EESTI NSV TEADUSTE AKADEEMIA TOIMETISED, XIV KÖIDE FÜÜSIKA-MATEMAATIKA- JA TEHNIKATEADUSTE SEERIA. 1965, NR. 4

ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК ЭСТОНСКОЙ ССР. ТОМ XIV СЕРИЯ ФИЗИКО-МАТЕМАТИЧЕСКИХ И ТЕХНИЧЕСКИХ НАУК. 1965, № 4

https://doi.org/10.3176/phys.math.tech.1965.4.07

И. КЕЙС

ДВА РЕШЕНИЯ ЗАДАЧИ О ДВИЖЕНИИ ГИРОСТАТА, ИМЕЮЩЕГО НЕПОДВИЖНУЮ ТОЧКУ

1. Уравнения движения тяжелого гиростата, закрепленного в точке, имеют вид [1]

$$A\frac{dp}{dt} + (C - B)qr + k_{3}q - k_{2}r = Mg(e_{3}\gamma_{2} - e_{2}\gamma_{3}), \quad \frac{d\gamma_{1}}{dt} = r\gamma_{2} - q\gamma_{3} \begin{pmatrix} 1 & 2 & 3 \\ A & B & C \\ p & q & r \end{pmatrix}.$$
(1.1)

Здесь (e_1, e_2, e_3) — радиус-вектор центра масс гиростата; (k_1, k_2, k_3) — вектор момента относительного количества движения, предполагаемый постоянным в теле гиростата; остальные обозначения имеют общепринятый смысл, а невыписанные уравнения системы (1.1) получаются из приведенной строки циклической заменой, указанной в круглых скобках.

При
$$e_2 = 0, k_2 = 0, (B - C)e_1^2 = (A - B)e_3^2, (B - C)k_1^2 = (A - B)k_3^2$$

уравнения (1.1) допускают частное решение

$$p = \omega_0 (\lambda + \mu \cos \varphi), \qquad q = -\omega_0 \sin \varphi, \qquad r = \omega_0 (\mu - \lambda \cos \varphi)$$

$$\gamma_1 = \frac{\delta_1}{2} (1 - \cos 2\varphi) + \delta_0 \cos \varphi, \qquad \gamma_2 = -\delta_0 \sin \varphi + \frac{\delta_1}{2} \sin 2\varphi, \qquad \gamma_3 = \delta_1 \cos \varphi$$

(1.2)

 $\varphi = \varphi_0 + \omega_0 (t - t_0).$

Здесь введены следующие обозначения:

$$\omega_{0}^{2} D = Mg \delta_{1} \sqrt{e_{1}^{2} + e_{3}^{2}}, \quad D = \sqrt{(A - B) (B - C)}$$

$$\lambda \sqrt{A - C} = \sqrt{A - B}, \quad \mu \sqrt{A - C} = \sqrt{B - C}$$

$$\delta_{0} = K^{-1}[(A + C - B) \omega_{0} + m], \quad \delta_{1} = \omega_{0} D K^{-1}, \quad m^{2} = k_{1}^{2} + k_{3}^{2}$$

$$K^{2} = [A^{2} + AC + C^{2} - B (A + C)] \omega_{0}^{2} + 2 (A + C - B) \omega_{0} m + m^{2}.$$

Решению (1.2) соответствует регулярная нутация [2] гиростата

$$\psi = \psi_0 = \text{const}, \quad \sin \psi_0 = 0, \quad \Theta = \varphi = \varphi_0 + \omega_0 (t - t_0),$$

которая совпадает с движением, установленным для твердого тела Гриоли [³], но существует при начальных условиях, отличающихся от приведенных в [⁴].

