

УДК 531.381

ПЕРИОДИЧЕСКИЕ ДВИЖЕНИЯ ТЯЖЕЛОГО ТВЕРДОГО ТЕЛА
С НЕПОДВИЖНОЙ ТОЧКОЙ, БЛИЗКОГО
К ДИНАМИЧЕСКИ СИММЕТРИЧНОМУ

Сергеев В. С.

Рассматривается движение вокруг неподвижной точки тяжелого твердого тела, распределение масс которого близко к распределению масс в случае Лагранжа. Уравнения движения записываются в переменных действие — угол для случая Лагранжа, после чего методом Пуанкаре [1], разработанным для систем такого вида, доказывается существование новых семейств периодических движений, которые представляются рядами по степеням введенного малого параметра.

Периодические решения при указанных условиях для приведенной системы рассматривались в [2, 3].

Переменные действие—угол в задаче Эйлера—Пуансо введены в [4]. С их помощью в работе [5] доказано существование периодических движений общего вида в соответствующей возмущенной задаче.

В случае Лагранжа для системы с исключенной циклической координатой переменные действие—угол использовались в [6] для выяснения вопроса о существовании условно-периодических движений твердого тела, мало отличающегося от гироскопа Лагранжа. Переменные действие—угол в случае Лагранжа для полной системы рассмотрены в [7], где приведены также разложения в ряды Фурье направляющих косинусов вертикали.

1. Будем описывать движение тяжелого твердого тела углами Эйлера ϑ, φ, ψ и сопряженными им каноническими импульсами $p_\vartheta, p_\varphi, p_\psi$. Введем малый параметр $\mu \geq 0$, используя формулы

$$B = A(1 + \mu D)^{-1}, \quad x_0 = \mu x_1 l, \quad y_0 = \mu y_1 l, \quad z_0 = z_1 l > 0$$

содержащие главные для неподвижной точки O моменты инерции A, B , координаты x_0, y_0, z_0 центра масс тела относительно системы координат, связанной с главными осями инерции в точке O , а также безразмерные величины D, x_1, y_1, z_1 , которые считаются конечными по сравнению с малым параметром μ , и характерный размер тела l . Предполагается, что ось Oz неподвижной в пространстве системы координат $Oxyz$ направлена вертикально вниз.

Перейдем к новым переменным $I = (I_1, I_2, I_3), w = (w_1, w_2, w_3)$, являющимся переменными действие—угол в случае Лагранжа. Предполагаем, что корни e_i ($i = 1, 2, 3$) известного уравнения третьей степени относительно $\cos \vartheta$, определяющего область допустимых значений ϑ , удовлетворяют неравенствам

$$(1.1) \quad e_3 < -1, \quad -1 < e_2 < e_1 < 1$$

Тогда преобразование имеет вид

$$(1.2) \quad p_\vartheta = \left[\beta + \beta_0 \cos \vartheta - \frac{(I_2 - I_3 \cos \vartheta)^2}{\sin^2 \vartheta} \right]^{1/2}, \quad p_\psi = I_2, \quad p_\varphi = I_3$$

$$\cos \vartheta = e_1 \operatorname{cn}^2 \left(\frac{K}{\pi} w_1 \right) + e_2 \operatorname{sn}^2 \left(\frac{K}{\pi} w_1 \right), \quad w_2 = \psi - \chi_+, \quad w_3 = \varphi + \chi_-$$

$$\chi_\pm = (\sqrt{\beta_0} \varepsilon_3 K)^{-1} \left(Q_\pm(\alpha) K - Q_\pm \left(\frac{\pi}{2} \right) F(\alpha, k) \right)$$

$$Q_\pm(\alpha) = \frac{I_2 - I_3}{1 - e_1} \Pi(\alpha, b_+, k) \pm \frac{I_2 + I_3}{1 + e_1} \Pi(\alpha, b_-, k)$$

$$\sin \alpha = \sqrt{e_1 - \cos \vartheta} / \varepsilon_2, \quad \varepsilon_2^2 = e_1 - e_2, \quad \varepsilon_3^2 = e_1 - e_3$$

$$\beta_0 = 2MgAz_0, \quad \beta = (2k_1 - I_3^2/C)A, \quad b_\pm = \pm \varepsilon_2^2 / (1 \mp e_1)$$

