



1775

Explicatio motus oscillatorii mirabilis in libra maiore observati

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, "Explicatio motus oscillatorii mirabilis in libra maiore observati" (1775). *Euler Archive - All Works*. 470.
<https://scholarlycommons.pacific.edu/euler-works/470>

EXPLICATIO
MOTVS OSCILLATORII
MIRABILIS IN LIBRA MAIORE
OBSERVATI.

Auctore

L. E V L E R O.

§. 1.

Cum nuper in causam huius phaenomeni, quod illustris *Bernoullius* commemorat inquisissimum, et solum librae iugum circa suum centrum mobile assumissimum, luculenter demonstrauit, hinc motum istum mirabilem nullo modo oriri potuisse. Nullum igitur plane est dubium, quin causa istius phaenomeni in motu oscillatorio totius librae ex scapo suspensae sit quaerendum, quandoquidem talis motus a rudi illa concussione totii librae imprimi debuit. Quoniam igitur agitationes solius iugi vix quicquam in motu oscillatorio lancium immutare valent, ut in superiori dissertatione ostendi, hic iugum cum trutina firmiter connexum assumo, ut totum librae systema exceptis lancibus tanquam corpus rigidum spectari possit.

§. 2. Sit igitur *O* punctum suspensionis, circa Tab. III. quod tota libra est mobilis, per quod ducatur recta Fig. 5. horizontalis *aOb*, tum vero etiam verticalis *Oo*;

Ss 3

atque

atque elapso post initium tempore $\frac{1}{2}t$, quod semper in minutis secundis exprimo, teneat corpus librae situm utique inclinatum OAB, vbi A et B sunt puncta ex quibus lances suspenduntur; ita ut recta AB situ aequilibrii foret horizontalis, recta vero OC, ad eam perpendiculariter ducta, verticalis, in qua ergo dabitur centrum gravitatis totius librae G. Ductae concipientur etiam rectae OA et OB, quae vocentur $OA = OB = a$, et anguli $OAB = OBA = \alpha$; ita ut sit $OC = a \sin. \alpha$ et $AC = BC = a \cos. \alpha$: distantia autem centri gravitatis G a punto suspensionis O ponatur $OG = e$. Praeterea sit massa seu pondus totius librae, lancelibus exceptis $= M$, eiusque momentum inertiae Mkk , ita ut $\frac{kk}{e}$ foret longitudo penduli simplicis isochroni, si sola libra circa punctum O oscillaret. Ad commoditatem autem calculi vocemus insuper $OC = e = a \sin. \alpha$ et $AC = BC = f = a \cos. \alpha$. Denique lances ut pondera simplicia ex punctis A et B suspensa spectemus, quorum massa sit $= L$; filorum autem longitudo $AP = BQ = b$.

§. 3. Praesenti autem statu ponatur declinatio librae seu angulus $GOo = \Phi$, eruntque anguli $AOa = \alpha - \Phi$ et $BOb = \alpha + \Phi$; vbi rectae AA et BB intelligendae sunt verticales. Hinc igitur erit

$$Aa = a \sin. (\alpha - \Phi) = e \cos. \Phi - f \sin. \Phi \text{ et}$$

$$Oa = a \cos. (\alpha - \Phi) = f \cos. \Phi + e \sin. \Phi;$$

ex altera autem parte

$$Bb = a \sin. (\alpha + \Phi) = e \cos. \Phi + f \sin. \Phi \text{ et}$$

$$Ob = a \cos. (\alpha + \Phi) = f \cos. \Phi - e \sin. \Phi.$$

§. 4.

