

УДК 531.53

© 1997 г. О.В. ХОЛОСТОВА

ОБ УСТОЙЧИВОСТИ ПЕРИОДИЧЕСКИХ ДВИЖЕНИЙ МАЯТНИКА С ГОРИЗОНТАЛЬНО ВИБРИРУЮЩЕЙ ТОЧКОЙ ПОДВЕСА

Рассматривается движение маятника, точка подвеса которого совершает горизонтальные гармонические колебания малой амплитуды и высокой частоты. Доказано существование высокочастотных периодических движений маятника малой амплитуды в окрестности трех средних значений углов отклонения маятника от вертикали. Решена задача об устойчивости этих движений.

1. Постановка задачи. Рассмотрим движение маятника, точка подвеса которого совершает горизонтальные гармонические колебания по закону $a \sin \Omega t$. Пусть амплитуда a мала по сравнению с длиной l маятника (величина $\varepsilon = a/l \ll 1$), а частота колебаний Ω много больше собственной частоты $\omega_0 = \sqrt{g/l}$ его малых колебаний.

Введем безразмерную частоту ω по формуле $\omega_0^2 / \Omega^2 = \varepsilon^2 \omega^2$; будем считать, что $\Omega > \omega_0/\varepsilon$, тогда $\omega < 1$. Уравнение движения маятника имеет вид

$$\varphi'' + \varepsilon^2 \omega^2 \sin \varphi = \varepsilon \sin \tau \cos \varphi \quad (1.1)$$

где φ – угол отклонения маятника от вертикали, штрих означает дифференцирование по безразмерному времени $\tau = \Omega t$.

В [1] доказано существование 2π -периодических решений уравнения (1.1), отвечающих высокочастотным периодическим колебаниям маятника малой амплитуды, и рассмотрена их устойчивость в линейном приближении. Нелинейный, хотя и не вполне математически строгий анализ некоторых аспектов движения маятника с вибрирующим подвесом содержится в [2–4].

В данной работе иным путем, чем в [1], доказано существование 2π -периодических решений уравнения (1.1) и проведен строгий нелинейный анализ их устойчивости.

2. Преобразование гамильтониана методом Депри – Хори. Уравнение (1.1) можно заменить эквивалентной ему системой двух канонических уравнений

$$d\varphi / d\tau = \partial h / \partial p_\varphi, \quad dp_\varphi / d\tau = -\partial h / \partial \varphi \quad (2.1)$$

с гамильтонианом

$$h = \frac{1}{2} p_\varphi^2 - \varepsilon^2 \omega^2 \cos \varphi - \varepsilon \sin \tau \sin \varphi \quad (2.2)$$

Введем новый малый параметр $e = \sqrt{\varepsilon}$ и положим

$$\varphi = x, \quad p_\varphi = eX \quad (2.3)$$

Тогда новый гамильтониан примет вид

$$H = H_0 + eH_1 + \frac{e^2}{2!}H_2 + \frac{e^3}{3!}H_3 \quad (2.4)$$

$$H_0 = 0, \quad H_1 = \frac{1}{2}X^2 - \sin \tau \sin x, \quad H_2 = 0, \quad H_3 = -6\omega^2 \cos x$$

Осуществим каноническую замену переменных $x, X \rightarrow y, Y$, исключаящую в гамильтониане (2.4) время τ из слагаемых до порядка e^3 включительно. С этой целью воспользуемся методом Депри – Хори [5]. Преобразованный гамильтониан $K(y, Y, \tau)$ будет иметь следующую структуру:

$$K = K_0 + eK_1 + \frac{e^2}{2!}K_2 + \frac{e^3}{3!}K_3 + \dots \quad (2.5)$$

Здесь $K_0 = 0$, а функции K_1, K_2, K_3 определяются из соотношений [5]:

