus

$$C = \mathfrak{A} - 2 = -\frac{A-2}{A+1} \text{ hincque } C = -\frac{A-2}{2A+3};$$

at vero debet esse  $A B C = 9$ ; vnde omnes hae litterae per  $9$  sequenti modo exprimentur

$$A = \frac{3\theta}{1-2\theta}; B = -\frac{(1-2\theta)}{2-\theta} \text{ et } C = -\frac{(2-\theta)}{3};$$

atque hinc porro

$$\mathfrak{A} = \frac{3\theta}{1+\theta}; \mathfrak{B} = -\frac{(1-2\theta)}{1+\theta} \text{ et } C = -\frac{(2-\theta)}{1+\theta};$$

quibus valoribus adhibitis aequatio nostra ultima induet hanc formam:

$$\frac{\lambda}{k^3} = \frac{\mu m \alpha^3}{a^2 b} \left\{ \begin{array}{l} + \frac{(1+\theta)^3}{27\theta^3} + \frac{\nu(1-2\theta)(1+\theta)}{9\theta^2} \\ + \frac{(1+\theta)^3}{27\theta^3 P} \left( 1 - \frac{\nu(1-2\theta)(2-\theta)}{(1+\theta)^2} \right) \\ + \frac{(1+\theta)^3}{27\theta^3 PQ} \left( 1 - \frac{\nu\nu(2-\theta)}{(1+\theta)^2} \right) \\ + \frac{b}{9\theta^3 m \alpha} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{27 \cdot b \cdot \lambda''''}{9\theta^3 \cdot m \alpha} \end{array} \right.$$

Statua-

Statuamus nunc breuitatis gratia expressionem vncinulis inclusam =

$$\begin{aligned} \Lambda &= \frac{(1+\theta)^3}{27\theta^3} \left( 1 + \frac{1}{P} + \frac{1}{PQ} \right) \\ &- \frac{\nu(1+\theta)}{27\theta^3} (3\mathcal{P}(2\mathcal{P}-1) + \frac{(2\theta-1)(\theta-2)}{P} + \frac{3(2-\theta)}{PQ}) \\ &+ \frac{b}{27\theta^3 m a} (\lambda''' - \delta \nu) + \frac{27 \cdot b \cdot \lambda'''}{27\theta^3 \cdot m a}; \end{aligned}$$

quae formula si  $\mathcal{P}$  fuerit numerus praemagnus et litterae P et Q unitati aequales reputentur, praebet  $\Lambda = \frac{3-\nu}{27}$  qui valor utique multo minor est, quam si lens obiectiua esset vel simplex vel etiam duplicata; vnde etiam  $x$  maiorem valorem fortietur, qui erit

$$x = \frac{2}{k} \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{\mu m a}}$$

et dabit semidiametrum aperturæ lentis obiectiuae, dummodo is non fuerit maior, quam figura lentis permittit. Inuento autem  $x$  erit  $y = \frac{b}{m a} \cdot x$ . et mensura claritatis =  $\frac{20 \cdot b}{m a} \cdot x$ .

Coroll. I.

168. Hae formulae aequè patent ad telescopia atque ad microscopia, hoc tantum discrimine intercedente; quod pro telescopiis, vbi  $a = \infty$  et  $b = a$ , fit  $\mathcal{P}$  infinite paruum; pro microscopiis autem  $\mathcal{P}$  fiat numerus praemagnus.

## Coroll. 2.

169. Pro microscopiis igitur erit proxime

$$\mathcal{A} = 3; A = -\frac{r}{2}; \mathcal{B} = 2; B = -2;$$

$$C = 1, \text{ et } C = \infty;$$

seu numerus praemagnus; tum vero

$$\Lambda = \frac{1}{27} \left( 1 + \frac{r}{P} + \frac{r}{PQ} \right) - \frac{v}{27} \left( 6 + \frac{2}{P} \right).$$

## Coroll. 3.

170. At si numeri huius praemagni  $\mathcal{P}$  rationem quoque habere velimus, habebimus adhuc propius

$$\mathcal{A} = 3 - \frac{r}{\theta}; A = -\frac{r}{2} - \frac{r}{4\theta};$$

$$\mathcal{B} = 2 - \frac{r}{\theta}; B = -2 - \frac{r}{\theta};$$

$$C = 1 - \frac{r}{\theta}; C = \frac{\theta}{2} - 1;$$

tum vero etiam adcuratius erit

$$\Lambda = \frac{1}{27} \left( 1 + \frac{r}{P} + \frac{r}{PQ} \right) + \frac{r}{9\theta} \left( 1 + \frac{r}{P} + \frac{r}{PQ} \right) - \frac{v}{27} \left( 6 + \frac{r}{P} \right) - \frac{v}{9\theta} \left( 1 - \frac{r}{P} - \frac{r}{PQ} \right).$$

## Coroll. 4.

171. Quod nunc ad intervalla lentium priorum attinet, si sumamus utrumque eorum esse debere  $= \zeta p = \zeta \mathcal{A} a$  valoribus prioribus proxime veris adhibendis reperiemus

171

P =

$$P = \frac{r}{1+2\zeta} \text{ et } Q = \frac{r}{1+P\zeta} = \frac{1+2\zeta}{1+1\zeta}$$

vnde si statuamus

$$\zeta = \frac{r}{10}, \text{ erit } P = \frac{5}{6} \text{ et } Q = \frac{12}{13}$$

hincque

$$PQ = \frac{10}{13} \text{ et } \Lambda = \frac{7}{34} - \frac{14v}{45} + \frac{7}{18\theta} + \frac{v}{6\theta}$$

## COROLL. 5.

172. Cum autem valor  $v$  a ratione vitri pendeat, notetur pro vitro coronario, quo est  $n = 1,53$  esse propemodum  $v = \frac{r}{5}$  et pro vitro chryfallino, quo  $n = 1,58$ , esse  $v = \frac{r}{4}$  hinc ergo colligitur pro vitro coronario fore

$$\Lambda = \frac{9v}{135\theta} + \frac{19}{25\theta}$$

Pro vitro autem chryfallino erit

$$\Lambda = \frac{7}{135} + \frac{2v}{22\theta}$$

ex quo perspicitur, plurimum praestare, si tres priorres lentes ex vitro chryfallino parentur.

## SCHOLIUM.

173. Quod nunc ad lentium constructionem attinet, quia pro tribus prioribus numeri  $\lambda$ ,  $\lambda'$  et  $\lambda''$  unitati aequales sunt positi, ut scilicet singulae minimam confusionem producant, sufficiet litteris  $\mathcal{A}$ ,  $\mathcal{B}$ ,  $\mathcal{C}$  valores proximos tribuisse, ita, ut tuto capere liceat  $\mathcal{A} = 3$ ,  $\mathcal{B} = 2$  et  $\mathcal{C} = 1$ ; vnde secundum praecepta

