

УДК 531.38

©2003. Е.К. Узбек

## О ПОЛУРЕГУЛЯРНЫХ ПРЕЦЕССИЯХ ГИРОСТАТА ПОД ДЕЙСТВИЕМ ПОТЕНЦИАЛЬНЫХ И ГИРОСКОПИЧЕСКИХ СИЛ

Исследованы условия существования полурегулярных прецессий первого типа в задаче о движении гиростата, описываемом дифференциальными уравнениями Г.Кирхгофа. При определенных условиях на параметры этой задачи проинтегрированы уравнения движения.

В динамике твердого тела найдены многочисленные классы движений [1, 2], среди которых важное место занимают прецессионные движения. Эти движения характеризуются тем свойством, что в течение всего времени движения постоянен угол между двумя осями, одна из которых неизменно связана с гиростатом, а другая фиксирована в неподвижном пространстве. В качестве последней, как правило, выступает ось симметрии силового поля. Обзор основных результатов, относящихся к прецессионным движениям гиростата, дан в работах [3, 4]. Рассмотренные в [5] прецессионные движения представляют собой новый класс прецессий, поскольку они характеризуются свойством: неизменно связанная с гиростатом ось может занимать произвольное положение в некоторой плоскости.

В данной статье в постановке [5] изучаются полурегулярные прецессии гиростата с неподвижной точкой. Найдены новые классы таких движений.

**1. Постановка задачи.** Рассмотрим задачу о движении гиростата с неподвижной точкой под действием потенциальных и гироскопических сил, которая описывается дифференциальными уравнениями класса Г.Кирхгофа [6–9]

$$A\dot{\omega} = (A\omega + \lambda) \times \omega + \omega \times B\nu + s \times \nu + \nu \times C\nu, \quad (1)$$

$$\dot{\nu} = \nu \times \omega, \quad (2)$$

где введены следующие обозначения:  $\omega = (\omega_1, \omega_2, \omega_3)$  – вектор угловой скорости гиростата;  $\nu = (\nu_1, \nu_2, \nu_3)$  – единичный вектор оси симметрии силового поля,  $\lambda = (\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3)$  – гиростатический момент, характеризующий движение носимых тел;  $s = (s_1, s_2, s_3)$  – вектор, сонаправленный с вектором обобщенного центра масс гиростата;  $A = (A_{ij})$  – тензор инерции гиростата, построенный в неподвижной точке;  $B = (B_{ij})$  и  $C = (C_{ij})$  – постоянные симметричные матрицы третьего порядка; точка над переменными  $\omega$  и  $\nu$  обозначает относительную производную по времени  $t$ .

Уравнения (1), (2) имеют интегралы

$$\begin{aligned} A\omega \cdot \omega - 2(s \cdot \nu) + C\nu \cdot \nu &= 2E, \quad \nu \cdot \nu = 1, \\ (A\omega + \lambda) \cdot \nu - \frac{1}{2}(B\nu \cdot \nu) &= k. \end{aligned} \quad (3)$$

Здесь  $E$  и  $k$  – постоянные интегрирования.

Пусть  $\alpha, \beta, \gamma$  – единичные векторы подвижной системы координат, связанной с телом. Положим, что в течение всего времени движения гиростата постоянен угол  $\varepsilon_0$  между вектором  $\nu$  и единичным вектором  $n$ , начало которого совпадает с неподвижной

точкой, а конец принадлежит единичной окружности в плоскости, содержащей векторы  $\boldsymbol{\alpha}$  и  $\boldsymbol{\beta}$ . Тогда получим следующие соотношения [5]

$$\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\nu} = \cos \varepsilon_0, \quad \boldsymbol{\omega} = f_1(t)\boldsymbol{n} + f_2(t)\boldsymbol{\nu}, \quad \boldsymbol{n} = (\cos \varkappa_0, \sin \varkappa_0, 0), \quad (4)$$

где  $\varkappa_0$  и  $\varepsilon_0$  – константы,  $f_1(t)$  и  $f_2(t)$  – некоторые дифференцируемые функции времени. Тогда из соотношения (2) с учетом выражения для  $\boldsymbol{\omega}$  из (4) имеем

$$\dot{\boldsymbol{\nu}} = f_1(t)(\boldsymbol{\nu} \times \boldsymbol{n}). \quad (5)$$

Случай, когда  $f_i(t)$  ( $i = 1, 2$ ) постоянны, рассмотрен в работе [5]. Здесь будем предполагать, что постоянна лишь функция  $f_2(t)$ , то есть  $f_2(t) = m$ . Тогда вектор угловой скорости представим в виде

$$\boldsymbol{\omega} = f_1(t)\boldsymbol{n} + m\boldsymbol{\nu}. \quad (6)$$

Первое соотношение из (4) и геометрический интеграл  $\nu_1^2 + \nu_2^2 + \nu_3^2 = 1$ , вытекающий из (3), можно параметризовать следующим образом

$$\begin{aligned} \nu_1 &= \cos \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 - \sin \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u, \\ \nu_2 &= \sin \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 + \cos \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u, \quad \nu_3 = \sin \varepsilon_0 \sin u, \end{aligned} \quad (7)$$

где  $u$  – переменная величина. Расписывая уравнение (5) в скалярном виде и используя компоненты векторов  $\boldsymbol{n}$  и  $\boldsymbol{\nu}$  соответственно из формул (4), (7), получим  $f_1(t) = -\dot{u}$ . То есть  $\boldsymbol{\omega}$  из (6) примет вид

$$\boldsymbol{\omega} = m\boldsymbol{\nu} - \dot{u}\boldsymbol{n}. \quad (8)$$

Прецессионное движение гиростата в случае (8) называется полурегулярной прецессией первого типа относительно вектора  $\boldsymbol{\nu}$ .

