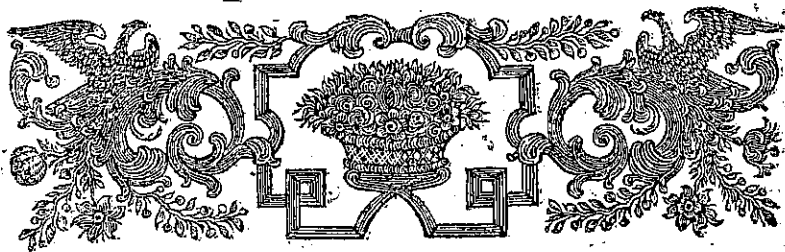


SECTIO TERTIA.  
DE  
**MICROSCOPIIS**  
COMPOSITIS,  
IN QVIBVS VNICA IMAGO  
REALIS OCCVRRIT;  
QVO OMNIA MICROSCOPIA HVCVSQVE VSI-  
TATA SVNT REFERENDA.



CAPVT I.  
DE  
MICROSCOPIIS SIMPLICIORIBVS  
HVIVS GENERIS.

---

Praemonitum.

§. 134.

**Q**uoniam in hoc microscopiorum genere obiecta situ inuerso repraesentantur; in formulis nostris generalibus vbique loco *m* scribi debet — *m* ac praeterea etiam litterae *q*, *r*, *s*, *t* etc. omnes negative sumi debent.

## Problema I.

135. Microscopium huius generis simplicissimum, quod tantum ex duabus lentibus constat, construere eiusque qualitates describere.

## Solutio.

Cum ergo hic duae tantum lentes occurrant inque earum interuallo imago realis reperiatur, habebit littera P valorem negativum, qui fit  $= -k$ , ita, vt pro multiplicatione habeatur  $m = \frac{k \cdot b}{a}$  seu  $k = \frac{m \cdot a}{b}$ , scilicet denotante  $a$  distantiam obiecti,  $a$  distantiam imaginis post lentem obiectiuam et  $b$  distantiam lentis ocularis post imaginem, erit quoque  $k = \frac{a}{b}$ . Tum vero introducta littera  $A = \frac{a}{b}$ ; erit distantia focalis primae lentis  $p = 2a$  et secundae lentis

$$q = \frac{Aa}{k} = \frac{A \cdot b}{m};$$

harumque lentium interuallum

$$= A a \left( 1 + \frac{1}{k} \right) = A a \left( 1 + \frac{b}{m a} \right)$$

quod ergo vt sit positium, numerus A debet esse positius ideoque etiam  $2 = \frac{A}{A+1}$  erit positius, ita, vt ambae lentes debeant esse conuexae. Deinde erit spatii in obiecto conspicui semidiameter

$$\zeta = \frac{q}{m a + b} \cdot a b \frac{\zeta}{\zeta}$$

vbi

Vbi sumi solet  $\frac{1}{2} = \frac{1}{2}$  et vt capi possit  $q = 1$  lentem ocularem vtrinque aeque conuexam statui conuenit, ita, vt habeatur

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

Pro loco autem oculi inueniemus distantiam

$$O = \frac{b}{Ma} \cdot \frac{b}{m} = q \left( 1 + \frac{b}{ma} \right) = \frac{Ab}{m} \left( 1 + \frac{b}{ma} \right),$$

quoniam hoc casu fit

$$M = \frac{b}{ma + b} \text{ ob } q = 1;$$

quo cognito examinemus aequationem, qua margo coloratus destruitur, quae postulat, vt fit

$$o = \frac{N'q}{k}; \text{ seu } o = \frac{b}{ma},$$

quod cum fieri nequeat, euidentis est, marginem coloratum hoc casu tolli non posse. Quodsi ergo hunc marginem tolerare velimus, consideremus etiam aequationem pro altera confusione tollenda

$$\frac{m \cdot x^2}{a^2 b} \left( \mu \left( \frac{\lambda}{a^3} + \frac{\nu}{AM} \right) + \frac{\mu' \lambda'}{A^3 k} \right) = \frac{x}{k^2}$$

quae ergo confusio ad nihilum redigi nequit; vnde nulla ratio suadet, duas vitri species adhibere; cum autem lens ocularis debeat esse vtrinque aequaliter conuexa, sumi debet  $\lambda' = 1 + \left( \frac{\sigma - \rho}{2r} \right)^2$  deinde pro priori lente sumi conuenit  $\lambda = 1$ , quo tota confusio minor reddatur hincque definiatur semidiameter aperturæ primæ lentis  $x$ ; quo cognito erit  $y = \frac{bx}{ma}$  et

men-

mensura claritatis  $= 20\gamma = \frac{20b\alpha}{m\alpha}$ . Pro microscopiis quidem sumi solet  $k = 20$ . Verum hic nihil adhuc definiamus, cum sine dubio praestaret, si valor ipsius  $k$  ad 50 vsque augeri posset, uti in telescopiis fecimus.

