



1753

De motu tautochrone pendulorum compositorum

Leonhard Euler

Follow this and additional works at: <https://scholarlycommons.pacific.edu/euler-works>

 Part of the [Mathematics Commons](#)

Record Created:

2018-09-25

Recommended Citation

Euler, Leonhard, "De motu tautochrone pendulorum compositorum" (1753). *Euler Archive - All Works*. 195.
<https://scholarlycommons.pacific.edu/euler-works/195>

This Article is brought to you for free and open access by the Euler Archive at Scholarly Commons. It has been accepted for inclusion in Euler Archive - All Works by an authorized administrator of Scholarly Commons. For more information, please contact mgibney@pacific.edu.



DE
MOTV TAVTOCHRONO
PENDVLORVM COMPOSITORVM.

AVCTORE
L. EULERO.

§. I.

Et si Theoria motus pendulorum, quae a Viro summo *Hugenio* primum felicissime est exposita, Mechanicam amplissimis atque vtilissimis inuentis locupletavit, tamen iam satis constat, modum, quo motum pendulorum in horologiis ope cycloidis ad vniformitatem reuocare est conatus, in praxi ad scopum non prorsus esse accommodatum. Quod quidem nullo Theoriae vitio vsu venit, quae firmissimis nititur fundamentis, neque ipsi Geometriae ratione certitudinis quicquam cedit: sed cum pendula, quae ad motum horologiorum moderandum, adhiberi solent, multum discrepent ab iis, quorum motus ope cycloidis in Theoria ad aequabilitatem reduci docetur; mirum non est, Theoriam praxi non perfecte respondere, atque in pendulis horologiorum inaequalitatem quamdam relinqui, etiamsi in Theoria perfectus Tautochronismus habeatur.

§. 2. Demonstravit autem *Huienius*, si corpus pendulum ita suspendatur, vt eius motus peragatur in cycloide vulgari basin horizontalem habente, tum omnes eius oscillationes, siue fuerint ampliores siue contractiores, aequalibus temporibus absolui. Verum tamen conditiones,
sub

sub quibus iste tautochronismus locum habet, probe sunt notandae, ne huic propositioni in se verissimae plus tribuatur, quam demonstrationis vis euincit. Primum igitur necesse est, vt motus fiat in medio non resistente, seu in spatio ab omni materia vacuo: deinde non minus requiritur, vt pendulum sit simplex, seu vt tota penduli massa in vno quasi puncto collecta existat: cuiusmodi pendulum satis exacte exhibetur, si globulus minimus simulque grauissimus ope fili tenuissimi et leuissimi, cuius pondus prae grauitate globuli euanescat, suspendatur.

§. 3. Nisi igitur tam medii resistentia, in quo motus peragitur, fuerit nulla, quam massa ipsius penduli quasi infinite parua, vti in Theoria assumitur, oscillationes etiamsi in cycloide absoluantur, tamen non erunt isochronae. Quare cum in vsu horologiorum neque aeris resistentia tolli queat, neque eiusmodi pendula adhiberi possint, quae pro simplicibus haberi liceat, ob hanc duplicem causam satis perspicuum est, hoc casu eam cycloidis proprietatem, quae tantum pro pendulis simplicibus in spatio vacuo est demonstrata, locum non amplius inuenire: neque ideo huiusmodi pendulorum oscillationes fore isochronas. Hunc etiam defectum ipsa experientia non obscure indicasse videtur, cum artifices vsu cycloidis ad motus horologiorum moderandos nunc fere penitus repudiauerint.

§. 4. Quod quidem ad difficultatem a medii resistentia oriundam attinet, quoniam ea ob aeris raritatem valde est parua, ea sine notabili errore negligi possit. Interim tamen Geometrae in ea superanda multo magis elaborauerunt, quam in altera, quae tamen vti mox
 sum

sum ostensus, motui multo maiorem inaequalitatem inducit. *Newtonus* enim demonstravit, si medii, in quo pendulum simplex agitatur, resistentia ipsis celeritatibus sit proportionalis, cycloidem non secus atque in spatio vacuo esse satisfacturam. Cum autem resistentia aeris non celeritatum rationem simplicem, sed duplicatam sequatur, hic cycloidis usus cessat, eiusque loco ad tautochronismum obtinendum aliam curvam substitui oportet, quam ego primus elicui atque in *Comment. Acad. Petrop. Tom.* exposui. Requirit ea autem, perinde ac cyclois *Hugeniana* pendulum simplex, neque pro pendulis compositis vllum usum praestat.

§. 5. Si igitur motui pendulorum, quibus horologia instrui solent, isochronismum inducere velimus, potissimum ad pendula composita erit respiciendum, quorum massa non in vno quodam puncto collecta, sed per totum penduli volumen, vti re vera est, dispersa concipiatur. Vnde sequens nascitur quaestio, *vt proposito pendulo quocunque composito, ea linea curua determinetur, in qua, si hoc pendulum moueatur, omnes eius oscillationes futurae sint aequidiurnae, seu aequalibus temporibus absoluantur.* Atque in hac inuestigatione mentem facile ab aeris resistentia abstrahere poterimus, tum quod calculus fieret maxime intricatus et insuperabilis, tum vero imprimis quod resistentia tam sit exigua, vt sine sensibili errore negligi queat. A solutione autem huius Problematis tota horologiorum perfectio, quae quidem ex hoc genere expectari potest, pendet.

§. 6. Motum quidem penduli cuiusuis compositi *Hugenius* ad motum penduli simplicis reducere docuit, dum

dum demonstravit omne pendulum compositum perinde oscillari, ac si tota eius massa in certo quodam puncto, quod centrum oscillationis vocat, esset collecta. Hinc pendulum compositum pari modo oscillationes suas absoluet, quo pendulum simplex, cuius longitudo aequetur distantiae centri oscillationis ab axe: sic igitur determinatio motus cuiusque penduli compositi ad inuentionem centri oscillationis perducitur, pro quo negotio *Hugenius* elegantem tradidit regulam, variis passim modis demonstratam. Primum autem animaduertendum est, hanc regulam tantum ad corpora rigida et inflexibilia patere, cuiusmodi quidem corpora vulgo ad pendula adhiberi solent. Deinde autem porro haec centri oscillationis inuentio tantum ad motum pendulorum circularem extenditur, quo pendulum circa axem fixum libere gyratur, eiusque singula puncta circulos describunt,

§. 7. Cum autem motus penduli circularis ad tautochronismum producendum sit ineptus, dum ampliores oscillationes tardius absoluuntur, quam minores; hic nobis motus penduli in alia quacunque linea curua erit euolendus. Potest vero pendulum ad curuam quamcunque describendam accommodari, si loco axis fixi, circa quem vulgo pendulum oscillatur, linea curua, quae illius curuae describendae sit euoluta; substituatur; simili modo, quo *Hugenius* docuit, pendulum intra duas cycloides suspendere, ut ab eo cyclois describeretur. In hunc finem superiorem penduli portionem flexibilem esse oportet, qua isti curuae applicatur, ut reliqua portio perpetuo secundum tangentem huius curuae extendatur, sicque nouam

curuam ex eius evolutione natam describat. Quo motu in genere expedito, eam curuam inuestigari oportebit, ad quam pendulum instructum omnes oscillationes aequalibus temporibus absoluat.

