

13  
Dissertatio Academica

De

*Observationibus Barometricis  
ope Thermometri corrigendis.*

---

Quam

*Consent. Ampl. Facult. Philos. Aboënsi,*

Præside

*M. Johanne Henrico Lindquist*

*Math. Prof. R. & O. atque R. Acad. Sc. Svec. Membro*

*Pro Gradu Philosophico*

*Publicæ Censuræ Submittit*

*Jacobus Wegelius,*

*Ostrobotniensis.*

*In Audit. Min. Die XX Jun. An. MDCCLXXXVIII.*

H. A. M. C.

---





§. I.

**B**arometrum, notissimum illud instrumentum, quod ad metiendam pressionem Atmosphæaræ adhibetur, a celebri Mathematico Florentino TORRICELLI A. 1643 inventum est, unde etjam nomine Tubi Torricelliani insigniri solet. Usus hujus instrumenti quum insignis sit in inquirendis phænomenis, tempestatumque variationibus, ex immutato aëris pondere dependentibus, mirandum non est, in eodem perficendo ejusque Theoria elaboranda Philosophos multum desudasse. Inprimis quidem id curandum judicarunt, ut quæ in tubo hoc simplici arcûs admodum limitibus circumscriptæ sunt columnæ mercurialis variationes, sensibiliores redderentur, quamobrem varia excogitata sunt Barometra composita & inclinata. Horum vero quo magis artificiosa fuit structura, eo pluribus deprehensa sunt nævis obnoxia, ususque eorum magis impeditus, unde factum est, ut ad pristinam suam formam simplicissimam hoc instrumentum reducere consultissimum judicaretur. Fatendum tamen est in hac etiam maxima Barometri simplicitate, plura adhuc occurrere, quorum effectus adeo sunt implicati

A

ut

ut ad hos discernendos singulari opus sit sollertia. Alia ut reticeamus, caloris præcipue atque frigoris vis in observationibus barometricis, iis exempli causa, quæ ad inveniendas montium altitudines instituuntur, aliisque ejusmodi, in quibus major requiritur exactitudo, minime negligenda est. Ex his nimirum nihil certum colligere licet, nisi prius ope Thermometri corrigantur, ut quid & quantum calori & frigori in variationibus mercurii sit adscribendum, dijudicari queat. Rationem vero harum correctionum, methodumque easdem ad calculos revocandi, paucis his pagellis pro modulo ingenii exponere conabimur.

§. II.

Primo agendum nobis est de correctionibus, quibus indigent observationes Barometricæ ob diversos caloris frigorisque in ipsum Mercurium seu fluidum tubo Torricelliano contentum effectus. Assumitur quidem vulgo, pressionem vel, quæ huic proportionalis est, elasticitatem aëris mensurari altitudine verticali, ad quam mercurius in tubo supra superficiem ejusdem libero aëri expositam suspensus hæret, quæ altitudo barometrica simpliciter vocari solet. Manifestum vero est in hac hypothese invariata supponi gravitatem specificam seu densitatem Mercurii. Generatim autem si in diversis observationibus diversæ fuerint gravitates mercurii specificæ  $G$  &  $X$ , altitudines observatæ  $a$  &  $b$ , atque pressionem seu elasticitates

tates aëris  $E$  &  $e$  respective; ex notissimis principiis hydrostaticis constat fore  $E: e :: aG: bX$ , sive pressionem aëris esse in ratione composita gravitatis specificæ atque altitudinis mercurii in Barometro. Hinc sequitur, invariata manere pressio aëris, licet varietur altitudo barometrica, si in ratione hujus inversa simul varietur gravitas mercurii specifica: Et vicissim, manente altitudine variari elasticitatem aëris in ratione diversæ densitatis mercurii. Immo evidens est, crescente altitudine Barometri, minui posse pressionem aëris, & vicissim illa imminuta hanc augeri, si ita varietur simul mercurii gravitas specifica, ut sit in priori casu  $G: X < b: a$  & in posteriori  $G: X > b: a$ . Quumque jam dudum experientia evictum sit, mercurium pariter ac omnia corpora fluida nec non pleraque solida, vi caloris rarefieri, vi frigoris vero condensari, adeoque gravitatem ejus specificam calore minui & frigore augeri; consequens est, nihil certi ex observationibus barometricis de pressione aëris, concludi posse, nisi simul vocatis in subsidium observationibus Thermometricis, ratio diversarum mercurii densitatum determinetur.