Используя уравнение (5), подставим  $\boldsymbol{\omega}$  из (8) в уравнение (1) и интегралы (3)

$$\ddot{u}A\boldsymbol{n} + \dot{u}^2(A\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{n}) + \dot{u}[\boldsymbol{n} \times (\boldsymbol{\lambda} - B^*\boldsymbol{\nu})] + (\boldsymbol{s}^* - C^*\boldsymbol{\nu}) \times \boldsymbol{\nu} = 0, \quad (9)$$

$$\dot{u}(A\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\nu}) = (\boldsymbol{\lambda} \cdot \boldsymbol{\nu}) - \frac{1}{2}(B^*\boldsymbol{\nu} \cdot \boldsymbol{\nu}) - k_*, \quad (10)$$

$$\dot{u}^2(A\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{n}) = 2E_* + 2(\boldsymbol{s}^* \cdot \boldsymbol{\nu}) - (C^*\boldsymbol{\nu} \cdot \boldsymbol{\nu}). \quad (11)$$

Здесь введены обозначения

$$B^* = B - 2mA + mSp(A)\delta, \quad C^* = C - m^2A + mB, \quad \boldsymbol{s}^* = \boldsymbol{s} + m\boldsymbol{\lambda}, \quad (12)$$

$$k_* = k - \frac{1}{2}Sp(A)m, \quad E_* = E - mk, \quad (13)$$

где  $\delta$  – единичная матрица третьего порядка,  $Sp(A)$  – след матрицы  $A$ .

В силу постановки задачи векторы  $\boldsymbol{n}$ ,  $\boldsymbol{\nu}$ ,  $\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{\nu}$  независимы. Если умножить левую часть уравнения (9) скалярно на векторы  $\boldsymbol{n}$  и  $\boldsymbol{\nu}$ , то получим соотношения, которые являются линейными комбинациями равенств (10), (11). Поэтому достаточно рассмотреть равенство нулю скалярного произведения вектора  $\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{\nu}$  и вектора, стоящего в левой части (9). С учетом интеграла (11) получим равенство

$$\begin{aligned} \ddot{u}[A\boldsymbol{n} \cdot (\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{\nu})] + \dot{u}^2(A\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\nu}) + \dot{u}[(B^*\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\nu}) \cos \varepsilon_0 - (\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\lambda}) \cos \varepsilon_0 - \\ - (\boldsymbol{\lambda} \cdot \boldsymbol{\nu}) + 2k_*] + 2E_* \cos \varepsilon_0 + (\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{s}^*) - (C^*\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{\nu}) = 0. \end{aligned} \quad (14)$$

Итак, исследование полурегулярных прецессий гиростата в задаче (1), (2) сведено к изучению решения уравнений (10), (11), (14) при условии, что векторы  $\mathbf{n}$  и  $\boldsymbol{\nu}$  имеют вид:  $\mathbf{n} = (\cos \varkappa_0, \sin \varkappa_0, 0)$ ,  $\boldsymbol{\nu} = (\nu_1, \nu_2, \nu_3)$ , где  $\nu_i$  заданы соотношениями (7).

Отметим, что в работе [10] рассмотрена полурегулярная прецессия в случае, когда вектор  $\mathbf{n}$  фиксирован в гиростате и с точностью до обозначений указаны уравнения (10), (11), (14).

**2. Случай  $A\mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\nu} = 0$ .** При анализе уравнений (10), (11) возникает особый случай, для которого  $A\mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\nu} = 0$  для любых значений  $\varkappa_0$  и переменной  $u$ . Используя равенства (4), (7), (12), имеем условия

$$\begin{aligned} A_{ij} &= 0 \quad (i \neq j), \quad A_{22} = A_{11}, \quad B_{ij} = 0 \quad (i \neq j), \quad B_{22} = B_{11}, \\ C_{ij} &= 0 \quad (i \neq j), \quad C_{22} = C_{11}, \quad \lambda_i = 0 \quad (i = 1, 2, 3), \quad s_2 = s_1 = 0, \end{aligned} \quad (15)$$

$$\varepsilon_0 = \frac{\pi}{2}, \quad B_{11}(2A_{11} - A_{33}) - A_{33}B_{33} = 0, \quad m = \frac{B_{33}}{A_{33} - 2A_{11}}, \quad (16)$$

при выполнении которых уравнение (11) примет вид

$$\dot{u}^2 = \frac{1}{A_{11}} [2E_* - C_{11}^* + 2s_3 \sin u + (C_{11}^* - C_{33}^*) \sin^2 u], \quad (17)$$

где

$$C_{11}^* = C_{11} - m^2 A_{11} + m B_{11}, \quad C_{33}^* = C_{33} - m^2 A_{33} + m B_{33}.$$