617

D d 3

gene-

generalia singulae hae lentēs pro distantiiis focalibus datis  $p, q, r$  construi poterunt, vbi notasse iuuabit, esse

$$q = \frac{p}{3} = \frac{1}{3}p \text{ et } r = \frac{p}{10} = \frac{1}{10}p;$$

licebit enim nunc distantiam focalem  $p$  tanquam cognitam spectare ex eaque distantiam obiecti definire, quae erit

$$a = \frac{1+\frac{1}{3}}{\frac{1}{3}} p = \frac{4}{3} p \left(1 + \frac{1}{3}\right)$$

tum vero littera  $S$  commodissime definitur ex lente quarta, cuius distantia focalis  $r$  si itidem vt cognita spectetur, erit  $S = \frac{ms}{2b}$ ; ita, vt nunc habeatur

$$a = \frac{4}{3} p \left(1 + \frac{2b}{ms}\right).$$

Tum vero erit  $t = \frac{1}{3} s$  et interuallum vltimum  $= \frac{2}{3} s$ , dum duo priora interualla sunt per hypothefin  $= \frac{1}{10} p$ . Tertium vero interuallum maxime a multiplicatione pendeat erit enim id

$$\begin{aligned} &= S \cdot a \left(\frac{13}{10} - \frac{b}{ma}\right) = \frac{13msa}{20b} - \frac{1}{2} s \\ &= \frac{13m \cdot \frac{4}{3} p^2}{60b} + \frac{13}{20} p - \frac{1}{2} s, \end{aligned}$$

ex quo patet, quo maior multiplicatio desideretur, eo magis instrumentum elongari debere; tum vero etiam apertura primae lentis, imprimis a multiplicatione pendet; ex formula enim supra inuenta cum sit proxime

$$\mu = 1, a = \frac{1}{3} p \text{ et } \Lambda = \frac{71}{135}$$

pro

pro vitro chrystallino, si vt supra fecimus sumamus  
 $k = 20$ , obtinebimus

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{15 p^2}{7 \cdot m}} \text{ dig.} = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{135 \cdot a^2}{7 \cdot m}} \text{ dig.}$$

quare si vt supra distantiam obiecti circiter dimidii  
 digiti statuamus vt sit  $p = \frac{3}{2}$  dig. fiet

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{135}{28 \cdot m}} \text{ dig.}$$

$$= \frac{0,1689}{\sqrt[3]{m}} \text{ dig.}$$

Porro autem pro claritate erit

$$y = \frac{8}{10m} \sqrt[3]{\frac{135}{7ma}}$$

et mensura claritatis

$$= \frac{16}{m} \sqrt[3]{\frac{135}{7ma}} \text{ et casus } a = \frac{3}{2} \text{ dig.}$$

$$\text{erit ea} = \frac{54,048}{m \sqrt[3]{m}}$$

Ex his igitur statim poterimus eiusmodi microscopium conficere, quod retentis iisdem lentibus ad omnes multiplicationes producendas sit accommodatum; vtamur autem, vt haecenus, vitro communi, pro quo est  $n = 1,55$ , ita, vt valorem ipsius  $x$  aliquantillum imminui conueniat, vti cuique lubuerit, ac tum pro lente prima, cuius distantia focalis  $= p$  et  $q = 3$ ,

erit

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - 3(\sigma - \rho)} = -\frac{p}{2,6827} = -0,3728.p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + 3(\sigma - \rho)} = \frac{p}{7,3008} = 0,2222.p$$

quae ergo aperturam admittit, cuius semidiameter erit circiter  $x = 0,055.p = \frac{1}{18}.p$ .

Pro secunda autem lente, cuius distantia focalis

$$q = \frac{\sigma}{3}.p \text{ erit radius faciei (ob } \mathfrak{B} = 2)$$

$$\text{anter.} = \frac{-q}{\sigma - 2(\sigma - \rho)} = -\frac{q}{1,2400} = -0,8026.q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\rho + 2(\sigma - \rho)} = \frac{q}{3,5641} = 0,3264.q$$

Pro lente autem tertia, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{13}{10}.p \text{ erit radius faciei}$$

$$\text{anter.} = \frac{r}{\rho} = 5,2438.r$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{\sigma} = 0,6145.r$$

Videtur autem hic commode sumi posse  $p = 1 \frac{1}{2}$  dig. ut fiat circiter  $a = \frac{1}{2}$  dig. tum vero  $s = 1$  dig. ut fiat  $t = \frac{1}{3}$  dig. unde orietur sequens

Constructio microscopii ex quinque lentibus compositi ad omnes multiplicationes idonei.

174. Si omnes lentes ex vitro communi pro quo est  $n = 1,55$  parentur, habebitur

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est  $p = 1 \frac{1}{2}$  dig.

radius



$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,5592. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 0,3333. \text{ dig.} \end{array} \right.$$

cuius semidiameter aperturae posset esse  $x = 0,0833. \text{ dig.}$   
verum ob multiplicationem datam  $= m$  sumi conueniet

$$x = \frac{0,15}{\sqrt[3]{m}} \text{ dig.}$$

et distantia ad lentem secundam  $= 0,15 \text{ dig.}$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis est  
 $q = \frac{1}{10} \text{ dig.}$  capiatur

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -1,4447. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 0,5875. \text{ dig.} \end{array} \right.$$

apertura modo maior sit praecedente distantia ad lentem tertiam  $= 0,15 \text{ dig.}$

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est  
 $r = \frac{3}{20} \text{ dig.}$  capiatur

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = 10,2255. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 1,1983. \text{ dig.} \end{array} \right.$$

de apertura idem tenendum, quod ante et distantia ad lentem quartam erit

$$= \left( \frac{15 \cdot m}{\sqrt[3]{20}} + \frac{3}{20} \right) \text{ dig.}$$

IV. Pro quarta lente, cuius distantia focalis est  
 $s = 1 \text{ dig.}$  capiatur

$$\text{radius vtriusque faciei} = 1,1 \text{ dig.}$$

aperturæ semidiameter =  $\frac{1}{2}$  dig.

et distantia ad lentem quintam

$$= \frac{2}{3} \text{ dig.} = 0,67 \text{ dig.}$$

V. Pro quinta lente, cuius distantia focalis =  $\frac{1}{2}$  dig. capiatur

radius vtriusque faciei = 0,37 dig.

eius aperturæ semidiameter =  $\frac{1}{12}$  dig.

et distantia oculi =  $\frac{1}{3}$  dig. = 0,17 dig.

VI. Semidiameter spatii in obiecto conspicui erit  $\zeta = \frac{1}{2} \frac{ab}{ma+b}$  existente distantia obiecti

$$a = \frac{1}{3} p \left( 1 + \frac{2b}{ms} \right) = \frac{1}{2} \left( 1 + \frac{2}{m} \right) \text{ dig.}$$

VII. Cum fit semidiameter aperturæ lentis obiectiuæ

$$x = \frac{0,15}{\frac{3}{4}m} \text{ dig.}$$

fiet hinc

$$y = \frac{bx}{ma} = \frac{2,40}{m \cdot \frac{3}{4}m^2}$$

et mensura claritatis

$$= \frac{48}{m \cdot \frac{3}{4}m^2}$$

ita, vt si fuerit  $m = 512$ , mensura claritatis futura fit =  $\frac{48}{2560} = \frac{1}{53}$ , quæ adhuc 34 vicibus maior est, quam claritas Lunæ plenæ.

VIII.

VIII. Subiungamus adhuc tabellam, in qua pro  
præcipuis multiplicationibus  $m$  exhibeantur

1°. distantia obiecti a lente obiectiua

$$a = \frac{1}{2} \left( 1 + \frac{2}{m} \right) \text{ dig.}$$

2°. interuallum lentium tertiæ et quartæ, quod sit

$$= l = \left( \frac{1+m}{320} + \frac{2}{20} \right) \text{ dig.}$$

3°. semidiameter aperturæ lentis obiectiuae

$$x = \frac{0,15}{\sqrt[3]{m}} \text{ et}$$

$$4°. \text{claritas} = \frac{48}{m \sqrt[3]{m}}$$

$m.$	$a.$	$l.$	$x.$	claritas.
50	0,580	2,181	0,041	0,262
100	0,540	4,212	0,033	0,106
200	0,520	8,274	0,026	0,044
300	0,513	12,236	0,022	0,023
400	0,510	16,398	0,020	0,016
500	0,508	20,460	0,019	0,012
600	0,507	24,522	0,018	0,009
700	0,506	28,584	0,017	0,008
800	0,505	32,646	0,016	0,006
900	0,504½	36,708	0,016	0,005
1000	0,504	40,770	0,015	0,005