$$K_1 = H_1 - DW_1 / (D\tau)$$

$$K_2 = H_2 + L_1 H_1 + K_{1,1} - DW_2 / (D\tau)$$

$$K_3 = H_3 + L_1 H_2 + 2L_2 H_1 + 2K_{1,2} + K_{2,1} - DW_3 / (D\tau)$$

где $DW_i / D\tau = \partial W_i / \partial \tau - L_i H_0$, $L_j f = (f, W_j)$ – скобка Пуассона функций f и W_j , $K_{1,1} = L_1 K_1$, $K_{1,2} = L_1 K_2$, $K_{2,1} = L_2 K_1 - L_1 K_{1,1}$, а функции $W_i(y, Y, \tau)$ ($i = 1, 2, 3$) подбираются так, чтобы величины K_i ($i = 1, 2, 3$) не содержали τ .

Так как $H_0 = 0$, то $DW_i / D\tau \equiv \partial W_i / \partial \tau$, и нахождение функций W_i значительно упрощается. Вычисления показывают, что

$$K_1 = 1/2Y^2, \quad W_1 = \cos \tau \sin y$$

$$K_2 = 0, \quad W_2 = -2Y \sin \tau \cos y \quad (2.6)$$

$$K_3 = -6\omega^2 \cos y + 3/2 \cos^2 y, \quad W_3 = -5/4 \sin 2\tau \cos^2 y + 6Y^2 \cos \tau \sin y$$

Одновременно с преобразованием гамильтониана ищется соответствующая каноническая замена переменных, имеющая вид

$$x = y + ey^{(1)} + \frac{e^2}{2!}y^{(2)} + \frac{e^3}{3!}y^{(3)} + \frac{e^4}{4!}y^{(4)} + \dots \quad (2.7)$$

$$X = Y + eY^{(1)} + \frac{e^2}{2!}Y^{(2)} + \frac{e^3}{3!}Y^{(3)} + \frac{e^4}{4!}Y^{(4)} + \dots$$

где функции $y^{(i)}(y, Y, \tau)$ и $Y^{(i)}(y, Y, \tau)$ ($i = 1, 2, 3, 4$) могут быть получены с использованием соотношений (2.6) и формул метода Депри – Хори, которые здесь не приводятся.

Функции $y^{(i)}$ и $Y^{(i)}$ имеют вид

$$y^{(1)} = 0, \quad Y^{(1)} = -\cos \tau \cos y$$

$$y^{(2)} = -2 \sin \tau \cos y, \quad Y^{(2)} = -2Y \sin \tau \sin y \quad (2.8)$$

$$y^{(3)} = 12Y \cos \tau \sin y, \quad Y^{(3)} = -3/4 \sin 2\tau \sin 2y - 6Y^{(2)} \cos \tau \cos y$$

$$y^{(4)} = 3/2 \sin 2y (\cos 2\tau - 8) - 72Y^2 \sin \tau \cos y$$

$$Y^{(4)} = 3Y(8 \cos^2 y + 4 \cos^2 \tau - 5 \cos 2\tau \cos 2y) - 24Y^3 \sin \tau \sin y$$

Подставляя функции K_i из (2.6) в (2.5) и делая замену $y, Y \rightarrow \psi, p_\psi$ по формулам

$$y = \psi, \quad Y = p_\psi / e \quad (2.9)$$

получим искомый гамильтониан Γ вида

$$\Gamma = 1/2 p_\psi^2 + 1/4 \epsilon^2 (\cos^2 \psi - 4\omega^2 \cos \psi) + O(\epsilon^3) \quad (2.10)$$

3. Положения равновесия системы с укороченным гамильтонианом и их устойчивость. Отбросим сначала в (2.10) члены $O(\epsilon^3)$ и получим укороченный гамильтониан γ вида

$$\gamma = 1/2 p_\psi^2 + 1/4 \epsilon^2 (\cos^2 \psi - 4\omega^2 \cos \psi) \quad (3.1)$$

