

УДК 531.38

©2014. А.В. Мазнев, Т.В. Белоконь

ОДИН СЛУЧАЙ ТРЕХ ИНВАРИАНТНЫХ СООТНОШЕНИЙ В ЗАДАЧЕ О ДВИЖЕНИИ СИММЕТРИЧНОГО ГИРОСТАТА

Рассмотрена задача о движении симметричного гиростата под действием потенциальных и гироскопических сил, моделируемая обобщенными уравнениями класса Кирхгофа–Пуассона. В предположении, что гиростат несет два ротора, исследованы условия существования у уравнений движения трех линейных инвариантных соотношений специального вида и указаны новые решения.

Ключевые слова: гиростат, гиростатический момент, инвариантное соотношение.

Классическая задача о движении тяжелого твердого тела с неподвижной точкой, описываемая уравнениями Эйлера–Пуассона, получила обобщения в различных направлениях [1–5]. На практике (в частности, при управлении ориентацией и стабилизации спутника роторами [6]) важным обобщением служит задача о движении гиростата с переменным гиростатическим моментом, уравнения которой допускают только два первых интеграла [2, 4]. Эта задача рассматривалась многими авторами [7–12] в предположении, что гиростат несет один вращающийся ротор. В данной работе полагаем, что тело-носитель несет два вращающихся ротора. Исследованы условия существования у уравнений рассматриваемой задачи трех инвариантных соотношений. Получены новые решения уравнений движения, которые имеют свойства, отличные от свойств в случае одного ротора [12].

Постановка задачи. Рассмотрим симметричный гиростат – механическую систему, состоящую из тел S_0, S_1, S_2 [4, 6]. Тело-носитель S_0 имеет неподвижную точку O , а тела S_1, S_2 либо геометрически симметричны (роторы [6]), либо динамически симметричны (моменты инерции относительно экваториальных осей равны [4]) и закреплены в теле S_0 своими осями симметрии. Оси вращения роторов заданы двумя единичными ортогональными векторами α и β . Предполагается, что вектор гиростатического момента имеет вид $\lambda = \lambda_1(t)\alpha + \lambda_2(t)\beta$. Свойства взаимодействия тел S_0 и S_1, S_2 определены уравнениями относительного движения [4].

Будем рассматривать движение гиростата под действием потенциальных и гироскопических сил, которые характеризуются влиянием магнитного и электрического полей на намагниченный и наэлектризованный гиростат [1, 3, 4]

$$(\mathbf{x} + \boldsymbol{\lambda})^\bullet = (\mathbf{x} + \boldsymbol{\lambda}) \times \boldsymbol{\omega} + \boldsymbol{\omega} \times B\boldsymbol{\nu} + \mathbf{s} \times \boldsymbol{\nu} + \boldsymbol{\nu} \times C\boldsymbol{\nu}, \quad \dot{\boldsymbol{\nu}} = \boldsymbol{\nu} \times \boldsymbol{\omega}. \quad (1)$$

Здесь $\mathbf{x} = (x_1, x_2, x_3)$ – момент количества движения тела-носителя, $\boldsymbol{\omega} = (\omega_1, \omega_2, \omega_3)$ – вектор угловой скорости, связанный с вектором \mathbf{x} соотношением $\boldsymbol{\omega} = a\mathbf{x}$ (a – гирационный тензор), $\boldsymbol{\nu} = (\nu_1, \nu_2, \nu_3)$ – единичный

вектор оси симметрии силовых полей, $\mathbf{s} = (s_1, s_2, s_3)$ – постоянный вектор, сонаправленный с вектором обобщенного центра масс гиростата, $\boldsymbol{\lambda}$ – вектор гиростатического момента, $B = (B_{ij})$, $C = (C_{ij})$ – постоянные матрицы третьего порядка; точкой обозначена производная по времени.

Уравнения (1) допускают два первых интеграла

$$(\mathbf{x} + \boldsymbol{\lambda}) \cdot \boldsymbol{\nu} - (B\boldsymbol{\nu} \cdot \boldsymbol{\nu})/2 = k, \quad \boldsymbol{\nu} \cdot \boldsymbol{\nu} = 1, \quad (2)$$

где k – произвольная постоянная. Поэтому для применения теории Якоби интегрирования уравнений динамики необходимо найти три дополнительных интеграла. Это обстоятельство отличает задачу, описываемую уравнениями (1), (2), от задачи о движении гиростата под действием потенциальных и гироскопических сил в случае постоянного гиростатического момента, поскольку для нее уравнения движения допускают интеграл энергии, и для интегрирования уравнений в квадратурах достаточно найти один дополнительный интеграл.

