

УПРАВЛЕНИЕ В ДЕТЕРМИНИРОВАННЫХ СИСТЕМАХ

УДК 531.383:62-50

ЭВОЛЮЦИЯ ВРАЩЕНИЙ ТВЕРДОГО ТЕЛА ПОД ДЕЙСТВИЕМ
ВОССТАНАВЛИВАЮЩЕГО И УПРАВЛЯЮЩЕГО МОМЕНТОВ*

© 2002 г. Л. Д. Акуленко, Т. А. Козаченко, Д. Д. Лещенко

Москва, ИПМ РАН

Поступила в редакцию 16.05.02 г.

Исследуются возмущенные вращательные движения твердого тела, близкие к регулярной прецессии в случае Лагранжа, под действием восстанавливющего момента, зависящего от медленного времени и угла нутации, а также возмущающего момента, медленно изменяющегося во времени. Тело предполагается быстро закрученным, а восстанавливающий и возмущающий моменты предполагаются малыми с определенной иерархией малости компонентов. Получена усредненная система уравнений движения в первом приближении для существенно нелинейной двухчастотной системы в нерезонансном и резонансном случаях. Рассмотрены примеры движения тела под действием конкретного вида восстанавливющего, возмущающего и управляющего моментов сил.

1. Постановка задачи. Рассмотрим движение динамически симметричного твердого тела вокруг неподвижной точки O под действием восстанавливющего момента, зависящего от медленного времени $\tau = \varepsilon t$ и угла нутации θ , а также возмущающего момента, медленно изменяющегося во времени. Уравнения движения имеют вид [1]

$$\begin{aligned} A\dot{p} + (C - A)qr &= k(\tau, \theta)\sin\theta\cos\varphi + M_1, \\ A\dot{q} + (A - C)pr &= -k(\tau, \theta)\sin\theta\sin\varphi + M_2, \\ C\dot{r} &= M_3, \quad M_l = M_l(p, q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau), \\ \tau &= \varepsilon t \quad (l = 1, 2, 3), \end{aligned} \quad (1.1)$$

$$\begin{aligned} \psi &= (p\sin\varphi + q\cos\varphi)\operatorname{cosec}\theta, \quad \dot{\theta} = p\cos\varphi - q\sin\varphi, \\ \dot{\varphi} &= r - (p\sin\varphi + q\cos\varphi)\operatorname{ctg}\theta. \end{aligned}$$

Здесь p, q, r – проекции вектора угловой скорости тела на главные оси инерции тела, проходящие через точку O . Величины M_l – проекции вектора возмущающего момента на те же оси. Они зависят от медленного времени $\tau = \varepsilon t$ и являются периодическими функциями углов Эйлера ψ, φ, θ с периодами 2π . Здесь A – экваториальный, C – осевой моменты инерции тела относительно точки O , $A \neq C$. Предполагается, что на тело действует восстанавливающий момент $k(\tau, \theta)$, медленно изменяющийся во времени и 2π -периодически зависящий от угла нутации. При отсутствии возмущений, когда $M_l = 0$ и $k(\tau, \theta) = \text{const}$, уравнения (1.1) отвечают случаю волчка Лагранжа.

* Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ (гранты 02-01-00157, 02-01-00252).

Система (1.1) исследуется при условии выполнения следующих предположений:

$$\begin{aligned} (p^2 + q^2)^{1/2} &\ll r, \quad Cr^2 \gg k, \\ |M_{1,2}| &\ll k, \quad M_3 \sim k, \end{aligned} \quad (1.2)$$

которые означают, что направление угловой скорости тела близко к оси динамической симметрии; угловая скорость осевого вращения достаточно велика, так что кинетическая энергия тела много больше потенциальной энергии, обусловленной восстанавливающим моментом; две проекции вектора возмущающего момента на главные оси инерции тела малы по сравнению с восстанавливающим моментом, а третья – одного с ним порядка.

Неравенства (1.2) позволяют ввести следующие соотношения:

$$\begin{aligned} p &= \varepsilon P, \quad q = \varepsilon Q, \quad k(\tau, \theta) = \varepsilon K(\tau, \theta), \quad \tau = \varepsilon t, \\ M_{1,2} &= \varepsilon^2 M_{1,2}^*(P, Q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau), \\ M_3 &= \varepsilon M_3^*(P, Q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau). \end{aligned} \quad (1.3)$$

Новые нормированные переменные P, Q и функции K, M_l^* ($l = 1, 2, 3$), а также переменные r, ψ, θ и параметры A, C предполагаются ограниченными величинами порядка единицы при $\varepsilon \rightarrow 0$; угол чистого вращения $\varphi \sim \varepsilon^{-1}$.