§. 4. Porro pro praesenti statu declinet altera lanx P a situ verticali angulo $P A \alpha = \eta$; altera vero lanx Q angulo $Q B \beta = \vartheta$; vnde, si ex punctis P et Q verticales agantur $P p$ et $Q q$, ob utramque longitudinem $A P = B Q = b$ habebimus

$$ap = b \sin. \eta \text{ et } Pp = Aa + b \cos. \eta = e \cos. \Phi - f \sin. \Phi + b \cos. \eta,$$

et ex altera parte

$$bq = b \sin. \vartheta \text{ et } Qq = Bb + b \cos. \vartheta = e \cos. \Phi + f \sin. \Phi + b \cos. \vartheta.$$

§. 5. Nunc pro motu determinando statuantur pro binis punctis P et Q coordinatae orthogonales

$$Op = x = e \sin. \Phi + f \cos. \Phi + b \sin. \eta \text{ et}$$

$$Pp = y = e \cos. \Phi - f \sin. \Phi + b \cos. \eta;$$

et ex altera parte

$$Oq = x' = f \cos. \Phi - e \sin. \Phi - b \sin. \vartheta \text{ et}$$

$$Qq = y' = e \cos. \Phi + f \sin. \Phi + b \cos. \vartheta.$$

His positis ponatur tensio filii $A P = P$ et filii $B Q = Q$; quibus lances P et Q propemodum sursum trahuntur, dum ob propriam gravitatem deorsum vrgentur $v_i = L$. At tensio P praebet vim directe sursum trahentem $= P \cos. \eta$; et vim horizontalem dextrorsum $= P \sin. \eta$: pro altera vero lance tensio Q praebet vim verticalem sursum vrgentem $= Q \cos. \vartheta$ et horizontalem dextrorsum $= Q \sin. \vartheta$.

§. 6. Definitis istic viribus, quibus lances sollicitantur, principia motus pro lance P suppeditanas duas aequationes:

$$\text{I. } \frac{d^2 x}{g dt^2} = \frac{P \sin. \eta}{L} \text{ et II. } \frac{d^2 y}{g dt^2} = \frac{L - P \cos. \eta}{L}$$

pro

pro altera autem lance Q habebimus has :

$$\text{III. } \frac{d^2x'}{dt^2} = \frac{Q \sin. \vartheta}{L} \text{ et IV. } \frac{d^2y'}{dt^2} = \frac{L - Q \cos. \vartheta}{L}$$

atque ex his quatuor aequationibus motus vtriusque lancis determinari debet.

§. 7. Iam motum angularem ipsius librae aggrediamur; ac primo quidem momenta omnium virium quibus sollicitatur respectu puncti suspensionis O colligi debent. Hic igitur primo occurrit proprium librae pondus M, quod in centro gravitatis G unum producit momentum $= M \cdot O \cdot G \sin. \Phi = M c \sin. \Phi$. Deinde vero tensio P momentum producit $= P a \sin. OAP$. Est vero hic angulus $OAP = 90^\circ + \alpha - \Phi + \eta$ cuius sinus $= \cos. (\alpha - \Phi + \eta)$, ita ut hoc momentum sit

$$P a \cos. (\alpha - \Phi + \eta) = P (f \cos. (\eta - \Phi) - e \sin. (\eta - \Phi)).$$

Quod momentum pariter ac primum tendit ad angulum Φ imminuendum. Ex altera parte tensio Q momentum exerit $= Q \cdot O \cdot B \sin. O \cdot B \cdot Q$: est vero angulus $O \cdot B \cdot Q = 90^\circ + \alpha + \Phi - \vartheta$, cuius sinus est $\cos. (\alpha + \Phi - \vartheta) = \cos. \alpha \cdot \cos. (\Phi - \vartheta) - \sin. \alpha \cdot \sin. (\Phi - \vartheta)$ vnde istud momentum erit

$$Q (f \cos. (\Phi - \vartheta) - e \sin. (\Phi - \vartheta)),$$

quod ad declinationem Φ augendam tendit. Hinc igitur per principia motus deducitur haec aequatio:

$$\text{V. } \frac{d^2\Phi}{dt^2} = - \frac{M c \sin. \Phi - P (f \cos. (\eta - \Phi) - e \sin. (\eta - \Phi)) + Q (f \cos. (\Phi - \vartheta) - e \sin. (\Phi - \vartheta))}{M k k}.$$