Рассмотрим динамически симметричный гиростат: $a = \text{diag}(a_1, a_2, a_2)$ и предположим, что одна из компонент гиростатического момента направлена по оси симметрии $\boldsymbol{\alpha} = (1, 0, 0)$, а вторая компонента перпендикулярна этой оси: $\boldsymbol{\beta} = (0, 1, 0)$. Также предположим, что центр масс лежит на оси симметрии $\mathbf{s} = (s_1, 0, 0)$, а матрицы B и C имеют вид $B = \text{diag}(B_1, B_2, B_2)$, $C = \text{diag}(C_1, C_2, C_2)$. Случай, когда $\mathbf{s} = \mathbf{0}$, т. е. центр масс гиростата совпадает с неподвижной точкой, не рассматриваем.

Запишем уравнения (1) и интегралы (2) в скалярной форме

$$(x_1 + \lambda_1(t))' = a_2 \lambda_2(t) x_3 + a_2 B_2 (\nu_3 x_2 - \nu_2 x_3), \quad (3)$$

$$(x_2 + \lambda_2(t))' = (a_1 - a_2) x_1 x_3 - \lambda_1(t) a_2 x_3 + a_2 B_1 \nu_1 x_3 - a_1 B_2 \nu_3 x_1 - \\ - s_3 \nu_3 + (C_1 - C_2) \nu_1 \nu_3, \quad (4)$$

$$\dot{x}_3 = (a_2 - a_1) x_1 x_2 - a_1 \lambda_2(t) x_1 + a_2 \lambda_1(t) x_2 + a_1 B_2 \nu_2 x_1 - a_2 B_1 \nu_1 x_2 + \\ + s_1 \nu_2 + (C_2 - C_1) \nu_1 \nu_2, \quad (5)$$

$$\dot{\nu}_1 = a_2 (x_3 \nu_2 - x_2 \nu_3), \quad \dot{\nu}_2 = a_1 x_1 \nu_3 - a_2 x_3 \nu_1, \quad \dot{\nu}_3 = a_2 x_2 \nu_1 - a_1 x_1 \nu_2, \quad (6)$$

$$(x_1 + \lambda_1(t)) \nu_1 + (x_2 + \lambda_2(t)) \nu_2 + x_3 \nu_3 + \frac{1}{2} (B_2 - B_1) \nu_1^2 = k_*, \quad (7) \\ \nu_1^2 + \nu_2^2 + \nu_3^2 = 1,$$

где $k_* = k + \frac{1}{2} B_2$.

Поставим задачу об исследовании условий существования у уравнений (3)–(6) трех инвариантных соотношений вида

$$x_1 = b_0 + b_1 \nu_1, \quad x_2 = d_0 + d_2 \nu_2, \quad x_3 = c_0 + c_3 \nu_3, \quad (8)$$

где $b_0, b_1, d_0, d_2, c_0, c_3$ – постоянные параметры, подлежащие определению.

Отметим, что из уравнения (3) с учетом (6) при условии $\lambda_2(t) = 0$ вытекает дополнительный интеграл

$$\lambda_1(t) = \alpha_0 - b_0 - (B_2 + b_1)\nu_1, \quad (9)$$

где α_0 – произвольная постоянная. Этот вариант для случая одного ротора рассмотрен в [12]. Для сохранения интеграла (9) в нашей задаче будем в дальнейшем полагать $x_3 = 0$ (т. е. $c_0 = 0, c_3 = 0$), а $\lambda_2(t) \neq 0$. Интеграл (9) является аналогом интеграла Кирхгофа–Харламова [1] на инвариантном множестве $x_3 = 0$.

Предположим, что одна из компонент гиростатического момента постоянна во все время движения, т. е. $\lambda_2 = \lambda_2^{(0)} = \text{const}$, а

$$\lambda = \lambda_1(t)\alpha + \lambda_2^{(0)}\beta. \quad (10)$$

Внесем (8) с учетом $x_3 = 0$ и (10) с (9) в (4), (5). Тогда получим два уравнения вида

$$\begin{aligned} & (C_2 - C_1 + a_1b_1(d_2 + B_2))\nu_3 + (a_1b_0(d_2 + B_2) + s_1)\nu_1\nu_3 = 0, \\ & \alpha_0a_2d_0 - a_1b_0(d_0 + \lambda_2^{(0)}) + (a_1b_1(d_0 + \lambda_2^{(0)}) + a_2d_0(B_1 + B_2))\nu_1 - \\ & - (\alpha_0a_2d_2 + a_1b_0(B_2 - d_2) + s_1)\nu_2 + \\ & + (a_1b_1(B_2 - d_2) - a_2d_2(B_1 + B_2) + C_2 - C_1)\nu_1\nu_2 = 0. \end{aligned}$$