Fig. 6. §. 8. Si igitur pendulum quodcumque in puncto A sit suspensum, sit curua A M B eius directrix, quam superiori parte flexibili A M ita contactu complectatur, ut pars inferior M G, dum mouetur, ab ultimo contactus puncto M continuo in directum porrigatur. Primum ergo manifestum est, hanc tangentem M G per corporis centrum grauitatis G esse transiuram, eo quod media vis centrifugae directio, qua pendulum praeter grauitatem tenditur, per punctum hoc G transit. Deinde cum corpus hoc mouetur, punctum G describet curuam G C, cuius euoluta erit ipsa directrix A M B, ita ut ipsius radius caruedinis in puncto G sit recta G M. Sit recta A D, quae curuam in supremo puncto A tangit, verticalis, ad cuius alteram partem similis existat curua directrix A M B, in figura non expressa, hocque pendulum ista oscillabitur, ut eius punctum G in curua G C ad alteram partem producta motu reciproco alternatim descendat et ascendat, sicque oscillationes perficiat.

§. 9. Consideremus primum huius corporis situm naturalem, quo eius centrum grauitatis in rectae verticalis A C puncto C versatur, et in quo situ pendulum, nisi iam motum habeat perpetuo sit quieturum. In hoc situ sit punctum D centrum oscillationis totius penduli, cuius distantia a puncto A prodit, si singulae corporis particulae per quadrata distantiarum ab axe A multiplicentur, horumque

que productorum omnium summa per factum ex massa corporis in distantiam centri gravitatis ab axe $A C$ dividatur. Vel si per corporis centrum gravitatis C transfixus concipiatur axis horizontalis ipsi axi A , qui ad planum verticale $C A G$ normalis intelligatur, parallelus, singulaeque corporis particulae in quadrata distantiarum suarum ab hoc axe ducantur, atque horum productorum summa vocetur $= M k k$, denotante M massam seu pondus totius penduli, quam expressionem momentum inertiae corporis respectu istius axis per C ducti appello, erit rectangulum $C D$, $A C = k k$ seu $C D = \frac{k k}{A C}$. sicque ex quantitate cognita $k k$ centrum oscillationis D determinatur.

§. 10. Cum iam pendulum in alium quemcunque situm $A M G$ pervenerit, ubi curvam directricem $A M B$ in puncto M tangat: hic non amplius circa axem A , sed circa punctum M primo quidem instanti motu angulari feretur. Hinc intervallum inter centrum gravitatis G et centrum oscillationis H non amplius aequale erit intervallo $C D$ in situ naturali, sed ob diminutam penduli longitudinem $M G$, seu axem motus nunc in M promotum, intervallum $G H$ maius erit quam $C D$; cum enim esset $C D = \frac{k k}{A C}$, ob eandem rationem nunc erit $G H = \frac{k k}{M G}$, seu $G H : C D = A C : M G$. Quare cum pendulum compositum continuo perinde moveatur, ac si univcrsa eiusmodi in centro oscillationis esset collecta, perspicuum est, ob variabilitatem huius centri H nullum pendulum simplex exhiberi posse, cuius motus cum motu pen-

duli compositi conueniat, nisi curua directrix A M B prorsus tollatur.

§. 11. Huc accedit, vt dum penduli portio A M curuae directrici A M B applicatur; ea tantisper motus non fiat particeps. Quam ob rem cum quouis momento ea tantum massa, quae cum pendulo mouetur, spectari debeat, ipsa quoque massa eiusque adeo centrum grauitatis erit variabile, hincque porro eiusdem momentum inertiae respectu axis per centrum grauitatis ducti, quod ante vocauimus $= M k k$ continuo immutabitur, ex quo longe alia centri oscillationis ratio mutabilitatis existet. Vt igitur hanc posteriorem difficultatem remoueamus, superiorem penduli partem flexibilem, qua eius massa, modo aucta, modo minuta, censi debet, leuissimam inferiorem vero partem E F, quae penduli molem proprie constituit, grauissimam assumamus, vt augmenta illa et decremента ex portione leuissima orta sine errore pro nihilo reputari queant, simili modo quo resistentiae aeris effectum negligimus.

§. 12. Reiecta igitur massa portionis flexibilis A M tanquam minima, quippe quae re vera, nisi oscillationes admodum amplae efficiantur, valde parua existit, sit reliqua penduli massa $= M$, eius centrum grauitatis G, eiusque momentum inertiae respectu axis horizontalis per G ducti $= M k k$, quae quantitas ex motu oscillatoris libero definiiri potest, dum pendulum remota curua directrice A M B ad oscillationes minimas incitatur, si enim hoc casu centrum oscillationis reperiatur in D, vt fit A D longitudo penduli simplicis isochroni, erit $k k = A C . C D$. existente C corporis centro grauitatis.

Vt

Vt igitur praefens penduli situs, quo eius centrum gravitatis in G versatur, symbolis exprimatur, ponatur curvae directricis portio $AM = s$ et tota penduli longitudo $AMG = a$, quae est constans et ipsi AC aequalis, erit distantia $MG = a - s$, quae simul est radius osculi curvae CG in puncto G . Deinde per M ducatur recta verticalis MS , ac vocetur angulus declinationis penduli $SMG = \Phi$.