### COROLL. I.

136. Cum sit  $\mathcal{A} = \frac{A}{A+1}$  ideoque unitate minus manifestum est, quo magis  $\mathcal{A}$  ad unitatem accedat, eo minorem fore confusionem ideoque pro  $x$  eo maiorem valorem inuentum iri. Cum igitur hoc eueniat, si  $A$  sit numerus magnus, hoc casu insuper alterum membrum in expressione pro confusione fiet minimum.

### COROLL. 2.

137. Cum igitur  $A$  adhuc arbitrio nostro sit permessa, eius valorem satis magnum assumi conueniet. Interim tamen longitudo instrumenti prohibet, ne litterae  $A$  valorem nimis magnum tribuamus; longitudo haec scilicet est spectanda, quae proxime erit  $Az$ ; quocirca ex maxima longitudine, quam admittere veluerimus, littera  $A$  definiatur.

### COROLL. 3.

138. Cum deinde etiam distantia obiecti  $z$  arbitrio nostro relinquatur, ob rationem iam allatam non conueniet hanc distantiam nimis magnam statuere, sed

sed potius praestabit, eam tam paruam assumere, quam circumstantiae permittunt; videtur autem haec distantia  $a$  vix infra dimidium digitum commode diminui posse.

## Scholion.

139. Quodsi ad has circumstantias non attendamus, binae lentes pro lubitu assumi poterunt atque tum adeo earum intervallum definire licebit, vt datam multiplicationem producant, quod quo clarius reddatur, spectemus ambas distantias focales  $p$  et  $q$  tanquam datas vna cum multiplicatione  $m$ . Cum igitur sit  $q = \frac{Ab}{m}$ ; inueniemus statim  $A = \frac{mq}{b}$  hincque  $\mathcal{A} = \frac{mq}{mq+b}$ . Deinde cum sit  $p = \mathcal{A}a$ ; hinc elicimus distantiam obiecti

$$a \doteq \frac{p}{\mathcal{A}} = \frac{mq+b}{mq} \cdot p = \left(1 + \frac{b}{mq}\right)p.$$

Intervallum autem harum duarum lentium capi debet

$$Aa \left(1 + \frac{b}{mq}\right) = p + q + \frac{mpq}{b}$$

Tum vero pro loco oculi erit

$$O = \frac{bq}{(mq+b)p} \left(p + q + \frac{mpq}{b}\right) \text{ et}$$

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{(mq+b)p}{m \left(p + q + \frac{mpq}{b}\right)}.$$

Denique cum  $A$  sit numerus satis magnus, aperturam lentis obiectivae tantam assumere licebit, ut sit eius semidiameter

$$x = \frac{1}{k} \sqrt[3]{\frac{bp^2q}{\mu\lambda(mq+b)}}$$

vnde concluditur mensura claritatis

$$= \frac{20.bq}{k(mq+b)} \sqrt[3]{\frac{bq}{\mu\lambda(mq+b)p}}$$

vnde intelligitur claritatem fieri eo maiorem, quo minor capiatur distantia focalis primae lentis  $p$  et quo maior capiatur distantia secundae lentis  $q$ .

### Exemplum.

140. Posita distantia obiecti  $= a$ , quae siue fit unius digiti siue minor, arbitrio artificis relinquatur; ac ne pro maioribus multiplicationibus secunda lens fiat nimis parva, sumamus  $A = 40$  fietque intervallum lentium  $= 40.a(1 + \frac{b}{ma})$  tum vero erit  $\mathcal{A} = \frac{40}{41}$ ; vnde pro apertura lentis obiectivae habebimus hanc aequationem:

$$\frac{mx^3}{a^2b} \left( \mu \left( \frac{41^3}{40^3} \lambda + \frac{41v}{40^2} \right) + \frac{\mu'\lambda'.b}{40^3 \cdot ma} \right) = \frac{x}{k^3}$$

vbi alterum membrum manifesto prae priori reici potest. Sumamus igitur  $\lambda = 1$  et cum

$$\mu \left( \frac{41^3}{40^3} + \frac{41v}{40^2} \right)$$

sit proxime  $= 1$  erit

$x = \frac{1}{k} \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{m}}$  hincque  $y = \frac{b}{km} \sqrt[3]{\frac{b}{ma}}$   
 et mensura claritatis  $= \frac{20b}{km} \sqrt[3]{\frac{b}{ma}}$ .

Quodsi ergo nunc vt in microscopiis fere fieri solet, sumatur  $k = 20$ , erit mensura claritatis  $= \frac{b}{m} \sqrt[3]{\frac{b}{ma}}$  ita, vt claritas decreseat in ratione  $m^{\frac{2}{3}}$ , cum in microscopiis simplicibus tantum decreuerit in ratione  $m$ . Denique pro loco oculi erit distantia

$$O = \frac{10b}{m} \left( 1 + \frac{b}{ma} \right).$$

Scholion.