## Scholion.

175. Cum formulæ nostræ inuentæ æque ad telescopia, ac microscopia pateant, dum illo casu ponitur  $\mathcal{D} = 0$  hoc vero  $\mathcal{D} =$  numero præmagno, operæ pretium videtur adcuratius inuestigare, cuiusmodi instrumenta sint proditura, et ad quemnam usum futura sint accommodata, si litteræ  $\mathcal{D}$  valor mediocris veluti 1 vel 2 tribuatur; hunc in finem sumamus  $\mathcal{D} = 2$ , ut sit

$$s = \frac{4b}{m} \text{ et } t = \frac{4b}{3m} \text{ hincque } m = \frac{4b}{s}$$

tum vero sequentes habebuntur valores:

$$\mathcal{A} = 2; \mathcal{B} = 1; \mathcal{C} = 0.$$

ideoque

$$A = -2; B = \infty \text{ et } C = 0.$$

ita, tamen ut sit

$$BC = -1 \text{ et } B\mathcal{C} = -1.$$

ex quibus valoribus distantia focales lentium priorum erunt

$$p = 2a; q = \frac{2a}{P}; r = \frac{2a}{PQ}$$

et interualla

$$\text{I}^{\text{um}} = -2a \left(1 - \frac{1}{P}\right)$$

$$\text{II}^{\text{um}} = \infty \left(1 - \frac{1}{Q}\right)$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{2a}{PQ} \left(1 - \frac{1}{R}\right) = 2a \left(\frac{1}{PQ} - \frac{1}{m\alpha}\right) \text{ et}$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = \frac{4b}{3m}$$

manen-

manente distantia oculi  $O = \frac{1}{2} t$ . Vt iam fiat primum interuallum  $= \frac{1}{10} p$ , sumi debet  $P = \frac{10}{17}$  at  $Q$  semper debet esse  $= 1$ , quantumuis secundum interuallum accipiatur; conueniet autem primo aequale sumi, ita, vt sit  $q = \frac{10}{17} a$  et  $r = \frac{1}{17} a$  tertiumque interuallum  $= 2a (\frac{10}{17} - \frac{b}{ma})$  deinde vt ante erit

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{ma + b}$$

Verum nunc obtinebimus

$$\Lambda = \frac{1}{2} - \frac{\nu}{4} + \frac{b^2}{64ma} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{27b\lambda'''}{64ma^2}$$

qui valor pro casu  $\nu = \frac{1}{2}$  foret  $\Lambda = \frac{1}{10}$  at pro casu  $\nu = \frac{1}{4}$  foret  $\Lambda = \frac{27}{100}$  seu utroque casu proxime  $\Lambda = \frac{1}{2}$  hinc ergo colligimus

$$x = \frac{1}{4} \sqrt[3]{\frac{3a^2b^2}{\mu m}}$$

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{3a^2b^2}{m}}$$

indeque porro

$$y = \frac{b^2}{20m} \sqrt[3]{\frac{3b}{ma}} \text{ et mensura claritatis} = b \sqrt[3]{\frac{3b}{ma}}$$

His notatis, quae ad instrumenti constructionem pertinent, sequentia obseruentur

1°. Si caperetur  $s = 1$  dig. foret  $m = 4 b$  dig. seu  $\frac{b}{m} = \frac{1}{4}$  dig. quem valorem ita interpretari oportet, quod instrumentum nobis obiecta  $m$  vicibus maiora repraesentet, quam si ea in distantia  $b$  spectaremus unde patet, obiecta nobis in eadem magnitudine re-

praesentari, quam si ea nudis oculis spectaremus in distantia  $= \frac{h}{m}$ , ex quo perspicuum est, instrumentum, de quo hic agitur, nobis obiecta eadem magnitudine esse repraesentaturum, quam si ea cerneremus in distantia  $= \frac{1}{4}$  dig. sublata scilicet summa confusione, qua obiecta tam vicina nos adficerent.

2°. Si distantiam focalem  $s$  maiorem vel minorem vno digito assumeremus, multiplicatio etiam fieret vel minor vel maior; praxis autem minorem valorem pro  $s$  vix admittit, propterea quod  $t = \frac{1}{3} s$ ; minorem vero multiplicationem nemo magnopere desiderabit; unde iste valor  $s = 1$  dig. nostro scopo maxime accommodatus videtur.

3°. Huiusmodi ergo instrumentum tum vsum praestare poterit, quando obiecta ita spectare optamus, quasi ea in distantia  $= \frac{1}{4}$  dig. intueremur, vel, quod eodem redit, 32 vicibus maiora, quam si ea in distantia octo digitorum aspiceremus, sicque hoc instrumentum idem praestabit, quod microscopium tri-  
cies et bis multiplicans.

4°. Quia autem in microscopiis distantia obiecti admodum parua sumi solet, hoc instrumentum tum potissimum vsurpari poterit, quando ad obiecta non pro lubitu appropinquare licet, quamobrem, si distantia obiecti  $a$  aliquanto maior fuerit, quam in mi-  
croscopio-

croscopiis admitti solet, videamus, quomodo nostrum instrumentum tum futurum sit comparatum; statuamus igitur praeterea  $a = 1$ . ped.  $= 12$ . dig. manente  $s = 1$  dig. et distantiae focales lentium hoc modo determinabuntur.

$$p = 24. \text{ dig. } q = 26, 4 \text{ dig.}$$

$$r = 26, 4 \text{ dig. } s = 1 \text{ dig. et } t = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

Deinde vero intervalla

$$I^{mum} = 2, 4 \text{ dig.; } II^{dum} = 2, 4 \text{ dig.}$$

$$III^{tum} = 25, 9 \text{ dig. } IV^{tum} = 0, 67 \text{ dig.}$$

Aperturae vero primae lentis semidiameter nunc erit

$$x = \frac{1}{20} \sqrt[3]{\frac{3 \cdot 144}{4}} \text{ dig.} = \frac{1}{20} \cdot \sqrt[3]{108} = 0, 237 \text{ dig.}$$

hincque mensura claritatis  $= 0, 128$  sique ipsa claritas 65 vicibus minor erit, quam si idem obiectum nudis oculis aspicimus, quae sola circumstantia huiusmodi instrumenta ab usu practico excluderet, nisi longitudo eorum iam satis esset incommoda, quin etiam si propius ad obiecta accedere liceat, nihil impedit, quominus microscopio ordinario utamur, praecipue si tam exigua multiplicatione contenti esse velimus; idem adeo praestaret microscopium simplex distantiae focalis  $= \frac{1}{2}$  dig.

Scho-

## Scholion.

276. Easdem igitur nostras formulas nunc etiam ad telescopia adplicemus vbi est  $a = \infty$  et sumitur  $b = a$ ; tum igitur capi oportet  $\mathcal{D} = 0$ , ita tamen, vt  $\mathcal{D} a$  fiat quantitas finita, cum igitur sit

$$p = \frac{2b}{1+i}, a = 3 \mathcal{D} a$$

ita, vt sit  $\mathcal{D} a = \frac{1}{3} p$ . vnde erit porro

$$q = \frac{p}{P} \text{ et } r = \frac{p}{PQ}, \text{ at } s = \frac{2p}{3m} \text{ et } t = \frac{2p}{3mb};$$

tum vero interualla lentium

$$\text{I}^{\text{um}} = p \left( 1 - \frac{1}{P} \right);$$

$$\text{II}^{\text{um}} = \frac{p}{2P} \left( 1 - \frac{1}{Q} \right);$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{p}{3} \left( \frac{1}{PQ} - \frac{1}{m} \right);$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = \frac{2p}{3m};$$

pro loco oculi manente  $O = \frac{1}{3} s \left( 1 + \frac{1}{m} \right)$ . Faciamus nunc, duo priora interualla inter se aequalia, et quia lentes obiectivae iam sunt multo maiores statuamus utrumque  $= \frac{1}{3} p$ , et reperietur

$$P = \frac{25}{12} \text{ et } Q = \frac{12}{11}; \text{ hincque } PQ = \frac{25}{12};$$

vnde superiores valores erunt

$$q = \frac{25}{25} p \text{ et } r = \frac{22}{25} p;$$

tertiumque interuallum

$$= \frac{1}{3} p \left( \frac{22}{25} - \frac{1}{m} \right) = \frac{22}{75} p - \frac{p}{3m}.$$