§. 13. Ponamus pendulum ex situ AC motum ita inchoasse, ut ibi celeritas centri gravitatis C debita fuerit altitudini b , seu ipsa celeritas $= \sqrt{b}$; hinc autem elapso tempore $= t$ pervenisse in situm AMG , ubi centri gravitatis G celeritas sit $= \sqrt{v}$. Iam tempusculo infinite parvo $= dt$ ulterius progrediatur in g , ita ut nunc curva directrix AMB tangatur in puncto m , existente eius elemento $Mm = ds$; erit angulus infinite parvus $GMg = d\Phi$, et spatiolum percursum $Gg = (a-s)d\Phi$, quod per tempusculum dt divisum dabit celeritatem centri gravitatis, ita ut sit $\sqrt{v} = \frac{(a-s)d\Phi}{dt}$ et $v = \frac{(a-s)^2 d\Phi^2}{dt^2}$. Cum autem inclinatio penduli ad rectam verticalem MS tempusculo hoc dt crescat angulo $= d\Phi$, motus corporis in G erit duplex; alter progressivus secundum directionem Gg celeritate $= \sqrt{v} = \frac{(a-s)d\Phi}{dt}$, alter gyratorius circa axem per G transeuntem, cuius celeritas angularis $= \frac{d\Phi}{dt}$. Hoc enim duplici motu coniuncto verus penduli motus existet; quippe qui semper considerari potest tanquam compositus ex motu progressivo centri gravitatis, et ex gyratorio circa axem per centrum gravitatis transeuntem.

§. 14. Antequam in effectum gravitatis, quo iste duplex motus retardetur, inquiramus, inuestigemus perturbationem motus a vi quacunque sollicitante oriundam. Solliciteur ergo pendulum in puncto quopiam Z a vi $ZX = P$, cuius directio ZX et ad rectam MZ normalis, quia vires obliquae eatenus tantum motum penduli afficiunt, quatenus per resolutionem praebent vim ad directionem MZ normalem. Sit interuallum $GZ = b$ ac primo quidem modus progressiuus perinde afficietur, ac si haec vis $ZX = P$ in ipso centro gravitatis esset applicata; quae ergo motum retardabit. Hinc cum massa corporis sit $= M$, per leges sollicitationis est:

$$\frac{2d(a-s)d\Phi}{dt^2} = \frac{-P}{M} \text{ posito } dt \text{ constante.}$$

Deinde cum huius vis P momentum sit respectu motus gyratorii $= Pb$, et momentum inertiae corporis $= Mkk$ erit retardatio motus gyratorii:

$$\frac{2dd\Phi}{dt^2} = \frac{-Pb}{Mkk}$$

§. 15. Hoc modo vterque corporis motus afficere tur, si corpus esset liberum, et ad omnes motus recipiendos aequae comparatum. Cum autem ob suspensionis rationem motus gyratorius perpetuo datam teneat rationem ad motum progressiuum, hinc punctum Z definitur, in quo vim P applicari oporteat, vt vtrique motui conueniens immutatio simul inducatur. Positionem vero huius puncti Z binae ante inuentae formulae sponte indicant: cum enim ex iis haec nascatur analogia:

$$dd\Phi : d(a-s)d\Phi = b:kk$$

$$\text{erit } b = \frac{kkdd\Phi}{a(a-s)d\Phi} = \frac{kkdd\Phi}{(a-s)dd\Phi - dsd\Phi}$$

Vnde

Vnde patet punctum hoc Z non incidere in centrum oscillationis H , quod puncto suspensionis M conueniat. Est enim $GH = \frac{kk}{a-s}$; cui quidem aequale foret interuallum $b = GZ$, si foret $ds = 0$, hoc est si punctum suspensionis M non effet variabile. Ob eius igitur variabilitatem interuallum GZ maius erit quam GH .

§. 16. Inuento hoc puncto Z , in quo vis applicata motum ad suspensionis penduli rationem accommodatum gignit, vim istam P ita definiamus, vt sollicitationi grauitatis aequi polleat; vt motum penduli a grauitate oriundum obtineamus. Vis grauitatis autem aequalis est ponderi penduli $= M$, eiusque directio per ipsum centrum grauitatis G deorsum tendit. Repraesentet ergo recta verticalis GV hanc vim, quae fit $= M$; atque nihil aliud supererit, nisi vt vis illius P momentum respectu puncti suspensionis M aequale reddatur momento vis grauitatis. Ob angulum itaque $VGF = \Phi$ erit

$M \cdot MG \cdot \sin. \Phi = P \cdot MZ$ seu $P = \frac{M(a-s) \sin. \Phi}{a-s+b}$; cum autem

sit $b = \frac{kkdd\Phi}{(a-s)dd\Phi - dsd\Phi}$ erit

$$a-s+b = \frac{(a-s)^2 dd\Phi - (a-s) dsd\Phi + kkdd\Phi}{(a-s)dd\Phi - dsd\Phi}$$

ideoque $P = \frac{M((a-s)^2 dd\Phi - (a-s) dsd\Phi) \sin. \Phi}{(a-s)^2 dd\Phi - (a-s) dsd\Phi + kkdd\Phi}$,

et $Pb = \frac{Mkk(a-s)dd\Phi \sin. \Phi}{(a-s)^2 dd\Phi - (a-s) dsd\Phi + kkdd\Phi}$.

§. 17. Quoniam igitur pro motu penduli supra altera aequatio inuenta est: $\frac{2dd\Phi}{dt^2} = \frac{Pb}{Mkk}$, si loco Pb valorem modo repertum substituamus, proneniet haec aequatio:

$$2dd\Phi$$

$$\frac{d^2 d\Phi}{dt^2} = \frac{-(a-s)d\Phi \sin. \Phi}{(a-s)^2 d\Phi - (a-s)dsd\Phi + kkdd\Phi}$$

quae transformabitur in hanc :

$$2(a-s)^2 dd\Phi - 2(a-s)dsd\Phi + 2kkdd\Phi = -(a-s)dt^2 \sin. \Phi$$

qua motus penduli a gravitate perturbatus, ideoque ipse motus oscillatorius determinabitur. Quia vero in hac aequatione differentiale dt ponitur constans, ea per $d\Phi$ multiplicetur, atque integretur, sic prodibit :

$$(a-s)^2 d\Phi^2 + kk d\Phi^2 = (dt^2 - dt^2) \int (a-s) d\Phi \sin. \Phi$$

vbi quia curva directrix $A M B$ tanquam data affumitur integrale $\int (a-s) d\Phi \sin. \Phi$ ob relationem inter s et Φ datam exhiberi poterit: ita autem id accepi, ponamus, vt evanescat posito $s = 0$, quo casu etiam sit $\Phi = 0$; eritque.

$$dt = \frac{d\Phi \sqrt{kk + (a-s)^2}}{\sqrt{C - \int (a-s) d\Phi \sin. \Phi}}$$

