

## O PEWNEM ZAGADNIENIU EULERA O WAHADLE.

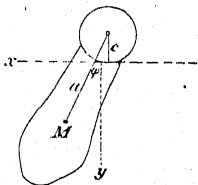
NAPISAL

A. DĖNIZOT.

1. W rocznikach „Nova Acta Academiae Petropolitanae” [tomus VI, 1788, p. 145) zajmuje się L. Euler rozwiązaniem zagadnienia: „De motu oscillatorio penduli circa axem cylindricum plano horizontali incumbente”, które ma stanowić niejako uogólnienie zagadnienia o zwykłym wahadle. Różnica pomiędzy obydwo ma zagadnieniami polega na tem, że, gdy przy zwykłym wahadle ciało ciężkie jest zawieszone na osi poziomej, którą sobie jako matematyczną prostą wyobrażamy, to w powyższem zagadnieniu ciało jest złączone z walcem, którego końce, przez dwie części płaszczyzny poziomej podtrzymywane, wzdłuż tejże (bez tarcia) posuwać się mogą. Równanie różniczkowe, określające to zagadnienie, prowadzi do całki, którą Euler, przypuszczając tylko małe amplitudy, w sposób przybliżony rozwiązuje. Zagadnienie powyższe znajduje się także w znakomitym zbiorze zadań Julliena (Problèmes de mécanique rationnelle, 1855 II p. 63), ale i tam tamy: „cette intégrale ne peut s'obtenir sous forme finie”.

Praca niniejsza wykaże, że całkę tę można rozwiązać w formie skończonej, t.j. wyrazić ją przez funkcyje znane; wprowadzicie przez to rzędne jako funkcyje czasu explicite jeszcze nie są wyrażone.

2. Bierzemy pod uwagę (zob. Jullien, l. c.) przekrój w pionowym kierunku przez środek bezwładności całego układu poprowadzony i niechaj będzie (zob. figurę)  $c$  promień walca,  $a$  odległość osi jego od środka bezwładności ( $M$ ),  $m$  masa ciała,  $k$  ramię bezwładności względem osi, położonej przez  $M$  równolegle do osi walca;  $\varphi$  kąt, który  $a$  z osią  $y$  tworzy;  $x, y$  współrzędne środka bezwładności ( $M$ ).



Z zasady zachowania energii otrzymujemy bezpośrednio równanie różniczkowe naszego zadania:

$$\frac{m}{2} \left\{ \left( \frac{dx}{dt} \right)^2 + \left( \frac{dy}{dt} \right)^2 \right\} + \frac{m}{2} l^2 \left( \frac{d\varphi}{dt} \right)^2 = mgy + \text{const},$$

gdzie  $\frac{m}{2} \left\{ \left( \frac{dx}{dt} \right)^2 + \left( \frac{dy}{dt} \right)^2 \right\}$  wyobraża energię kinetyczną ruchu postępowego,  $\frac{m}{2} l^2 \left( \frac{d\varphi}{dt} \right)^2$  energię kinetyczną ruchu wahadłowego,  $mgy + \text{const}$  — energię potencjalną układu.

Ponieważ przy ruchu walec odwija się wzdłuż wspomnianych płaszczyzn, wprowadzamy przeto do powyższego równania:

$$x = a \sin \varphi - c\varphi, \quad y = a \cos \varphi - c$$

i otrzymujemy:

$$\left( \frac{d\varphi}{dt} \right)^2 \{ a^2 - 2ac \cos \varphi + c^2 + l^2 \} = 2g(a \cos \varphi - c) + b,$$

gdzie  $b$  jest stałą, której wartość znajdujemy, stosując równanie ostatnie do chwili początkowej. W chwili, w której prędkość kątowa  $\frac{d\varphi}{dt} = 0$ , wartością początkową kąta  $\varphi$  ma być  $\alpha$ , a stąd wynika:

$$b = 2g(c - a \cos \alpha)$$

i jako równanie różniczkowe zagadnienia otrzymujemy:

$$\left( \frac{d\varphi}{dt} \right)^2 \{ l^2 + a^2 + c^2 - 2ac \cos \varphi \} = 2ga(\cos \varphi - \cos \alpha),$$

które rozwiązując, znajdujemy:

$$t = \int \frac{(l^2 + a^2 + c^2 - 2ac \cos \varphi)^{\frac{1}{2}}}{\sqrt{2ga}(\cos \varphi - \cos \alpha)^{\frac{1}{2}}} d\varphi.$$