Равенства (15) служат условиями существования линейного интеграла Кирхгофа [9], Харламова [7] для уравнений (1), (2). Равенства (16) являются дополнительными условиями, которые выделяют из случая Кирхгофа-Харламова частное решение

$$\begin{aligned} \omega_1 &= -\dot{u} \cos \varkappa_0 - m \sin \varkappa_0 \cos u, \quad \omega_2 = -\dot{u} \sin \varkappa_0 + m \cos \varkappa_0 \cos u, \\ \omega_3 &= m \sin u, \quad \nu_1 = -\sin \varkappa_0 \cos u, \quad \nu_2 = \cos \varkappa_0 \cos u, \quad \nu_3 = \sin u, \end{aligned} \quad (18)$$

где  $u(t)$  удовлетворяет уравнению (17), описывающему полурегулярную прецессию твердого тела относительно вектора  $\boldsymbol{\nu}$ . Отметим, что центр масс тела лежит на оси динамической симметрии, а конец вектора  $\mathbf{n}$  может принадлежать окружности, лежащей в плоскости, ортогональной этой оси. При этом скорость прецессии тела не зависит от угла  $\varkappa_0$ , а угол между векторами  $\mathbf{n}$  и  $\boldsymbol{\nu}$  равен  $90^\circ$ . Решение (17), (18) зависит от двух существенных постоянных  $\varkappa_0$  и  $E_*$ .

**3. Случай  $A\mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\nu} \neq 0$ .** Предположим, что коэффициент при  $\dot{u}$  в левой части уравнения (10) отличен от нуля. Так как матрице  $A$  соответствует положительно-определенная квадратичная форма и  $|\mathbf{n}| = 1$ , то величина  $(A\mathbf{n} \cdot \mathbf{n}) > 0$ . При соотношениях (7) из уравнений (10), (11) вытекает, что  $\dot{u}$  и  $\dot{u}^2$  имеют вид

$$\dot{u} = \frac{P_0 + P_1 \cos u + P_2 \sin u + Q_1 \cos 2u + Q_2 \sin 2u}{d_0 + d_1 \cos u + d_2 \sin u},$$

$$\dot{u}^2 = R_0 + R_1 \cos u + R_2 \sin u + S_1 \cos 2u + S_2 \sin 2u.$$

Здесь  $P_i, Q_i, R_i, S_i, d_i$  – функции, зависящие от параметров задачи и постоянных  $E_*$ ,  $k_*$  и  $\varkappa_0$ . Анализ этих выражений определяет структуру функции  $\dot{u}$

$$\dot{u} = \mu_0 + \mu_1 \cos u + \mu_2 \sin u. \quad (19)$$

Введем обозначения

$$\begin{aligned}
 a_0 &= A_{11} \cos^2 \varkappa_0 + A_{22} \sin^2 \varkappa_0 + A_{12} \sin 2\varkappa_0, \quad d_0 = a_0 \cos \varepsilon_0, \\
 d_1 &= \frac{1}{2} [(A_{22} - A_{11}) \sin 2\varkappa_0 + 2A_{12} \cos 2\varkappa_0] \sin \varepsilon_0, \quad d_2 = (A_{13} \cos \varkappa_0 + A_{23} \sin \varkappa_0) \sin \varepsilon_0, \\
 b_0 &= (B_{11}^* \cos^2 \varkappa_0 + B_{22}^* \sin^2 \varkappa_0 + B_{12}^* \sin 2\varkappa_0) \cos \varepsilon_0, \\
 b_1 &= \frac{1}{2} [(B_{22}^* - B_{11}^*) \sin 2\varkappa_0 + 2B_{12}^* \cos 2\varkappa_0] \sin \varepsilon_0, \quad b_2 = (B_{13}^* \cos \varkappa_0 + B_{23}^* \sin \varkappa_0) \sin \varepsilon_0, \\
 c_0 &= (C_{11}^* \cos^2 \varkappa_0 + C_{22}^* \sin^2 \varkappa_0 + C_{12}^* \sin 2\varkappa_0) \cos \varepsilon_0, \\
 c_1 &= \frac{1}{2} [(C_{22}^* - C_{11}^*) \sin 2\varkappa_0 + 2C_{12}^* \cos 2\varkappa_0] \sin \varepsilon_0, \quad c_2 = (C_{13}^* \cos \varkappa_0 + C_{23}^* \sin \varkappa_0) \sin \varepsilon_0, \\
 B_0 &= B_{11}^* \sin^2 \varkappa_0 + B_{22}^* \cos^2 \varkappa_0 - B_{12}^* \sin 2\varkappa_0 + B_{33}^*, \tag{20} \\
 B_1 &= (B_{11}^* \sin^2 \varkappa_0 + B_{22}^* \cos^2 \varkappa_0 - B_{12}^* \sin 2\varkappa_0 - B_{33}^*) \sin^2 \varepsilon_0, \\
 B_2 &= (B_{23}^* \cos \varkappa_0 - B_{13}^* \sin \varkappa_0) \sin^2 \varepsilon_0, \\
 C_0 &= (C_{11}^* \sin^2 \varkappa_0 + C_{22}^* \cos^2 \varkappa_0 - C_{12}^* \sin 2\varkappa_0 + C_{33}^*) \sin^2 \varepsilon_0, \\
 C_1 &= (C_{11}^* \sin^2 \varkappa_0 + C_{22}^* \cos^2 \varkappa_0 - C_{12}^* \sin 2\varkappa_0 - C_{33}^*) \sin^2 \varepsilon_0, \\
 C_2 &= (C_{13}^* \sin \varkappa_0 - C_{23}^* \cos \varkappa_0) \sin^2 \varepsilon_0, \\
 \tau_0 &= (\lambda_1 \cos \varkappa_0 + \lambda_2 \sin \varkappa_0) \cos \varepsilon_0, \quad \tau_1 = (\lambda_2 \cos \varkappa_0 - \lambda_1 \sin \varkappa_0) \sin \varepsilon_0, \quad \tau_2 = \lambda_3 \sin \varepsilon_0, \\
 \sigma_0 &= (s_1^* \cos \varkappa_0 + s_2^* \sin \varkappa_0) \cos \varepsilon_0, \quad \sigma_1 = (s_2^* \cos \varkappa_0 - s_1^* \sin \varkappa_0) \sin \varepsilon_0, \quad \sigma_2 = s_3^* \sin \varepsilon_0.
 \end{aligned}$$