§. 18. Cum sit altitudo celeritati debita $v = \frac{(a-s)^2 d\Phi^2}{dt^2}$ erit nunc $v = \frac{(a-s)^2 c - \int (a-s) d\Phi \sin. \Phi}{kk + (a-s)^2}$; quae expressio ad statum initialem in situ penduli verticali $A C D$ transferatur, vbi fit $s = 0$; et $\int (a-s) d\Phi \sin. \Phi = 0$. Quare cum hoc statu sit $v = b$, erit $b = \frac{aac}{kk + aa}$, vnde loco constantis c celeritas initialis \sqrt{b} in calculum introduci poterit. Sit D centrum oscillationis penduli in situ verticali, erit ob $\bar{A}C = a$, $CD = \frac{kk}{a}$ ideoque $AD = \frac{aa + kk}{a}$, quo valore substituto habebitur $b = \frac{A C \cdot c}{AD}$. Quod si porro curvae descriptae CG ponatur abscissa $CQ = x$, ob $Gg = (a-s)d\Phi$, et rectam GM ad curvam CG normalem erit $\sin. GMS = \sin. \Phi = \frac{dx}{CG} = \frac{dx}{(a-s)d\Phi}$; ideoque $dx = (a-s)d\Phi \sin. \Phi$ et

et $f(a-s)d\Phi$ fin. $\Phi = x = CQ$. Hinc ergo erit $v = \frac{(a-s)^2(c-x)}{kk+(a-s)^2}$; et ob $MG = a-s$; $GH = \frac{kk}{a-s}$ altitudo celeritati debita v ita exprimetur, vt fit $v = \frac{MG(c-x)}{MH}$.

§. 19. Consideremus curuam descriptam CG tamquam datam, quoniam ex ea curua directrix AMB definitur et contra; sitque posita eius abscissa verticali $CQ = x$, arcus iam descriptus $CG = z$, et radius osculi $GM = r$, erit $a-s = r$; et $\frac{dz}{r} = d\Phi$; hinc ergo fit primo altitudo celeritati centri grauitatis in G debita $v = \frac{rr(c-x)}{kk+rr}$, vnde patet, pendulum eo vsque esse ascensurum, donec fiat $x = c$. Deinde vero elementum temporis dt ita exprimetur, vt fit:

$$dt = \frac{dz\sqrt{kk+rr}}{r\sqrt{c-x}}$$

cuius integrale debite sumtum indicabit tempus, quo pendulum per arcum indefinitum $CG = z$ ad altitudinem indefinitam $CQ = x$ ascendit. Quodsi ergo in hac expressione ponatur $x = c$, habebitur tempus totius ascensus, cui cum tempus sequentis descensus, ob defectum resistentiae aequale sit, pendulumque ex altera parte per similem curuam incedat, erit tempus vnus oscillationis $= 2 \int \frac{dz\sqrt{kk+rr}}{r\sqrt{c-x}}$, siquidem post integrationem ponatur $x = c$.

§. 20. Quando ergo in hac expressione, postquam factum est $x = c$, quantitas c relinquatur, duratio cuiusque oscillationis ab amplitudine arcus ea descripti pende- bit, neque propterea omnes oscillationes siue sint maio- res, siue minores aequalibus temporibus absoluentur. Quo igitur omnes oscillationes fiant isochronae, expressionem

Tom. III. Nov. Comment. P p inuen-

inuentam $2 \int \frac{dz\sqrt{kk+rr}}{r\sqrt{c-x}}$ ita comparatam esse oportet, vt posito post integrationem $x = c$, quantitas e ex ea penitus discedat, idemque constanter eius integralis valor resultet, quaecunque magnitudo litterae c tribuatur. Ex hac igitur affectione, si conueniens relatio inter z et x definiatur, vt ante memorata proprietas locum inueniat; cognoscetur natura illius curuae CG , secundum quam, si pendulum moueatur, id omnes oscillationes aequalibus temporibus fit peracturum.

§. 21. Quo igitur facilius huius curuae CG , quae cuiusque penduli compositi tautochronismus continetur, naturam inuestigemus, primo pendulum simplex contemplemur, cuius tota massa in puncto G sit collecta. Quoniam ergo corpus extra hoc punctum G nullas habet partes erit, $kk=0$, ac propterea tempus vnius oscillationis erit $= 2 \int \frac{dz}{\sqrt{c-x}}$: cuius valor a c non pendeat, si fuerit $dz = \frac{dx\sqrt{f}}{\sqrt{x}}$; et $z = 2\sqrt{fx}$; quae est aequatio pro cycloide. Eius autem radius osculi in imo puncto C , quia sub normali aequatur, erit $= \frac{zdz}{dx} = 2f$, qui cum ipsi $AC = a$ aequalis esse debeat, fiet $f = \frac{1}{2}a$; seu f aequabitur semissi penduli simplicis isochroni, quod quidem suas oscillationes minimas perficiat. Hanc autem elegantissimam cycloidis proprietatem *Hugenius* elicit, alique Geometrae deinceps variis demonstrationibus confirmaverunt.

§. 22. Vt ergo formula pro quocunque pendulo composito inuenta $2 \int \frac{dz\sqrt{kk+rr}}{r\sqrt{c-x}}$ ad tautochronismum accom-

commodetur, necesse est, vt ea induat hanc formam

$$2 \int \frac{dx \sqrt{\frac{1}{2} f}}{\sqrt{(c-x)x}},$$

fic enim posito post integrationem $x = c$,

littera c ex calculo egredietur, atque singulae oscillationes aequi diurnae erunt oscillationibus minimis penduli simplicis, cuius longitudo sit $= f$. Quodsi vero formula inuenta

$$2 \int \frac{dz \sqrt{(kk+rr)}}{r \sqrt{(c-x)}} \text{ cum hac } 2 \int \frac{dx \sqrt{\frac{1}{2} f}}{\sqrt{x(c-x)}} \text{ conferatur, sequens}$$

prodit aequatio:

$$\frac{dz \sqrt{(kk+rr)}}{r} = \frac{dx \sqrt{f}}{\sqrt{2x}} \text{ seu } \int 2 f x = \int \frac{dz \sqrt{(kk+rr)}}{r}.$$

Haec ergo aequatio exprimit naturam curuae CG tautochronae pro quocunque pendulo composito, quam non parum a cycloide discrepare; per se satis est manifestum.