141. Diminutio claritatis, quae hoc casu prodiit, parum negotium turbaret, si modo distantia obiecti  $a$  satis parua caperetur; verum praecipuum vitium, quo haec microscopia laborant, in hoc consistit, quod obiecta insigni marginē colorato cincta sint adparitura. Quare ante omnia erit curandum, vt ista microscopia ab hoc vitio liberentur, id quod alio modo praestari nequit, nisi insuper lentem introducendo, ita, vt huiusmodi microscopia ad minimum tribus lentibus constare debeant, et quoniam vitri diuersitas hic parum subsidii adferre potest; primo quidem omnes has lentes ex eodem vitro parari assumamus. Tum vero duos casus hic examini subici conueniet; alterum quo noua ista lens ante imagi-



nem realem, alterum vero, quo post eam collocatur; quos duos casus in sequentibus problematibus fusius pertractemus.

### Problema 2.

142. Microscopium compositum ita ex tribus lentibus conficere, vt margo coloratus euanescat et lens media ante imaginem realem cadat.

### Solutio.

Hoc ergo casu cum habeantur tres lentes litterarum P et Q prior P positium retinebit valorem; posterior vero Q negatiua statui debet. Ponatur igitur  $Q = -k$  vt sit multiplicatio  $m = Pk \frac{b}{a}$  ideoque  $Pk = \frac{ma}{b}$ ; vnde distantiae focales lentium erunt

$$p = 2a; q = -\frac{AB}{P} \cdot a; r = -\frac{AB}{Pk} \cdot a = -AB \cdot \frac{b}{m}$$

Deinde interualla lentium

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

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

quae vt ambo fiant positia, primo  $A \left(1 - \frac{1}{P}\right)$  debet esse positium; deinde etiam  $-AB > 0$  siue AB quantitas negatiua; ita, vt si A fuerit numerus positius, tum debeat esse  $P > 1$  et  $B < 0$ ; sin autem sit  $A < 0$ ; tum esse debeat  $P < 1$  et  $B > 0$ . Nunc consideremus spatium in obiecto conspicuum, cuius semi-

semidiameter erit

$$\zeta = \frac{q+r}{ma+b}, \quad ab\xi = Ma\xi,$$

ita, vt fit  $M = \frac{q+r}{ma+b} \cdot b$  vbi sumi poterit  $r = 1$ ,  
 si quidem lens ocularis vtrunque fiat aequalis. Pro  $q$   
 autem habetur ista aequatio  $- \mathfrak{B} q = (P - 1) M$ .  
 Deinde pro loco oculi fiat distantia  $O = \frac{r}{Ma} \cdot \frac{b}{m}$  quae  
 vt fiat positua, necesse est, vt  $r$  sit quantitas positi-  
 ua, ideoque  $A B$  quantitas negatiua, vt iam notauim-  
 us. Tum autem margo coloratus destruetur, si  
 fuerit

$$0 = \frac{q}{P} + \frac{r}{PQ} = \frac{q}{P} - \frac{r}{PK};$$

adeoque

$$k = \frac{r}{q} = \frac{1}{q} \text{ ob } r = 1. \text{ seu } q = \frac{1}{k}.$$

Hic igitur praeter expectationem nouus modus se of-  
 fert ista microscopia multo magis perficiendi atque  
 adeo campum visionis duplicandi, id quod fit, si lit-  
 terae  $q$  valor vnitati aequalis perinde ac litterae  $r$   
 tribuatur, ad quod necesse est, vt tam secunda, quam  
 tertia lens fiant vtrunque aequae conuexae; quamobrem  
 ponamus  $k = 1$ , vt fiat  $q = r = 1$ ; hincque

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

Tum vero erit  $P = \frac{ma}{b}$ ; vnde quia  $P > 1$  erit  $A > 0$ ;  
 et  $\mathfrak{A} > 0$  et  $\mathfrak{A} < 1$ . ideoque  $B < 0$ . Fiet autem

$$- \mathfrak{B} = \left(\frac{ma-b}{b}\right) M = \frac{2(ma-b)}{ma+b} \text{ ob } M = \frac{2}{ma+b} \cdot b;$$

ex quo ob  $\frac{m a}{b}$  numerum praemagnum erit proxime  $\mathfrak{B} = -2$  et  $B = -\frac{2}{3}$  plane, vt requiritur. Tuto autem statuere poterimus  $\mathfrak{B} = -2$ , etsi enim tum  $q$  aliquanto minor unitate prodeat; ideoque margo coloratus non perfecte tollatur, manente scilicet  $k = 1$ ; tamen defectus prior in campo visionis vix erit sensibilis, praecipue pro magnis multiplicationibus, deinde iam saepius annotauimus non opus esse, vt margo coloratus penitus destruat, quoniam locus oculi, ad quem refertur, non exiguam patitur latitudinem. Pro loco oculi vero nunc habebimus  $O = \frac{r(ma+b)}{2ma}$ .