§, III.

Hunc Thermometri usum in corrigendis observationibus Barometricis primus docuit Cel. AMONTONS (*Mem. de l'Acad. R. des Sc. de Paris A. 1704*). Experimentis scilicet institutis invenerat a maximo frigo-

re, quod Parisiis observaverat, ad calorem ibidem maximum augeri volumen adeoque imminui densitatem mercurii parte sua  $\frac{1}{17}$ , unde 3 lin. seu  $\frac{1}{4}$  Pollicis Parisiensis variatio in altitudine barometri ex diversa aëris temperie oriretur, licet invariata maneret pressio atmosphæræ. Dolendum vero est Eum gradus Thermometri satis fixos non assignasse, inter quos expansio mercurii tanta locum obtineret. Postea plures eandem materiam attigerunt. Recentissime imprimis Cel. DE LUC hac de re fusius tractavit in præclaro suo opere: *Recherches sur les modifications de l'Atmosphère* Genève 1772 edito. Præter prolixitatem vero suam, hoc præsertim incommodo methodus Ejus laborat, quod peculiaria requirat Thermometra, ad inveniendas correctiones observationum barometricarum speciatim constructa, quæ tamen correctiones, adhibitis vulgaribus nostris Thermometris mercurialibus facillimo calculo investigari possunt.

#### §. IV.

Ut igitur pateat, qua ratione generatim, ope Thermometri cujuscunque mercurialis pro data quavis temperie exploranda sit gravitas mercurii specifica, sequens nobis solvendum est *Problema*:

*Si volumen datæ massæ mercurii in temperie O (hoc est: in temperie, quam Thermometri punctum O indicat,) sit ad volumen ejusdem in temperie E in data ratione*

*tionem 1: 1 + m, sicutque capacitas tubi thermometrici inter  
 O & E divisa in e partes aequales (quas Gradus ap-  
 pellamus & a puncto O versus E numerari supponimus),  
 data specifica mercurii gravitate G pro temperie gra-  
 duum g, invenire gravitatem ejusdem specificam X pro  
 temperie graduum x.*

Quo facilius reddatur problematis hujus solutio,  
 eam primo admittere liceat hypothesein, quod expan-  
 sio ipsius vitri in diversis caloris gradibus nulla sit aut  
 tam exigua ut plane negligi queat. Posita itaque ca-  
 pacitate tubi inter O & E = e, atque capacitate glo-  
 buli thermometri una cum capacitate tubi inter O &  
 globulum contenta = Z, manifestum est massam mer-  
 curii, cujus in temperie O volumen est Z, in tempe-  
 rie E occupaturam esse spatium Z + e. Hinc sequi-  
 tur esse  $Z: Z + e :: 1: 1 + m$  adeoque  $Z = \frac{e}{m}$ .

Quum autem in gradibus caloris g & x volumina  
 ejusdem massae mercurii sint Z + g & Z + x, seu (pro  
 Z inventum ejus valorem  $\frac{e}{m}$  substituendo)  $\frac{e}{m} + g$  &  
 $\frac{e}{m} + x$  respective, atque manente massa, gravitates  
 specificae sint in ratione voluminum inversa: conse-  
 quens est, fore  $X: G :: \frac{e}{m} + g: \frac{e}{m} + x$ , adeoque  

$$X = \frac{(e + mg)G}{e + mx}$$

Utut vero exigua sit vitri a calore expansio, eam  
 tamen ut communiter fieri solet in hac disquisitione