Ранее [1, 2] рассматривались быстрые вращения твердого тела, близкие к случаю Лагранжа, под действием постоянного восстанавливающего момента $k = \text{const}$ [1]. Исследован [3] случай, когда восстанавливающий момент зависит от угла нутации $k = k(\theta)$, а возмущающий момент зависит также и от медленного времени $\tau = \varepsilon t$. Ниже исследуется более общий случай зависимости восстанавливаю-

щего момента одновременно от угла нутации и медленного времени $k = k(\tau, \theta)$, в частности $k = k_0(\tau) + k_1(\tau)\cos\theta$. Возмущающий момент предполагается медленно изменяющимся во времени и представляется функциями вида $M_l = M_l(p, q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau)$.

Ставится задача исследования асимптотического поведения системы (1.1) при малом ε , если выполнены условия (1.2), (1.3), которое будет проводиться методом усреднения [4, 5] на интервале времени порядка ε^{-1} . Метод усреднения широко применяется в задачах динамики твердого тела. Упрощающие предположения (1.2) или (1.3) дают возможность получить в общем случае довольно простую схему усреднения и исследовать ряд примеров.

2. Построение усредненных уравнений движения. Сделаем в системе (1.1) замену переменных (1.3). Сократив обе части первых двух уравнений (1.1) на ε , получим

$$\begin{aligned} A\dot{P} + (C - A)Qr &= K(\tau, \theta)\sin\theta\cos\varphi + \varepsilon M_1^*, \\ A\dot{Q} + (A - C)Pr &= -K(\tau, \theta)\sin\theta\sin\varphi + \varepsilon M_2^*, \\ Cr &= \varepsilon M_3^*, \quad \psi = \varepsilon(P\sin\varphi + Q\cos\varphi)\operatorname{cosec}\theta, \\ \dot{\varphi} &= r - \varepsilon(P\sin\varphi + Q\cos\varphi)\operatorname{ctg}\theta, \\ \dot{\theta} &= \varepsilon(P\cos\varphi - Q\sin\varphi). \end{aligned} \quad (2.1)$$

По терминологии [4, 5] система (2.1) является двухчастотной и существенно нелинейной, поскольку частоты зависят от медленной переменной r .

Рассмотрим сначала систему первого приближения и положим $\varepsilon = 0$ в (2.1). Из последних четырех уравнений находим

$$\begin{aligned} r &= r_0, \quad \psi = \psi_0, \quad \theta = \theta_0, \\ \varphi &= r_0t + \varphi_0, \quad K_0 = K(\tau_0, \theta_0). \end{aligned} \quad (2.2)$$

Здесь $r_0, \psi_0, \theta_0, \varphi_0, \tau_0$ – постоянные, равные начальным значениям переменных при $t = 0$. Подставим равенства (2.2) в первые два уравнения (2.1) при $\varepsilon = 0$ и проинтегрируем полученную систему линейных уравнений для P, Q . Получим

$$\begin{aligned} P &= a\cos\gamma + b\sin\gamma + KC^{-1}r^{-1}\sin\theta\sin\varphi, \\ Q &= a\sin\gamma - b\cos\gamma + KC^{-1}r^{-1}\sin\theta\cos\varphi, \\ a &= P_0 - K_0C^{-1}r_0^{-1}\sin\theta_0\sin\varphi_0, \\ b &= -Q_0 + K_0C^{-1}r_0^{-1}\sin\theta_0\cos\varphi_0, \\ \dot{\gamma} &= n, \quad \gamma(0) = 0, \quad n = (C - A)A^{-1}r \neq 0, \\ |n/r| &\leq 1, \quad \alpha = \varphi + \gamma. \end{aligned} \quad (2.3)$$

Здесь a, b – оскуллирующие переменные типа Ван дер Поля, введенные вместо (1.3), а переменная γ имеет смысл фазы колебаний.

Рассмотрим систему (2.1) при $\varepsilon \neq 0$ и соотношения (2.3) как формулы замены переменных (содержащие переменную γ), определяющие переход от переменных P, Q к переменным a, b и обратно. Пользуясь этими формулами, перейдем в системе (2.1) от переменных $P, Q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau$ к новым переменным $a, b, r, \psi, \theta, \alpha, \gamma, \tau$. Отметим, что фазы φ, α, γ связаны конечным соотношением, которое оказывается более удобным для дальнейших исследований стандартной системы с двумя вращающимися фазами γ, α . После преобразований получим систему вида