Pro



Pro campo porro, apparente fiet eius semidiameter

$$\Phi = \frac{z}{a} = \frac{2}{m+1}, \quad \xi = \frac{1}{4} \cdot \frac{2}{m+1} = \frac{1}{2(m+1)} \text{ min.}$$

Denique aequatio pro distinctione visionis erit

$$\frac{\mu \cdot m \cdot x^3}{p^3} \left( \frac{71}{25} - \frac{36}{5} \nu + \frac{27}{8m} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{725 \cdot \lambda'''}{8m} \right) = \frac{3}{k^3}.$$

Hic iam proponi solet gradus claritatis, quo obiecta repraesententur, qui sit  $y = \frac{1}{50}$  dig. sumique debet  $x = m y = \frac{m}{50}$  dig. et capiatur etiam vt in libro superiore  $k = 50$  quibus positis reperietur

$$p = m \sqrt[3]{\mu \cdot m \left( \frac{71}{25} - \frac{36}{5} \nu + \frac{27}{8m} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{725 \cdot \lambda'''}{8m} \right)}$$

vbi si vitro communi vtamur, erit  $\mu = 0,9381$  et  $\nu = 0,2326$  at vero iam sumisimus  $\lambda'' = \lambda' = \lambda''' = 1$ , et quia binae postremae lentes debent esse vtrinque aequae conuexae, esse oportet  $\lambda'''' = 1,6298$  et  $\lambda''' = 1 + 0,6298 \cdot (1 - 2D)^2 = 16,745$ . ex quibus valoribus colligimus

$$p = m \sqrt[3]{(1,0931 \cdot m + 188) \text{ dig.}}$$

Problema 4.

177. Loco lentis obiectinae eiusmodi quatuor lentes conuexas proxime sibi iunctas substituere, vt binis reliquis lentibus secundum praecepta superiora constitutis maior claritatis gradus obtineatur.

Solutio.

Cum hic sex habeantur lentes ideoque quinque interualla totidem quoque litterae P, Q, R, S, T in

calculum sunt introducendae; quarum tres priores P, Q et R unitati proxime sunt aequales, quia quatuor priores lentes sibi proxime iunctae ponuntur; vltima vero T debet esse negatiua siue  $T = -k$ , quia imago realis in vltimum interuallum incidit sicque habebitur  $PQR S k = \frac{ma}{b}$ ; deinde distantiae focales lentium nunc ita exprimentur:

$$p = 2a; q = -\frac{ABa}{P};$$

$$r = \frac{ABCa}{PQ}; s = -\frac{ABCDa}{PQR};$$

$$t = \frac{ABCDEa}{PQRS} \text{ et } u = ABCDE \cdot \frac{b}{m}.$$

Interualla vero lentium ita se habent:

$$I^{mum} = Aa \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$II^{dum} = -ABa \left(\frac{1}{P} - \frac{1}{PQ}\right);$$

$$III^{tium} = ABCa \left(\frac{1}{PQ} - \frac{1}{PQR}\right);$$

$$IV^{tum} = -ABCDa \left(\frac{1}{PQR} - \frac{1}{PQRS}\right);$$

$$V^{tum} = ABCDEa \left(\frac{1}{PQRS} + \frac{b}{ma}\right).$$

Distantia vero oculi erit, vt ante,

$$O = \frac{1}{2}u \left(1 + \frac{b}{ma}\right)$$

perinde ac spatii conspicui semidiameter:

$$Z = \frac{r}{2} \cdot \frac{ab}{ma + b}$$

Ob hunc ipsum vero campum, vt tantus euadat, oportet esse  $\mathcal{E} = -2$  hincque  $E = -\frac{2}{3}$ . Postea autem

vt

vt margo coloratus euanescat, debet esse  $k = 1$ . ita, vt sit  $PQRS = \frac{m^2}{b}$ . Denique vt confusio ab apertura lentium oriunda prodeat minima, ex superioribus colligere licet; hoc fieri, si istae expressiones quatuor

$$\mathcal{A}; -A\mathcal{B}; A\mathcal{C}; -ABC\mathcal{D};$$

inter se aequales reddantur; vnde colligimus has determinationes:

$$1^\circ. \mathcal{B} = -\frac{\mathcal{A}}{A} = \mathcal{A} - 1.$$

$$2^\circ. \mathcal{C} = -\frac{\mathcal{B}}{B} = \mathcal{B} - 1 = \mathcal{A} - 2.$$

$$3^\circ. \mathcal{D} = -\frac{\mathcal{C}}{C} = \mathcal{C} - 1 = \mathcal{A} - 3.$$

Deinde vero ponatur  $-ABCD = \mathcal{F}$ , vt fiat quintae lentis distantia focalis

$$t = +2\mathcal{F} \cdot \frac{b}{m}, \text{ sextaeque}$$

$$u = \frac{2}{3}\mathcal{F} \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{3}t \text{ et}$$

interuallum quintum  $= \frac{2}{3}t = 2u$ .

Iam in hac aequatione assumpta  $ABCD = -\mathcal{F}$  loco litterarum A, B, C, D, introducantur litterae germanicae respondentes, eritque

$$\frac{\mathcal{A}}{1-\mathcal{A}} \cdot \frac{\mathcal{B}}{1-\mathcal{B}} \cdot \frac{\mathcal{C}}{1-\mathcal{C}} \cdot \frac{\mathcal{D}}{1-\mathcal{D}} = -\mathcal{F} \text{ siue}$$

$$\mathcal{F} = \frac{\mathcal{A}}{1-\mathcal{D}} = \frac{\mathcal{A}}{1-\mathcal{A}};$$

vnde per  $\mathcal{F}$  istae litterae hoc modo definientur:

$$\mathcal{A} = \frac{+t}{t+1}; \mathcal{B} = \frac{+t-1}{t+1}; \mathcal{C} = \frac{+t-2}{t-1} \text{ et } \mathcal{D} = \frac{t-2}{t+1};$$

F f 2

A =

$$A = \frac{4\theta}{3\theta-1}; B = -\frac{(3\theta-1)}{2\theta-2};$$

$$C = -\frac{(2\theta-2)}{\theta-1}; \text{ et } D = \frac{\theta-1}{\theta-1};$$

ex quibus valoribus primo distantiae focales ita definiuntur

$$p = \frac{4\theta \cdot a}{\theta+1}; q = \frac{4\theta}{\theta+1} \cdot \frac{a}{P};$$

$$r = \frac{4\theta}{\theta+1} \cdot \frac{a}{PQ}; s = \frac{4\theta}{\theta+1} \cdot \frac{a}{PQR};$$

$$t = 2 \mathcal{F} \cdot \frac{b}{m}; \text{ et } u = \frac{2}{3} \mathcal{F} \cdot \frac{b}{m};$$

similique modo lentium intervalla

$$\text{I}^{\text{um}} = -\frac{4\theta}{3\theta-1} \cdot a \left( 1 - \frac{1}{P} \right)$$

$$\text{II}^{\text{um}} = -\frac{4\theta}{2\theta-2} \cdot a \left( \frac{1}{P} - \frac{1}{PQ} \right)$$

$$\text{III}^{\text{um}} = -\frac{4\theta}{\theta-1} \cdot a \left( \frac{1}{PQ} - \frac{1}{PQR} \right)$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = \mathcal{F} \cdot a \left( \frac{1}{PQR} - \frac{b}{ma} \right)$$

$$\text{V}^{\text{um}} = \frac{2\theta}{3} \cdot a \cdot \frac{2b}{ma} = \frac{4}{3} \mathcal{F} \cdot \frac{b}{m} = 2u.$$