Здесь  $C_{ij}^*$  – компоненты матрицы  $C^*$ ,  $B_{ij}^*$  – компоненты матрицы  $B^*$ ,  $s_i^*$  ( $1, 2, 3$ ) – компоненты вектора  $\mathbf{s}^*$ , которые можно определить из соотношений (12).

Подставим компоненты векторов  $\mathbf{n}$  и  $\mathbf{\nu}$  из равенств (4), (7), а также выражение (19) в уравнения (10), (11), (14) и потребуем, чтобы полученные уравнения были тождествами по  $u$ . На основании обозначений (20) имеем следующие условия

$$\mu_0 d_1 + \mu_1 d_0 = \tau_1 - b_1 \cos \varepsilon_0, \quad \mu_0 d_2 + \mu_2 d_0 = \tau_2 - b_2 \cos \varepsilon_0, \tag{21}$$

$$\begin{aligned}
 \mu_1(\mu_0 d_0 + \mu_1 d_1 + \mu_2 d_2 + b_0 \cos \varepsilon_0 + 2k_* - 2\tau_0) &= c_1 - \sigma_1 \cos \varepsilon_0, \\
 \mu_2(\mu_0 d_0 + \mu_1 d_1 + \mu_2 d_2 + b_0 \cos \varepsilon_0 + 2k_* - 2\tau_0) &= c_2 - \sigma_2 \cos \varepsilon_0,
 \end{aligned} \tag{22}$$

$$\begin{aligned}
 \mu_0(\mu_0 d_0 + \mu_1 d_1 + \mu_2 d_2 + b_0 \cos \varepsilon_0 + 2k_* - 2\tau_0) + 2E_* \cos \varepsilon_0 - \\
 - c_0 + (s_1^* \cos \varkappa_0 + s_2^* \sin \varkappa_0)(1 + \cos^2 \varepsilon_0) &= 0,
 \end{aligned} \tag{23}$$

$$\mu_1 d_2 + \mu_2 d_1 = -B_2, \quad 2(\mu_2 d_2 - \mu_1 d_1) = B_1, \tag{24}$$

$$2k_* = 2\tau_0 + \frac{1}{2} B_0 \sin^2 \varepsilon_0 + b_0 \cos \varepsilon_0 - 2\mu_0 d_0 - \mu_1 d_1 - \mu_2 d_2, \tag{25}$$

$$a_0 \mu_1 \mu_2 = C_2, \quad a_0(\mu_1^2 - \mu_2^2) = -C_1, \tag{26}$$

$$a_0 \mu_0 \mu_1 = \sigma_1 - c_1 \cos \varepsilon_0, \quad a_0 \mu_0 \mu_2 = \sigma_2 - c_2 \cos \varepsilon_0, \tag{27}$$

$$\frac{a_0}{2}(2\mu_0^2 + \mu_1^2 + \mu_2^2) = 2E_* + 2\sigma_0 - c_0 \cos \varepsilon_0 - \frac{1}{2} C_0. \tag{28}$$

Исключая из равенств (22) значение  $2k_*$  с помощью выражения (25) и принимая во внимание, что  $d_0 = a_0 \cos \varepsilon_0$ , получим

$$\begin{aligned} a_0 \mu_0 \mu_1 \cos \varepsilon_0 + \frac{1}{2} \mu_1 B_0 \sin^2 \varepsilon_0 &= \sigma_1 \cos \varepsilon_0 - c_1, \\ a_0 \mu_0 \mu_2 \cos \varepsilon_0 + \frac{1}{2} \mu_2 B_0 \sin^2 \varepsilon_0 &= \sigma_2 \cos \varepsilon_0 - c_2. \end{aligned} \quad (29)$$

С помощью выражений (27) соотношения (29) приведем к виду

$$\mu_1 B_0 = -2c_1, \quad \mu_2 B_0 = -2c_2. \quad (30)$$

Внесем выражения  $2k_*$ ,  $2E_*$  из формул (25), (28) в уравнение (23)

$$\begin{aligned} \mu_0 B_0 \sin^2 \varepsilon_0 - C_0 \cos \varepsilon_0 - a_0 (\mu_1^2 + \mu_2^2) \cos \varepsilon_0 + 2c_0 \sin^2 \varepsilon_0 - \\ - 2(s_1^* \cos \varkappa_0 + s_2^* \sin \varkappa_0) \sin^2 \varepsilon_0 = 0. \end{aligned} \quad (31)$$

Таким образом, в качестве условий существования полурегулярных прецессий гиростата в задаче (1), (2) будем рассматривать равенства (21), (24)–(28), (30), (31).