prorsus negligere, phænomena vetant satis sensibilem  
 voluminis ejus variationem arguentia. Quamvis au-  
 tem leges hujus expansionis experimentis nondum  
 plene exploratas concedamus, id tamen & rationi &  
 experientiæ maxime consentaneum nobis videtur,  
 massæ vitreæ atque mercurii in quibusvis caloris gra-  
 dibus semper proportionales esse voluminum varia-  
 tiones, nec non vitrum, sicut omnia corpora homo-  
 genea, quoad singulas dimensiones æqualiter expandi;  
 adeo ut 1:0 si fuerit datæ massæ vitri volumen in tem-  
 perie O ad ejusdem volumen in temperie E in ratio-  
 ne data  $1 : 1 \mp n$  (posita expansione mercurii sicut  
 supra): quam in hac temperie E augmenta volumi-  
 num vitri & mercurii habuerint rationem  $= n : m$ ,  
 eandem etiam rationem in quavis alia temperie horum  
 voluminum variationes fervent, & 2:0 quod sit longi-  
 tudo vel dimensio quævis corporis vitrei in temperie  
 O ad longitudinem vel dimensionem illam in tempe-  
 rie E in ratione  $= 1 : \sqrt[3]{1 \mp n}$ . His jam positis facilis  
 est problematis nostri solutio. Quum videlicet vitrum  
 quoad omnes dimensiones in eadem ratione dilatetur,  
 patet in quavis expansione similem manere figuram  
 ejusdem, adeoque capacitatem tam totius thermome-  
 tri, quam datæ cujusvis portionis hujus instrumenti,  
 calore utcunque dilatatam, semper esse in ratione lon-  
 gitudinis vel datæ unius dimensionis triplicata. In  
 temperie itaque O si fuerit capacitas tubi inter  
 O & E  $= e$ , capacitas vero globuli una cum parte  
tubi



cubi inter  $O$  & globulū intercepta =  $Z$ , evidens est capacitatem thermometri quæ in hac temperie fuerat =  $Z \dagger e$ , in temperie  $E$  futuram esse =  $(I \dagger n)(Z \dagger e)$ . Mercurius vero qui in illa temperie occupaverat spatium =  $Z$ , in hac habebit volumen =  $(I \dagger m)Z$ . Erit igitur  $(I \dagger m)Z = (I \dagger n)(Z \dagger e)$ ; adeoque  $Z = \frac{(I \dagger n)e}{m - n}$ . Porro si portio thermometri, quæ in temperie  $O$  fuerat =  $Z \dagger x$ , dato caloris gradu dilatata fiat =  $(Z \dagger x)(I \dagger v)$ , adeo ut augmentum ejus in hoc calore sit =  $v(Z \dagger x)$ , ex principiis supra positis sequitur in eodem hoc calore fore  $\frac{m \cdot v(Z \dagger x)}{n} =$  augmento voluminis mercurii, quod in temperie  $O$  fuerat =  $Z$ . Si igitur gradus iste caloris sit =  $x$ , erit  $Z \dagger \frac{m \cdot v(Z \dagger x)}{n} = (Z \dagger x)(I \dagger v)$ , unde  $v = \frac{nx}{(m-n)(Z \dagger x)}$ . Inventos valores pro  $Z$  &  $v$  substituendo, obtinetur massæ istius mercurii in gradu caloris  $x$  volumen =  $\frac{(I \dagger n)e \dagger mx}{m - n}$ . Similiter in gradu caloris  $g$  erit ejus volumen =  $\frac{(I \dagger n)e \dagger mg}{m - n}$ . His vero voluminibus quum reciproce proportionales sint gravitates specificæ  $X$  &  $G$ , manifestum est fore  $X = \frac{((I \dagger n)e \dagger mg)G}{(I \dagger n)e \dagger mx}$  Q. E. I.

*Schol. I.* Gradus caloris hic intelligimus, quales thermometro indicantur, augmentis voluminis mercurii proportionales. Utrum vero hæc voluminum aug-

✻   )   8   (   ✻

augmenta veris calorum eadem generantium incrementis proportionalia sint, hoc loco disquirere opus non est.

*Schol. 2.* Ad gravitatem mercurii specificam explorandam thermometra inprimis mercurialia adhibenda in problemate nostro supposuimus. Huic vero fini quævis etiam alia thermometra inservire possunt, dummodo gradus eorum cum gradibus thermometri mercurialis comparari queant.