Здесь $k = \varepsilon_2/\varepsilon_3$ — модуль эллиптических интегралов и функций, Mg — вес тела, C — главный момент инерции, k_1 — постоянная интеграла площадей. Величины β, e_i в формулах (1.2) предполагаются выраженными через I .

Переменные w_i при $\mu = 0$ изменяются в общем случае условно периодически с частотами

$$\omega_1 = \frac{\pi \varepsilon_3 \sqrt{\beta_0}}{2AK}, \quad \omega_2 = \frac{Q_+(\pi/2)}{2AK}, \quad \omega_3 = I_3 \frac{A-C}{AC} - \frac{Q_-(\pi/2)}{2AK}$$

2. Представим функцию Гамильтона задачи в виде

$$(2.1) \quad H = H_0(I) + \mu H_1(I, w_1, w_3), \quad H_1(I, w_1, w_3) = \\ = \frac{D}{2A} \left[\frac{\cos \varphi}{\sin \vartheta} (I_2 - I_3 \cos \vartheta) - p_\vartheta \right]^2 - Mgl (x_1 \sin \varphi + y_1 \cos \varphi) \sin \vartheta$$

где $\vartheta, \varphi, p_\vartheta$ зависят от I, w по формулам (1.2).

Будем искать, основываясь на методе Пуанкаре [1], периодические решения системы уравнений с функцией Гамильтона (2.1), близкие к периодическим решениям интегрируемой невозмущенной задачи. Предположим, что для некоторого $T > 0$ выполняются равенства $\omega_k T = 2\pi m_k$, $k = 1, 2, 3$, где $m_k \neq 0$ — целые числа. Тогда общее решение рассматриваемой системы при

$$(2.2) \quad I_k = a_k, \quad w_k = \omega_k t + \alpha_k$$

где a_k, α_k — постоянные, будет периодическим с периодом T .

На основании теоремы Пуанкаре можно утверждать, что при малых μ будут существовать по меньшей мере два семейства периодических решений периода T , если выполняются условия

$$(2.3) \quad \frac{\partial^2 [H_1]}{\partial \alpha_3^2} \neq 0 \quad \text{при} \quad \frac{\partial [H_1]}{\partial \alpha_3} = 0$$

где $[H_1]$ — среднее за период T функции H_1 , в которую подставлено решение (2.2), и

$$(2.4) \quad \delta = \frac{D(\omega_1, \omega_2, \omega_3)}{D(I_1, I_2, I_3)} \neq 0$$

при $I_k = a_k$. Эти периодические решения являются голоморфными функциями параметра μ .

Остановимся на условии (2.4). Пусть δ_1 — якобиан ω_k по e_j , а δ_2 — якобиан e_j по I_k ($j, k = 1, 2, 3$), тогда $\delta = \delta_1 \delta_2$. Для δ_2 получим выражение

$$(2.5) \quad \delta_2 = \frac{4\pi \varepsilon_3 \beta_0^{5/2} K (I_3^2 - I_2^2)}{(e_1 - e_2)(e_2 - e_3)(e_3 - e_1)}$$

Отметим, что при сделанных предположениях (1.1) выполняется неравенство $|I_2| \neq |I_3|$, и поэтому согласно (2.5) $\delta_2 \neq 0$.