**4. Случай  $B_0 = 0$ .** При  $B_0 = 0$  из равенств (30) следует, что  $c_2 = c_1 = 0$ . Рассмотрим вариант, когда  $t$  зависит от произвольного параметра  $\varkappa_0$ . Запишем равенства  $B_0 = 0$ ,  $c_2 = 0$  через первоначальные параметры (12), полагая  $A_{12} = 0$  (этого равенства можно добиться поворотом системы координат)

$$m = \frac{(B_{22} - B_{11}) \cos 2\varkappa_0 - 2B_{12} \sin 2\varkappa_0 + (B_{11} + B_{22} + 2B_{33})}{(A_{22} - A_{11}) \cos 2\varkappa_0 - (A_{11} + A_{22})}, \quad (32)$$

$$\begin{aligned} m^2 (A_{22} - A_{11}) \sin 2\varkappa_0 - m [(B_{22} - B_{11}) \sin 2\varkappa_0 + 2B_{12} \cos 2\varkappa_0] - \\ - (C_{22} - C_{11}) \sin 2\varkappa_0 - 2C_{12} \cos 2\varkappa_0 = 0. \end{aligned} \quad (33)$$

Подставим выражение  $m$  из (32) в (33) и потребуем, чтобы полученное уравнение было тождеством по  $\varkappa_0$ . Тогда найдем условия, из которых выпишем наиболее простые

$$C_{12}(A_{22} - A_{11}) = 0, \quad (C_{22} - C_{11})(A_{22} - A_{11}) = 0. \quad (34)$$

Пусть в (34) выполняется равенство  $A_{22} = A_{11}$ . В этом случае соотношения (32), (33) существенно упрощаются и их анализ приводит к дополнительным ограничениям:  $B_{12} = 0$ ,  $B_{22} = B_{11}$ . Так как при этом из формулы (32) следует, что  $t$  не зависит от  $\varkappa_0$ , то перейдем к изучению варианта  $A_{22} \neq A_{11}$ . Из (34) получим  $C_{12} = 0$ ,  $C_{22} = C_{11}$ . Этот случай дает следующие ограничения

$$B_{12} = 0, \quad B_{11} + B_{22} + 2B_{33} = \frac{(A_{11} + A_{22})(B_{11} - B_{22})}{A_{22} - A_{11}}.$$

Использование этих условий в формуле (32) приводит к тому, что значение  $t$  из (32) не зависит от  $\varkappa_0$ . Таким образом, в дальнейшем предполагаем, что  $t$  может зависеть только от постоянных параметров  $A_i$ ,  $B_{ij}$ ,  $C_{ij}$ ,  $\lambda_i$ ,  $s_j$  задачи (1), (2).

Потребуем, чтобы равенства  $B_0 = 0$ ,  $c_2 = c_1 = 0$  выполнялись для любых значений  $\varkappa_0$ . Тогда в силу обозначений (20) получим

$$B_{12}^* = 0, \quad B_{22}^* = B_{11}^*, \quad B_{33}^* = -B_{11}^*, \quad C_{ij}^* = 0 \ (i \neq j), \quad C_{22}^* = C_{11}^*. \quad (35)$$

На основании этих условий часть выражений в системе (20) упрощаются

$$\begin{aligned} B_1 &= 2B_{11}^* \sin^2 \varepsilon_0, \quad b_0 = B_{11}^* \cos \varepsilon_0, \quad b_1 = 0, \quad c_0 = C_{11}^* \cos \varepsilon_0, \\ C_0 &= (C_{11}^* + C_{33}^*) \sin^2 \varepsilon_0, \quad C_1 = (C_{11}^* - C_{33}^*) \sin^2 \varepsilon_0, \quad C_2 = 0. \end{aligned} \quad (36)$$

В силу ограничений (35), (36) система уравнений (21), (24), (26), (27), (30), (31) примет вид

$$\begin{aligned} \mu_1 \mu_2 &= 0, \quad \mu_0 d_1 + \mu_1 d_0 = \tau_1, \quad \mu_0 d_2 + \mu_2 d_0 = \tau_2 - b_2 \cos \varepsilon_0, \\ \mu_1 d_2 + \mu_2 d_1 &= -B_2, \quad 2(\mu_2 d_2 - \mu_1 d_1) = B_1, \\ a_0 \mu_0 \mu_1 &= \sigma_1, \quad a_0 \mu_0 \mu_2 = \sigma_2, \quad a_0 (\mu_2^2 - \mu_1^2) = C_1, \\ a_0 (\mu_1^2 + \mu_2^2) \cos \varepsilon_0 + C_0 \cos \varepsilon_0 - 2c_0 \sin^2 \varepsilon_0 + 2(s_1^* \cos \varkappa_0 + s_2^* \sin \varkappa_0) \sin^2 \varepsilon_0 &= 0. \end{aligned} \quad (37)$$

В силу первого равенства условий (37) рассмотрим два случая:  $\mu_1 = 0$ ,  $\mu_2 \neq 0$  и  $\mu_2 = 0$ ,  $\mu_1 \neq 0$ .