Quodsi iam velimus, ut trium intervallorum priorum quodlibet fiat  $= \zeta p = \frac{4\theta}{1+\theta}$ ,  $\zeta a$ : litterae P, Q, R et S sequenti modo determinabuntur:

$$\frac{1}{P} = 1 + \frac{(3\theta-1)\zeta}{1+\theta};$$

$$\frac{1}{PQ} = 1 + \frac{(3\theta-3)\zeta}{1+\theta};$$

$$\frac{1}{PQR} = 1 + \frac{(6\theta-6)\zeta}{1+\theta};$$

His

His praemissis aequatio pro dato distinctionis gradu obtinendo sequenti forma exprimi poterit

$$\frac{x}{k^3} = \frac{\mu m \alpha^3}{a^2 b} \left\{ \begin{aligned} & \frac{r}{\mathcal{A}^3} (\lambda + \frac{\lambda'}{P} + \frac{\lambda''}{PQ} + \frac{\lambda'''}{PQR}) \\ & - \frac{v}{\mathcal{B}^3} (\mathcal{A}(\mathcal{A}-1) + \frac{\mathcal{B}\mathcal{B}-1}{P} + \frac{\mathcal{C}\mathcal{C}-1}{PQ} + \frac{\mathcal{D}\mathcal{D}-1}{PQR}) \\ & + \frac{b'}{8\theta^3 m a} (\lambda'''' - 6v) + \frac{27 \cdot b \cdot \lambda''''}{8\theta^3 \cdot m a} \end{aligned} \right.$$

pro qua breuitatis gratia ponamus

$$\frac{x}{k^3} = \frac{\mu m \alpha^3}{a^2 b} \cdot \Lambda$$

ita, vt  $\Lambda$  denotet quantitatem illam vnicuius includam, pro qua notetur, litteris  $\lambda, \lambda', \lambda''$  et  $\lambda'''$  valorem  $= x$  tribui conuenire, vt scilicet haec quantitas minima euadat et quia duae postremae lentes vtrinque debent esse aequae conuexae, erit

$$\begin{aligned} \lambda'''' &= r + \left(\frac{\sigma - \rho}{2\tau}\right)^2 (r - 2\mathcal{C})^2 \\ &= r + 25 \left(\frac{\sigma - \rho}{2\tau}\right)^2 \text{ et } \lambda'''' = r + \left(\frac{\sigma - \rho}{2\tau}\right)^2 \end{aligned}$$

Quantitas ergo  $\Lambda$ , si loco  $\mathcal{A}, \mathcal{B}, \mathcal{C}$  et  $\mathcal{D}$  valores inuenti substituuntur, ita exprimetur

$$\begin{aligned} \Lambda &= \frac{(r+3\theta)^3}{16\theta^3} - \frac{v(\theta+1)(5\theta^2-6\theta+5)}{16\theta^3} \\ &+ \frac{(r+\theta)^2(7\theta-5)}{32\theta^3} \cdot \zeta \\ &- \frac{v(\theta-1)(7\theta^2-18\theta+23)}{16\theta^3} \cdot \zeta \\ &+ \frac{b'}{8\theta^3 m a} (\lambda'''' - 6v) \\ &+ \frac{27 \cdot b \cdot \lambda''''}{8\theta^3 \cdot m a} \end{aligned}$$

Atque in hoc negotio id potissimum intenditur, vt valor ipsius  $\Lambda$  vel plane ad nihilum redigatur vel

R f 3

faltim

faltim tam exiguus reddatur, vt ex hac aequatione numerus  $k$  multo maior prodeat, quam 20 etiam si apertura primae lentis tanta accipiatur, quam eius figura permittit; tunc autem hoc valore pro  $x$  assumpto pro gradu claritatis habebitur  $y = \frac{b x}{m a}$  et mensura claritatis fiet

$$= \frac{20 \cdot b x}{m a} = \frac{160 \cdot x}{m a}$$

## Coroll. I.

178. Quoniam pro microscopiis  $\mathcal{S}$  semper est numerus satis magnus, nisi forte multiplicatio exigua requiratur, quem casum hic merito excludimus; bina postrema membra ipsius  $\lambda$  manifesto tam sunt parua, vt tuto negligi queant sicque hic valor aestimari debebit ex prioribus tantum membris

$$\Lambda = \frac{(1+\theta)^3}{16\theta^3} - \frac{\nu(\theta+1)(5\theta^2-6\theta+5)}{16\theta^3} \\ + \frac{(1+\theta)^2(7\theta-5)}{32\theta^3} \cdot \zeta - \frac{\nu(\theta-1)(7\theta^2-18\theta+23)}{16\theta^3} \cdot \zeta$$

## Coroll. 2.

179. Cum autem fit  $\mathcal{S}$  numerus praemagnus, haec expressio reducitur ad sequentem formam proximae veram:

$$\Lambda = \frac{1}{16} - \frac{5}{16} \nu + \frac{7}{32} \zeta - \frac{7\nu}{16} \zeta \\ + \frac{5}{16\theta} + \frac{\nu}{16\theta} + \frac{5}{32\theta} \zeta + \frac{25\nu}{16\theta} \cdot \zeta$$

quae expressio si nihilo esset aequalis verus valor ipsius  $\Lambda$  sine dubio tam foret exiguus, vt litterae  $x$  maxi-

maximus valor, quem lentis figura permittit, tribus  
posset.

## COROLL. 3.

180. Quoniam littera  $\nu$  ab indole vitri pendet,  
cuius valor, prouti refractione ab  $n = 1,50$  vsque ad  
 $1,58$  augetur, ab  $\frac{1}{2}$  vsque ad  $\frac{1}{4}$  crescit, sumto  $\nu = \frac{2}{5}$   
fiet

$$\Lambda = \frac{7}{55} \zeta + \frac{10}{164} \cdot \zeta + \frac{7}{54}$$

quae partes cum omnes sint positivae, patet, si len-  
tes ex tali vitro parentur, valorem  $\Lambda$  ad nihilum  
redigi non posse. Sin autem fuerit  $\nu = \frac{1}{4}$ , habebitur

$$\Lambda = -\frac{1}{64} + \frac{13}{640} + \frac{7}{64} \zeta + \frac{42}{640} \cdot \zeta$$

qui valor utique nihilo aequalis esse poterit, quod  
scilicet eueniet casu  $\mathcal{S} = \infty$ , si fuerit  $\zeta = \frac{1}{7}$ , qui  
valor ad praxin satis est accommodatus; at si summa-  
mus  $\mathcal{S} = 50$ ; tum fiet  $\Lambda = 0$ , si fuerit  $\zeta = \frac{37}{336}$  seu  
 $\zeta = \frac{1}{9}$  quod etiam praxi maxime conuenit.

## COROLL. 4.

181. Vt igitur valor ipsius  $\Lambda$  ad nihilum re-  
digatur, vitro uti conueniet, maiorem refractionem  
producente, cuiusmodi est vitrum chrySTALLINUM, pro  
quo  $n = 1,58$  ac si forte praxis minus successerit,  
commode hic vsu venit, ut lentium priorum interual-  
lis tantillum mutatis scopo intento satisfieri queat;  
quod remedium in praxi eo facilius adhibetur, quod  
in ipsa lentium constructione nulla mutatio exigitur.