$$\begin{aligned} \dot{a} &= \varepsilon A^{-1}(M_1^0\cos\gamma + M_2^0\sin\gamma) + \\ &+ \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-2}r^{-2}M_3^0\sin\theta\sin\theta - \\ &- \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}\cos\theta(b - K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}\sin\theta\cos\alpha) - \\ &- \varepsilon C^{-1}r^{-1}\sin\theta\sin\alpha\left[\frac{\partial K}{\partial\theta}(a\cos\alpha + b\sin\alpha) + \frac{\partial K}{\partial\tau}\right], \\ \dot{b} &= \varepsilon A^{-1}(M_1^0\sin\gamma - M_2^0\cos\gamma) - \\ &- \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-2}r^{-2}M_3^0\sin\theta\cos\alpha + \\ &+ \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}\cos\theta(a + K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}\sin\theta\sin\alpha) + \\ &+ \varepsilon C^{-1}r^{-1}\sin\theta\cos\alpha\left[\frac{\partial K}{\partial\theta}(a\cos\alpha + b\sin\alpha) + \frac{\partial K}{\partial\tau}\right], \\ \dot{r} &= \varepsilon C^{-1}M_3^0, \quad \dot{\theta} = \varepsilon(a\cos\alpha + b\sin\alpha), \\ \dot{\psi} &= \varepsilon(asin\alpha - b\cos\alpha)\operatorname{cosec}\theta + \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}, \\ \dot{\alpha} &= CA^{-1}r - \varepsilon(asin\alpha - b\cos\alpha)\operatorname{ctg}\theta - \\ &- \varepsilon K(\tau, \theta)C^{-1}r^{-1}\cos\theta, \quad \dot{\gamma} = (C - A)A^{-1}r, \\ M_l^0(a, b, r, \psi, \theta, \alpha, \gamma, \tau) &= \\ &= M_l^*(P, Q, r, \psi, \theta, \varphi, \tau) \quad (l = 1, 2, 3). \end{aligned} \quad (2.4)$$

Отметим, что при $K = \text{const}$ и M_l , не зависящим от τ , система (2.4) совпадает с соответствующей системой, исследованной в [1].

Исследуем возможность применения метода усреднения к системе (2.4). Данная система содержит медленные переменные $a, b, r, \psi, \theta, \tau$ и быстрые переменные – фазы α и γ . Зависимость восстанавливающего момента от медленной переменной τ и угла нутации θ приводит к появлению в первых двух уравнениях системы (2.4) слагаемых, содержащих производные $\frac{\partial K}{\partial\tau}$ и $\frac{\partial K}{\partial\theta}$. Если возмущающие моменты зависят от времени t , то применение метода усреднения весьма затруднено, поскольку система является существенно нелинейной. Рассмотрим более простой случай зависимости возмущающих моментов от медленного времени $\tau = \varepsilon t$.

$$\begin{aligned} p &= F_4(\tau)[p_0 \cos(\gamma - \chi) - q_0 \sin(\gamma - \chi) + \\ &\quad + k_0 C^{-1} r_0^{-1} \sin \theta_0 \sin(\gamma - \chi - \varphi_0)] + \\ &\quad + k(\tau, \theta) C^{-1} r^{-1}(\tau) \sin \theta_0 \sin \varphi, \\ q &= F_4(\tau)[p_0 \sin(\gamma - \chi) + q_0 \cos(\gamma - \chi) - \\ &\quad - k_0 C^{-1} r_0^{-1} \sin \theta_0 \cos(\gamma - \chi - \varphi_0)] + \\ &\quad + k(\tau, \theta) C^{-1} r^{-1}(\tau) \sin \theta_0 \cos \varphi, \end{aligned} \quad (3.10)$$

$$\gamma = A^{-1}(C - A) \left[r_0 t + C^{-1} \int_0^t \left(\int u(\tau_1) d\tau_1 \right) d\tau^* \right], \quad \tau = \varepsilon t.$$

Решения системы (2.5), (3.7) в случае момента (3.8) получены, и найдены выражения проекций вектора угловой скорости. Угол нутации θ постоянен. Величина $|r(\tau)|$ возрастает, если параметр r_0 и интеграл от функции $u(\tau)$ имеют одинаковые знаки, и убывает в противном случае. Переменные a, b являются произведением сомножителя, принимающего положительные, отрицательные значения или нуль в зависимости от подынтегральной функции $h(\tau)$, и осциллирующего сомножителя. Приращение угла прецессии $\psi - \psi_0$ определяется интегралом отношения восстановливающего момента к осевой скорости вращения и принимает положительное значение в случае, если $K(\tau, \theta)$ и $r^{-1}(\tau)$ имеют одинаковые знаки.

Составляющие p, q вектора угловой скорости, согласно (3.10), содержат ограниченные осциллирующие слагаемые, частота колебаний которых определяется переменной $\gamma - \chi$, а также слагающее, обусловленное восстановливающим моментом $k(\tau, \theta)$.