W celu rozwiązania tej całki piszemy:

<sup>1)</sup> Euler rozumie przez  $g$ , co tu przyspieszenie ziemi oznacza, wartość  $2g$  (... ubi  $g$  est altitudo lapsus gravium uno minuto secundo), l. c. pag. 147.

$$\cos \varphi = 1 - 2 \sin^2 \left( \frac{\varphi}{2} \right); \quad \cos \alpha = 1 - 2 \sin^2 \left( \frac{\alpha}{2} \right)$$

i otrzymujemy:

$$t = \frac{1}{\sqrt{ga}} \int \frac{\left\{ l^2 + (a-c)^2 + 4ac \sin^2 \left( \frac{\varphi}{2} \right) \right\}^{\frac{1}{2}}}{\left\{ \sin^2 \left( \frac{\alpha}{2} \right) - \sin^2 \left( \frac{\varphi}{2} \right) \right\}^{\frac{1}{2}}} \frac{d\varphi}{2}.$$

Wprowadzając  $\sin \left( \frac{\varphi}{2} \right) = \sin \left( \frac{\alpha}{2} \right) \cdot \sin \psi$ , i dla krótkości pisząc:  $\sin \left( \frac{\alpha}{2} \right) = \kappa$ ,  $\frac{l^2 + (a-c)^2}{4ac} = p^2$ , możemy powyższą całkę wyrazić w postaci:

$$(1) \quad t = 2\sqrt{\frac{c}{g}} \int \frac{(p^2 + \kappa^2 \sin^2 \psi)^{\frac{1}{2}}}{(1 - \kappa^2 \sin^2 \psi)^{\frac{1}{2}}} d\psi,$$

lub

$$t = 2p\sqrt{\frac{c}{g}} \int \frac{(1 + \frac{\kappa^2}{p^2} \sin^2 \psi) d\psi}{\sqrt{(1 - \kappa^2 \sin^2 \psi)(1 + \frac{\kappa^2}{p^2} \sin^2 \psi)}}.$$

Jeżeli w tem wyrażeniu założymy  $c=0$ , otrzymamy:

$$t = \sqrt{\frac{l^2 + a^2}{ag}} \int \frac{d\psi}{\sqrt{1 - \kappa^2 \sin^2 \psi}},$$

t. j. wyrażenie dla zwykłego złożonego wahadła, gdzie  $\frac{l^2 + a^2}{a}$  oznacza odległość środka wahań od osi zawieszenia.

3. Jeżelibyśmy, w celu rozwiązania całki (1), chcieli postąpić tak, jak to czynimy przy zagadnieniu o zwykłym wahadle, a więc wyrazili  $\psi$  przez  $\sin u$ , a zatem  $\sin \psi$  przez  $\sin \alpha u = \sin u$ , otrzymalibyśmy pod znakiem całki:

$$\sqrt{1 + \frac{\kappa^2}{p^2} \sin^2 u} = f(u);$$

dla wartości  $u$ , dla których  $\sin u = \pm \frac{p}{\kappa}$  i, a zatem  $f(u) = 0$ , funkcja  $f(u)$

przestaje być jednowartościową i przekonywamy się, że na tej drodze zagadnienia rozwiązać nie możemy.

Natomiast dochodzimy do rozwiązania całki powyższej, jeżeli wprowadzimy zamiast  $\psi$  nową zmienną  $z$ , określoną założeniem:

$$\sin^2 \psi = z;$$

skąd przez różniczkowanie wynika:

$$2 \sin \psi \cos \psi d\psi = dz,$$

$$d\psi = \frac{dz}{2\sqrt{z(1-z)}}.$$

a zatem całka (1) przekształca się na wyrażenie:

$$(2) \quad t = p \sqrt{\frac{c}{g}} \int \frac{\left(1 + \frac{\kappa^2}{p^2} z\right) dz}{V R(z)},$$