Потребуем, чтобы они выполнялись для любых значений ν_1, ν_2, ν_3 . Это приводит к следующим условиям на параметры уравнений (4)–(7) и параметры b_0, b_1, d_0, d_2 инвариантных соотношений (8):

$$\begin{aligned} & C_2 - C_1 + a_1b_1(d_2 + B_2) = 0, \\ & a_1b_0(d_2 + B_2) + s_1 = 0, \\ & \alpha_0a_2d_0 - a_1b_0(d_0 + \lambda_2^{(0)}) = 0, \\ & a_1b_1(d_0 + \lambda_2^{(0)}) + a_2d_0(B_1 + B_2) = 0, \\ & \alpha_0a_2d_2 + a_1b_0(B_2 - d_2) + s_1 = 0, \\ & a_1b_1(B_2 - d_2) - a_2d_2(B_1 + B_2) + C_2 - C_1 = 0. \end{aligned} \quad (11)$$

Равенства (11) являются необходимыми условиями существования решения уравнений (3)–(5) с инвариантными соотношениями

$$x_1 = b_0 + b_1\nu_1, \quad x_2 = d_0 + d_2\nu_2, \quad x_3 = 0 \quad (12)$$

и

$$\lambda_1(t) = \alpha_0 - b_0 - (B_2 + b_1)\nu_1, \quad \lambda_2(t) = \lambda_2^{(0)}(t) = \text{const}. \quad (13)$$

При наличии соотношений (12), (13) и выполнении условий (11) динамические уравнения (3)–(5) становятся тождествами.

Обратимся теперь к уравнениям (6). Выпишем (6) и (7) с учетом (12) и (13):

$$\begin{aligned} \dot{\nu}_1 &= -a_2(d_0 + d_2\nu_2)\nu_3, \\ \dot{\nu}_2 &= a_1(b_0 + b_1\nu_1)\nu_3, \\ \dot{\nu}_3 &= a_2d_0\nu_1 - a_1b_0\nu_2 + (a_2d_2 - a_1b_1)\nu_1\nu_2, \end{aligned} \quad (14)$$

$$\alpha_0\nu_1 + (d_0 + \lambda_2^{(0)})\nu_2 + d_2\nu_2^2 - \frac{1}{2}(B_1 + B_2)\nu_1^2 = k_*, \quad \nu_1^2 + \nu_2^2 + \nu_3^2 = 1. \quad (15)$$

Метод исследования условий существования инвариантных соотношений (8) состоит в анализе условий (11) и последующем интегрировании системы (14) при наличии интегралов (15).

Из первого и последнего равенств из (11) вытекает соотношение $d_2(a_2(B_1 + B_2) - 2a_1b_1) = 0$. Возможны два случая: $d_2 = 0$ или $a_2(B_1 + B_2) - 2a_1b_1 = 0$.

Случай $d_2 = 0$. Из второго уравнения (11) находим

$$b_0 = -\frac{s_1}{a_1B_2}. \quad (16)$$

Очевидно, что $B_2 \neq 0$, ибо в противном случае из рассмотренного уравнения следовало бы $s_1 = 0$. Первое равенство из (11) позволяет определить параметр b_1 :

$$b_1 = \frac{C_1 - C_2}{a_1B_2}. \quad (17)$$

Два последних соотношения из (11) при (16), (17) обращаются в тождества. Третье соотношение с учетом (16) дает величину параметра d_0

$$d_0 = -\frac{s_1\lambda_2^{(0)}}{\alpha_0a_2B_2 + s_1}. \quad (18)$$

Знаменатель в (18) отличен от нуля, так как в противном случае это влекло бы к равенству $s_1 = 0$. Четвертое равенство дает ограничения на параметры задачи

$$\alpha_0(C_2 - C_1) + s_1(B_1 + B_2) = 0. \quad (19)$$

Для нахождения решения $\nu_i = \nu_i(t)$ ($i = \overline{1,3}$) обратимся к уравнениям (14). Так как $d_2 = 0$, то система (14) упрощается:

$$\begin{aligned} \dot{\nu}_1 &= -a_2d_0\nu_3, \\ \dot{\nu}_2 &= a_1(b_0 + b_1\nu_1)\nu_3, \\ \dot{\nu}_3 &= a_2d_0\nu_1 - a_1(b_0 + b_1\nu_1)\nu_2. \end{aligned} \quad (20)$$