2. Если рассмотреть уравнения движения гиростата вокруг неподвижной точки в ньютоновском поле сил [⁵]

$$A\frac{dp}{dt} + (C - B)qr + k_3q - k_2r = Mg(e_3\gamma_2 - e_2\gamma_3) + \frac{3g}{R}(C - B)\gamma_2\gamma_3\begin{pmatrix} 1 & 2 & 3\\ A & B & C\\ p & q & r \end{pmatrix}$$
(2.1)

$$\frac{d\gamma_1}{dt} = r\gamma_2 - q\gamma_3 \tag{2.2}$$

для случая, когда выполняются соотношения

$$A'(1 - B'C') (D - A) a^{\frac{1}{2}} k_1 = A (1 + B'C') Mge_1 \begin{pmatrix} 1 & 2 & 3 \\ A & B & C \\ A'B' & C' \end{pmatrix},$$

то аналогично [6] можно показать, что уравнения (2.1) и (2.2) допускают частное решение

$$\gamma_{1} = A' a^{-\frac{1}{2}} p + \frac{MRe_{1}}{3(D-A)}, \quad \gamma_{2} = B' a^{-\frac{1}{2}} q + \frac{MRe_{2}}{3(D-B)},$$

$$\gamma_{3} = C' a^{-\frac{1}{2}} r + \frac{MRe_{3}}{3(D-C)}. \quad (2.3)$$

Здесь введены обозначения

GIROBHARMAN MH

$$A' = \begin{bmatrix} \frac{u}{vw} & \operatorname{sgn} u, & B' = \begin{bmatrix} \frac{v}{uw} & \operatorname{sgn} v, & C' = \end{bmatrix} \\ \frac{w}{uv} & \operatorname{sgn} w, & D = A + B + C + \frac{2C}{w - 1} \\ a = 3gR^{-1}, & Cu = C - A + Aw, & Cv = C - B + Bw \end{bmatrix}$$

w — произвольная постоянная.

Переходя в (2.2) к безразмерным переменным

$$p' = a^{-\frac{1}{2}}p, \quad q' = a^{-\frac{1}{2}}q, \quad r' = a^{-\frac{1}{2}}r, \quad \tau = a^{+\frac{1}{2}}t,$$

получим, после замены (2.3), уравнения

$$A' \frac{dp'}{d\tau} + (C' - B') q'r' + \frac{MR}{3} \left(\frac{e_3}{D - C} q' - \frac{e_2}{D - B} r' \right) = 0 \quad \begin{pmatrix} 1 & 2 & 3 \\ A & B & C \\ A' & B' & C \\ p' & q' & r' \end{pmatrix}.$$

Общее решение этих уравнений легко получить из формул [7] для *p*, *q*, *r*, если заменить в них *A*, *B*, *C* на *A'*, *B'*, *C'*; *m*₁, *m*₂, *m*₃ на

$$3^{-1}MR(D-A)^{-1}e_1$$
, $3^{-1}MR(D-B)^{-1}e_2$, $3^{-1}MR(D-C)^{-1}e_3$

и p, q, r, t на p', q', r', т.

И. Кейс

ЛИТЕРАТУРА

- Румянцев В. В., ПММ, 25, вып. 1, 9—16 (1961).
 Чикин В. А., Тр. Рязанск. радиотехнич. ин-та, 4, 83—94 (1958).
 Grioli G., Ann. math., 24, No. 3—4, Ser. IV, 271—281 (1947).
 Кейс И. А., Вестн. МГУ. Сер. І, Математика. Механика, № 1, 76—79 (1964).
 Белецкий В. В., Докл. АН СССР, 113, № 2, 287—290 (1957).
 Stekloff V. A., Comptes Rendus, 135, 526—528 (1902).
 Volterra V., Acta Mathematica, 22, 201—358. (1898—1899).

Институт кибернетики Академии наук Эстонской ССР Поступила в редакцию 7/V 1965

I. KEIS

ÜHE KINNISPUNKTIGA GÜROSTAADI LIIKUMISVÕRRANDITE KAKS ERILAHENDIT

Esimene erilahend on Grioli-Tšikini lahendi üldistuseks; teine erilahend, mis sisaldab Steklovi integraale, vastab ühe kinnispunktiga gürostaadi vaba liikumise Volterra lahendile.

I. KEIS

TWO SOLUTIONS OF THE EQUATIONS CORRESPONDING TO THE MOTION OF A GYROSTAT WITH A SINGLE POINT FIXED

The first precise partial solution presented in the paper is the generalization of the Grioli-Chikin's one, while the second, obtaining three partial integrals of the Stekloff-type, comes to the modification of Volterra's solution for the spontaneous motion of a gyrostat.