§. 23. Quaeramus huius curuae radium osculi in puncto C , quoniam is esse debet $= AC = a$. Fiet ergo hoc loco $r = a$ ac propterea $\int 2 f x = \frac{2 \sqrt{(aa+kk)}}{a}$, vnde erit $2z = \frac{2 a a f x}{aa+kk}$. Cum igitur in puncto C radius osculi aequalis sit subnormali $\frac{2dz}{dx} = \frac{a a f}{aa+kk}$, necesse est, vt sit $\frac{a a f}{aa+kk} = a$, ideoque $f = a + \frac{kk}{a}$. Aequabitur ergo longitudo penduli simplicis isochroni f longitudini $AD = a + \frac{kk}{a}$; quod quidem per se est perspicuum, cum penduli huius compositi minimae oscillationes, quibus maiores, quaeque sunt isochronae, fiant in arcibus circularibus radio AC descriptis, ac proinde non secus se habeant, ac si tota corporis massa in centro oscillationis D esset collecta: ita vt ipsa longitudo AD exhibeat longitudinem penduli simplicis isochroni.

§. 24. Aequatio autem pro curua tautochrona inuenta: $\frac{dz\sqrt{(kk+rr)}}{r} = \frac{dx\sqrt{f}}{\sqrt{2ax}} = \frac{dx\sqrt{(kk+aa)}}{\sqrt{2ax}}$ constructu est difficillima, neque variables villo modo a se inuicem separare licet. Quamuis enim radius osculi r per binas reliquas variables x et z definiri queat, (erit enim, si applicata $QG = y$ ponatur, $r = \frac{-dz^2}{2dxdy} = \frac{-dydz^2}{2xdxz}$, posito dx constante, vel $r = \frac{dzdy}{dax}$ posito dz constante, et $dy = \sqrt{(dz^2 - dx^2)}$); tamen hinc aequatio tantopere perturbaretur, vt nihil prorsus ex ea concludi posset. Sin autem ex ea vel x vel z exterminetur in multo maiores tricas delaberemur. Cum igitur pro pendulo simplici constructio curuae tautochronae sit facillima, pro pendulo composito tantis laborat difficultatibus, vt eas nullo etiam nunc pacto superare potuerim.

§. 25. Si quidem loco quantitatum x et z introducatur angulus variabilis Φ , non solum aequatio ad duas variables reducetur, sed etiam a differentialibus secundi gradus liberabitur; neque tamen ad separationem variabilium pertingere licet. Cum enim fit $d\Phi = \frac{dz}{r}$, erit $dz = r d\Phi$, et $dx = (a - s) d\Phi \sin. \Phi = rd\Phi \sin. \Phi$, hincque $x = \int r d\Phi \sin. \Phi$. Substituantur hi valores pro dz et dx in aequatione inuenta, prodibitque.

$$\sqrt{(kk+rr)} = \frac{r \sin. \Phi \sqrt{(kk+aa)}}{\sqrt{2ax}}$$

vnde fit $2ax = \frac{(aa+kk)rr \sin. \Phi^2}{kk+rr}$: quae differentiatu

dabit: $2a dx = \frac{2aa \sin. \Phi^2}{kk+rr} r d\Phi - \frac{2aa \sin. \Phi^2}{(kk+rr)^2} r^2 d\Phi$

$$adx = \frac{aa \sin. \Phi^2}{kk+rr} r d\Phi - \frac{aa \sin. \Phi^2}{(kk+rr)^2} r^2 d\Phi$$

$$adx = \frac{(aa+kk)rrd\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi}{kk+rr} + \frac{(aa+kk)k^2rd\sin. \Phi^2}{(kk+ar)^2}$$

Hic si pro dx valor $r d\Phi \sin. \Phi$ substituatur, orietur

$$ad\Phi = \frac{(aa+kk)rd\Phi \cos. \Phi}{kk+rr} + \frac{(aa+kk)k^2dr \sin. \Phi}{(kk+rr)^2}$$

§. 26. Quamquam haec aequatio ad constructionis rationem aequae parum ac praecedens redigi potest, tamen aequatio $2ax = \frac{(aa+kk)rr \sin. \Phi^2}{kk+rr}$ insignem continet proprietatem, qua curua ista tautochrone CG determinari potest. Si enim in hac tautochrone CG ducantur radii osculi CA et GM, ille quidem in puncto imo C, hic vero in puncto quocunque G, atque pro punctis suspensionis A et M centra oscillationis notentur D et H, tum vero insuper ducantur horizontalis GQ et verticalis MS; quoniam erit AC = a; AD = a + $\frac{kk}{r}$; CQ = x; MG = r; MH = r + $\frac{kk}{r}$, et GS = r sin. Φ erit:

$$2CQ = \frac{AD \cdot GS^2}{MG \cdot MH}$$

Ducatur porro ex S recta ST in GM normalis, erit $2CQ = \frac{AD \cdot GT}{MH}$ seu AD : MH = 2CQ : GT, vel AD : 2CQ = MH : GT. Qua concinna proprietate natura curvae tautochroae CG exponitur.

§. 27. Vt tamen non nullum fructum ex hac aequatione percipiamus, accommodemus eam ad eiusmodi pendula, in quibus quantitas kk fit tam parua, vt prae reliquis quantitatibus, cum quibus comparatur, fere evanescat. Huiusmodi autem casus existet, si corpus penduli praecipuum EF fit valde ponderosum simulque minimum,

mum, ac praeterea oscillationes ampliores excludantur. Tum enim quo longius sumatur tale pendulum, eo minorem obtinebit valorem quantitas kk , respectu quantitatum aa et rr . Quod cum evenit, si aequationis inventae integrale per seriem exprimatur, cuius termini secundum potestates ipsius kk progrediantur, sufficiet huius seriei duos vel tres terminos initiales accepisse, cum sequentes ob altiores ipsius kk potestates sine errore praetermitti queant.