Cum igitur nunc fit

$$\mathfrak{B} = -2, B = -\frac{2}{3}, P = \frac{ma}{b} \text{ et } k = 1;$$

littera vero  $A$  ita arbitrio nostro permittatur, vt tantum positua accipi debeat; distantiae focales lentium ita se habebunt:

$$p = 2a; q = \frac{2Ab}{m}; r = \frac{2}{3} \cdot \frac{Ab}{m} = \frac{1}{3} q$$

et distantia oculi

$$O = \frac{A(ma+b)b}{3m^2a} = \frac{A(1 + \frac{b}{ma})b}{3m}$$

ideoque proxime

$$O = \frac{Ab}{2m} = \frac{1}{2} r.$$

Interualla autem lentium nunc reperiantur

$$I \text{ et } II = Aa(1 - \frac{b}{ma}); II \text{ et } III = \frac{4}{3} \cdot \frac{Ab}{m};$$

sicque

ficque tota longitudo

$$= A a + \frac{2Ab}{3m}, \text{ existente } \zeta = \frac{2qb}{ma+b}.$$

Nihil igitur aliud restat, nisi vt aperturam primae lentis definiamus ex hac aequatione

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

vbi notandum est, quia ambae posteriores lentes debent esse vtrinque aequaliter conuexae, fore

$$\lambda' = 1 + \left( \frac{\sigma - \rho}{2r} \right)^2 \cdot (1 - 2\mathfrak{B})^2 = 1 + 25 \cdot \left( \frac{\sigma - \rho}{2r} \right)^2$$

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

At pro  $\lambda$  vnitatem sumi conuenit; tum ergo ob  $\mathcal{A} = \frac{p}{a}$  haec aequatio commode ita transformabitur.

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

Ponamus nunc breuitatis gratia

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

cuius valor vnitatem non nisi parum superabit, dummodo pro  $A$  numerus modicus assumatur. Quare cum  $\mu$  semper sit numerus ab vnitatem parum deficiens, ita, vt sumi possit  $\mu \mathcal{A} = 1$  quocirca habebimus  $x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{b}{ma}}$ , vbi pro  $k$  sumi potest 20 vel potius numerus adhuc maior, quo obiecta distinctius repraesententur. Tum vero erit mensura claritatis

$$= \frac{20pb}{kma} \sqrt[3]{\frac{b}{ma}}.$$

Coroll.

## Coroll. 1.

143. Cum adhuc littera  $A$  arbitrio nostro sit relicta; eam tantam assumi conueniet, vt distantia focalis  $r$  non fiat nimis exigua, etiam pro maximis multiplicationibus; scilicet vt pro multiplicatione  $m = 1000$  distantia focalis lentis ocularis non infra  $\frac{1}{2}$  dig. capi debeat, oportebit sumere  $A > 100$ ; vnde erit  $\mathcal{A} = \frac{100}{101}$ .

## Coroll. 2.

144. Neutiquam vero consultum erit, litterae  $\mathcal{A}$  multo maiorem valorem tribuere, quia tum longitudo instrumenti nimium excreset; si enim posito  $A = 100$ , distantia obiecti  $a$  vnus tantum digiti sumeretur, longitudo instrumenti octo pedes esset superatura; quare si velimus statuere  $A = 100$ , necesse erit, vt distantia obiecti  $a$  ad dimidium digiti vel etiam  $\frac{1}{2}$  dig. reducatur.

## Coroll. 3.

145. At si distantia  $a = \frac{1}{2}$  dig. nimis parua videatur, praestabit vtique assumere  $A = 50$  quo casu lens ocularis etiam si millies multiplicemus, tamen vix infra  $\frac{1}{2}$  dig. sit reducenda quae magnitudo in praxi facile admitti potest, cum talis lens aperturam adhuc patiatur pupilla maiorem.

Coroll.

## Coroll. 4.

146. At si tantum sumatur  $A = 50$ ; tum erit  $\mathcal{M} = \frac{50}{37}$  ita, vt distantia focalis lentis obiectiuæ  $p$  tantillo minor accipi debeat, quam distantia obiect.  $a$ , quam pro circumstantiis commode  $= \frac{1}{2}$  dig. sumere licebit. Praeterea vero valor litterae  $A$  multo propius ad unitatem reuocabitur, dum bina posteriora membra huius litterae plane pro euanescentibus haberi poterunt.

## Scholion.

147. Haec microscopiorum species pleraque instrumenta, quae hodie sub titulo microscopiorum compositorum circumferuntur, in se complectitur, quae igitur pro eo melioribus sunt habenda, quo minus a constructione hic praescripta discrepant. Praecipua autem proprietas in hoc consistit, quod distantia focalis lentis mediae triplo maior sit, quam lentis ocularis haeque lentes ita disponantur, vt imago realis media interiaceat inter binas lentes oculares, siue, quod eodem redit, vt interuallum harum duarum lentium duplo maius sit, quam distantia focalis postremae lentis. Quo igitur constructionem horum microscopiorum clarius ob oculos ponamus, primo consideremus lentem obiectiuam, quae tantum a distantia obiecti  $a$ , quam pro lubitu assumere licet, pendet, cuius constructio si ex vitro communi, pro quo est  $n = 1,55$ , paretur, ita se habet:

Tom. III.

Y

Con-

Constructio lentis obiectivae pro data distantia obiecti  
 $a$  ex vitro communi paranda:

Radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - 2(\sigma - \rho)} = \frac{p}{\sigma, 2194} = 4, 5579. p.$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + 2(\sigma - \rho)} = \frac{p}{1, 1987} = 0, 6255. p.$$

vnde deducitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum ex tribus  
 lentibus compositorum.