*Schol. 3.* Quum gradus thermometri non in ipso tubo, sed in Scala eidem annexa notari communiter soleant, manifestum est diversam hujus Scalæ atque ipsius vitri dilatationem in diversis temperaturis aliquam in gradibus hisce aberrationem efficere, quamobrem si major desideretur exactitudo, ad veros thermometri gradus determinandos reductione quadam opus est. Quoniam vero ad hujusmodi Scalas faciendas materiæ vulgo adhibentur, quarum a calore expansiones parum a dilatationibus vitri differunt, in præsentī inprimis negotio reductio ista superflua est, quum insensibilis omnino fiat hinc oriunda gravitatis mercurii specificæ differentia.

#### §. V.

In applicatione præcedentis Problematis opus est, ut pro cognitis atque fixis caloris gradibus vel his  
corre-

❖ ) 9 ( ❖

correspondentibus Thermometri punctis O & E, quantitates istæ  $m$  &  $n$ , quæ in solutione nostra datæ assumuntur, experimentis prius determinentur. Hunc in finem supponimus, O indicare punctum congelationis & E punctum ebullitionis aquæ, quumque posterior hic caloris gradus pro diverso atmosphæræ pondere variabilis sit, eundem supponimus talem, qualis sub pressione aëris media in locis maritimis vel supra libellam maris parum elevatis observatur. His igitur positis determinanda primum est expansio vitri seu quantitas  $n$ . Quæ ex institutis ad hanc inveniendam experimentis pyrometricis, deducuntur confectaria, notabiliter quidem inter se differunt, quod qui rationem horum experimentorum probe perspexerit, haud mirabitur: medium tamen ex pluribus colligendo, ad veritatem prope satis pro scopo nostro accedemus. Cel. LAMBERT (*Pyrometr.* §. 217) tres adfert a diversis erutos pro  $\sqrt[3]{(r \frac{1}{2} n)}$  valores: 1,00086; 1,00060 & 1,00026, unde ipsius  $n$  valores inveniuntur sequentes: 0,0026; 0,0018 & 0,0008. Medium igitur ex his sumendo si statuamus  $n = 0,0017$ , a vero non multum nos aberrare autumamus.

In investiganda expansione mercurii seu quantitate  $m$  varii varias inierunt vias. Dn. DE LUC (*Rach. sur les modif. de l'Atmosph.* §§. 362---369) in ipso Barometro hanc determinare adgressus est, invenitque  $1 : m :: 27 : \frac{1}{2}$  adeoque  $m = \frac{1}{54} = 0,0185$ . Methodum vero hanc in errorem facile inducere palam est. Omni-

um autem optima ad hanc expansionem explorandam, data dilatatione vitri, nobis videntur experimenta, quæ cum mercurio in vitris Thermometri figuram referentibus instituuntur. In Thermometro D:ni DE L'ISLE, qui gradus hujus expansionibus mercurii correspondentes primus construere docuit, (*Mem. pour servir aux progrès de l'Astr. p. 267. Miscell. Berol. Tom. IV. p. 343.*) quum inter O & E numerentur 150° & quilibet gradus sit 10000:ma pars voluminis mercurii in calore ebullitionis aquæ, sequitur fore  $\frac{m-n}{1 \frac{1}{2} n} = 0.0152$ . In *Leçons de Phys. Exper. par Mr. NOLLET Tom. IV. Lec. XIII. p. m. 375.* adfertur experimentum, ex quo deducitur  $\frac{m-n}{1 \frac{1}{2} n} = 0.014$ . Paulo aliter & nostro quidem judicio melius hujusmodi experimentum factum est a Cel. STRÖMER (*K. Sv. Vet. Acad. Handl. 1745. p. 165*), ex quo eruitur  $\frac{m-n}{1 \frac{1}{2} n} 0.0174$ . Experimentum denique *Strömerianum* repetiit Cel. Noster LECHE (*K. Sv. Vet. Acad. Handl. 1758. p. 42 - - 46*) adhibitis vitris globo multum capaciiori instructis, invenitque exp. I:mo  $\frac{m-n}{1 \frac{1}{2} n} = 0.0161$ , 2:do = 0,0158, & 3:tio = 0.0190. Ex omnibus his medium colligendo probabilissimum nobis videtur fore  $\frac{m-n}{1 \frac{1}{2} n} = 0.0162$ , unde (adhibendo pro  $n$  valorem supra inventum) deducitur  $\frac{m}{1 \frac{1}{2} n} = 0.01795$  adeoque  $\frac{1 \frac{1}{2} n}{m} = 55,715$  quam proxime.