Scho-

## Scholion.

182. Quod  $\mathcal{D}$  semper sit numerus satis magnus, ex supra traditis facile perspicitur; cum enim penultimae lentis distantia focalis  $l$  vno digito minor statui nequeat ob  $b = 8$  dig. erit  $\mathcal{D} = \frac{m}{16}$  dig. quare cum multiplicatio  $m$  vix minor desiderari soleat, quam 500 vel 480 habebitur hinc  $\mathcal{D} = 30$ . dig. maximam autem multiplicationem, quam quidem ob defectum claritatis adhuc desiderare possumus, aestimare licet  $m = 960$  quo ergo casu erit  $\mathcal{D} = 60$ . dig. ita, vt valores ipsius  $\mathcal{D}$  intra 30 et 60 contenti sint aestimandi. Hoc autem notato si priora membra formulae  $\Delta$  fuerint  $= 0$ , facile intelligetur, posteriora membra neququam esse turbatura; haec enim vltima membra certe adhuc minora erunt, quam  $\frac{125}{\theta^3 \cdot m}$ ; vnde si priora membra actu euanescant, prodibit aequatio

$$\frac{x}{k^3} < \frac{\mu m x^3}{a^2 \cdot b^3} \cdot \frac{125}{\theta^3 \cdot m} < \frac{125 \mu x^3}{a^2 \cdot b \theta^3}$$

siue sumto  $\mathcal{D} = 30$  erit

$$k^3 > \frac{30^3 \cdot a^2 \cdot b}{125 \mu x^3} \text{ siue } k > \frac{30}{x} \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{125 \mu}}$$

Nunc quod ad valorem ipsius  $x$  attinet, obseruemus, si lens obiectiua esset simplex, ideoque eius distantia focalis  $p = a$  proxime; tum ob eius figuram capi posse  $x = \frac{1}{2} \cdot a$  vel certe non maius etsi autem hic quatuor lentes conuexae in locum obiectiuae substituantur, quarum singularum distantiae focales sunt  
fere



fere quadruplo maiores, tamen quia primae facies anterior est concava ideoque posterioris faciei radius valde parvus, ea vix maiorem aperturam admittet, quam lens simplex; ita, vt etiam hoc casu  $x$  maius capi nequeat, quam  $\frac{1}{2} a$ . fit ergo  $x = \frac{1}{2} a$ . et sumto  $a = \frac{1}{2}$  semper erit  $k > 90$ , quo valore indicatur insignis gradus distinctionis, cum etiam pro optimis telescopiis hic valor non ultra 50 augeri soleat; ex quo concludere licet, non adeo necessarium esse, vt etiam priora membra ipsius  $\Lambda$  penitus euanescant, dummodo ea per  $m$  multiplicata non multum superent posteriora; tum autem priora membra fere penitus euanescere debebunt; at iis nihilo aequalibus positus valor numeri  $\zeta$  ita in genere determinabitur, vt fit

$$\zeta = -5\nu - 1 - \frac{(s+\nu)}{\theta} - \frac{(s+\nu)}{\theta^2} + \frac{5\nu - \nu^2}{\theta^3}$$

$$\frac{\zeta}{2} - 7\nu + \frac{9+50\nu}{2\theta} - \frac{(s+82\nu)}{2\theta^2} - \frac{(s-46\nu)}{2\theta^3}$$

vbi inprimis cauendum est, ne littera  $\zeta$  nimis fiat parua, quam vt interuallum  $\zeta p$  commode in praxi locum habere queat, id quod obtinetur, dummodo  $\zeta$  non notabiliter minor prodeat, quam  $\frac{1}{20}$ ; quamobrem operae pretium erit inuestigare, an etiam vitro communi ad hunc scopum vti liceat, quandoquidem iam vidimus, chrySTALLINUM satis esse idoneum, cum igitur pro vitro communi sit  $n = 1,55$  et  $\nu = 0,2326$  fiet

$$\zeta = \frac{0,1630 - \frac{3,2326}{\theta} - \frac{5,2526}{\theta^2} + \frac{0,1630}{\theta^3}}{1,8718 + \frac{10,3150}{\theta} - \frac{11,0366}{\theta^2} + \frac{2,8498}{\theta^3}}$$

hic autem primum obseruari conuenit si esset  $\vartheta = \infty$ , fore  $\zeta = \frac{1}{11}$  circiter, qui valor utique ad praxin maxime esset accommodatus, at si sumamus  $\vartheta = 30$ , orietur  $\zeta = \frac{1}{43}$ , qui valor nimis est exiguus; vnde patet pro  $\vartheta$  maiorem valorem accipi debere. Sumto autem  $\vartheta = 50$  reperitur  $\zeta = \frac{0,0671}{2,6346} = \frac{1}{22}$  proxime qui valor adhuc admitti commode poterit. Sumto autem  $\vartheta = 60$  eruitur  $\zeta = \frac{0,1082}{2,0407} = \frac{1}{18}$  qui valor praxi egregie conuenire videtur. Hunc igitur casum sequenti exemplo fusius euoluamus:

## Exempl. I.

183. Si omnes lentes ex vitro communi, pro quo est  $n = 1,55$  conficiantur, ac sumatur  $\vartheta = 60$ , vt microscopium adeo ad multiplicationem  $m = 1000$  adhiberi possit; momenta constructionis sequenti modo se habebunt:

Primo scilicet habebimus

$$\mathcal{A} = \frac{210}{55} = 4 - \frac{4}{55} = 4 - \frac{1}{13.75} \text{ proxime}$$

$$\mathcal{B} = 3 - \frac{1}{15}; \mathcal{C} = 2 - \frac{1}{25}; \mathcal{D} = 1 - \frac{1}{15};$$

atque porro

$$\frac{1}{P} = 1 + (3 - \frac{1}{15}) \zeta$$

et quia modo vidimus, sumi debere  $\zeta = \frac{1}{18}$  erit

$$\frac{1}{P} =$$

$$\frac{1}{P} = 1 + \frac{1}{8} - \frac{1}{270} = 1,1629$$

$$\frac{1}{PQ} = 1 + \frac{1}{18} - \frac{1}{270} = 1,2703$$

$$\frac{1}{PQR} = 1 + \frac{1}{9} - \frac{1}{90} = 1,3222$$

vnde distantiae focales lentium erunt

$$p = (4 - \frac{1}{15}) a = 3,9333. a$$

$$(0,5947571)$$

$$q = \frac{p}{P} = 4,5740. a$$

$$(0,6602996)$$

$$r = \frac{p}{PQ} = 4,9965. a$$

$$(0,6986634)$$

$$s = \frac{p}{PQR} = 5,2006. a$$

$$(0,7160543)$$

Tum vero

$$t = \frac{960}{m} \text{ dig. et } u = \frac{320}{m} \text{ dig.}$$

Harum porro quatuor priorum lentium interuallum commune est  $= \frac{1}{18} p = 0,2185. a.$

Quartum vero interuallum erit

$$= 79,332. a - \frac{40}{m} \text{ dig.}$$

Quintum vero  $= 2u = \frac{640}{m} \text{ dig.}$

et distantia oculi

$$O = \frac{1}{3} u = \frac{160}{m} \text{ dig.}$$

G g 2

Nunc

Nunc igitur singularum lentium constructio est describenda:

I. Pro prima lente,

cuius distantia focalis est  $p = 3,9333. a$  et numeri

$$\lambda = 1; \mathcal{A} = 4 - \frac{1}{15},$$

erit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - p)} = -\frac{p}{4,9233} = -0,97756. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + \mathcal{A}(\sigma - p)} = \frac{p}{3,8417} = 0,67332. a$$

quae aperturam admittit, cuius semidiameter

$$x = 0,16583. a.$$

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis est  $q = 4,5746. a$

et numeri  $\lambda = 1$  et  $\mathcal{B} = 3 - \frac{1}{15}$  erit radius

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - \mathcal{B}(\sigma - p)} = -\frac{q}{2,5809} = -1,7682. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\rho + \mathcal{B}(\sigma - p)} = \frac{q}{4,4056} = 1,0834. a.$$