Вариант  $\mu_1 = 0$ ,  $\mu_2 \neq 0$  характеризуется соотношениями

$$\begin{aligned} s_2^* &= s_1^* = 0, \quad \mu_0 d_1 = \tau_1, \quad \mu_0 d_2 + \mu_2 d_0 = \tau_2 - b_2 \cos \varepsilon_0, \\ \mu_2 d_1 &= -B_2, \quad 2\mu_2 d_2 = B_1, \quad a_0 \mu_2^2 = C_1. \end{aligned} \quad (38)$$

Из последних трех равенств системы (38) получим

$$(A_{22} - A_{11})^2 (C_{11}^* - C_{33}^*) (1 - \cos 4\varkappa_0) + 2 [(A_{22} - A_{11}) \cos 2\varkappa_0 - (A_{22} + A_{11})] \cdot \\ \cdot [(B_{23}^{*2} - B_{13}^{*2}) \cos 2\varkappa_0 - 2B_{13}^* B_{23}^* \sin 2\varkappa_0 + B_{13}^{*2} + B_{23}^{*2}] = 0, \quad (39)$$

$$B_{11}^{*2} [(A_{22} - A_{11}) \cos 2\varkappa_0 - (A_{22} + A_{11})] + \\ + (C_{11}^* - C_{33}^*) [(A_{13}^2 - A_{23}^2) \cos 2\varkappa_0 + 2A_{13} A_{23} \sin 2\varkappa_0 + A_{13}^2 + A_{23}^2] = 0. \quad (40)$$

Уравнение (39) может быть тождеством по  $\varkappa_0$  только при выполнении условия  $(A_{22} - A_{11}) B_{13}^* B_{23}^* = 0$ . Если предположить  $A_{22} \neq A_{11}$ ,  $B_{23}^* = 0$ , то из (39) вытекает равенство  $B_{13}^* = 0$ , которое в силу  $B_{11}^* \neq 0$ ,  $C_{11}^* \neq C_{33}^*$  приводит к противоречию. Вариант  $B_{13}^* = 0$  дает аналогичный результат. Тогда положим  $A_{22} = A_{11}$ . Из соотношения (40) следует  $A_{13} = A_{23} = 0$ , следовательно  $d_2 = d_1 = 0$ , что приводит к условиям

$$A_{ij} = 0, \quad B_{ij} = 0, \quad C_{ij} = 0 \quad (i \neq j), \quad A_{22} = A_{11}, \quad B_{22} = B_{11}, \quad C_{22} = C_{11}, \quad (41)$$

$$B_{11}(2A_{11} - A_{33}) - A_{33}B_{33} = 0, \quad m = -\frac{B_{11}}{A_{33}}, \quad (42)$$

$$\lambda_2 = \lambda_1 = 0, \quad s_2 = s_1 = 0, \quad (43)$$

$$\cos \varepsilon_0 = \frac{\lambda_3}{A_{11}e_0}, \quad \mu_0 = \frac{s_3 + m\lambda_3}{\lambda_3} \cos \varepsilon_0, \quad \mu_2 = \frac{\lambda_3}{A_{11}} \operatorname{tg} \varepsilon_0, \quad (44)$$

где

$$e_0^2 = \frac{1}{A_{11}A_{33}^2} [A_{33}^2(C_{33} - C_{11}) + B_{11}^2(A_{33} - A_{11})]. \quad (45)$$

В случае (41)–(44) гиростат представляет собой геометрически симметричное тело, и его центр масс лежит на оси динамической симметрии. Вектор гиростатического момента  $\boldsymbol{\lambda}$  принадлежит оси симметрии гиростата. Для каждого положения вектора  $\boldsymbol{n}$ ,

расположенного в плоскости кругового сечения эллипсоида инерции, значение угла  $\varepsilon_0$  между векторами  $\mathbf{n}$  и  $\mathbf{\nu}$  одно и то же, так как оно не зависит от угла  $\varkappa_0$ . Величины  $\mu_0$  и  $\mu_2$  также не зависят от  $\varkappa_0$ . Произвольная постоянная  $\varkappa_0$  входит только в соотношения (7), определяющие компоненты вектора  $\mathbf{\nu}$  оси симметрии силового поля, и через них в соотношения (8) для компонент угловой скорости  $\boldsymbol{\omega}$  тела. Решение зависит от одной произвольной постоянной и является частным вариантом решения Кирхгофа-Харламова [7, 9].

Вариант  $\mu_2 = 0, \mu_1 \neq 0$  приводит к соотношениям

$$\begin{aligned} s_3^* &= 0, \quad \mu_1 d_2 = -B_2, \quad 2\mu_1 d_1 = -B_1, \quad a_0 \mu_0 \mu_1 = \sigma_1, \\ \mu_0 d_1 + \mu_1 d_0 &= \tau_1, \quad \mu_0 d_2 = \tau_2 - b_2 \cos \varepsilon_0, \quad a_0 \mu_1^2 = -C_1, \\ (C_{33}^* - C_{11}^*) \cos \varepsilon_0 + s_1^* \cos \varkappa_0 + s_2^* \sin \varkappa_0 &= 0. \end{aligned} \quad (46)$$