Функция $h(\tau)$ может иметь смысл ограничения управляющее воздействие. Такая трактовка позволяет, например, решать задачу гашения экваториальной составляющей посредством ограниченного момента сил, где $M_{1,2}$ – управление для p, q , а M_3 – управление для r .

3.3. Вход осесимметричного тела в атмосферу. Смотрим случай, когда восстановливающий момент имеет вид

$$\begin{aligned} k(\tau, \theta) &= \varepsilon K^*(\tau, \theta) = \\ &= \varepsilon(K(\theta) + \xi \sin v\tau) = k^*(\theta) + \varepsilon \xi \sin v\tau, \quad (3.11) \\ K(\theta) &= A(\mu + 2\eta \cos \theta). \end{aligned}$$

С μ, η – постоянные коэффициенты, на знаки которых никаких ограничений не налагается. Тогда возникают при неуправляемом пространственном движении тела в атмосфере [7].

Выражения для угла прецессии ψ , аргумента χ и проекций p, q вектора угловой скорости прини-

мают вид

$$\psi - \psi_0 = C^{-1} K(\theta_0) \int_0^\tau r^{-1}(\tau^*) d\tau^* + \eta_1,$$

$$\begin{aligned} \chi &= C^{-1} [K(\theta_0) \cos \theta_0 + A \eta \sin^2 \theta_0] \times \\ &\quad \times \int_0^\tau r^{-1}(\tau^*) d\tau^* + \eta_1 \cos \theta_0, \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} p &= F_4(\tau)[p_0 \cos(\gamma - \chi) - q_0 \sin(\gamma - \chi) + \\ &\quad + k^*(\theta_0) C^{-1} r_0^{-1} \sin \theta_0 \sin(\gamma - \chi - \varphi_0)] + \end{aligned} \quad (3.12)$$

$$+ k^*(\theta_0) C^{-1} r^{-1}(\tau) \sin \theta_0 \sin \varphi + \eta_2,$$

$$\eta_1 = \xi C^{-1} \int_0^\tau \sin v\tau^* r^{-1}(\tau^*) d\tau^*,$$

$$\eta_2 = \varepsilon \xi \sin v\tau C^{-1} r^{-1}(\tau) \sin \theta_0 \sin \varphi.$$

Аналогично получается формула для q .

В выражениях для p, q и ψ (3.12), как и в [2], присутствуют слагаемые, содержащие $k^*(\theta_0)$. Отличие состоит в том, в наличии дополнительных слагаемых η_2 и η_1 соответственно. Поскольку функция $r(\tau)$ ограничена, то дополнительные слагаемые также ограничены и $|\sin v\tau| < |v\tau|$.

Если выполнено резонансное соотношение $C/A = i/j$ ($i/j \leq 2$, i, j – натуральные взаимно простые числа), то усреднение следует проводить по схеме (2.9). В примерах, изложенных выше, все интегралы μ_i^* из (2.9) совпадают с соответствующими интегралами μ_i из (2.7). Поэтому резонанс фактически места не имеет и полученное решение пригодно для описания движения при любом отношении $C/A \neq 1$.

Заключение. 1. Исследован новый, наиболее широкий из известных в литературе, класс вращательных движений динамически симметричного твердого тела относительно неподвижной точки с учетом нестационарного возмущающего момента, а также восстановливающего момента, медленно изменяющегося во времени и зависящего от угла нутации.

2. Разработана процедура усреднения для получающейся существенно нелинейной двухчастотной системы в нерезонансном и резонансном случаях.

3. Решены конкретные задачи динамики и управления вращениями твердого тела, близкими к регулярной прецессии в случае Лагранжа, имеющие самостоятельное значение для приложений.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Акуленко Л.Д., Лещенко Д.Д., Черноусько Ф.Л. Возмущенные движения твердого тела, близкие к регулярной прецессии // Изв. АН СССР. МТТ. 1986. № 5.
2. Лещенко Д.Д., Саллам С.Н. Возмущенные вращения твердого тела относительно неподвижной точки // Изв. АН СССР. МТТ. 1990. № 5.
3. Akulenka L., Leshchenko D., Kushpil T. et al. Problems of Evolution of Rotations of a Rigid Body under the Action of Perturbing Moments // Multibody System Dynamics. 2001. V. 6. № 1.
4. Боголюбов Н.Н., Митропольский Ю.А. Асимптотические методы в теории нелинейных колебаний. М.: Наука, 1974.
5. Волосов В.М., Моргунов Б.И. Метод осреднения в теории нелинейных колебательных систем. М.: Изд-во МГУ, 1971.
6. Акуленко Л.Д. Асимптотические методы оптимального управления. М.: Наука, 1987.
7. Асланов В.С., Серов В.М. Вращательное движение осесимметричного твердого тела с бигармонической характеристикой восстанавливающего момента // Изв. АН. МТТ. 1995. № 3.