§. VI.

Ex allatis jam facilis est applicatio ad invenien-  
dam correctionem, qua ob effectum caloris frigidiorisve  
in ipsum mercurium, egent observationes Barometri-  
cæ. Retentis videlicet iisdem ac supra denominationi-  
bus erit (§. 4.)  $X = \frac{(55,715 e + g)G}{55,715 e + x}$ . Designante igitur  $g$   
temperiem normalem, ad quam omnes observationes  
reducendæ sint, positaque pro hac temperie, gravita-  
te mercurii specifica seu  $G = 1$ , si cuivis in temperie  $x$   
graduum observatæ altitudini  $= b$ , respondeat vera  
seu ad temperiem  $g$  reducta altitudo  $= a$ , sequitur  
(§. 2.) fore  $a = \frac{(55,715 e + g)b}{55,715 e + x}$  & vicissim  $b = \frac{(55,715 e + x)a}{55,715 e + g}$ .  
Unde porro obtinetur harum differentia seu effectus  
caloris, scil.

$$b - a = \frac{(x - g)b}{55,715 e + x} = \frac{(x - g)a}{55,715 e + g}$$

Pro dato itaque Thermometro sive dato  $e$ , atque  
determinato præterea gradu illo normali  $g$ , secundum  
formulas allatas facillimum est computare effectum ca-  
loris  $b - a$  pro quavis altitudine barometrica, & hinc si  
placet, tabulam construere, ex qua correctiones istæ  
sine ulteriori calculo depromi queant. In thermome-  
tro Svecano quum sit  $e = 100$ ; posito  $g = 12\frac{1}{2}$  (cui gra-  
dus respondent  $10^\circ$  in Thermometro REAUMURIANO  
&  $0^\circ$  in Therm. D:ni DE LUC) erit.

$$b - a = \frac{(x - 12,5)b}{5571,5 + x} = \frac{(x - 12,5)a}{5584}$$

Sic si pro  $a = 25, 40$  poll. geom. Svec. (qualis ex 12 annorum observationibus Meteorologicis Cel. Nostri LECHE, hic Aboæ est media altitudo barometrica cfr. *K. Sv. Vet. Acad. Handl.* 1763. p. 104) ponatur  $x = 35$ , erit  $b - a = \frac{1}{3} 0, 10233$ , posito vero  $x = -36, 4$  erit  $b - a = -0. 22243$ , unde differentia oritur  $= 0. 32476$  poll. geom. Quinque ex dictis observationibus LECHEANIS (cfr. l. c. p. 179 - 180) tanta temperiei diversitas in hac nostra regione deprehensa sit, patet differentiam altitudinis mercurii in Barometro ad  $\frac{1}{3}$  poll. geom. fere in hoc climate assurgere posse, etiamsi nulla foret variatio pressionis Atmosphærae, adeoque circiter sextam partem efficere differentia inter maximam (26, 42 poll.) & minimam (24, 14 p.) altitudinem Barometricam iisdem annis 1750 - 1761 heic loci observatam.

#### §. VII.

In Barometro simplici, quod ex tubo ejusdem ubique amplitudinis ita inflexo, ut crura ejus fiant parallela, constructum est, (eujus generis Barometri usum præ ceteris commendat Dn. DE LUC,) potest etiam absque adhibito proprie sic dicto Thermometro effectus caloris frigorisque æstimari secundum methodum Dni ROSENTHAL in *Beiträge zu der Vervfertigung, der wissenschaftlichen Kenntniß und dem Gebrauche meteorologischer Werkzeuge* I. B. (cujus recensionem videre licet in LICHTENBERGS *Magazin für das neueste aus der Physik und Naturgeschichte* II. B. 2. St. p. 123 seqq). Fundamentum hujus methodi detectu haud  
diffi-