§. 8. Nunc igitur ternos nostros angulos declinationis η , ϑ et Φ tanquam infinito parvus spelemus

etemus, vt eorum cosinus unitati, sinus vero ipsis angulis aequales reputari queant; tum igitur erit

$$\begin{aligned}x &= e\Phi + f + b\eta; & y &= e - f\Phi + b \\x' &= f - e\Phi - b\vartheta; & y' &= e + f\Phi + b\end{aligned}$$

et nunc quinque nostrae aequationes induent sequentes formas:

$$\text{I. } \frac{edd\Phi + bdd\eta}{2gdt^2} = -\frac{P\eta}{L}; \quad \text{II. } \frac{-fd\Phi}{2gdt^2} = \tau - \frac{P}{L}$$

$$\text{III. } \frac{-edd\Phi - bdd\vartheta}{2gdt^2} = \frac{Q\vartheta}{L}; \quad \text{IV. } \frac{+fd\Phi}{2gdt^2} = 1 - \frac{Q}{L}$$

$$\text{V. } \frac{dd\Phi}{2gdt^2} = -\frac{Mc\Phi - P(f - e(\eta - \tau) + Q(f - e(\Phi - \vartheta))}{Mhk}.$$

§. 9. Ex his aequationibus primo tensiones P et Q definiiri opportet, id quod commodissime fit ex aequatione secunda et quarta, vnde, quia membra priora $\frac{fd\Phi}{2gdt^2}$ sunt quasi infinite parua erit $P = L$ et $Q = L$, qui valores proxime veri pro reliquis aequationibus sufficient, ita vt nobis relinquantur tres sequentes aequationes:

$$\text{I. } \frac{edd\Phi + bdd\eta}{2gdt^2} = -\eta; \quad \text{III. } -\frac{edd\Phi - bdd\vartheta}{2gdt^2} = \vartheta \text{ et}$$

$$\text{V. } \frac{dd\Phi}{2gdt^2} = -\frac{Mc\Phi - 2Le\Phi + Le(\Phi + \vartheta)}{Mhk}$$

hic ergo ternae nostrae variabiles η , ϑ et Φ maxime inter se sunt permixtae, ita vt non parum difficultatis in earum separatione occurrat.

§. 10. Quoniam autem in his aequationibus ternae variabiles vbique unicam dimensionem habent, recurramus ad eam methodum, qua iam saepius optimo cum successu sum usus, scilicet, constituatur

Tom. XIX. Nou. Comm. T t talis

talis aequatio differentialis secundi gradus $\frac{d^2 z}{2g dt^2} = -\frac{z}{b}$,
qua motus penduli simplicis longitudinis $= b$ exprimitur, ac statuamus $\eta = Az$; $\vartheta = Bz$ et $\Phi = Cz$
fietque

$\frac{d^2 \eta}{2g dt^2} = -\frac{A z}{b}$; $\frac{d^2 \vartheta}{2g dt^2} = -\frac{B z}{b}$ et $\frac{d^2 \Phi}{2g dt^2} = -\frac{C z}{b}$,
quibus valoribus in nostris aequationibus substitutis et littera z per diuisionem sublata manescimur sequentes
aequationes:

$$\text{I. } -\frac{C e}{b} - \frac{A b}{b} = -A; \quad \text{III. } \frac{C e}{b} + \frac{B b}{b} = B$$

$$\text{V. } -\frac{C}{b} = -\frac{M C c + 2 L C e + L e (A + B)}{M k k}$$

§. 11. Ex harum aequationum duabus prioribus statim elicimus

$$A = -\frac{C e}{b - b} \text{ et } B = \frac{C e}{b - b};$$

qui valores in quinta substituti praebent

$$-\frac{C M k k}{b} = -C(Mc + 2Le) - \frac{2CLEe}{b - b}$$

quae reducitur ad hanc

$$+bb(Mc + 2Le) - b(Mbc + 2Lbe + 2Lee + Mkk) + Mbkk = 0$$

cuius binas radices ponamus breuitatis gratia esse
vnam $b = p$ et alteram $b = q$, ita vt p vel q sequenti forma sit expressum

$$\frac{b(Mc + 2Le) + Lee + \frac{1}{2}Mkk}{Mc + 2Le}$$

$$+ \sqrt{\left(\frac{1}{2}bb(Mc + 2Le)^2 + b(Mc + 2Le)Lee - \frac{1}{2}b(Mc + 2Le)Mkk + LLee^2 + LMkk^2 + \frac{1}{4}M^2k^4\right)}$$