Pro quavis multiplicatione.

148. Singulae hae lentes ex vitro communi  
 cuius refractio est  $n = 1, 55$  parentur et posita ob-  
 iecti distantia  $= a$ , quam commode  $= \frac{1}{2}$  dig. assumere  
 licebit, erit

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est  
 $p = \frac{50}{51}. a$ , sumatur

$$\text{radius faciei} \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = 4, 4668. a \\ \text{poster.} = 0, 6130. a \end{array} \right.$$

eius aperturæ semidiameter statuatur

$$x = \frac{0, 0980. a}{\sqrt[3]{m a}}$$

et distantia ad lentem secundam  $= 50. a - \frac{400}{m}$  dig.

II. Pro secunda lente, cuius distantia focalis est  
 $q = \frac{800}{m}$  dig. sumatur

radius

radius vtriusque faciei  $= \frac{220}{m}$  dig.

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

et distantia ad lentem tertiam  $= \frac{537}{m}$  dig.

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis  
 $r = \frac{267}{m}$  dig. erit

radius faciei vtriusque  $= \frac{202}{m}$  dig.

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

et distantia ad oculum  $= \frac{122}{m}$  dig.

IV. Spatii in obiecto conspicui femidiameter  
 erit  $\zeta = \frac{+a}{m a + 2}$  dig.

et instrumenti longitudo  $= 50. a + \frac{267}{m}$  dig.

atque mensura claritatis

$$= \frac{16}{m \sqrt{m a}}$$

Notari hic meretur primam lentem tantum a distantia obiecti  $a$  pendere eamque pro omni multiplicatione retineri posse; duas vero posteriores lentes tantum a multiplicatione pendere easdemque pro omni distantia obiecti  $a$  locum habere posse; vnde tantum pro variis aliquot multiplicationis gradibus præcipuis duas has lentes construi conueniet; veluti tabella sub-iuncta indicabit:

Y 2

Distan-



Distantia focalis.                  Distantia.

<i>m</i>	lentic II.	lentic III.	II. et III.	Oculi.
50	16 dig.	5,33 d.g.	10,67 dig.	2,67 dig.
100	8	2,67	5,33	1,33
200	4	1,33	2,67	0,67
300	2,66	0,89	1,77	0,44
400	2,	0,67	1,33	0,33
500	1,40	0,53	1,07	0,27
600	1,33	0,44	0,88	0,22
800	1,	0,33	0,67	0,17
1000	0,8	0,27	0,53	0,13

Interim tamen deinceps ostendemus, quemadmodum etiam iisdem ternis lentibus retentis microscopia ad omnes multiplicationes accommodata construi possint.

### Scholion 2.

149. Formulae, ex quibus hanc microscopiorum constructionem deduximus, ita sunt generales, ut etiam ad telescopia accommodari queant. Cum enim tum sit  $a = \infty$ , et  $A$  a distantiam focalem lentis obiectivae denotet, evidens est statui debere  $A = 0$  ideoque etiam  $A = 0$ ; ita tamen, ut sit  $Aa = p$  quare ob  $b = a$ , erunt distantiae focales duarum reliquarum lentium

$$q = -\frac{sp}{P} \text{ et } r = -\frac{Bp}{Pk} = -\frac{Bp}{m};$$

sive

siue ob

$$\mathfrak{B} = -2 \text{ et } B = -\frac{2}{3} \text{ erit}$$

$$q = +\frac{2p}{m} \text{ et } r = +\frac{2p}{3m} = \frac{1}{3} q$$

lentium porro interualla

$$I \text{ et } II = p \left( 1 - \frac{1}{m} \right)$$

$$II \text{ et } III = \frac{4p}{3m} = 2r;$$

et distantia oculi

$$O = \frac{p(m+1)}{3m^2} = \frac{m+1}{2m} r;$$

vnde longitudo telescopii tota

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

Tum vero semidiameter campi visionis

$$\frac{\xi}{a} = \Phi = \frac{1}{4} \frac{r^2}{m+1}.$$

Denique pro apertura determinanda habebitur

$$x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{1}{m}} \text{ hincque } y = \frac{p}{km} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}$$

et mensura claritatis =  $\frac{20p}{km} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}$ .

Praeterea vero hic notasse iuuabit primo semidiametrum imaginis realis, qui cum in genere sit =  $AB\xi$ , erit is =  $-\frac{p}{3(m+1)}$ ; quodsi enim in hoc loco diaphragma inseratur, eius foramen hinc determinari debet; deinde cum sit semidiameter penicillorum ra-

diorum in oculum ingredientium =  $y = \frac{p}{km} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}$

quoniam in loco oculi operculum statui solet foraminulo pertusum, eius semidiameter hinc determinabitur. Nihil autem impedit, quominus hoc foraminulum maius statuatur. Cum vero in telescopiis detur

$$x = my, \text{ erit } p = kmy \sqrt[3]{m}.$$

Hinc igitur si vitro communi utamur, cuius refractio est  $n = 1,55$  sequens nascitur:

### Constructio Telescopii astronomici.

tribus lentibus instructi

I. Pro prima lente, obiectiua, cuius distantia focalis est  $p = kmy \sqrt[3]{m}$  ideoque datur,

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{1,5274} = 0,6145 \cdot p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{2,1907} = 0,4565 \cdot p$$

eius aperturæ semidiameter  $x = my$

et distantia ad lentem secundam  $= p \left(1 - \frac{1}{m}\right)$ .