difficile est. Neglecta videlicet exigua illa variatione quam in diversa temperie subit amplitudo tubi, evidens est longitudinem totius columnæ mercurialis seu summam altitudinum in utroque crure in diversis temperaturis proportionalem esse volumini, adeoque in ratione inversa gravitatis specificæ mercurii. Si igitur in temperie  $g$  observata sit harum altitudinum summa =  $s$  & differentia =  $a$ , in temperie vero  $x$  earundem summa =  $t$  & differentia =  $b$  sintque ut in §§. 2, 4, gravitates mercurii specificæ  $G$  &  $X$ , pressiones vero aëris  $E$  &  $e$  respectivæ; patet fore  $G : X :: t : s$  adeoque  $E : e$  ( $:: aG : bX$  §. 2.)  $:: at : bs$ . Hinc si assumatur altitudo data  $a$  pro mensura datæ elasticitatis  $E$ , erit elasticitatis  $e$  mensura =  $\frac{bs}{t}$ , adeoque per regulam proportionum facile invenitur altitudo barometri correctæ. Hæc vero methodus, præterquam quod æqualem ubique supponat tubi barometrici amplitudinem, quæ tamen præsertim in ipsa inflexione obtentu est difficillima, ad barometra nostra vulgaria plane non applicari potest.

§. VIII.

Præter memoratam hactenus actionem caloris frigidisque in ipsum Mercurium, alia adhuc nobis consideranda est magis sensibilis altitudinum barometricarum variatio, quæ ex diversa aëris temperie oritur. Notissimum est, quæ demumcunque adhibita cura in Tubo Torricelliano mercurio implendo, in superiore tamen

ejus parte aliquantulum semper aëris remanere, sensimque augeri aëre ex interstitiis mercurii evoluto. Potest quidem vi ignis, coctione ut dicitur mercurii in Barometro, hæc aëris quantitas insigniter minui, secundum methodum quam tradidit Cel. DE LUC (l. c. §. 356). Sed neque hoc artificium ad omnem aërem e Barometro expellendum sufficere, fatetur laudatus idem Auctor (l. c. §. 361.) Utut vero exiguus sit hic aër in parte Tubi Torricelliani a mercurio vacua, quum tamen idem multo majorem quam mercurius aliaque fluida expansionem vi caloris patiat, errores in observationibus barometricis haud contemnendos ex hac causa oriri posse manifestum est. Ad inveniendam igitur horum correctionem, si ponamus eam esse aëris hujus residui quantitatem, ut volumen ejusdem in temperie  $g$ , data vi  $= f$  (seu pondere columnæ mercurii, cujus altitudo  $= f$ ) compressi, æquetur cylindro cujus altitudo  $= c$  & basis æqualis lumini seu sectioni transversali cavitatis tubi barometrici, institutisque præterea experimentis inventum assumamus, volumen datæ massæ aëreæ in temperie  $O$  ad volumen ejusdem massæ in temperie  $E$ , una eademque vi in utroque casu compressæ, esse in ratione  $= 1: 1 + \lambda$ ; retentis iisdem ac antea denominationibus, ex iis quæ supra (§. 4.) disseruimus facile deducitur, in temperie  $x$  aëris istius residui vi  $= f$  compressi volumen fore æquale cylindro, cujus sub priori basi, altitudo est  $= \frac{(e + \lambda x) c}{e + \lambda g}$ . Posita

vero



vero secundum regulam MARIOTTIANAM experientiae satis conformem, densitate aëris vi comprimenti proportionali, si aër iste in tubo dilatatus occupet cylindrum, cujus sit altitudo =  $u$ , erit ejus elasticitas =  $\frac{(e + \lambda x) cf}{(e + \lambda g) u}$ . Si itaque in temperie  $x$  observata fuerit in hoc Barometro, altitudo mercurii =  $h$ , atque longitudo partis superioris a mercurio vacuæ =  $u$ , sequitur fore  $\frac{(e + \lambda x) cf}{(e + \lambda g) u} + h =$  altitudini  $b$ , quam in hac temperie  $x$  attingeret mercurius in Barometro, ab omni aëre perfecte vacuo, unde porro per formulam (§. 6) allatam invenietur pro temperie normali  $g$  altitudo Barometrica =  $a$ . (\*)

Assumta jam secundum experimenta D:ni LAMBERT (*Pyrometr.* §. 89)  $\lambda = 0,37$ . fit  $\frac{e + \lambda x}{e + \lambda g} = \frac{2,7027e + x}{2,7027e + g}$ , unde actionem caloris tam in mercurium quam in aërem residuum simul observando, obtinetur

$$h - a = \frac{(x - g) b}{55,715 e + x} = \frac{(25,715 e + g)(2,7027 e + x) f c}{(2,7027 e + g)(55,715 e + x) u}$$