Можно показать, например, вычисляя первые члены разложения δ_2 в ряд по степеням k^2 , что якобиан $\delta_1 \neq 0$. При этом δ_1 имеет порядок k^2 и представляется в виде

$$(2.6) \quad \delta_1 = \frac{k^2 \beta_0^{1/2}}{64A^3 C \varepsilon_3 (1 - e_1^2)(1 - e_3^2)} [3A s_2 (e_3 s_2 - s_3) - 4C \varepsilon_3^2 (I_2^2 - I_3^2)] + \\ + k^4 \Delta_1(k^2), \quad s_2 = I_2 - e_1 I_3, \quad s_3 = I_3 - e_1 I_2$$

где $\Delta_1(k^2)$ — голоморфная функция k^2 . Выражение, стоящее в квадратных скобках в формуле (2.6), не есть тождественный нуль, в чем можно убедиться, выразив переменные I_2, I_3 через независимые величины β_0, e_1, e_3 ($e_2 = e_1$).

Рассмотрим теперь условие (2.3), которое также может быть удовлетворено. Действительно, полагая ради простоты $A = B$ и считая от противного, что одновременно выполняются равенства $\partial [H_1] / \partial \alpha_3 = 0$ и $\partial^2 [H_1] / \partial \alpha_3^2 = 0$, находим, поскольку $x_1^2 + y_1^2 \neq 0$, что

$$(2.7) \quad \int_0^T \exp [i(\Phi_1 + \omega_3 t + \alpha_3)] \sin \vartheta dt = 0$$

Здесь в функциях $\Phi_1 = \varphi - w_3, \vartheta$, зависящих на основании (1.2) от I, w_1 , аргументы заменены согласно формулам (2.2). Преобразовав (2.7), приходим к равенству

$$(2.8) \quad \int_0^T \exp(i\omega_3 t) R dt = 0 \\ R = \cos \Phi_1 \sin \vartheta - \omega_3^{-1} \frac{dS}{dt}, \quad S = \sin \Phi_1 \sin \vartheta$$

Функция R , периодическая по t с периодом $T_1 = 2\pi/\omega_1$, может быть разложена на отрезке $[0, T_1]$ в ряд Фурье, коэффициенты которого обозначим r_n . Интеграл (2.8) отличен от нуля только при $\omega_3 = n\omega_1$ ($n \neq 0$ — целое) и в этом случае равен $r_n T$. Таким образом, для каждого n из множества значений, таких, что $r_n \neq 0$ и $\omega_3 = n\omega_1$, существуют при выполнении (2.4) искомые периодические по $\vartheta, \psi, \varphi \pmod{2\pi}$ решения задачи. Покажем, что это множество значений n не пусто. С этой целью разложим, используя формулы (1.2), функцию R при $k^2 \ll 1$ в ряд Фурье и выпишем первые члены разложения по степеням k^2

$$(2.9) \quad R = \sqrt{1 - e_1^2} \left[1 + \frac{k^2 e_1 \varepsilon_3^2}{1 - e_1^2} \sin^2 \frac{w_1}{2} + \right. \\ \left. + \frac{k^2 \varepsilon_3}{4 \sqrt{\beta_0}} \left(\frac{I_2 - I_3}{(1 - e_1)^2} + \frac{I_2 + I_3}{(1 + e_1)^2} \right) \cos w_1 + k^4 R_2(w_1, k^2) \right]$$

где $R_1(w_1, k^2)$ — голоморфная функция k^2 . Как следует из выражения (2.9), существуют периодические движения, для которых $\omega_1 = \omega_3$. Функция $R_1(w_1, 0)$ содержит гармонику $\cos 2w_1$, поэтому должны существовать также периодические движения с $\omega_3 = 2\omega_1$. При этом $\omega_3 = (m_3/m_2)\omega_2$. Существование периодических движений для $n > 2$ следует из результатов работы ¹.