II. Pro secunda lente, cuius distantia focalis est

$$q = \frac{2p}{m} \text{ erit}$$

$$\text{radius utriusque faciei} = \frac{11}{10} q = \frac{11 \cdot p}{5 \cdot m}$$

eius aperturæ semidiameter  $= \frac{1}{2} q$

et distantia ad lentem ocularem  $= \frac{4p}{3m} = \frac{2}{3} q = 2r$ .

III.

III. Pro lente oculari, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{2p}{3m} = \frac{1}{3} q \text{ erit}$$

$$\text{radius vtriusque faciei} = \frac{11}{10} r = \frac{11p}{15m} = \frac{11}{30} q;$$

$$\text{eius aperturæ semidiameter} = \frac{1}{4} r$$

$$\text{et distantia ad oculum} = \frac{m+1}{2m} \cdot r.$$

IV. Longitudo ergo huius telescopii erit

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

et campi apparentis semidiameter

$$\Phi = \frac{1}{4} \cdot \frac{2}{m+1} = \frac{1718}{m+1} \text{ minut.}$$

V. Si in loco imaginis realis, quæ in medio puncto inter binas posteriores lentes existit, diaphragma constitui debeat, eius semidiameter esse oportet

$$= - \frac{p}{3(m+1)}.$$

### Problema 3.

150. Datis tribus lentibus conuexis, quarum tertiæ distantia focalis triplo sit minor, quam secundæ, ex iis microscopium componere, quod ad omnes multiplicationes producendas sit aptum.

### Solutio.

Sit primæ lentis, quæ locum obiectivæ occupat, distantia focalis =  $p$ ; secundæ lentis =  $q$  et tertiæ

tiae lentis  $= r = \frac{1}{2} q$  quae omnes tres distantiae sint positivae et datae, vna cum multiplicatione  $= m$  quare si formulas in superiore problemate inuentas contemplerur, ex binis posterioribus lentibus statim colligimus

$$A = \frac{mq}{2b} \text{ ideoque } \mathcal{A} = \frac{mq}{mq+2b}.$$

Porro ex prima lente innotescet distantia obiecti

$$a = \frac{mq+2b}{mq} \cdot p = p \left( 1 + \frac{2b}{mq} \right).$$

Hinc nostrae lentes sequentia inter se interualla tenere debebunt:

$$\text{I et II } \frac{(mq+2b)p-bq}{2b} = p - \frac{1}{2} q + \frac{mpq}{2b};$$

$$\text{II et III } = 2r = \frac{2}{3} q.$$

Deinde vt hae lentes tam eundem campum producant, quem supra assignauimus, quam etiam eandem claritatem; circa has tres lentes datas insuper requiritur:

I. Vt lens prima propemodum fit plano conuexa, eiusque facies plana obiecto obuertatur, vel adhuc magis praestabit, si radius anterior sexies vel septies circiter maior sit, quam posterior.

II. Vt binae reliquae lentes vtrinque sint aequaliter conuexae.

Tum vero spatii in obiecto conspicui semidiameter

$$\text{erit } \zeta = \frac{b}{2m} \cdot \frac{mq+2b}{(mq+2b)p+bq} \cdot p$$

pro

pro quo requiritur, ut oculi a lente oculari distantia sit

$$= \frac{1}{2} r \left( 1 + \frac{bq}{(mq+2b)p} \right) = \frac{1}{2} r \text{ proxime.}$$

Praeterea vero pro apertura lentis obiectiua eius semidiameter reperitur

$$x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{bq}{(mq+2b)p}}, \text{ vbi notetur}$$

quo magis  $k$  numerum 20 superare accipiat, eo minorem fore confusionem, atque sic inuento  $x$  mensura claritatis erit

$$\frac{20b}{ma} \cdot x = \frac{20bq \cdot x}{(mq+2b)p}.$$

Pro diaphragmate in loco imaginis realis constituendo erit radius foraminis

$$\frac{2}{3} A \zeta = \frac{1}{2} r \cdot \frac{(mq+2b)p}{(mq+2b)p+bq}.$$

### COROLL. I.

151. Quod primo ad distantiam obiecti attinet, ea semper erit aliquanto maior quam distantia focalis lentis obiectiuae idque eo magis, quo minor fuerit multiplicatio. Sin autem multiplicatio adeo fiat infinita, sumi debet haec distantia  $a = p$ .

### COROLL. 2.

152. Interuallum vero lentium primae et secundae potissimum a multiplicatione  $m$  pendet, ita, ut pro multiplicatione infinita hoc interuallum adeo

Tom. III.

Z

infini-

infinitum sit capiendum. Ne igitur pro maioribus multiplicationibus hoc interuallum nimis proleat magnum; hoc incommodum euitabitur, si quantitates  $p$  et  $q$  tam paruae accipiantur, quam circumstantiae in praxi obseruandae permittunt.