§. 12. Cum igitur sit $\frac{d^2 z}{2g dt^2} = -\frac{z}{b}$, erit vti

constat

$$z = \sin. (\gamma + t \sqrt{\frac{2E}{b}}),$$

vnde

vnde quia prodit $A = B = \frac{ce}{b-a}$ solutio ita se habebit:

$$\Phi = C \sin(\gamma + t V \frac{e}{b}) \text{ et } \eta = \vartheta = \frac{ce}{b-a} \sin(\gamma + t V \frac{e}{b}).$$

Nunc autem si loco b scribamus binos valores inventos p et q , motus inde oriundos etiam coniungere licet, vt motus prodeat oscillatorius ex binis simplicibus mixtus, qui vt fiat generalis, pro altero loco constantium C et γ scribamus D et δ ; sicque obtinebitur sequens solutio generalior

$$\Phi = C \sin(\gamma + t V \frac{e}{p}) + D \sin(\delta + t V \frac{e}{q}) \text{ et}$$

$$\eta = \vartheta = \frac{ce}{p-\gamma} \sin(\gamma + t V \frac{e}{p}) + \frac{de}{q-b} \sin(\delta + t V \frac{e}{q}).$$

§. 13. Quanquam autem ob quatuor constantes arbitrarios C, γ et D, δ infinita varietas motuum, quos libra cum lancibus recipere potest, continetur: tamen alia motuum genera non complectitur, nisi in quib[us] ambae lances aequali motu centur. Haec igitur solutio neutram pro completa haberi potest, tamen vtique visu venire potest vt ambae lances motu diuerso agitentur, quemadmodum in phaenomeno obseruato reuera accidit. Quin etiam ipsa analysis declarat, hanc solutionem non esse generalem, ob id ipsum quod tantum quatuor constantes arbitrarias continet. Quia enim tres habebamus aequationes differentiales secundi gradus, integratio completa adeo sex quantitates arbitrarias inuoluere debet, ad quam eliciendam nouis artificiis erit opus; quod igitur negotium omni cura suscipiamus.

332 DE MOTU OSCILLATORIO

RESOLVTIO GENERALIS

problematis propositi.

§. 14. Onni attentione igitur perpendamus tres aequationes differentiales secundi gradus, quibus solutio continetur

$$I. \frac{edd\Phi + bdd\eta}{2gd^2} + \eta = 0$$

$$III. \frac{edd\Phi + bdd\vartheta}{2gd^2} + \vartheta = 0$$

$$V. \frac{mkkdd\Phi}{2gd^2} + (Mc + 2Le)\Phi - Le(\eta + \vartheta) = 0$$

vbi, quia in duabus prioribus anguli η et ϑ tantum permuntantur, statuamus $\eta = s + u$ et $\vartheta = s - u$, ut prodeat summa $\eta + \vartheta = 2s$ et $\eta - \vartheta = 2u$, vnde conficietur

$$I + III. \frac{edd\Phi + bdd\eta}{2gd^2} + s = 0 \text{ et}$$

$$I - III. \frac{bddu}{2gd^2} + u = 0$$

quae postrema aequatio, quia unicam variabilem u cum tempore t inuoluit, statim praebet integrale

$$u = E \sin(e + t \sqrt{\frac{b}{b}});$$

quod in praecedente solutione erat praetermissum.

