

Øversigt

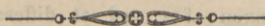
over det

Rongelige danske Videnskabernes Selskabs Forhandlinger

og

dets Medlemmers Arbejder

i Aaret 1843.



Af

Conferentsraad og Professor **H. C. Ørsted**,
Commandeur af Dannebrogen og Dannebrogsmænd, Selskabets Secretair.

Nr. 6.

I Mødet den 19de Mai forelagde Professor *Jürgensen* Selskabet en kort Deduction af den Formel, der tjener til at bestemme Jordklodens Figur ved Iagttagelser over Pendulets Svingninger. Denne Meddelelse, som ved en Feiltagelse ikke er bleven indrykket i Nr. 5, er af følgende Indhold.

Det er bekjendt, at den Lov, hvorefter Tyngden, eller, om man vil, Secundpendulets Længde, varierer paa forskjellige Steder af Jordkloden, udtrykkes ved følgende Ligning:

$$G_{\varphi} = G_0 \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}u - \alpha \right) \sin^2 \varphi \right\},$$

hvor G er Tyngden, φ Stedets geocentriske Bredde — eller ogsaa, naar man bortkaster meget smaa Størrelser af anden Orden, den astronomiske —, u Forholdet mellem Centrifugalkraften under Æqvator og Tyngden, og α Applatissementet. Den matematiske Deduction af denne Ligning er, saaledes som den findes hos *Laplace* i *mécanique céleste*, og derefter er optagen i *Pontécoulant théor. anal. &c.*, meget sammensat, hvorfor ogsaa de mechaniske Lærebøger, som *Poissons* o. a., desangaaende henviser til *mécanique céleste*. De følgende Bemærkninger have til Hensigt, at gjøre denne Deduction simplere uden at opgive dens Almindelighed.

Attractionen af en hvilkensomhelst Sphæroide paa et materielt Punkt bestemmes, som bekendt, ved at beregne følgende bestemte Integral

$$V = \iiint \frac{\rho s^2 ds \cos \theta d\theta d\lambda}{\sqrt{s^2 - 2rs \cos \delta + r^2}},$$

hvor $\cos \delta = \sin \varphi \sin \theta + \cos \varphi \cos \theta \cos (\lambda - \psi)$, og hvor r , φ , ψ ere Polarcoordinater (Rad. vect., Bredde, Længde) for det attraherede Punkt, s , θ , λ for et Punkt i Sphæroiden, ρ Tætheden i dette Punkt og Integrationsgrænserne $s=0$, s = Radius vector for Sphæroiden, $\theta = -\frac{1}{2}\pi$, $\theta = +\frac{1}{2}\pi$, $\lambda = 0$, $\lambda = 2\pi$. Efter disse Integrationer bestemmes Attractionen i Retningen af r ved at differentiere V med Hensyn til denne Størrelse.

For en eensartet Kugle, hvis Radius = a giver Integrationen

$$V = 2\pi \rho a^2 - \frac{2}{3} \pi \rho r^2 \text{ naar } r < a,$$

$$V = \frac{4}{3} \pi \rho \frac{a^3}{r} \text{ naar } r > a.$$

For en fra en Kugle lidet afvigende Sphæroide, hvis Radius vector for Overfladen er = $a \{ 1 + \alpha F(\sin \theta, \sin \lambda) \}$, hvor α er en meget lille Størrelse, forandres V til

$$V + \left(\frac{dV}{ds} \right) a \alpha F(\sin \theta, \sin \lambda), \text{ hvor } s = a;$$

altsaa bliver til Værdien af V for Kuglen at føie

$$v = \rho a^3 \alpha \iiint \frac{F(\sin \theta, \sin \lambda) \cos \theta d\theta d\lambda}{\sqrt{a^2 - 2ar \cos \delta + r^2}}.$$

For at udvikle dette Integral ville vi benytte en Sætning af *Jacobi*, der findes i *Crelles Journal* 2det Bd. S. 223f., og lyder saaledes:

$$\text{Antages } (1 - 2xy + y^2)^{-\frac{1}{2}} = 1 + X_1 y + X_2 y^2 + \&c.$$

$$\text{saa er } X_n = \frac{d^n (x^2 - 1)^n}{2^n \cdot 1 \cdot 2 \cdot 3 \dots n dx^n},$$

$$\text{hvoraf } \int_{-1}^{+1} Fx X_n dx = (-1)^n \frac{1}{2^n \cdot 1 \cdot 2 \cdot 3 \dots n} \int_{-1}^{+1} \frac{d^n Fx}{dx^n} (x^2 - 1)^n dx,$$