Система (20) допускает два первых интеграла

$$\alpha_0\nu_1 + (d_0 + \lambda_2^{(0)})\nu_2 - \frac{1}{2}(B_1 + B_2)\nu_1^2 = k_*, \quad \nu_1^2 + \nu_2^2 + \nu_3^2 = 1, \quad (21)$$

из которых выражаем ν_2, ν_3 через ν_1 :

$$\nu_2 = \beta_0^{-1}\varphi_2(\nu_1), \quad \nu_3 = \beta_0^{-1}\sqrt{\varphi_3(\nu_1)}, \quad \beta_0 = 2(d_0 + \lambda_2^{(0)}), \quad (22)$$

$$\varphi_2(\nu_1) = (B_1 + B_2)\nu_1^2 - 4\alpha_0\nu_1 + 2k_*, \quad (23)$$

$$\varphi_3(\nu_1) = \beta_0^2(1 - \nu_1^2) - \varphi_2^2(\nu_1).$$

На основании соотношений (22), (23) из первого уравнения системы (20) следует $\dot{\nu}_1 = -a_2d_0\beta_0^{-1}\sqrt{\varphi_3(\nu_1)}$. Зависимость $\nu_1 = \nu_1(t)$ определим путем обращения интеграла

$$-\frac{\beta_0}{a_2d_0} \int_{\nu_1^{(0)}}^{\nu_1} \frac{d\nu_1}{\sqrt{\varphi_3(\nu_1)}} = t - t_0. \quad (24)$$

Из формулы (24) следует, что $\nu_1 = \nu_1(t)$ – эллиптическая функция времени. Подставив ее в равенства (22), (23), найдем $\nu_2(t), \nu_3(t)$. Это позволяет из (8) получить зависимости $x_i = x_i(t)$ ($i = \overline{1, 3}$), а из соотношений (9), (10) – $\lambda(t)$. Таким образом, решение уравнений (4)–(7) в случае (8) построено.

Случай $a_2(B_1 + B_2) - 2a_1b_1 = 0$. Пусть $d_2 \neq 0$. Проводя рассуждения, как в случае $d_2 = 0$, получим следующее решение системы (11):

$$b_0 = -\frac{\alpha_0a_2}{2a_1}, \quad b_1 = 0, \quad d_0 = \lambda_2^{(0)}, \quad d_2 = -B_2 - \frac{2s_1}{\alpha_0a_2}, \quad (25)$$

$$C_2 - C_1 = 0, \quad B_1 + B_2 = 0.$$

Уравнения (14) примут вид

$$\dot{\nu}_1 = -a_2(d_0 + d_2\nu_2)\nu_3, \quad \dot{\nu}_2 = a_1b_0\nu_3, \quad (26)$$

$$\dot{\nu}_3 = a_2d_0\nu_1 - a_1b_0\nu_2 + a_2d_2\nu_1\nu_2.$$

Система (26) допускает два первых интеграла

$$\alpha_0\nu_1 + 2d_0\nu_2 + d_2\nu_2^2 - \frac{1}{2}(B_1 + B_2)\nu_1^2 = k_*, \quad \nu_1^2 + \nu_2^2 + \nu_3^2 = 1. \quad (27)$$

Из интегралов (27) получим

$$\nu_1 = \alpha_0^{-1}\varphi_1(\nu_2), \quad \nu_3 = \alpha_0^{-1}\sqrt{\varphi_3(\nu_2)}, \quad (28)$$

$$\varphi_1(\nu_2) = -d_2\nu_2^2 - 4d_0\nu_2 + k_*, \quad \varphi_3(\nu_2) = \alpha_0^2(1 - \nu_2^2) - \varphi_1^2(\nu_2). \quad (29)$$

Из второго уравнения системы (26) следует, что $\dot{\nu}_2 = a_1 b_0 \alpha_0^{-1} \sqrt{\varphi_3(\nu_2)}$. Зависимость $\nu_2 = \nu_2(t)$ определим путем обращения интеграла

$$\frac{\alpha_0}{a_1 b_0} \int_{\nu_1^{(0)}}^{\nu_1} \frac{d\nu_2}{\sqrt{\varphi_3(\nu_2)}} = t - t_0. \quad (30)$$

Из равенства (30) следует, что $\nu_2 = \nu_2(t)$ является эллиптической функцией времени. С ее помощью из (28), (29) определяем $\nu_1(t), \nu_3(t)$, а затем из (8) находим $x_i = x_i(t)$ ($i = \overline{1, 3}$). Как и ранее, гиросtatический момент находим из соотношений (9), (10).