Из второго, третьего и седьмого уравнений системы (46) вытекает

$$\begin{aligned} (C_{33}^* - C_{11}^*)(A_{22} - A_{11})^2 \sin^2 2\varkappa_0 + \\ + 2B_{11}^* [(A_{22} - A_{11}) \cos 2\varkappa_0 - (A_{11} + A_{22})] &= 0, \end{aligned} \quad (47)$$

$$\begin{aligned} 2(C_{33}^* - C_{11}^*)(A_{13} \cos \varkappa_0 + A_{23} \sin \varkappa_0)^2 + \\ + (B_{23}^* \cos \varkappa_0 - B_{13}^* \sin \varkappa_0)^2 [(A_{22} - A_{11}) \cos 2\varkappa_0 - (A_{11} + A_{22})] &= 0. \end{aligned} \quad (48)$$

Подвижную систему координат выбираем таким образом, чтобы выполнялось равенство  $A_{12} = 0$ . При отождествлении по  $\varkappa_0$  соотношений (47) получим  $A_{22} = A_{11}, B_{11}^* = 0$ . Первое из этих равенств позволяет преобразованием поворота подвижной системы координат вокруг третьей оси добиться условия  $A_{23} = 0$ . Тогда соотношение (48) будет выполняться для любых значений  $\varkappa_0$ , если принять дополнительные ограничения на параметры:  $B_{13}^* = 0, B_{23}^* = A_{13}e_0$ , где  $e_0$  удовлетворяет условию (45). Полный анализ системы (46) при указанных выше условиях дает равенства

$$\begin{aligned} A_{12} &= 0, \quad A_{23} = 0, \quad A_{22} = A_{11}, \quad B_{12} = 0, \quad B_{22} = B_{11}, \quad C_{12} = 0, \quad C_{22} = C_{11}, \\ A_{33}B_{13} + 2A_{13}B_{11} &= 0, \quad B_{23} - A_{13}e_0 = 0, \quad C_{13}A_{33}^2 + A_{13}B_{11}^2 = 0, \\ C_{23}A_{33} - A_{13}B_{11}e_0 &= 0, \quad \lambda_3 A_{11} - \lambda_1 A_{13} = 0, \quad s_3 A_{33} - \lambda_3 B_{11} = 0, \\ s_1 = \frac{\lambda_1 B_{11}}{A_{33}} + \lambda_2 e_0, \quad s_2 = \frac{\lambda_2 B_{11}}{A_{33}} - \lambda_1 e_0, \quad m = -\frac{B_{11}}{A_{33}}, \quad B_{11}(2A_{11} - A_{33}) - A_{33}B_{33} &= 0 \end{aligned} \quad (49)$$

и соотношения (44).

В силу формулы (19) полурегулярная прецессия (7), (8) описывается соотношениями

$$\begin{aligned} \omega_1 &= m(\cos \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 - \sin \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u) - (\mu_0 + \mu_1 \cos u + \mu_2 \sin u) \cos \varkappa_0, \\ \omega_2 &= m(\sin \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 + \cos \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u) - (\mu_0 + \mu_1 \cos u + \mu_2 \sin u) \sin \varkappa_0, \end{aligned} \quad (50)$$

$$\begin{aligned}\omega_3 &= m \sin \varepsilon_0 \sin u, \quad \nu_1 = \cos \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 - \sin \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u, \\ \nu_2 &= \sin \varkappa_0 \cos \varepsilon_0 + \cos \varkappa_0 \sin \varepsilon_0 \cos u, \quad \nu_3 = \sin \varepsilon_0 \sin u,\end{aligned}$$

$$\frac{du}{dt} = \mu_0 + \mu_1 \cos u + \mu_2 \sin u. \quad (51)$$

Здесь  $\mu_2 = 0$ , а  $\mu_0$ ,  $\mu_1$  и  $\cos \varepsilon_0$  зависят от  $\varkappa_0$  и определяются соотношениями (44).

Анализ условий (49) показывает, что вектор  $\mathbf{n}$  расположен в плоскости кругового сечения эллипсоида инерции, которая не является его главной плоскостью. Векторы обобщенного центра масс  $\mathbf{s}$  и гиростатического момента  $\boldsymbol{\lambda}$  не коллинеарны. Матрицы  $A, B, C$  не являются диагональными. Величины  $\varepsilon_0$ ,  $\mu_0$  и  $\mu_1$  зависят от  $\varkappa_0$ . Таким образом, решение (50) уравнений (1), (2) зависит от одной существенной произвольной постоянной  $\varkappa_0$ .

Из уравнения (51) вытекает, что  $u(t)$  – элементарная функция времени. В рассматриваемом случае  $\mu_2 = 0$  она имеет вид

$$u = 2 \operatorname{arctg} \left( \frac{\sqrt{\mu_0^2 - \mu_1^2}}{\mu_0 - \mu_1} \operatorname{tg} \frac{\sqrt{\mu_0^2 - \mu_1^2}}{2} (t - t_0) \right), \quad \mu_0^2 > \mu_1^2, \quad (52)$$

$$u = 2 \operatorname{arctg} \left( \frac{\sqrt{\mu_1^2 - \mu_0^2}}{\mu_0 - \mu_1} \operatorname{cth} \frac{\sqrt{\mu_1^2 - \mu_0^2}}{2} (t - t_0) \right), \quad \mu_1^2 > \mu_0^2, \quad (53)$$

$$u = 2 \operatorname{arctg} \mu_0 t, \quad \mu_1 = \mu_0. \quad (54)$$

Соотношение (52) описывает зигзагообразную линию [1], соотношение (53) – локсадруму [11]. В случае (54) при  $t \rightarrow \infty$  переменная  $u \rightarrow \pi$ .