idet F er en hvilkensomhelst Function. Af denne Ligning udledes, at mellem Grænserne -1 og $+1$ er

$$\int X_m X^n dx = 0 \text{ naar } n > m,$$

$$\text{og } \int X_n X_n dx = \frac{2}{2n+1}.$$

Er altsaa X en Function af x , og sættes

$$X = A_0 + A_1 X_1 + A_2 X_2 + \dots$$

$$\text{saa er } A_n = \frac{2n+1}{2} \int X X_n dx.$$

Og da $x=1$ giver $X_1 = X_2 = \dots = 1$, er Værdien af X for $x=1$

$$= A_0 + A_1 + A_2 + \&c.$$

Transformerer man nu Polarcoordinaterne θ og λ i Udtrykket for v til andre lignende θ' og λ' , regnede fra et Plan lodret paa Radius til det attraherede Punkt, saa bliver $\cos \delta = \sin \theta'$, Elementet $\cos \theta d\theta d\lambda = \cos \theta' d\theta' d\lambda'$, og endelig $F(\sin \theta, \sin \lambda)$ en Function af θ' og λ' , der har den Egenskab, at den, naar $\theta' = 90^\circ$, bliver uafhængig af λ' og $= F(\sin \varphi, \sin \psi)$. Betragtningen af den sphæriske Triangel, hvis Sider ere Complementerne til θ, θ' og φ , giver nemlig: $\sin \theta = \sin \theta' \sin \varphi + \cos \theta' \cos \varphi \cos \lambda'$, $\sin(\lambda - \psi) : \sin \lambda' = \cos \theta' : \cos \theta$, idet man regner λ' fra det Plan, der gaaer igjennem φ . Sætter man $\sin \theta' = x$ og betegner hiin Function ved $f(x, \lambda')$, saa kan man altsaa antage

$$f(x, \lambda') = X + P \sin \lambda' + Q \cos \lambda' + R \sin 2\lambda' + S \cos 2\lambda' + \&c.,$$

hvor X, P, Q o. s. v. ere Functioner af x af den Beskaffenhed, at $x=1$ giver $X = F(\sin \varphi, \sin \psi)$, $P=0$, $Q=0$ &c; og Udtrykket for v bliver da:

$$v = \rho a^3 \alpha \iint \frac{f(x, \lambda') dx d\lambda'}{\sqrt{a^2 - 2arx + r^2}},$$

at integrere fra $\lambda' = 0$ til $\lambda' = 2\pi$ og fra $x = -1$ til $x = +1$.

Den første af disse Integrationer giver

$$v = 2\pi \rho a^3 \alpha \int \frac{X dx}{\sqrt{a^2 - 2arx + r^2}}.$$

Med Hensyn til den anden Integration antage man

$$X = A_0 + A_1 X_1 + A_2 X_2 + \&c.,$$

og da endvidere $(a^2 - 2arx + r^2)^{-\frac{1}{2}}$ kan udvikles i een af de to Former

$$\frac{1}{a} \left\{ 1 + \frac{r}{a} X_1 + \frac{r^2}{a^2} X_2 + \&c. \right\},$$

$$\frac{1}{r} \left\{ 1 + \frac{a}{r} X_1 + \frac{a^2}{r^2} X_2 + \&c. \right\},$$

eftersom $r < a$ eller $r > a$, saa finder man, ifølge den oven anførte Sætning,

$$v = 4\pi \rho a^2 \alpha \left\{ A_0 + \frac{r}{3a} A_1 + \frac{r^2}{5a^2} A_2 + \&c. \right\} \text{ naar } r < a,$$

$$v = 4\pi \rho \frac{a^3}{r} \alpha \left\{ A_0 + \frac{a}{3r} A_1 + \frac{a^2}{5r^2} A_2 + \&c. \right\} \text{ naar } r > a.$$

Sammenligner man een af disse Udviklinger, t. Ex. den førstet med den tilsvarende Udvikling af det oprindelige Udtryk for v , ide, man sætter

$$\frac{\cos \theta}{\sqrt{a^2 - 2ar \cos \delta + r^2}} = \frac{1}{a} \left\{ P_0 + P_1 \frac{r}{a} + P_2 \frac{r^2}{a^2} + \&c. \right\},$$

saa finder man for et hvilket som helst n

$$A_n = \frac{2n+1}{4\pi} \iint F(\sin \theta, \sin \lambda) P_n d\theta d\lambda;$$

men $F(\sin \varphi, \sin \psi)$ er Værdien af X for $x=1$, d. e.

$$F(\sin \varphi, \sin \psi) = A_0 + A_1 + A_2 + \dots$$

Heraf følger, at en given Function af φ og ψ kun kan tilstøde een Udvikling af denne Form, hvilken erholdes ved at forandre φ og ψ til θ og λ og derpaa anvende de foregaaende Sætninger. Er altsaa den givne Function af Formen CA_n , saa kommer den ved Udviklingen tilbage i samme Form*). Følgelig kunne to Rækker af Formen

$$C_0 A_2 + C_1 A_1 + C_2 A_2 + \&c.$$

ikke være identiske uden at de til samme Index svarende Led ere identiske.