§. 15. Pro duabus reliquis aequationibus fiat ut supra $\Phi = Cz$ et $s = Az$ existente

$$\frac{ddz}{2gd^2} = -\frac{z}{b} \text{ ideoque } z = \sin(\gamma + t \sqrt{\frac{b}{b}}) \text{ eritque}$$

$$\frac{dd\Phi}{2gd^2} = -\frac{Cz}{b} \text{ et } \frac{dds}{2gd^2} = -\frac{Az}{b}$$

quibus substitutis nanciscemur sequentes duas aequationes

$$-\frac{Ce}{b} - \frac{Ab}{b} + A = c \text{ et}$$

$$-\frac{cmkk}{b} + C(Mc + 2Le) - 2ALe = 0$$

ex

ex quarum priore fit $A = \frac{ce}{b-b}$. Sicque restabit haec
vnica aequatio.

$$-\frac{Mkk}{b} + Mc + 2Le - \frac{e Lee}{b-b} = 0.$$

§. 16. Quo hanc aequationem commodiorem
reddamus, pónamus breuitatis gratia

$$\frac{Mkk}{Mc+2Le} = m \text{ et } \frac{e Lee}{Mc+2Le} = l$$

et nostra aequatio hanc induet formam:

$$-\frac{m}{b} + 1 - \frac{l}{b-b} = 0$$

quae reducitur ad hanc formam quadraticam

$$bb - b(b+l+m) + bm = 0$$

cuius binæ radices erunt

$$b = \frac{1}{2}(b+l+m) \pm \sqrt{\frac{1}{4}(b+l+m)^2 - bm}$$

quae etiam ita exprimi possunt

$$b = \frac{1}{2}(b+l+m) \pm \sqrt{\frac{1}{4}(l+m-b)^2 + bl}$$

vnde patet quantitatem post signum radicale positam
semper esse positivam, et quidem maiorem quam
 $\frac{1}{2}(l+m-b)$; quare si hanc radicem quadratam
ponamus $= \frac{1}{2}(l+m-b) + \omega$, erunt bini valores
ipsius b , quos iterum designemus literis p et q isti

$$p = l+m+\omega \text{ et } q = b-\omega$$

§. 17. Quod si iam istos valores inuentos reten-
ta primo littera b substituamus reperiemus hos valores

$$\Phi = C \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{2g}{b}}\right) \text{ et } s = \frac{ce}{b-b} \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{2g}{b}}\right).$$

Erat vero $u = E \sin\left(\epsilon + t \sqrt{\frac{2g}{b}}\right)$ vnde porro col-
ligimus

$$\eta = \frac{C e}{p - b} \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right) + E \sin\left(\epsilon + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right)$$

$$\vartheta = \frac{C e}{p - b} \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right) - E \sin\left(\epsilon + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right).$$

§. 18. Hinc igitur solutionem completam obtinebimus, si loco b successiue scribamus tam p quam q , et valores inde resultantes in unum summam colligamus. Dum autem pro b scribimus q , loco constantium C et γ scribamus D et δ ; quo facto solutio completa ita se habebit

$$\text{I. } \phi = C \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{e}{p}}\right) + D \sin\left(\delta + t \sqrt{\frac{e}{q}}\right)$$

$$\text{II. } \eta = \frac{C e}{p - b} \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{e}{p}}\right) + \frac{D e}{q - b} \sin\left(\delta + t \sqrt{\frac{e}{q}}\right) + E \sin\left(\epsilon + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right)$$

$$\text{III. } \vartheta = \frac{C e}{p - b} \sin\left(\gamma + t \sqrt{\frac{e}{p}}\right) + \frac{D e}{q - b} \sin\left(\delta + t \sqrt{\frac{e}{q}}\right) - E \sin\left(\epsilon + t \sqrt{\frac{e}{b}}\right)$$

quae formulae sex constantes arbitrarias inuoluunt, scilicet C , γ ; D , δ ; E , ϵ ; in quo character veritatis conspicitur.

§. 19. Ex his valoribus iam satis est perspicuum, mirandum illud phaenomenon, quo ambae lances alternatim quiescere et moueri sunt obseruatae, utique euenire posse. Cum enim ambo anguli η et ϑ talibus formulis definiantur $\eta = P + Q$ et $\vartheta = P - Q$, ubi literae P et Q cum tempore certo modo varian-
tut, si eueniat ut quodam tempore fiat $Q = P$ au-
gulus η maximum obtineret valorem, ϑ vero ad ni-
hilum redigeretur, unde prior lanx notabilem habebit
motum gyroriorum, posterior vero quasi quiescat;
Deinceps vero veniet tempus quo erit $Q = -P$, ac
tum prior lanx ad quietem redigetur, posterior vero
maximas peraget oscillationes: quae vicissitudo saepius
occurret statis temporibus, donec motus fuerit pro-
fus

sus extinctus. Omnes autem circumstantiae talis motus reciproci a constantibus arbitrariis pendebunt, ita ut etiam hic infinita celeritas locum habere possit.