III. Pro lente tertia,

cuius distantia focalis est  $r = 4,9965. a$

et numeri  $\lambda = 1$  et  $\mathcal{C} = \mathcal{A} - 2$  erit radius

$$\text{anter.} = \frac{r}{\sigma - \mathcal{C}(\sigma - p)} = -\frac{r}{1,4502} = -4,3440. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{\rho + \mathcal{C}(\sigma - p)} = \frac{r}{2,5683} = 1,6833. a$$

IV. Pro

IV. Pro quarta lente,

cuius distantia focalis  $s = 5, 2006. a$  et numeri

$$\lambda = 1 \text{ et } \mathcal{D} = 2 - 3,$$

erit radius

$$\text{anter.} = \frac{s}{\sigma - \mathcal{D}(\sigma - \rho)} = + \frac{s}{3,8805} = 18, 1522. a$$

$$\text{poster.} = \frac{s}{\rho + \mathcal{D}(\sigma - \rho)} = \frac{s}{1,5716} = 3, 4034. a.$$

Hinc ergo deducitur sequens

Constructio microscopii ex sex lentibus compositi, refractione vitri existente  $n = 1, 55.$

184. Pro hoc microscopio sumitur  $m$  numerus praemagnus arbitrarius, quippe a quo tantum binae lentes posteriores pendent.

I. Pro prima lente,

cuius distantia focalis  $= 3, 9333. a$  erit

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = - 0, 97756. a \\ \text{poster.} = 0, 67332. a \end{array} \right.$$

eius aperturae semidiameter  $= 0, 16583. a$

et distantia ad lentem secundam  $= 0, 2185. a.$

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis  $q = 4, 5740. a,$  erit

G g 3

radius

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -1,7682. a \\ \text{poster.} = 1,0384. a \end{array} \right.$$

apertura et distantia ad lentem sequentem sunt, vt ante.

III. Pro tertia lente,

cuius distantia focalis  $r = 4,9965. a$ , est

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -4,3440. a \\ \text{poster.} = 1,6833. a \end{array} \right.$$

apertura et distantia ad lentem sequentem, vt ante.

IV. Pro lente quarta,

cuius distantia focalis  $s = 5,2006. a$  erit

$$\text{radius faciei } \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = 18,1522. a \\ \text{poster.} = 3,4034. a \end{array} \right.$$

apertura, vt ante;

distantia ad lentem quintam vero erit

$$= 79,332. a - \frac{480}{m} \text{ dig.}$$

V. Pro quinta lente,

cuius distantia focalis est  $t = \frac{660}{m} \text{ dig.}$  capiatur

$$\text{radius vtriusque faciei} = \frac{1056}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{eius aperturae semidiameter} = \frac{240}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{et distantia ad lentem sextam} = \frac{640}{m} \text{ dig.}$$

VI. Pro

## VI. Pro lente sexta,

cuius distantia focalis  $u = \frac{220}{m}$  dig. erit

radius vtriusque faciei  $= \frac{352}{m}$  dig.

eius aperturæ semidiameter  $= \frac{20}{m}$  dig.

et distantia Oculi  $= \frac{160}{m}$  dig.

VII. Spatii in obiecto conspicui semidiameter erit  $= \frac{4a}{ma+s}$  dig. et mensura claritatis, qua obiecta repræsentabuntur erit  $= \frac{26,5329}{m}$  quæ etiam si multiplicatio statuatur  $m = 1000$ , adhuc satis est magna.

VIII. Hoc tantum in hoc genere microscopiorum displicebit forte, quod eorum longitudo, quippe quæ fere æqualis est  $80. a$ , tam sit enormis ideoque minus commoda videbitur, sed cum distantiam obiecti facile ad digiti dimidium vel adeo trientem diminuire liceat, nihil impedit, quominus hæc microscopia ad quosuis vsus adhiberi queant.

IX. Etiam si hic quaelibet multiplicatio peculiare lentes quintam et sextam postulat, tamen facile intelligitur, si huiusmodi instrumentum ad certam multiplicationem fuerit accommodatum; tum idem etiam tam pro maioribus, quam pro minoribus multiplicationibus optimo successu adhiberi posse, dum scilicet eius longitudo siue minuitur siue augetur.

X. De-

X. Denique cum quatuor lentes priores maiores esse debeant, quam apertura primae lentis, artifici praecipitur poterit, ut disci harum lentium in diametro contineant  $\frac{2}{3} a$ ; ita, ut si fuerit  $a = \frac{1}{2}$  dig. diameter horum discorum sit  $\frac{1}{2}$  dig.

### Exempl. II.

185. Si omnes lentes ex vitro chrystallino parentur omnia momenta, quae ad constructionem microscopiorum pertinent, describere, ita, ut fiat  $\Lambda = 0$  Cum hoc casu sit  $n = 1,58$ , erit  $v = 0,2529$ ; vnde ex formula supra data colligemus

$$\zeta = \frac{0,2645 - \frac{3,2529}{\theta} - \frac{2,2529}{\theta^2} + \frac{0,2645}{\theta^3}}{+ 1,7297 + \frac{10,822}{\theta} - \frac{11,8689}{\theta^2} + \frac{5,2167}{\theta^3}}$$

iam si  $\theta$  esset infinitum, foret  $\zeta = \frac{0,2645}{1,7597} = \frac{1}{6}$  circiter Sin autem sumamus, ut ante,  $\theta = 60$ , prodibit  $\zeta = \frac{0,2094}{1,9068} = \frac{1}{9}$  circiter vnde patet, si ipsi  $\zeta$  minor valor tribuatur, tum  $\Lambda$  nacturum esse valorem negativum, quem commode in nostrum lucrum convertere poterimus, cum enim tum ex aequatione principali pro hoc casu fiat

$$\Lambda = - \frac{0,2094 + 1,5068 \cdot \zeta}{16}$$

si ponamus; ut in exemplo praecedente,

$$\zeta = \frac{1}{18}, \text{ fiet } \Lambda = -0,0065.$$

Cum



Cum autem pro prima lente sumserimus  $\lambda = 1$ , facile intelligitur, si huic  $\lambda$  maior valor tribuatur, fieri posse, ut haec expressio pro  $\Lambda$  penitus evanescat; hunc in finem statuamus  $\lambda = 1 + \omega$  et cum in computo confusionis ex littera  $\lambda = 1$  nata sit formula  $\frac{\omega}{\mathcal{A}^3}$ , nunc ex valore  $\lambda = 1 + \omega$  nascetur  $\frac{1+\omega}{\mathcal{A}^3}$ , ita ut nunc valor  $\Lambda$  augmentum accipiat

$$= \frac{\omega}{\mathcal{A}^3} = \frac{\omega(1+\theta)^3}{64.\theta^3} = 0,0164.\omega$$

ita, ut fiat

$$\Lambda = 0,0164.\omega - 0,0065.$$

Quare ut fiat  $\Lambda = 0$ , capi debet  $\omega = \frac{0,0065}{0,0164} = \frac{65}{164}$ , sicque pro prima lente statui debet  $\lambda = 1 + \frac{65}{164}$ , manentibus pro tribus lentibus sequentibus  $\lambda' = 1 = \lambda'' = \lambda'''$  quo effici poterit, ut prima lens aliquanto maioris aperturae capax reddatur. Cum igitur sit, ut in exemplo praecedente,  $\mathcal{F} = 60$  et  $\zeta = \frac{1}{18}$  tam distantiae focales, quam intervalla eisdem quoque valores retinebunt, tantumque superest, ut singularum lentium constructio doceatur.