Ad-

---

(\*) In hac solutione assumimus 1:0 nullam esse vitri a calore dilatationem, quia hæc respectu expansionis quam patitur aër, insensibilis omnino est; 2:0 aëris & mercurii in iisdem caloris gradibus dilatationes esse proportionales, quod ex comparatione rite instituta Thermometrorum aërei & mercurialis probari videtur; & 3:0 figuram cavitatis tubi ab aëre isto rarefacto occupatæ totam esse cylindricam, quod quidem in hac disquisitione sine metu erroris notabilis assumi potest, etiam si hæc cavitas a figura perfecte cylindrica aliquantulum aberraret. Si vero major foret cavitatis hujus inæqualitas, hæc optime mensurari potest ope mercurii eodem fere modo, quo in dimetiendis vitris Thermometricis usus est Cæl. DE L'ISLE, quo factæ longitudo ipsa  $u$  pro ratione istius inæqualitatis augenda est vel minuenda.

Adhibito igitur Thermometro Svecano, in quo  $e = 100$ , atque (§. 6.) posito  $g = 12, 5$  &  $f = 25, 4$  poll. geom. erit

$$h - a = \frac{(x - 12, 5) h}{5571, 5 + x} = \frac{(270, 27 + x) 501, 486 c}{(5571, 5 + x) u}$$

Hujus formulæ illustrandæ causa, si ponatur ex. gr. in Barometro datum  $c = \frac{1}{2}$  lin. = 0,05 poll. geom. atque observata  $h = 25, 1$  poll.  $u = 2, 5$  p. &  $x = \dagger 35$ . erit  $h - a = 0, 10073 - 0, 54622 = 0, 44549$  poll. In quo exemplo apparet, ex  $c = \frac{1}{2}$  lin. plus quam dimidii pollicis errorem in altitudine Barometri oriri.

Maximam difficultatem hac in re parit determinatio ipsius  $c$  seu quantitatis aëris residui in Barometro quovis dato. Ad hanc quidem inveniendam præ ceteris commendari solet methodus, qua inclinatione tubi in minimum spatium aër iste redigitur; sed observandum est, sub ista inclinatione aërem ad latera tubi ita sese componere posse, ut nisi majori copia adsit, nulla ejus bulla in suprema tubi parte conspicua remaneat, prout experimento instituto ostendit Dn. DE LUC (l. c. §. 344). Melior igitur nobis videtur hanc quantitatem  $c$  investigandi ratio, qua pro diversis caloris gradibus  $x$  in eodem Barometro diversa observantur  $h$  &  $u$ , manente  $a$  seu pondere Atmosphæræ invariato, (quod ope alius cujusvis Barometri, in constante quadam temperie servati, comprobari poterit); sic enim per formulam allatam duo obtinentur ipsius  $a$  valores, ex quibus inter se collatis oritur æquatio, quantitatem istam incognitam  $c$  determinans. Hæc vero Methodus eo laborat incommodo, quod nisi admodum magna fuerit differentia graduum  $x$ , errores in observationibus vix evitandi quantitatem ipsam  $c$  nimis afficiant. Quamobrem tutissimum erit aliud simul parare Barometrum, cui tantum ærcurii immittatur, ut in tubo data aëris quantitas remaneat. Ex hujus videlicet comparatione cum Barometro dato, calculo secundum formulam superiorem subducto invenietur, quantum aëris in hoc residuum sit.

§. IX. In assiculis, quibus tubi Barometrici affigi solent, pariter ac in Scalis, quæ hisdem annectuntur, si quæ ex diversa temperie aëris variationes accidant, has tam exiguas fore, ut tuto negligi queant, oppido patet: quare his prolixius immorari supervacaneum est. Quinque ex iis quæ de tubis Torricellianis simplicibus hæcenus disseruimus, facilis sit ad Barometra composita applicatio, horumque præterea, ut supra (§. 1.) statuimus, minus frequens jam sit usus; ulteriorem eorundem considerationem, brevitati studentes hoc loco præterimus.