## COROLL. 3.

153. Cum loco  $x$  valore substituto sit mensura claritatis

$$\frac{\sqrt[3]{\frac{20bq}{(mq+2b)k}}}{\sqrt[3]{\frac{bq}{(mq+2b)p}}}$$

intelligimus, claritatem eo fore maiorem, quo minor fuerit distantia focalis  $p$ ; quam tamen tantam esse conuenit, vt distantia obiecti  $a$ , quae ipsi proxime est aequalis, non fiat nimis exigua; praeterea vero etiam claritas proportionalis est isti formulae

$$\left(\frac{q}{mq+2b}\right)^{\frac{4}{3}}$$

quae circumstantia suadet pro  $q$  valorem non nimis exiguum.

## EXEMPLUM.

154. Sumamus tres lentes datas ita esse comparatas, vt sit:

1°. Lentis primae distantia focalis  $p = \frac{1}{2}$  dig. eaque propemodum plano conuexa eiusque facies planior obiecto obuertatur. Sic enim distantia obiecti non nimis parua erit censenda.

2°. Se-

2°. Secundae autem lentis, quae vtrunque fit aequaliter conuexa, distantia focalis fit  $q = 1$  dig. vt aperturam admittat cuius femidiameter  $x = \frac{1}{4}$  dig.

3°. Tertiae vero lentis ocularis itidem vtrunque aequaliter conuexae fit distantia focalis  $r = \frac{1}{3}$  dig. vt aperturam admittat, cuius femidiameter  $= \frac{1}{12}$  dig. siue diameter  $= \frac{1}{6}$  dig.

His igitur datis momenta constructionis ita sunt comparata, vt quaedam neutiquam a multiplicatione pendeant; reliqua vero pro qualibet multiplicatione seorsim definiri debeant. Prioris generis sunt:

1°. Distantia tertiae lentis a secunda, quae constanter erit  $\frac{2}{3}$  dig. pro oculis scilicet valentibus, ita, vt lens ocularis ab imagine reali distet interuallo  $= \frac{1}{3}$  dig. scilicet suae distantiae focali aequali. In gratiam autem myopum et presbytarum conueniet hoc interuallum mutabile reddi ope cochleae, qua lens ocularis circiter parte quadragesima digiti vel propius admoueri vel longius remoueri possit.

2°. Distantia oculi a lente oculari itidem transferi potest constanter  $= \frac{1}{2} r = \frac{1}{6}$  dig. etiamsi enim reuera ea paulisper a multiplicatione pendeat et aliquantillo maior esse debeat; tamen locus oculi tantae praecisionis non est capax.

Momenta autem pro varia multiplicatione variabilia sunt sequentia:

Z 2

1°. Di-



1°. Distantia obiecti a lente obiectiua, quae hoc casu erit  $a = (\frac{1}{2} + \frac{a}{m})$  dig. sumto scilicet  $b = 8$  dig. ita, vt haec distantia semper superet  $\frac{1}{2}$  dig.

2°. Maxime autem a multiplicatione pendet intervallum lentium primae et secundae, quod si indicetur littera L; erit  $L = \frac{m}{32}$  dig. ita, vt pro multiplicatione  $m = 320$  L tantum fiat decem digitorum et si ad duos pedes augeatur, iam multiplicationi  $m = 768$  inferuiat ad quam mutationem producendam euidens est, tubo ductitio esse opus.

3°. Inprimis quoque a multiplicatione pendet apertura primae lentis, cuius semidiameter erit

$$x = \frac{1}{20} \sqrt[3]{\frac{2}{m+16}} \text{ dig.}$$

vbi sumimus  $k = 20$ . Perspicuum autem est, si valorem ipsius  $x$  minorem statuamus, confusionem in ratione triplicata diminutum iri.

4°. Quodsi in loco imaginis realis seu in distantia  $= \frac{1}{2}$  dig. post lentem mediam diaphragma velimus collocare, eius foraminis apertura esse debet

$$= \frac{1}{5} \cdot \frac{m+16}{m+32} \text{ dig.}$$

quare si multiplicatio sit valde magna hic semidiameter erit  $\frac{1}{5}$  dig. eiusque ergo diameter  $= \frac{1}{5}$  dig.; quae mensura etiam minoribus multiplicationibus inferuire potest, ita, vt diaphragma mutare non sit opus.

5°. Quod

5°. Quod ad foraminulum attinet, cui oculus est applicandus, si necesse videatur, eius semidiametrum ipsi  $y$  aequalem statuere, reperietur is  $= \frac{16x}{m+16}$ , qui ergo pro casu  $m = 112$  prodiret  $= \frac{1}{40}$  dig. Quoniam vero tantillum foraminulum quasi sensus effugeret, sufficet praecepisse, hoc foraminulum quam minimum fieri.