§. 28. Aequationem ergo quoque differentialem inventam secundum potestates ipsius kk disponamus, quae induet hanc formam :

$$\begin{aligned} &+ar^2d\Phi + 2aklrrd\Phi + ak^2d\Phi \\ &-aar^2d\Phi \operatorname{cof.} \Phi - a^2k^2rd\Phi \operatorname{cof.} \Phi - k^2rd\Phi \operatorname{cof.} \Phi = 0 \\ &\quad -kk^2d\Phi \operatorname{cof.} \Phi - k^2dr \operatorname{fin.} \Phi \\ &\quad -aakkdr \operatorname{fin.} \Phi \end{aligned}$$

ex qua, si kk euanesceret, foret $r = a \operatorname{cof.} \Phi$; ponamus ergo ad valorem ipsius r veriore inveniendum :

$$\begin{aligned} r &= a \operatorname{cof.} \Phi + k^2P + k^4Q + \text{etc. erit} \\ dr &= -ad\Phi \operatorname{fin.} \Phi + k^2dP + k^4dQ + \text{etc. atque} \\ r^2 &= a^2 \operatorname{cof.} \Phi^2 + 2ak^2P \operatorname{cof.} \Phi + 2ak^4Q \operatorname{cof.} \Phi + \text{etc.} \\ &\quad + k^4PP \\ r^3 &= a^3 \operatorname{cof.} \Phi^3 + 3a^2k^2P \operatorname{cof.} \Phi^2 + 3a^2k^4Q \operatorname{cof.} \Phi^2 \\ &\quad + 3a^2k^2P^2 \operatorname{cof.} \Phi + \text{etc.} \\ r^4 &= a^4 \operatorname{cof.} \Phi^4 + 4a^3k^2P \operatorname{cof.} \Phi^3 + 4a^3k^4Q \operatorname{cof.} \Phi^3 \\ &\quad + 6a^3k^2P^2 \operatorname{cof.} \Phi^2 + \text{etc.} \end{aligned}$$

§. 29.

§. 29. Quodsi iam hi valores in aequatione differentiali substituuntur, orietur sequens aequatio :

$$\begin{aligned}
 &+a^5 d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^4 + a^4 k^2 P d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^3 + a^4 k^4 Q d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^5 \\
 &-a^5 d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^4 + a^5 k^2 d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^2 + 3a^5 k^4 P^2 a d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^2 \\
 &\quad -a^5 k^2 d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^4 + 3a^5 k^4 P d\Phi \operatorname{cof.} \Phi \\
 &\quad + a^5 k^2 d\Phi \operatorname{fin.} \Phi^2 - 3a^5 k^4 P d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^5 = 0 \\
 &\quad - a^5 k^4 dP \operatorname{fin.} \Phi \\
 &\quad + a k^4 d\Phi \\
 &\quad - a k^4 d\Phi \operatorname{cof.} \Phi^5 \\
 &\quad + a k^4 d\Phi \operatorname{fin.} \Phi^5
 \end{aligned}$$

Hinc termino secundo ad nihilum redacto fiet :

$$a P \operatorname{cof.} \Phi^5 + \operatorname{cof.} \Phi^2 - \operatorname{cof.} \Phi^4 + \operatorname{fin.} \Phi^2 = 0$$

ideoque $P = \frac{-1 + \operatorname{cof.} \Phi^4}{a \operatorname{cof.} \Phi^5} = \frac{-1}{a \operatorname{cof.} \Phi^5} + \frac{\operatorname{cof.} \Phi^4}{a}$: ex quo

$$\text{porro fit } dP = \frac{-2 d\Phi \operatorname{fin.} \Phi}{a \operatorname{cof.} \Phi^5} - \frac{d\Phi \operatorname{fin.} \Phi}{a}$$

$$\text{et } P^2 = \frac{1}{a^2 \operatorname{cof.} \Phi^6} - \frac{2}{a^2 \operatorname{cof.} \Phi^2} + \frac{\operatorname{cof.} \Phi^2}{a^2}$$

§. 30. Tertius porro terminus ad nihilum redactus dat :

$$a^3 Q \operatorname{cof.} \Phi^3 + 3a^3 P^2 \operatorname{cof.} \Phi^2 + 3a P \operatorname{cof.} \Phi - 3a P \operatorname{cof.} \Phi^5 - a dP \operatorname{fin.} \Phi : d\Phi + 2 \operatorname{fin.} \Phi^2 = 0$$

quae aequatio, si loco P^2 , P , et dP valores modo inventi substituuntur abibit in :

$$a^3 Q \operatorname{cof.} \Phi^3 + \frac{6}{\operatorname{cof.} \Phi^4} - 3 - \frac{3}{\operatorname{cof.} \Phi^2} + 3 \operatorname{cof.} \Phi^2 + 3 \operatorname{fin.} \Phi^2 + \frac{3 \operatorname{fin.} \Phi^2}{\operatorname{cof.} \Phi^4} = 0$$

seu ob $\operatorname{fin.} \Phi^2 = 1 - \operatorname{cof.} \Phi^2$ habebitur

$$a^3 Q \operatorname{cof.} \Phi^3 + \frac{6}{\operatorname{cof.} \Phi^4} - \frac{6}{\operatorname{cof.} \Phi^2} = 0$$

$$\text{ideoque } Q = \frac{-6 + 6 \operatorname{cof.} \Phi^2}{a^3 \operatorname{cof.} \Phi^7} = \frac{-6 \operatorname{fin.} \Phi^2}{a^3 \operatorname{cof.} \Phi^7}$$

Quam

Quam ob rem erit proxime :

$$r = a \cos. \Phi - \frac{kk(1 - \cos. \Phi^2)}{a \cos. \Phi^3} - \frac{6k^4 \sin. \Phi^2}{a^3 \cos. \Phi^7}$$

vnde patet in situ penduli verticali, quo est $\Phi = 0$; fore $r = a = AC$, vti rei natura postulat.

§. 31. Pro curva ergo tautochrone CG , quae conveniat corporibus, in quibus quantitas kk valde est parva, nacti sumus aequationem inter eius radium osculi $GM = r$, eiusque amplitudinem seu angulum $GMS = \Phi$, ex qua aequatione quantitates constructioni huius curvae inferentes sequenti modo definiuntur. Sit arcus curvae $CG = z$; abscissa $CQ = x$ et applicata $QG = y$ eritque $dz = r d\Phi$; $dx = r d\Phi \sin. \Phi$ et $dy = r d\Phi \cos. \Phi$. Hinc ergo obtinebitur :

$$\begin{aligned} z &= a \int d\Phi \cos. \Phi - \frac{k}{a} \int \frac{d\Phi}{\cos. \Phi^3} + \frac{k}{a} \int d\Phi \cos. \Phi - \frac{6k^4}{a^3} \int \frac{d\Phi \sin. \Phi^2}{\cos. \Phi^7} \\ x &= a \int d\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi - \frac{kk}{a} \int \frac{d\Phi \sin. \Phi}{\cos. \Phi^3} + \frac{kk}{a} \int d\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi - \frac{6k^4}{a^3} \int \frac{d\Phi \sin. \Phi^3}{\cos. \Phi^6} \\ y &= a \int d\Phi \cos. \Phi^2 - \frac{kk}{a} \int \frac{d\Phi}{\cos. \Phi^2} + \frac{kk}{a} \int d\Phi \cos. \Phi^2 - \frac{6k^4}{a^3} \int \frac{d\Phi \sin. \Phi^2}{\cos. \Phi^6} \end{aligned}$$