§. 20. Accuratius autem hanc solutionem perpendamus, simulque mutationem momentaneam singulorum angulorum Φ , η et ϑ sive eorum celeritates angulares definiamus; quod, quo facilius fieri possit ponamus breuitatis gratia

$$\sqrt{\frac{2g}{p}} = \mu; \sqrt{\frac{2g}{q}} = \nu \text{ et } \sqrt{\frac{2g}{b}} = \lambda \text{ vt habeamus}$$

$$\Phi = C \sin. (\gamma + \mu t) + D \sin. (\delta + \nu t)$$

$$\eta = \frac{C_e}{p-b} \sin. (\gamma + \mu t) + \frac{D_e}{q-b} \sin. (\delta + \nu t) + E \sin. (\epsilon + \lambda t)$$

$$\vartheta = \frac{C_e}{p-b} \sin. (\gamma + \mu t) + \frac{D_e}{q-b} \sin. (\delta + \nu t) - E \sin. (\epsilon + \lambda t)$$

vnde pro celeritatibus reperiemus

$$\frac{d\Phi}{dt} = \mu C \cos. (\gamma + \mu t) + \nu D \cos. (\delta + \nu t)$$

$$\frac{d\eta}{dt} = \frac{\mu C_e}{p-b} \cos. (\gamma + \mu t) + \frac{\nu D_e}{q-b} \cos. (\delta + \nu t) + \lambda E \cos. (\epsilon + \lambda t)$$

$$\frac{d\vartheta}{dt} = \frac{\mu C_e}{p-b} \cos. (\gamma + \mu t) + \frac{\nu D_e}{q-b} \cos. (\delta + \nu t) - \lambda E \cos. (\epsilon + \lambda t).$$

§. 21. In talibus igitur librae agitationibus tres motus oscillatorii simplices inter se permiscentur, quorum primus respondet pendulo simplici longitudinis $= p$, quod singulas oscillationes suas peragat tempore $= \frac{\pi}{\mu}$ min. sec. Alter motus simplex respondet pendulo longitudinis $= q$, quod singulas oscillationes peragit tempore $\frac{\pi}{\nu}$ sec. tertius vero motus conuenit cum pendulo longitudinis b , quod singulas oscillationes facit tempore $= \frac{\pi}{\lambda}$ sec. Vbi quidem notandum, motum ipsius librae tantum ex duobus prioribus

336 DE MOTU OSCILLATORIO

ribus generibus componi, dum in lancibus omnes tres motus inter se permisceri possunt, vnde sine dubio maxima irregularitas in his motibus, atque adeo admirabilia phaenomena locum habere possunt.

§. 22. Quoniam sex habemus constantes arbitrarias, solutionem nostram ad omnes statu initialis accommodare poterimus, quando scilicet pro tempore $t = 0$ tam ipsi anguli Φ, η et ϑ quam etiam eorum celeritates $\frac{d\Phi}{dt}, \frac{d\eta}{dt}$ et $\frac{d\vartheta}{dt}$ vtunque dantur; tum igitur iucundum erit singulos casus per experimenta comprobare. Quia autem in hac solutione iugo librae peculiarern motum non tribuimus, si experimenta instituere voluerimus, scapum seu trutinam cum lingula seu examine firmiter connectere debemus. Tales igitur aliquos casus pro statu initiali dato euoluamus.