gdzie

$$R(z) = (1 - \kappa^2 z)(1 - z) z \left(1 + \frac{\kappa^2}{p^2} z\right).$$

4.  $R(z) = 0$  jest względem  $z$  równaniem, mającem cztery następujące pierwiastki:

$$\frac{1}{\kappa^2} > 1 > 0 > -\frac{p^2}{\kappa^2}.$$

Aby sprowadzić powyższą całkę do znanych postaci typowych, przekształcamy ją, podstawiając:

$$(3) \quad z = \frac{r + s u}{1 + u},$$

gdzie  $u$  jest nową zmienną, a  $r$  i  $s$  są stałe, które poniżej w sposób nam dogodny bliżej określimy. Najprzód otrzymujemy:

$$R(z) = \frac{1}{(1+u)^2} V R(u).$$

$R(u)$  składa się z czterech ilorazów, z których obydwa środkowe i obydwa zewnętrzne oddzielnie obliczymy i określimy stałe  $r$  i  $s$  tak, aby spółczyn-

niki przy  $u$  znikły; otrzymujemy w ten sposób na  $r$  i  $s$  następujące dwa równania:

$$r + s + 2 \frac{\kappa^2}{p^2} p s = 0,$$

$$2 - (1 + \kappa^2)(r + s) + 2 \kappa^2 r s = 0,$$

z których wynika:

$$r + s = \frac{2}{1 + \kappa^2 + p^2},$$

$$r s = \frac{-p^2}{\kappa^2(1 + \kappa^2 + p^2)};$$

i dalej:

$$s - r = \frac{2\sqrt{(1+p^2)(\kappa^2+p^2)}}{\kappa(1 + \kappa^2 + p^2)},$$

przyczem uważamy pierwiastnik jako dodatni. Z równań tych otrzymujemy:

$$(4) \quad s = \frac{\kappa + \sqrt{(1+p^2)(\kappa^2+p^2)}}{\kappa(1 + \kappa^2 + p^2)},$$

$$r = \frac{\kappa - \sqrt{(1+p^2)(\kappa^2+p^2)}}{\kappa(1 + \kappa^2 + p^2)};$$

równocześnie przekonywamy się, że  $r$  i  $s$  są wielkościami rzeczywistymi, czego też sam sposób przekształcenia wymaga.

5. Wprowadzając za pomocą wzoru (3) zmienną  $u$  do całki (1), otrzymujemy ją w postaci:

$$(5) \quad t = M \int \frac{(Au + B) du}{(1+u) \sqrt{(1-\lambda^2 u^2)(1-\mu^2 u^2)}},$$

dzie dla krótkości wprowadziliśmy oznaczenia:

$$A = 1 + \frac{\kappa^2}{p^2} s,$$

$$B = 1 + \frac{\kappa^2}{p^2} r,$$

$$(6) \quad M = p \sqrt{\frac{c}{g}} \sqrt{\frac{(s-r)}{(1-\kappa^2 r)(1-r)r\left(1 + \frac{\kappa^2}{p^2} r\right)}}.$$

6. Równanie  $R(z) = 0$  ma tylko pierwiastki rzeczywiste, a w takim razie, jak wiadomo z teorii przekształcania całek eliptycznych,  $\lambda^2$  i  $\mu^2$  są wielkościami rzeczywiste i dodatnie, co też z wyrażen dla tychże bezpośrednio wynika. Pisząc dla krótkości:

$$\sqrt{(1+p^2)(\kappa^2+p^2)} = P$$

i wprowadzając  $r$  i  $s$ , określone przez wzór (3), mamy:

$$\lambda^2 = \frac{(1-s)\left(\frac{1}{\kappa^2}-s\right)}{(r-1)\left(\frac{1}{\kappa^2}-r\right)} = \frac{[P+\kappa(\kappa^2+p^2)][1+p^2+\kappa P]}{[P-\kappa(\kappa^2+p^2)][1+p^2-\kappa P]} \quad (>1),$$

$$\mu^2 = \frac{s\left(\frac{p^2}{\kappa^2}+s\right)}{r\left(\frac{p^2}{\kappa^2}+r\right)} = \frac{(P-\kappa)^2}{(P+\kappa)^2} \quad (<1).$$

Jeżeli przypuścimy, że w równaniu  $R(z) = 0$ , pierwiastki  $z = \frac{1}{\kappa^2}$  i  $-\frac{p^2}{\kappa^2}$  są urojone, upadnie zarazem założenie, że  $\sin\left(\frac{\alpha}{2}\right) = \kappa$  jest wielkością rzeczywistą; wtenczas nie mamy już więcej czystego ruchu wahadłowego. Przypadek ten z niniejszego rozważania wykluczamy i ograniczamy się tylko do ruchu wahadłowego.