Naar man til de fundne Udtryk for v föier de tilsvarende Udtryk V for Kuglen, saa har man to Værdier af V for en eensartet fra Kuglen lidet afvigende Sphæroide, af hvilke den første finder Sted naar det attraherede Punkt ligger inden i Sphæroiden, den anden naar

*) Det er denne mærkværdige Sætning, Laplace ved sine Undersøgelser har lagt til Grund; den er paa en, som det synes, mindre direct Maade beviis i *méc. cél.* Liv. 3 ch. 2 Nr. 10—11; see ogsaa *Pontécoulant theorie &c.* Vol. 2 p. 380, samt *Legendre ex. de calc. int.* 5^{me} partie § XI.

det ligger udenfor samme. Differentierer man disse to Udtryk med Hensyn til a , saa finder man Værdierne af V for et sphæroidisk Lag. Integreres endelig disse Differentialer saaledes, at ρ og α tillige variere, og imellem de ved det attraherede Punkts Beliggenhed bestemte Grændser, saa finder man V for en Sphæroide, bestaaende af eensartede Lag af forskjellig Tæthed og Afvigelse fra Kugleformen.

For et attraheret Punkt, beliggende enten inden i Sphæroiden, eller paa dens Overflade, erholdes saaledes følgende Udtryk:

$$V = 4\pi \left\{ \int \rho a da + 2 \int \alpha \rho a da A_0 + \frac{1}{3} \int \alpha \rho da r A_1 + \dots \&c. \right\} \\ + 4\pi \left\{ \frac{\int \rho a^2 da}{r} + \frac{3 \int \alpha \rho a^2 da}{r} A_0 + \frac{4 \int \alpha \rho a^3 da}{3r^2} A_1 + \frac{5 \int \alpha \rho a^4 da}{5r^3} A_2 + \dots \&c. \right\},$$

hvor Integralerne i den første Deel gaae fra $a =$ Værdien af det Lag, hvori Punktet befinder sig, — hvilken vi ville betegne med a^* , — til $a = a$, og i den sidste Deel fra $a = 0$ til $a = a^*$. Er Punktet paa Overfladen, saa falder den første Deel bort.

Betragter man Jordkloden som oprindelig flydende og sammensat af eensartede Lag, saa maa, efter Hydrostatikens Regler, Coordinaterne r, φ, ψ for ethvert Punkt af dens Masse, naar det under Omdreiningen skal være i Ligevægt, fyldestgjøre følgende Ligning:

$$V + \frac{1}{2} r^2 \omega^2 \cos^2 \varphi = C,$$

hvor V betegner det oven anførte Integral, ω er Omdreiningens-Vinkelhastigheden, og C en af Coordinaterne uafhængig Størrelse. Antager man Lagenes Form lidet afvigende fra Kugleformen og indsætter det ovenfor fundne Udtryk for V , saa kan man bestemme $A_0, A_1, A_2 \&c.$, og dermed Lagenes almindelige Ligning. Men iforveien maa man udvikle $\frac{1}{2} r^2 \omega^2 \cos^2 \varphi$, eller blot $\cos^2 \varphi$, i en Række af ovenstaaende Form. Dette skeer, ifølge de foregaaende Sætninger, ved at sætte

$$\cos^2 \theta = 1 - \sin^2 \theta = 1 - (x \sin \varphi + \sqrt{1 - x^2} \cos \varphi \cos \lambda')^2 \\ = X + P \sin \lambda' + Q \cos \lambda' + \dots \&c.,$$

$$\text{samt } X = B_0 + B_1 X_1 + B_2 X_2 + \dots \&c.$$

hvorved man finder

$$X = \frac{1}{2\pi} \int \cos^2 \theta d\lambda', \text{ fra } \lambda' = 0 \text{ til } \lambda' = 2\pi;$$