Рассмотрим вариант, определяемый условиями (49), в случае  $A_{13} = 0$ ,  $\lambda_2 = 0$ ,  $\lambda_1 > 0$ ,  $e_0 > 0$ . Тогда ограничения (49) преобразуются к виду

$$A_{ij} = 0, \quad B_{ij} = 0, \quad C_{ij} = 0 \quad (i \neq j), \quad A_{22} = A_{11}, \quad B_{22} = B_{11}, \quad C_{22} = C_{11},$$

$$B_{11}(2A_{11} - A_{33}) - A_{33}B_{33} = 0, \quad s_3 = 0, \quad \lambda_3 = \lambda_2 = 0, \quad (55)$$

$$s_1 = \frac{\lambda_1 B_{11}}{A_{33}}, \quad s_2 = -\lambda_1 e_0,$$

$$m = -\frac{B_{11}}{A_{33}}, \quad \cos \varepsilon_0 = \frac{\lambda_1}{A_{11}e_0} \sin \varkappa_0, \quad (56)$$

$$\mu_0 = \frac{\lambda_1}{A_{11}} \cos \varkappa_0, \quad \mu_1 = -e_0 \sin \varepsilon_0,$$

где  $e_0$  характеризуется равенством (45).

В этом случае гиростат представляет собой динамически симметричное тело. Векторы обобщенного центра масс  $\mathbf{s}$  и гиростатического момента  $\boldsymbol{\lambda}$  лежат в главной плоскости, ортогональной этой оси. Причем векторы  $\boldsymbol{\lambda}$  и  $\mathbf{s}$  не коллинеарны. Вектор  $\mathbf{n}$  лежит в этой же плоскости кругового сечения эллипсоида инерции. Матрицы  $A, B, C$  диагональны. Скорость прецессии гиростата  $m$  не зависит от параметра  $\varkappa_0$ . Величины  $\varepsilon_0$  и  $\mu_0$  зависят от  $\varkappa_0$ , а  $\mu_1$  зависит от  $\varepsilon_0$ . Элементы матриц  $A$  и  $B$  связаны одним условием.

Решение (50), (51) при условиях (55), (56) зависит от одной произвольной постоянной  $\varkappa_0$ .

Укажем геометрическое множество точек конца вектора  $\mathbf{n}$ . В силу равенства  $\cos \varepsilon_0 = \frac{\lambda_1}{A_{11}e_0} \sin \varkappa_0$  при  $\frac{A_{11}e_0}{\lambda_1} \geq 1$  вектор  $\mathbf{n}$  может совпадать с любым радиус-вектором единичной окружности в плоскости  $\alpha, \beta$  с центром в неподвижной точке 0. Если же  $\frac{A_{11}e_0}{\lambda_1} < 1$ , то вектор  $\mathbf{n}$  может быть радиус-вектором части этой окружности, которая определяется условием  $|\varkappa_0| \leq \arcsin \frac{A_{11}e_0}{\lambda_1}$ .

Отметим, что в установленных выше случаях полурегулярных прецессий скорость прецессии гиростата, определяемая величиной  $t$ , не зависит от параметра  $\varkappa_0$ , а скорость собственного вращения является функцией времени, параметра  $\varkappa_0$  и параметров системы (1), (2).

1. Горр Г.В., Кудряшова Л.В., Степанова Л.А. Классические задачи динамики твердого тела. – Киев: Наук. думка, 1978. – 294 с.
2. Горр Г.В., Илюхин А.А., Ковалев А.М., Савченко А.Я. Нелинейный анализ поведения механических систем. – Киев: Наук. думка, 1984. – 228 с.
3. Горр Г.В. Методы исследования движений твердого тела и их приложения в классификации движений // Механика твердого тела. – 1982. – Вып.14. – С. 54–74.
4. Горр Г.В. Прецессионные движения в динамике твердого тела и динамике систем связанных твердых тел. – Препринт N 89.03, Донецк: ИПММ АН УССР. – 1989. – 66 с.
5. Узбек Е.К. Об одном классе регулярных прецессий гиростата под действием потенциальных и гироскопических сил // Механика твердого тела. – 2002. – Вып. 32. – С. 60–67.
6. Харламов П.В., Мозалевская Г.В., Лесина М.Е. О различных представлениях уравнений Кирхгофа // Механика твердого тела. – 2001. – Вып.31. – С. 3–17.
7. Харламов П.В. О движении в жидкости тела, ограниченного многосвязной поверхностью // Журнал прикл. механики и техн. физики. – 1963. – N 4. – С. 17–29.
8. Yehia H.M. On the motion of a rigid body acted upon by potential and gyroscopic forces, I: The equations of motion and their transformations // J. Mecan. Theor. Appl. – 1986. – 5, N 5. – P. 747–754.
9. Kirchhoff G.R. Über die Bewegung eines Rötation körpers in einer Flüssigkeit // J. fur die reine und angew. Math. – 1870. – B.71. – S. 237-262.
10. Курганский Н.В. О полурегулярной прецессии первого типа относительно вертикали в одной задаче динамики твердого тела // Механика твердого тела. – 1988. – Вып. 20. – С. 67–71.
11. Жуковский Н.Е. Локсадромический маятник Гесса // Собр. соч. – М.; Л.: Гостехиздат. – 1948. – Т.1. – С. 297–310.