7. Powracamy do rozwiązania całki (5). W tym celu wprowadzamy funkcje eliptyczne i zakładamy:

$$u = \frac{1}{\lambda} \operatorname{sn} v \text{ z modułem } \frac{\mu}{\lambda} = \nu,$$

który, jak z powyższego rozumowania wynika, jest wielkością rzeczywistą, mniejszą od 1. Natenczas mamy:

$$du = \frac{1}{\lambda} \operatorname{cn} v \cdot \operatorname{dn} v \cdot dv, \quad R(u) = \operatorname{cn} v \cdot \operatorname{dn} v,$$

a przyjmując, że dla  $v = 0$  jest  $t = t_0$ , znajdujemy dla całki (5):

$$t - t_0 = M\lambda \int_0^v \frac{\frac{A}{\lambda} \operatorname{sn} v + B}{(\lambda + \operatorname{sn} v)} dv,$$

czyli

$$\begin{aligned} t - t_0 &= M\lambda \int_0^v \frac{\frac{A}{\lambda} (\lambda + \operatorname{sn} v) + (B - A)}{(\lambda + \operatorname{sn} v)} dv \\ &= M\lambda \int_0^v \left\{ \frac{A}{\lambda} + (B - A) \frac{1}{\lambda + \operatorname{sn} v} \right\} dv. \end{aligned}$$

8. Mamy przeto następujące typy całek:

$$\int_0^v dv = v; \quad \text{t. j. całkę eliptyczną pierwszego gatunku.}$$

9. Potem mamy do obliczenia całkę:

$$\int_0^v \frac{dv}{\lambda + \operatorname{sn} v}.$$

Jestto całka eliptyczna trzeciego gatunku; aby ją sprowadzić do gatunku typowej

$$\int_0^v \frac{dv}{\operatorname{sn}^2 v - \operatorname{sn}^2} = I_3(v),$$

kładziemy  $\lambda = \operatorname{sn} \alpha$  i mnożąc licznik i mianownik przez  $\operatorname{sn} \alpha - \operatorname{sn} v$ , otrzymujemy:

$$\int_0^v \frac{dv}{\lambda + \operatorname{sn} v} = -\lambda \int_0^v \frac{dv}{\operatorname{sn}^2 v - \operatorname{sn}^2 \alpha} - \int_0^v \frac{\operatorname{sn} v dv}{\operatorname{sn}^2 \alpha - \operatorname{sn}^2 v} = -\lambda I_3(v) - S,$$

gdzie:

$$S = \int_0^v \frac{\operatorname{sn} v dv}{\operatorname{sn}^2 \alpha - \operatorname{sn}^2 v}$$

Wprowadzając do tejże całki  $\operatorname{sn}^2 v = y$ , przyczem pozostawiamy moduł  $\nu$ , znajdujemy:

$$\int \frac{\operatorname{sn} v dv}{\operatorname{sn}^2 \alpha - \operatorname{sn}^2 v} = m \int \frac{dx}{(x-k)\sqrt{x^2-a^2}} = \frac{m}{\sqrt{a^2-k^2}} \operatorname{arc} \operatorname{tg} \frac{x-k+\sqrt{x^2-a^2}}{\sqrt{a^2-k^2}},$$

gdzie

$$x = \frac{2\mu^2 y - (\lambda^2 + \mu^2)}{2\mu^2}, \quad m = -\frac{\lambda}{2\mu}, \quad l = \frac{2\mu^2 \lambda^2 - (\lambda^2 + \mu^2)}{2\mu^2}, \quad a = \frac{\lambda^2 - \mu^2}{2\mu^2},$$

i (ponieważ  $a^2 - k^2 = (a+l)(a-l)$ ) warunek  $|k| < |a|$  winien być zachowany, o czym się istotnie przekonywamy: porównując wyrażenia na  $k$  i  $a$  ze sobą, znajdujemy, że ów warunek przybiera postać:  $\mu^2 < 1$ , co już wyżej wykazaliśmy.