$$B_n = \frac{2n+1}{2} \int X X_n dx, \text{ fra } x = -1 \text{ til } x = +1.$$

Man erholder saaledes $B_0 = \frac{2}{3}$, $B_1 = 0$, $B_2 = \frac{1}{3} - \sin \varphi$, B_3 o. s. v. $= 0$,
altsaa

$$\cos^2 \varphi = \frac{2}{3} + \left(\frac{1}{3} - \sin^2 \varphi\right).$$

Betegnes tillige ved u Forholdet mellem Centrifugalkraften $r\omega^2$ og Attractionen i Retningen r , saa er

$$r\omega^2 = -\left(\frac{dV}{dr}\right)u = 4\pi \frac{\int \rho a^2 da}{r^2} u,$$

naar smaa Størrelser af Ordenen αu bortkastes,

$$\text{altsaa } \frac{1}{2} r^2 \omega^2 = 2\pi \frac{\int \rho a^2 da}{r} u.$$

Indsætter man nu disse Værdier tilligemed Rækken for V i Ligevægtsligningen, sætter

$$r = a^* (1 + \alpha^* [A_0 + A_1 + A_2 + \&c.]),$$

udvikler og bortkaster Størrelser af anden Orden med Hensyn til α og u ,
saa giver Sammenligningen af de Led, der have samme Index, alle Coefficienterne A constante, undtagen A_2 , til hvis Bestemmelse man finder følgende Ligning:

$$-\frac{\alpha^* \int \rho a^2 da}{a^*} A_2 + \frac{\int \alpha \rho a^4 da}{a^{*3}} A_2 + \frac{u \int \rho a^2 da}{2a^*} B_2 = C,$$

hvor Integralerne tages fra $a=0$ til $a=a^*$, og hvor C er en af φ uafhængig Størrelse. Men vi have tillige forudsat, at Coefficienterne A blot ere Functioner af φ og ψ , men ikke af a og de deraf afhængige Størrelser. Begge Betingelser i Forening give, ifølge Værdien af B_2 ,

$$A_2 = h \sin^2 \varphi + k,$$

hvor h og k ere uafhængige af φ og a , samt at Coefficienten til $\sin^2 \varphi$ maa være Nul, d. e.

$$-\frac{\alpha^* \int \rho a^2 da}{a^*} h + \frac{\int \alpha \rho a^4 da}{a^{*3}} h - \frac{u \int \rho a^2 da}{2a^*} = 0.$$

Altsaa ere Lagene Omdreings-Ellipsoider, og Relationen mellem Ellipticiteten $\alpha^* h$ og u bestemt ved den sidstanførte Ligning. Denne Ligning faaer en simplere Form naar man skriver a og α istedetfor a^* og α^* og altsaa tager Integralerne fra $a=0$ til $a=a$. Sætter man nemlig derefter $\alpha h a^2 = \beta$, altsaa

$$\int \alpha h \rho a^4 da = \beta \int \rho a^2 da - \int d\beta \int \rho a^2 da,$$

og betegner $\int \rho a^2 da$ ved p , saa bliver Ligningen

$$\int p d\beta + \frac{1}{2} u a^2 p = 0.$$

Integralet er taget fra $a=0$ til $a=a$; differentieres altsaa med Hensyn til a , erholdes

$$p d\beta + \frac{1}{2} u d(a^2 p) = 0.$$

Denne Ligning bestemmer β og dermed αh naar p er bekjendt som Function af a , d. e. naar Loven for Tæthedens Variation er given. Den viser, at $d\beta$ maa være negativ, altsaa: 1) efterdi β begynder fra Nul, at β selv og dermed ogsaa αh maa være negativ, d. e. at Ellipsoiden er fladtrykt; 2) at β , eller $\alpha h a^2$, maa i Henseende til sin numeriske Værdi voxe fra Centrum mod Overfladen, d. e. at Applatissementet αh enten tiltager, eller i alt Fald aftager i et ringere Forhold end Quadrattet af a , der paa en meget lille Størrelse nær er = Lagets Halvaxe, tiltager (see *Méc. cé.* Liv. 3, chap. 4, Nr. 34 og *Pontécoulant* Vol. 2 pag. 425).

Er Legemet hele Masse forenet i Centret, saa er p uafhængig af a , altsaa

$$\beta = -\frac{1}{2} u a^2, \text{ d. e. } \alpha h = -\frac{1}{2} u.$$

Dette vilde være det samme, som om Legemet materielle Punkter ikke vare underkastede hinandens indbyrdes Tiltrækning, men kun Centrets Tiltrækning i omvendt Forhold som Afstandenes Quadrater. Lagenes almindelige Ligning findes da let umiddelbart efter Hydrostatikens Regler.