Вывод. В статье установлены условия существования у уравнений (3)–(6) движения гиростата под действием потенциальных и гироскопических сил с переменным гиросtatическим моментом $\lambda = \lambda_1(t)\alpha + \lambda_2^{(0)}\beta$ трех линейных инвариантных соотношений. Получено два новых решения уравнений движения гиростата, которые выражаются посредством эллиптических функций времени.

1. Харламов П.В. О движении в жидкости тела, ограниченного многосвязной поверхностью // Ж. прикл. математики и техн. физики. – 1963. – № 4. – С. 17–29.
2. Харламов П.В. Лекции по динамике твердого тела. – Новосибирск: Изд-во Новосибир. ун-та, 1965. – 221 с.
3. 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, № 5. – P. 747-754.
4. Харламов П.В. Об уравнениях движения системы твердых тел // Механика твердого тела. – 1972. – Вып. 4. – С. 52–73.
5. Горр Г.В., Кудряшова Л.В., Степанова Л.А. Классические задачи динамики твердого тела. Развитие и современное состояние. – Киев: Наук. думка, 1978. – 296 с.
6. Румянцев В.В. Об управлении ориентацией и о стабилизации спутника роторами // Вестн. МГУ. Сер. 1. Математика, механика. – 1970. – Вып. 2. – С. 83–96.
7. Жуковский Н.Е. О движении твердого тела, имеющего полости, наполненные однородной капельной жидкостью. Собр. соч.: М.; Л.: Гостехиздат, 1949. – Т. 1. – С. 31–152.
8. Дружтин Э.И. О перманентных вращениях уравновешенного неавтономного гиростата // Прикл. математика и механика. – 1999. – 63, вып. 5. – С. 825–826.
9. Волкова О.С. Регулярные прецессии тяжелого гиростата вокруг вертикальной оси // Тр. ИПММ НАН Украины. – 2009. – 19. – С. 30–35.
10. Волкова О.С. Равномерные вращения вокруг наклонной оси твердого тела, несущего маховик // Механика твердого тела. – 2008. – Вып. 38. – С. 80–86.
11. Волкова О.С., Гашененко И.Н. Маятниковые вращения тяжелого гиростата с переменным гиросtatическим моментом // Механика твердого тела. – 2009. – Вып. 39. – С. 42–49.
12. Мазнев А.В. Об одном классе трех инвариантных соотношений уравнений движения гиростата с переменным гиросtatическим моментом // Прикл. математика и механика. – 2013. – 77, вып. 2. – С. 263–269.
13. Горр Г.В. О двух линейных инвариантных соотношениях уравнений движения гиростата в случае переменного гиросtatического момента // Динамические системы. – Таврический нац. ун-т им. В.И. Вернадского. – 2012. – 2(30), № 1–2. – С. 23–32.

O.V. Maznyev, T.V. Belokon

The case of three invariant relations in the of problem motion symmetric gyrostatic

The problem of motion of an symmetric gyrostат under the action of potential and gyroscopic forces, modeled by the generalized equations of Kirchhoff–Poisson class, is examined. Conditions of the existence of three special kind invariant relations of the equations of motion are investigated, assuming that gyrostат has two rotors. New solutions of equations of Kirchhoff–Poisson are constructed.

Keywords: *gyrostat, gyrostatic moment, invariant correlation.*

О.В. Мазнев, Т.В. Білоконь

Один випадок трьох інваріантних співвідношень у задачі про рух неавтономного симетричного гіростата

Розглянуто задачу про рух симетричного гіростата під дією потенціальних і гіроскопічних сил, що моделюється узагальненими рівняннями класу Кірхгофа–Пуассона. У припущенні, що гіростат несе два ротора, досліджено умови існування у рівнянь руху трьох інваріантних співвідношень спеціального виду. Побудовано нові розв'язки рівнянь Кірхгофа–Пуассона.

Ключові слова: *гіростат, гіростатичний момент, інваріантне співвідношення.*

Донецький національний ун-т
maznev_av@rambler.ru

Получено 04.02.14