§. 32. Integralia vero haec ita se habent, vt. sit :

$$\int d\Phi \cos. \Phi = \sin. \Phi; \int d\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi = \frac{1}{2} \sin. \Phi^2; \int d\Phi \cos. \Phi^2 = \frac{1}{2} \Phi + \frac{1}{2} \sin. \Phi \cos. \Phi$$

$$\int \frac{d\Phi}{\cos. \Phi^3} = \frac{\sin. \Phi}{2 \cos. \Phi^2} + \frac{1}{2} \text{tang.} (45^\circ - \frac{1}{2} \Phi); \int \frac{d\Phi \sin. \Phi}{\cos. \Phi^3} = \frac{1}{2 \cos. \Phi^2}; \int \frac{d\Phi}{\cos. \Phi^2} = \frac{\sin. \Phi}{\cos. \Phi}$$

$$\int \frac{d\Phi \sin. \Phi^2}{\cos. \Phi^2} = \frac{\sin. \Phi}{6 \cos. \Phi^6} - \frac{\sin. \Phi}{24 \cos. \Phi^4} - \frac{\sin. \Phi}{16 \cos. \Phi^2} - \frac{1}{18} \text{tang.} (45^\circ + \frac{1}{2} \Phi)$$

$$\int \frac{d\Phi \sin. \Phi^3}{\cos. \Phi^2} = \frac{1}{6 \cos. \Phi^6} - \frac{1}{4 \cos. \Phi^4}; \int \frac{d\Phi \sin. \Phi^2}{\cos. \Phi^6} = \frac{\sin. \Phi}{5 \cos. \Phi^5} - \frac{\sin. \Phi}{15 \cos. \Phi^3} - \frac{2 \sin. \Phi}{15 \cos. \Phi}$$

His ergo valoribus substitutis habebitur :

$$z = a \sin. \Phi + \frac{kk}{a} \sin. \Phi - \frac{kk \sin. \Phi}{2a \cos. \Phi^2} - \frac{kk}{a} \text{tang.} (45^\circ + \frac{1}{2} \Phi)$$

$$\frac{kk^4 \sin. \Phi}{a^3 \cos. \Phi^6} + \frac{kk^4 \sin. \Phi}{4a^3 \cos. \Phi^4} + \frac{3kk^4 \sin. \Phi}{8a^3 \cos. \Phi^2} + \frac{2kk^4}{8a^3} \text{tang.} (45^\circ + \frac{1}{2} \Phi)$$

$x =$

$$x = \frac{1}{2}a \sin. \Phi^2 + \frac{kk}{2a} \sin. \Phi^2 + \frac{kk}{2a} - \frac{kk}{2a \cos. \Phi^2} - \frac{k^4}{2a^3} - \frac{k^4}{a^2 \cos. \Phi^5} + \frac{3k^4}{2a^3 \cos. \Phi^6}$$

$$y = \frac{1}{2}a \Phi + \frac{1}{2}a \sin. \Phi \cos. \Phi + \frac{kk}{2a} \Phi + \frac{kk}{2a} \sin. \Phi \cos. \Phi - \frac{kk \sin. \Phi}{a \cos. \Phi}$$

$$- \frac{6k^4 \sin. \Phi}{5a^2 \cos. \Phi^5} + \frac{2k^4 \sin. \Phi}{5a^2 \cos. \Phi^5} + \frac{4k^4 \sin. \Phi}{5a^2 \cos. \Phi^5}$$

vnde pro quouis angulo Φ coordinatae curvae tautochronae x et y assignari, ideoque ipsa curua quaesita C G construi poterit.

§. 33. Ad vsum autem pendulorum expediet huius curvae euolutam, seu ipsam curuam directricem A M B construere; quo igitur hanc curuam A M B, quae pendulo motum tautochronum conciliat, definiamus, posito eius arcu quocunque A M = s , sit abscissa A P = p , et applicata P M = q ; erit $s = a - r$; $dp = ds \cos. \Phi$ et $dq = ds \sin. \Phi$, ideoque $p = \int ds \cos. \Phi$ et $q = \int ds \sin. \Phi$. Ex superioribus ergo habebitur:

$$s = a - a \cos. \Phi - \frac{kk \cos. \Phi}{a} + \frac{kk}{a \cos. \Phi^3} - \frac{6k^4}{a^2 \cos. \Phi^5} + \frac{6k^4}{a^2 \cos. \Phi^7}$$

vnde fit:

$$ds = ad\Phi \sin. \Phi + \frac{kk d\Phi \sin. \Phi}{a} + \frac{3kk d\Phi \sin. \Phi}{a \cos. \Phi^4} - \frac{30k^4 d\Phi \sin. \Phi}{a^2 \cos. \Phi^6} + \frac{42k^4 d\Phi \sin. \Phi}{a^2 \cos. \Phi^8}$$

hincque porro:

$$dp = ad\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi + \frac{kk d\Phi \sin. \Phi \cos. \Phi}{a} + \frac{3kk d\Phi \sin. \Phi}{a \cos. \Phi^3} - \frac{30k^4 d\Phi \sin. \Phi}{a^2 \cos. \Phi^5} + \frac{42k^4 d\Phi \sin. \Phi}{a^2 \cos. \Phi^7}$$

$$dq = ad\Phi \sin. \Phi^2 + \frac{kk d\Phi \sin. \Phi^2}{a} - \frac{3kk d\Phi}{a \cos. \Phi^2} + \frac{3kk d\Phi}{a \cos. \Phi^4} + \frac{30k^4 d\Phi}{a^2 \cos. \Phi^4} - \frac{72k^4 d\Phi}{a^2 \cos. \Phi^6} + \frac{42k^4 d\Phi}{a^2 \cos. \Phi^8}$$

§. 34. Quodsi iam hae formulae debite integrentur, primo quidem reperietur abscissa

$$p = \frac{1}{2}a \sin. \Phi^2 + \frac{kk \sin. \Phi^2}{2a} - \frac{3kk}{2a} + \frac{3kk}{2a \cos. \Phi^2} - \frac{15k^4}{2a^2 \cos. \Phi^4} + \frac{7k^4}{a^2 \cos. \Phi^6} + \frac{k^4}{2a^2}$$