I. Pro prima autem lente,

cuius distantia focalis  $p = 3,9333.a$

et numeri  $\lambda = 1 + \omega$  et  $\mathcal{A} = 4 - \frac{1}{18}$ , erit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - \rho) + \tau\gamma\omega} = \frac{p}{-1,0865 + 0,5524} = -1,1129.a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + \mathcal{A}(\sigma - \rho) - \tau\gamma\omega} = \frac{p}{5,8106 - 0,5524} = 0,7480.a$$

Tom. III.

H h

vndè

vnde haec lens aperituram admittit, cuius semidiameter  $x = 0,1870. a.$

II. Pro secunda lente,  
cuius distantia focalis est  $q = 4,5740. a.$  erit radius

$$\text{anter.} = -\frac{q}{2,5452} = -1,7292. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{4,5692} = 1,0469. a$$

III. Pro tertia lente,  
cuius distantia focalis  $r = 4,9965. a.$  erit radius

$$\text{anter.} = -\frac{r}{1,2035} = -4,1503. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{2,2222} = 1,7065. a$$

IV. Pro lente quarta,  
cuius distantia focalis  $s = 5,2006. a.$  erit radius

$$\text{anter.} = \frac{s}{2,2375} = 2,1897. a$$

$$\text{poster.} = \frac{s}{1,2122} = 3,4983. a$$

Hinc ergo sequitur

### Constructio Microscopii ex sex lentibus compositi.

186. Constructis ex vitro chrystallino, pro quo  $n = 1,58$  quaternis lentibus prioribus, quemadmodum modo est praeceptum, pro data obiecti distantia  $= a$  statuatur intervalla inter has lentes  $= \frac{1}{n} p = 0,2185. a$  et priori lenti tribuatur apertura, cuius

ius semidiameter  $x = 0,1870. a$ ; et interuallum a quarta harum lentium vsque ad quintam

$$= 79,332. a - \frac{180}{m} \text{ dig.}$$

V. Pro quinta lente,

cuius distantia focalis  $t = \frac{560}{m} \text{ dig.}$

et quam vna cum sexta ex vitro communi conficere licebit, capiatur radius vtriusque faciei  $= \frac{1056}{m} \text{ dig.}$

eius aperturæ semidiameter  $= \frac{240}{m} \text{ dig.}$

et distantia ad lentem sextam  $= \frac{645}{m} \text{ dig.}$

VI. Pro lente sexta,

cuius distantia focalis  $u = \frac{320}{m} \text{ dig.}$

erit radius faciei vtriusque  $= \frac{352}{m} \text{ dig.}$

eius aperturæ semidiameter  $= \frac{80}{m} \text{ dig.}$

et distantia oculi  $= \frac{160}{m} \text{ dig.}$

VII. Spatii in obiecto conspicui semidiameter erit  $= \frac{4a}{m a + 1} \text{ dig.}$  at mensura claritatis fiet  $= \frac{29,920. a}{m}$  satis notabiliter maior, quam in exemplo præcedente.

Ceterum eadem hic erunt obseruanda, quæ supra sunt allata.

## Corollarium.

187. His duobus microscopiorum generibus inter se comparandis istud insigne commodum consequimur, quod si forte vitrum occurrat, cuius refractione medium quodpiam teneat inter refractiones  $n = 1,55$  et  $n = 1,58$ , tum per regulam interpolationum constructio lentium facile definiri queat.

## Scholion.

188. Accommodemus formulas, quas in hoc problemate inuenimus, etiam ad telescopia, quandoquidem hic determinationes aliquantum differentes induximus. Cum igitur sit  $a = \infty$  et  $b = a$ , debet esse  $\mathcal{D} = 0$ , sed ita tamen, ut fiat  $\mathcal{D} a =$  quantitati finitae ponaturque  $\mathcal{D} a = l$ ; tum ergo fient elementa nostra

$$\mathcal{A} = 4\mathcal{D}; \mathcal{B} = -1; \mathcal{C} = -2;$$

$$\mathcal{D} = -3 \text{ et } \mathcal{E} = -2,$$

hincque

$$A = 4\mathcal{D}; B = -\frac{1}{2}; C = -\frac{2}{3};$$

$$D = -\frac{3}{4} \text{ et } E = -\frac{2}{3}.$$

tum vero

$$\frac{r}{P} = 1 - \zeta; \frac{r}{PQ} = 1 - 3\zeta \text{ et } \frac{r}{PQR} = 1 - 6\zeta.$$

Quare distantiae focales lentium erunt

$$p = 4l; q = 4l(1 - \zeta); r = 4l(1 - 3\zeta);$$

$$s = 4l(1 - 6\zeta); t = \frac{2l}{m}; \text{ et } u = \frac{2}{3} \cdot \frac{l}{m};$$

et

et lentium interualla

$$I^{mum} = II^{do} = III^{to} = \zeta p = 4 \zeta l.$$

$$IV^{tum} = l(1 - 6 \zeta) - \frac{l}{m}; \quad V^{tum} = \frac{1}{3} \cdot \frac{l}{m};$$

ac denique distantia oculi  $O = \frac{1}{3} \cdot \frac{l}{m} (1 + \frac{1}{m})$ .

Porro vero campi apparentis semidiameter]

$$\Phi = \frac{\zeta}{a} = \frac{1713}{m+1} \text{ min.}$$

Denique aequatio pro sufficiente distinctione comparanda erit

$$\frac{x}{k^2} = \frac{14m \cdot 2^3}{1^3} \left\{ \begin{array}{l} \frac{1}{16} - \frac{5}{32} \zeta - \frac{v}{16} (5 - 23 \zeta) \\ + \frac{1}{8m} (\lambda'''' - 6v) + \frac{27 \lambda''''}{8 \cdot m} \end{array} \right.$$

vbi quidem sumimus  $\lambda = \lambda' = \lambda'' = \lambda''' = x$  tum vero numeri  $\lambda''''$  et  $\lambda''''$  inde sumi debent, quod binæ postremae lentes vtrunque debent esse aequaliter conuexae. Quodsi iam velimus, vt haec expressio penitus ad nihilum redigatur, poni oportebit

$$m(1 - \frac{5}{8} \zeta) - m v (5 - 23 \zeta) + 2(\lambda'''' - 6v) + 54 \lambda'''' = 0$$

Binas autem postremas lentes semper licebit ex vitro communi construere, vbi est  $m = 1,55$ ; tum autem erit  $\lambda'''' = 16,74 \frac{1}{2}$  et  $\lambda'''' = 1,6298$  hincque bina membra postrema dabunt 118,7080, ita, vt esse debeat

$$m(1 - \frac{5}{8} \zeta) - m v (5 - 23 \zeta) + 118,7080 = 0.$$

H h 3

quodsi

quodsi iam etiam quatuor priores lentes ex eodem vitro communi parentur, ob  $\nu = 0,2326$  reperietur

$$- 0,1630 \cdot m + 2,8498 \cdot \zeta m + 118,7080 = 0$$

adeoque

$$\zeta = \frac{0,1630 m - 118,7080}{2,8498 \cdot m} \text{ seu } \zeta = \frac{1630 \cdot \nu - 1187080}{28498 \cdot m}$$

hinc ergo pro  $\zeta$  valor positivus non prodit, nisi sit

$$m > \frac{1187080}{1630} \text{ seu } m > 728 \text{ circiter;}$$

tanta vero multiplicatio vim telescopiorum longe superat, ac tum quidem deberet esse  $\zeta = 0$ . cum tamen  $\frac{1}{55}$  superare debeat; quod incommodum etiam locum habet, si priores lentes ex vitro chrystallino conficiantur, etsi fiat aliquanto minus. Ex quo perspicuum est, formulas hic inventas ad telescopia nequam tanto successu applicari posse, quam ad microscopia, uti modo ostendimus.