Wprowadzając wyrażenia na  $x, m, k$  do wzoru (3), otrzymujemy:

$$S = \int_0^v \frac{\operatorname{sn} v \, dv}{\operatorname{sn}^2 a - \operatorname{sn}^2 v} = -\frac{1}{2} \frac{\lambda}{\mu} \left| \operatorname{arc} \operatorname{tg} \frac{\mu(y-\lambda^2) + V(\mu^2 y - \lambda^2)(y-1)}{\lambda V(\lambda^2 - 1)(1-\mu^2)} \right|_0^y.$$

10. Dla całki eliptycznej  $I_3(v)$  posługujemy się wyrażeniem <sup>1)</sup> zawierającym funkcję *Jacobi*'ego:

$$I_3(v) = -\left( \nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta + \frac{\nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta}{\operatorname{cn} \beta \operatorname{dn} \beta} \right) v - \frac{1}{2} \frac{\nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta}{\operatorname{cn} \beta \operatorname{dn} \beta} \log \frac{\theta(v-\beta)}{\theta(v+\beta)},$$

przyczem  $\beta = \alpha - K'i$ , gdzie  $\alpha$  jest określone równaniem  $\operatorname{sn} \alpha = \lambda$ .

11. Teraz całka równania rozpatrywanego zagadnienia jest zupełnie zbadana. Jako wynik naszego rozumowania otrzymujemy:

$$t-t_0 = M\lambda \left\{ -\frac{A}{\lambda} v + (B-A) (-\lambda I_3(v) - S) \right\},$$

lub wprowadzając wyrażenia powyżej przytoczone na  $S, I_3(v), A, B$ :

$$\begin{aligned} t-t_0 = M \left\{ \left[ 1 + \frac{\kappa^2}{p^2} s - \frac{\lambda^2 \kappa^2}{p^2} (s-r) \left( \nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta + \frac{\nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta}{\operatorname{cn} \beta \operatorname{dn} \beta} \right) \right] v \right. \\ \left. - \frac{\lambda^2 \kappa^2}{2 p^2} (s-r) \frac{\nu^2 \operatorname{sn}^2 \beta}{\operatorname{cn} \beta \operatorname{dn} \beta} \log \frac{\theta(v-\beta)}{\theta(v+\beta)} \right. \\ \left. - \frac{1}{2} \frac{\lambda^2}{\mu} \frac{\kappa^2}{p^2} (s-r) \left| \operatorname{arc} \operatorname{tg} \frac{\mu(y-\lambda^2) + V(\mu^2 y - \lambda^2)(y-1)}{\lambda V(\lambda^2 - 1)(1-\mu^2)} \right|_0^y \right\}; \end{aligned}$$

przyczem  $r, s, M$  są określone przez wzór (4) i (6).

12. Wykazaliśmy niniejszem, że całkę, która w zagadnieniu przez *Eulera* postawionem przedstawia czas, możemy wyrazić w skończonej formie; rozumując, posługiwaliśmy się funkcjami eliptycznymi, których teoria—

winniśmy tu dodać: za czasów *Eulera* była dopiero w zaraniu rozwinęta.

13. Powyższe rozwiązanie zawiera zarazem wpływ postaci walcowej osi zawieszenia na czas wachnięcia, którem to zagadnieniem się pierwszy *Bessel* (*Untersuchungen über die Länge des einfachen Secundenpendels*, 1826), a później *Helmert* (*Beiträge zur Theorie des Reversionspendels*, 1898), zajmował, obydwaj zaniedbując w odnośnem badaniu wpływu pewnych małych wielkości i posługując się metodą rozwinięcia na szeregi. O ile w niniejszej rozprawie dane rozwiązanie w praktycznych przypadkach zastosowaniem być może, tego na razie nie rozpatrujemy.

Charlottenburg, w październiku 1901 r.

<sup>1)</sup> Z wykładów prof. *L. Fuchsa* (Berlin 1894/5).