EVOLVTIO CASVS

quo initio erat $\Phi = 0$; $\eta = \alpha$ et $\vartheta = 0$

$$\frac{d\Phi}{dt} = 0; \frac{d\eta}{dt} = 0 \text{ et } \frac{d\vartheta}{dt} = 0$$

§. 23. Posito igitur $t = 0$ sequentibus sex conditionibus erit satisfaciendum

$$I. \quad \dot{\alpha} = C \sin. \gamma + D \sin. \delta$$

$$II. \quad \ddot{\alpha} = \frac{ce}{p-b} \sin. \gamma + \frac{de}{q-b} \sin. \delta + E \sin. \varepsilon$$

$$III. \quad \dot{\alpha} = \frac{ce}{p-b} \sin. \gamma + \frac{de}{q-b} \sin. \delta - E \sin. \varepsilon$$

$$IV. \quad \dot{\alpha} = \mu C \cos. \gamma + \nu D \cos. \delta$$

$$V. \quad \ddot{\alpha} = \frac{\mu ce}{p-b} \cos. \gamma + \frac{\nu de}{q-b} \cos. \delta + \lambda E \cos. \varepsilon$$

$$VI. \quad \dot{\alpha} = \frac{\mu ce}{p-b} \cos. \gamma + \frac{\nu de}{q-b} \cos. \delta - \lambda E \cos. \varepsilon$$

§. 24

§. 24. Hic cūdens est, tribus posterioribus conditionibus satisfieri hinc tribus determinationibus:

$$\text{I. } \gamma = 90^\circ; \text{ II. } \delta = 90^\circ; \text{ III. } \epsilon = 90^\circ$$

Hincque tres priores aequationes euidentur.

$$\text{I. } o = C + D$$

$$\text{II. } a = \frac{Ce}{p-b} + \frac{De}{q-b} + E \text{ et}$$

$$\text{III. } o = \frac{Ce}{p-b} + \frac{De}{q-b} - E$$

ex quarum prima fit $D = -C$. Deinde, quia
II + III dat

$$a = \frac{2Ce}{p-b} + \frac{2De}{q-b} = \frac{2Ce}{p-b} - \frac{2Ce}{q-b}$$

$$\text{inde fit } a(p-b)(q-b) = 2Ce(q-p)$$

Vnde colligitur

$$C = \frac{a(p-b)(q-b)}{2e(q-p)} \text{ et } D = -\frac{a(p-b)(q-b)}{2e(q-p)}$$

Denique ob II - III seu $a = 2E$ crit $E = \frac{1}{2}a$.

§. 25. Si igitur pro $\frac{a(p-b)(q-b)}{2e(q-p)}$ scribamus C,
pro motu secuturo habebimus sex sequentes determinations:

$$\text{I. } \Phi = C \cos. \mu t - C \cos. \nu t$$

$$\text{II. } \eta = \frac{ce}{p-b} \cos. \mu t - \frac{ce}{q-b} \cos. \nu t + \frac{1}{2}a \cos. \lambda t$$

$$\text{III. } \vartheta = \frac{ce}{p-b} \cos. \mu t - \frac{ce}{q-b} \cos. \nu t - \frac{1}{2}a \cos. \lambda t$$

$$\text{IV. } \frac{d\Phi}{dt} = -\mu C \sin. \mu t + \nu C \sin. \nu t$$

$$\text{V. } \frac{d\eta}{dt} = -\frac{\mu ce}{p-b} \sin. \mu t + \frac{\nu ce}{q-b} \sin. \nu t - \frac{1}{2}a \lambda \sin. \lambda t$$

$$\text{VI. } \frac{d\vartheta}{dt} = -\frac{\mu ce}{p-b} \sin. \mu t + \frac{\nu ce}{q-b} \sin. \nu t + \frac{1}{2}a \lambda \sin. \lambda t$$

Vnde ad quodvis tempus t tam status librae cum
Tom. XIX, Nou. Comm. V v lanci-

lancibus, quam singuli motus angulares definiri poterunt.