3. Покажем, что при малых μ существуют семейства решений, описывающих периодические движения с периодами, близкими к периодам периодических движений невозмущенной задачи. Для этого введем новую независимую переменную τ по формуле

$$(3.1) \quad t = (1 + \alpha)\tau$$

где $\alpha = \mu\alpha'$ и α' — голоморфная функция μ . Будем искать периодические решения преобразованной согласно (3.1) гамильтоновой системы уравнений, которые имеют период T по τ и удовлетворяют при $\tau = 0$ условию

$$I_k = a_k + \beta_k, \quad w_k = \alpha_k + \beta_{k+3}, \quad k = 1, 2, 3$$

где $\beta_k = \mu\beta_k'$ и β_k' — подлежащие определению голоморфные функции параметра μ . Тогда условия периодичности функций принимают вид

$$(3.2) \quad \mu \left(\omega_i \alpha' T + \sum_{k=1}^3 \frac{\partial \omega_i}{\partial I_k} \beta_k' T + \int_0^T \frac{\partial H_1}{\partial I_i} d\tau \right) + \mu^2 \Psi_i = 0$$

где Ψ_i — голоморфные функции μ, α', β_i . Соотношения (3.2) будем рассматривать как уравнения, связывающие α', β_k' ($k = 1, 2, 3$). Достаточным условием их разрешимости, например относительно $\alpha', \beta_1', \beta_2'$, является выполнение при $I_k = a_k$ неравенства

$$(3.3) \quad \delta_3 = \begin{vmatrix} \omega_1 & \omega'_{1,1} & \omega'_{1,2} \\ \omega_2 & \omega'_{2,1} & \omega'_{2,2} \\ \omega_3 & \omega'_{3,1} & \omega'_{3,2} \end{vmatrix} \neq 0 \quad \left(\omega'_{i,k} = \frac{\partial \omega_i}{\partial I_k} \right)$$

Начальное значение переменной I_3 остается произвольным.

Таким образом, выполнение неравенств (3.3), (2.3) достаточно для существования двух семейств периодических движений, период которых, однозначно определяемый по начальным условиям согласно (3.2), близок к периоду периодического движения невозмущенной задачи.

Вычислим определитель δ_3 (3.3) при $k^2 \ll 1$, выразив его через якобиан

$$D(\omega_1, \omega_2, I_3 \omega_3) / D(I_1, I_2, I_3)$$

и якобианы δ_1, δ_2 . Воспользовавшись (2.6), найдем

$$(3.4) \quad \delta_3 = \frac{k^2 \beta_0^{1/2} \delta_2}{64 A^3 C \varepsilon_3 (1 - e_1^2) (1 - e_3^2)} \left\{ \frac{3 I_3 s_2}{1 - e_1^2} (A - 2C) (e_3 s_2 - s_3) + \right. \\ \left. + (I_2^2 + I_3^2) \left[\frac{6 I_3 \varepsilon_3^2}{1 - e_1^2} (2A - C) - \frac{C s_2}{1 - e_1^2} + \frac{s_1}{1 - e_3^2} + \right. \right. \\ \left. \left. + \frac{4}{(1 - e_1^2)^2} (s_2 (1 - e_1 e_3) - s_3 \varepsilon_3^2) \right] \right\} + k^4 \Delta_3(k^2), \quad s_1 = I_2 - e_3 I_3$$

¹ Сергеев В. С. О периодических движениях тяжелого твердого тела, вращающегося вокруг неподвижной точки. — Препринт ВЦ АН СССР. М., 1981. 21 с.

Где $\Delta_3(k^2)$ — голоморфная функция k^2 . Как видно из выражения (3.4) для малых k^2 , $\delta_3 \neq 0$ и, следовательно, искомые периодические движения существуют. Используя (3.4), можно найти из уравнений (3.2) явное выражение для главного члена разложения α' в ряд по μ при малых k^2 .