Hoc autem microscopio constructo quemadmodum hic est descriptum eius ope in obiecto spatium conspicietur, cuius semidiameter erit

$$\zeta = \frac{4}{m} \cdot \frac{m+16}{m+32} \text{ dig.}$$

qui ergo pro maioribus multiplicationibus erit  $\zeta = \frac{4}{m}$  dig. quod spatium certe satis est notabile. Denique vero mensura claritatis, qua obiecta cernentur, erit

$$\frac{320x}{m+16} = \frac{16x}{m+16} \sqrt[3]{\frac{x}{m+16}}$$

cuius quadrato proprie loquendo ipsa claritas censenda est proportionalis. Quod si ergo obiectum a sole collustratur et nos multiplicationem eo usque augere velimus, ut ipsa claritas centies millies adeo fiat minor (quandoquidem tum adhuc duplo maior erit, quam si obiectum a plena Luna illustraretur) hoc eveniet, pro multiplicatione  $m = 700$ ; quae multiplicatio tanta est, ut vix unquam maior desideretur.

## Problema 4.

155. Microscopium compositum ita ex tribus lentibus conficere, vt margo coloratus euanescat et lens media post imaginem realem cadat.

## Solutio.

Hoc ergo casu cum tres habeantur lentes, litterarum P et Q prior P negatiuum habebit valorem, posteriore Q manente positiuam. Sit igitur  $P = -k$ , vt fit multiplicatio

$$m = k Q \cdot \frac{b}{a} \text{ seu } k Q = \frac{m a}{b};$$

vnde distantiae focales lentium erunt

$$p = 2a; q = + \frac{AB}{k} a; r = - \frac{ABb}{m};$$

et lentium interualla

$$\text{I et II} = A a \left(1 + \frac{1}{k}\right);$$

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

vnde patet, esse debere  $A > 0$ , ideoque etiam  $2 > 0$  et  $2 < 1$ ; tum vero etiam  $B(Q - 1) > 0$ , ita, vt si B fit  $> 0$ , tum esse debeat  $Q > 1$ . sin autem  $B < 0$ , tum  $Q < 1$ . Nunc consideretur spatium conspicuum, cuius semidiameter est

$$\zeta = \frac{q+r}{m a + b} \cdot a b \xi, \text{ ita, vt posito}$$

$$M = \frac{q+r}{m a + b} \cdot b \text{ fiat } \zeta = M a \xi.$$

vbi sumi potest  $r = 1$ , siquidem lens ocularis fit vtrunque aequalis; et q vnitatem non superet, siue  
nega-

negatiue siue positiue. Pro  $q$  autem habebitur haec aequatio:  $\mathfrak{B} q = (k + 1) M$ . Deinde pro loco oculi fiet distantia  $O = \frac{r}{Ma} \cdot \frac{b}{m}$  quae ut sit positiua, debet esse  $r > 0$  seu  $AB < 0$  adeoque  $B$  negatiuum et  $Q < 1$ . Hinc igitur pro margine colorato tollendo habebitur ista aequatio:

$$0 = \frac{q}{P} + \frac{r}{PQ} = \frac{q}{k} + \frac{r}{kQ}$$

unde colligitur  $q = -\frac{r}{Q}$ ; quare cum sit  $Q < 1$ , prodiret  $q$  non solum negatiuum, sed etiam unitate maius quod cum sit absurdum, euidens est, hoc casu marginem coloratum tolli plane non posse; neque ergo opus est, ut hunc casum ulterius prosequamur.

### Scholion.

156. Hoc igitur casu reiecto istud caput, in quo simpliciora huius generis microscopia sumus contemplati, finiemus et quemadmodum haec microscopia ad maiorem perfectionis gradum euehi queant, indagabimus, praecipuum autem incommodum, quo haec telescopia etiamnum laborant, in hoc consistit, quod pro maioribus multiplicationibus claritas nimis fiat exigua, cuius rei ratio manifesto sita est in paruitate aperturæ  $x$ , quae autem maiorem valorem accipere non potest, nisi ipsa expressio pro semidiametro confusionis inuenta minorem valorem adipiscatur, id quod duplici modo obtinere poterimus; priore scilicet dum loco lentis obiectiuae simplicis  
duae

duae vel tres vel etiam quatuor lentes conuexae substituuntur, quippe quo modo id lucratur, ut hae lentes maiores distantias focales consequantur, quam lens simplex atque etiam maiorem aperturam adipiscantur. Deinde vero si etiam lentibus concavis uti velimus, expressio illa pro semidiametro confusio- nis adeo ad nihilum redigi poterit, ita, ut aperturae primae lentis alii limites non praescribantur, nisi quae ipsa lentis figura postulat. Deinde vero etiam si di- versas vitri species adhibeamus, adeo effici poterit, ut etiam altera confusio a diversa refractione oriunda pe- nitus tollatur, in quo etsi summus perfectionis gradus consistere videtur; tamen id adhuc incommodi se im- miscet, quod lentes illae loco obiectivae substituendae multo fiant minores, quod cum priore modo secus eueniat, utique operae erit pretium, hos ambos mo- dos percurrere. Denique vero etsi campus visionis hic est satis notabilis, tamen ut argumentum hoc plene absoluamus, etiam monstrabimus, quomodo hunc campum adhuc magis atque adeo ad libitum am- plificari conueniat.