Er Legemet eensartet, altsaa ρ constant, saa er $p = \frac{1}{3} \rho a^3$, fölgelig

$$\beta = -\frac{5}{4} u a^2, \text{ d. e. } \alpha h = -\frac{5}{4} u.$$

Er endelig Tætheden aftagende fra Centrum mod Overfladen, saa vil α have en mellem disse Grændser indbefattet Værdi, som iøvrigt ikke nærmere kan bestemmes uden ved at kjende Loven for Tæthedens Forandring. Tiltagende fra Centrum mod Overfladen kan Tætheden intetsteds være, naar Ligevægten skal være stadig.

For nu at bestemme Tyngdens Forandring paa Jordens Overflade, differentierer man den sidste Deel af Udtrykket V med Hensyn til r , tager Differentialcoefficienten med modsat Tegn, idet man regner Tyngden positiv ned efter, subtraherer Centrifugalkraften og indsætter endelig for r dens Værdi svarende til Overfladen. Men istedetfor iforveien at anstille en nærmere Betragtning angaaende de hidtil ubestemte constante Coefficienter A_0, A_1^2, k, A_3 o. s. v., er det simplere at gaae

frem paa følgende Maade. Da man veed, at Overfladen er en fladtrykt Ellipsoide, saa antage man dens Ligning at være

$$r = a(1 - \alpha \sin^2 \varphi),$$

hvor altsaa a er Æquators Radius og α Applatissementet. Udvikler man nu Functionen $-\sin^2 \varphi$ i en Række af Formen $A_0 + A_1 + A_2 + \&c.$, saa finder man $A_0 = -\frac{1}{3}$, $A_1 = 0$, $A_2 = \frac{1}{3} - \sin^2 \varphi$, $A_3 = A_4 = \dots = 0$. Indsættes disse Værdier i den sidste Deel af V , erholdes for Overfladen

$$V = 4\pi \left\{ \frac{\int \rho a^2 da}{r} - \frac{\int \alpha \rho a^2 da}{r} + \frac{\int \alpha \rho a^4 da}{r^3} \left(\frac{1}{3} - \sin^2 \varphi \right) \right\},$$

hvoraf, ved at differentiere med Hensyn til r ,

$$-\left(\frac{dV}{dr} \right) = 4\pi \left\{ \frac{\int \rho a^2 da}{r^2} - \frac{\int \alpha \rho a^2 da}{r^2} + \frac{3 \int \alpha \rho a^4 da}{r^4} \left(\frac{1}{3} - \sin^2 \varphi \right) \right\}.$$

Sætter man heri $r = a(1 - \alpha \sin^2 \varphi)$, udvikler og bortkaster smaa Størrelser af anden og høiere Orden, saa har man følgende Udtryk for Attractionen paa Overfladen:

$$4\pi \left\{ \frac{\int \rho a^2 da}{a^2} (1 + 2\alpha \sin^2 \varphi) - \frac{\int \alpha \rho a^2 da}{a^2} + \frac{3 \int \alpha \rho a^4 da}{a^4} \left(\frac{1}{3} - \sin^2 \varphi \right) \right\}.$$

Men Applatissementet α afhænger, efter det Foregaaende, af u ved følgende Ligning:

$$\frac{\int \rho a^2 da}{a} - \frac{\int \alpha \rho a^4 da}{a^3} - \frac{u \int \rho a^2 da}{2a} = 0.$$

Eliminerer man ved denne Ligning Integralet $\int \alpha \rho a^4 da$ og fradrager

Centrifugalkraften $\frac{4\pi \int \rho a^2 da}{a^2} u \cos^2 \varphi$, saa finder man den ved Centrifugalkraften formindskede Attraction, eller Tyngden paa Jordens Overflade

under Bredden φ , at være

$$G_\varphi = 4\pi \left\{ P - \gamma + \left(\frac{5}{2} u - \alpha \right) P \sin^2 \varphi \right\},$$

hvor $P = \frac{\int \rho a^2 da}{a^2}$ og hvor γ betegner en meget lille Størrelse af samme

Orden som α og u . Sætter man $\varphi = 0$, erholdes

$$G_0 = 4\pi \{ P - \gamma \},$$

altsaa, naar meget smaa Størrelser af anden Orden bortkastes,

$$G_\varphi = G_0 \left\{ 1 + \left(\frac{5}{2} u - \alpha \right) \sin^2 \varphi \right\},$$

hvilken Relation er uafhængig af enhver Forudsætning angaaende Tæthedens Forandring fra Centrum mod Overfladen.