§. 26. Ponamus exempli gratia $b = 4$, $l = 3$ et $m = 1$, sicutque $p = 6$ et $q = 2$; tum vero sumamus $e = 2$, eritque

$$\mu = \sqrt{\frac{g}{2}}; \nu = \sqrt{g}; \lambda = \sqrt{\frac{g}{2}} \text{ et } C = \frac{\pi}{4}.$$

Pro hoc ergo casu determinationes nostrae erunt

$$\text{I. } \Phi = \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{\frac{g}{2}} - \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{g}$$

$$\text{II. } \eta = \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{\frac{g}{2}} + \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{g} + \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{\frac{g}{2}}$$

$$\text{III. } \vartheta = \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{\frac{g}{2}} + \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{g} - \frac{1}{4} \alpha \cos t \sqrt{\frac{g}{2}}$$

$$\text{IV. } \frac{d\Phi}{dt} = -\frac{1}{4} \alpha \sqrt{\frac{g}{2}} \sin t \sqrt{\frac{g}{2}} + \frac{1}{4} \alpha \sqrt{g} \sin t \sqrt{g}$$

$$\text{V. } \frac{d\eta}{dt} = -\frac{1}{4} \alpha \sqrt{\frac{g}{2}} \sin t \sqrt{\frac{g}{2}} - \frac{1}{4} \alpha \sqrt{g} \sin t \sqrt{g} - \frac{1}{4} \alpha \sqrt{\frac{g}{2}} \sin t \sqrt{\frac{g}{2}}$$

$$\text{VI. } \frac{d\vartheta}{dt} = -\frac{1}{4} \alpha \sqrt{\frac{g}{2}} \sin t \sqrt{\frac{g}{2}} - \frac{1}{4} \alpha \sqrt{g} \sin t \sqrt{g} + \frac{1}{4} \alpha \sqrt{\frac{g}{2}} \sin t \sqrt{\frac{g}{2}}.$$

EVOLVTIO CASVS

quo initio erat

$$\Phi = \alpha; \eta = 0; \vartheta = 0$$

$$\frac{d\Phi}{dt} = 0; \frac{d\eta}{dt} = 0; \frac{d\vartheta}{dt} = 0.$$

§. 27. Quia hic iterum tres celeritates sunt nullae, habebimus ut ante $\gamma = \delta = \epsilon = 90^\circ$, unde tres priores conditiones dant

$$\text{I. } a = C + D$$

$$\text{II. } o = \frac{Ce}{p-b} + \frac{De}{q-b} + E$$

$$\text{III. } \dot{o} = \frac{Ce}{p-b} + \frac{De}{q-b} - E.$$

Quia nunc II - III dat $\dot{o} = 2E$ erit $E = o$; tum vero

vero erit ex II^{da} $D = -\frac{c(q-b)}{p-b}$, qui valor in prima substitutus praebet

$$\alpha = C - \frac{c(q-b)}{p-b} = \frac{c(p-q)}{p-b}, \text{ ideoque } C = \frac{c(p-b)}{p-q} \text{ et}$$

$$D = -\alpha \frac{q-b}{p-q},$$

sicque formulae nostrae fient

$$\text{I. } \Phi = \frac{c(p-b)}{p-q} \cos. \mu t - \frac{c(q-b)}{p-q} \cos. \nu t$$

$$\text{II. } \eta = \frac{\alpha e}{p-q} \cos. \mu t - \frac{\alpha e}{p-q} \cos. \nu t$$

$$\text{III. } \vartheta = \frac{\alpha e}{p-q} \cos. \mu t - \frac{\alpha e}{p-q} \cos. \nu t,$$

ex quibus celeritates angulares facile deducuntur.

§. 28. Hoc igitur casu quia $\eta = \vartheta$ ambae lances eundem motum oscillatorium recipient, quemadmodum in nostra prima solutione particulari vnu venit. Hoc igitur casu tam motus librae ipsius quam vtriusque lancis ex dupli motu simplici erit compositus, qui hic necessario certo quodam modo coniunctus deprehenditur; ita vt iste motus modo magis modo minus fiat irregularis: prouti tempora oscillationum vtriusque generis plus vel minus a se invicem discrepabunt. Superfluum autem foret plures huiusmodi casus evoluere, cum iam satis superque sit demonstratum, motus illos mirabilcs, vtcunque primo aspectui inextricabiles videantur, cum nostra theoria ex primis mechanicae principiis deducta perfectissime conuenire.