Deinde cum sit. $\int d\Phi \sin. \Phi^2 = \frac{1}{2} \Phi - \frac{1}{2} \sin. \Phi \cos. \Phi$

$$\int \frac{d\Phi}{\cos \Phi^2} = \frac{\sin \Phi}{\cos \Phi} ; \int \frac{d\Phi}{\cos \Phi^4} = \frac{\sin \Phi}{3 \cos \Phi^3} + \frac{2 \sin \Phi}{3 \cos \Phi} ;$$

$$\int \frac{d\Phi}{\cos \Phi^6} = \frac{\sin \Phi}{5 \cos \Phi^5} + \frac{4 \sin \Phi}{15 \cos \Phi^3} + \frac{8 \sin \Phi}{15 \cos \Phi} ;$$

$$\int \frac{d\Phi}{\cos \Phi^8} = \frac{\sin \Phi}{7 \cos \Phi^7} + \frac{6 \sin \Phi}{35 \cos \Phi^5} + \frac{8 \sin \Phi}{35 \cos \Phi^3} + \frac{16 \sin \Phi}{35 \cos \Phi} ;$$

Obtinebitur :

$$q = \frac{1}{2} a \Phi - \frac{1}{2} a \sin \Phi \cos \Phi + \frac{kk\Phi}{2a} - \frac{kk \sin \Phi \cos \Phi}{2a} - \frac{kk \sin \Phi}{a \cos \Phi} + \frac{kk \sin \Phi}{a \cos \Phi^3} + \frac{k^4 \sin \Phi}{a^2 \cos \Phi} \left(\frac{4}{5} + \frac{2}{5 \cos \Phi^2} - \frac{36}{5 \cos \Phi^4} + \frac{6}{\cos \Phi^6} \right).$$

Cum igitur ambae coordinatae p et q ex dato angulo Φ qui curvae quoque AM amplitudinem metitur, determinari queant, curua quaesita AMB non difficulter constructur.

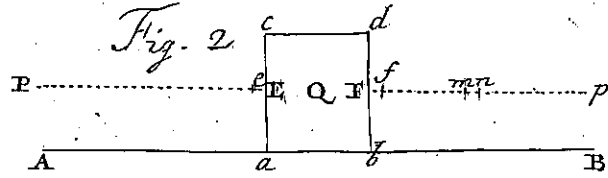
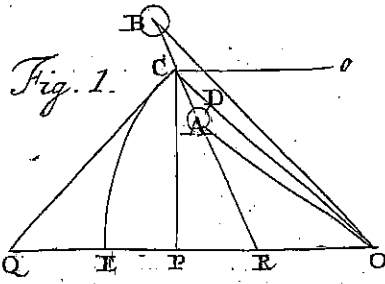


Fig. 3.

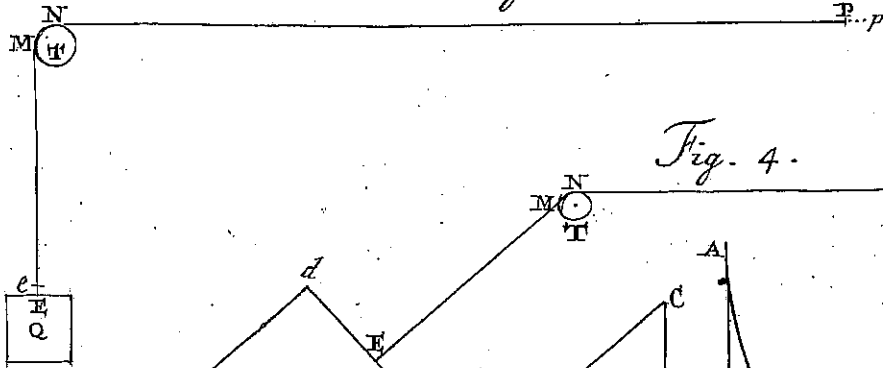


Fig. 4.

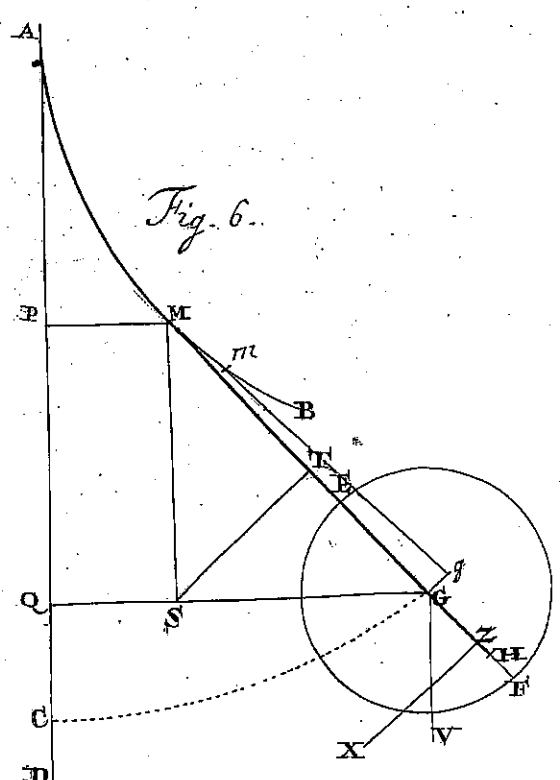
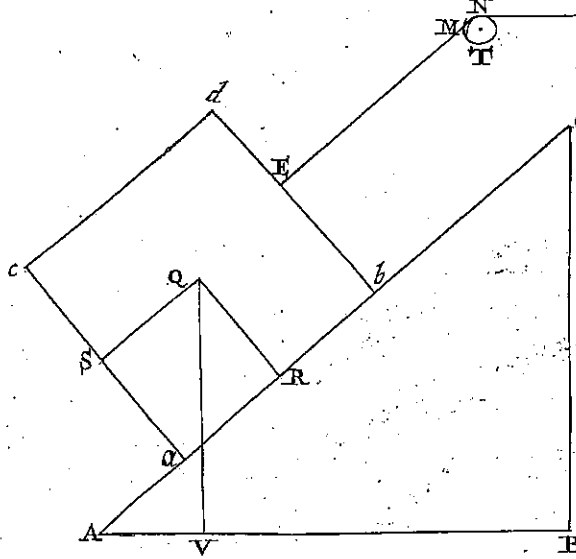


Fig. 5.