Найденные семейства периодических движений с периодом $T(1 + \alpha)$ по t зависят от четырех произвольных начальных условий. Каждое периодическое решение, отвечающее указанным периодическим движениям, имеет по крайней мере четыре нулевых характеристических показателя [1]. Если выполнено условие изоэнергетической невырожденности для приведенной системы, то для одного из семейств периодических движений оставшиеся два характеристических показателя вещественны и имеют противоположные знаки [1,5], т. е. движения этого семейства неустойчивы. Второе же семейство в этом случае имеет кроме нулевых два чисто мнимых характеристических показателя [1,5].

Автор благодарит В. В. Румянцеву за внимание к работе и замечания.

ЛИТЕРАТУРА

1. Пуанкаре А. Избранные труды. Т. 1. Новые методы небесной механики. М: Наука, 1971. 771 с.
2. Вагнер Э. А., Демин В. Г. Об одном классе периодических движений тяжелого твердого тела вокруг неподвижной точки. — ПММ, 1975, т. 39, вып. 5, с. 927—929.
3. Вагнер Э. А. Об одном семействе периодических движений тяжелого твердого тела вокруг неподвижной точки. — ПММ, 1977, т. 41, вып. 3, с. 553—556.
4. Садов Ю. А. Переменные действие — угол в задаче Эйлера — Пуансо. — ПММ, 1970, т. 34, вып. 5, с. 962—964.
5. Козлов В. В. Новые периодические решения задачи о движении тяжелого несимметричного твердого тела вокруг неподвижной точки. — В кн.: Исследования по механике жидкостей и твердых тел. М.: Изд-во МГУ, 1977, с. 121—125.
6. Ковалев А. М. О движении тела, мало отличающегося от гироскопа Лангранжа. — В кн.: Механика твердого тела. Вып. 3. К.: Наук. думка, 1971, с. 25—27.
7. Аксененкова И. М. Канонические переменные угол — действие в задаче о волчке Лагранжа. — Вестн. МГУ, сер. матем., механ., 1981, № 1, с. 86—90.

Москва

Поступила в редакцию
10.XII.1980

УДК 531.381

ОДИН ИЗ ИСКЛЮЧИТЕЛЬНЫХ СЛУЧАЕВ ДВИЖЕНИЯ ВОЛЧКА КОВАЛЕВСКОЙ

Старжинский В. М.

Рассматривается один из случаев вырождения решения Ковалевской [1]. Показано, что при нулевых значениях постоянных первых двух интегралов и значении постоянной приведенного интеграла Ковалевской, равном четырем, имеет место единственное маятниковое движение определенного вида и никакие другие движения невозможны.

1. Исходные уравнения. Уравнения Эйлера — Пуассона в случае Ковалевской запишем в обозначениях [2]

$$(1.1) \quad \begin{aligned} \frac{dP}{d\tau} &= \frac{1}{2} QR, & \frac{dQ}{d\tau} &= -\frac{1}{2} RP - \gamma'', & \frac{dR}{d\tau} &= 2\gamma' \\ \frac{d\gamma}{d\tau} &= R\gamma' - Q\gamma'', & \frac{d\gamma'}{d\tau} &= P\gamma'' - R\gamma, & \frac{d\gamma''}{d\tau} &= Q\gamma - P\gamma' \\ \left(\tau = vt, P = \frac{p}{v}, Q = \frac{q}{v}, R = \frac{r}{v}, v = \sqrt{\frac{Mg \cdot OG}{A}} \right) \end{aligned}$$

Уравнения (1.1) допускают четыре первых алгебраических интеграла

$$(1.2) \quad \begin{aligned} 2(P^2 + Q^2) + R^2 - 4\gamma &= 4H, & 2(P\gamma + Q\gamma') + R\gamma'' &= 2L \\ \gamma^2 + \gamma'^2 + \gamma''^2 &= 1, & (P^2 - Q^2 + 2\gamma)^2 + 4(PQ + \gamma')^2 &= K^2 \end{aligned}$$

Допустим, что постоянные интегралов живых сил и кинетического момента тела относительно вертикали (направленной для определенности вниз) равны нулю, а