отвечающий консервативной системе с одной степенью свободы с потенциальной энергией

$$\Pi = 1/4 \epsilon^2 \Pi_0, \quad \Pi_0 = \cos^2 \psi - 4\omega^2 \cos \psi$$

Эта система имеет три типа положений равновесия: $\psi_1 = 0, p_\psi = 0; \psi_2 = \pi, p_\psi = 0; \psi_3 = \pm \arccos 2\omega^2, p_\psi = 0$. Положение равновесия третьего типа существует только при условии $2\omega^2 < 1$, или, в исходных обозначениях, при условии

$$\Omega^2 a^2 > 2gl \quad (3.2)$$

На основании теоремы Лагранжа об устойчивости положений равновесия консервативной системы получим, что положение равновесия второго типа всегда неустойчиво; положение равновесия первого типа устойчиво при условии $2\omega^2 > 1$, или, в исходных обозначениях, при условии

$$\Omega^2 a^2 < 2gl \quad (3.3)$$

и неустойчиво в противном случае. Положение равновесия третьего типа устойчиво всюду в области своего существования (3.2).

Фазовые портреты системы с гамильтонианом (3.1) в областях (3.2) и (3.3) приведены на фиг. *a* и *b* соответственно.

4. Существование и устойчивость 2π -периодических движений маятника. Переходя к полной системе с гамильтонианом (2.10), заметим, что в окрестности каждого из положений равновесия укороченной системы полную систему можно рассматривать как квазилинейную. Корни характеристического уравнения ее линейной части имеют порядок ϵ , тогда как период возмущающей силы равен 2π . Имеет место нерезонансный случай метода малого параметра Пуанкаре [1] и, следовательно, из каждого положения равновесия $\psi = \psi_i, p_\psi = 0$ укороченной системы рождается единственное 2π -периодическое решение полной системы с периодическими членами порядка ϵ^3 и выше.

Осуществим теперь переход к исходным переменным ϕ, p_ϕ задачи. Так как порядок периодических членов полной системы (с гамильтонианом (2.10)) равен ϵ^3 и выше, то, не нарушая точности вычислений, достаточно в соотношения (2.3), (2.7)–(2.9) подставить равновесные значения $\psi = \psi_i, p_\psi = 0$ укороченной системы. При этом каждому 2π -периодическому решению системы с гамильтонианом (2.10) отвечает единственное 2π -периодическое решение исходной системы (2.1), (2.2), описывающей движение маятника. Выпишем явный вид этих решений

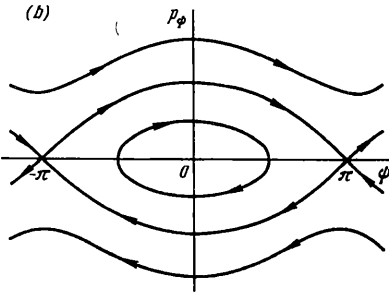
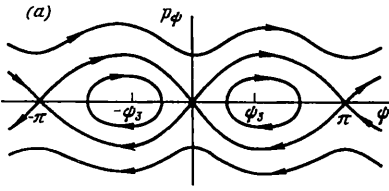
$$\phi = -\epsilon \sin \tau + O(\epsilon^3), \quad p_\phi = -\epsilon \cos \tau + O(\epsilon^3) \quad (4.1)$$

$$\phi = \pi + \epsilon \sin \tau + O(\epsilon^3), \quad p_\phi = \epsilon \cos \tau + O(\epsilon^3) \quad (4.2)$$

$$\phi = \pm \arccos 2\omega^2 - 2\epsilon\omega^2 \sin \tau \pm 1/4 \epsilon^2 \omega^2 \sqrt{1 - 4\omega^4} (\cos 2\tau - 8) + O(\epsilon^3) \quad (4.3)$$

$$p_\phi = -2\epsilon\omega^2 \cos \tau \mp 1/2 \epsilon^2 \omega^2 \sqrt{1 - 4\omega^4} \sin 2\tau + O(\epsilon^3)$$

Решения (4.1)–(4.3) описывают колебания маятника с малой амплитудой ($\sim \epsilon$) и



высокой частотой Ω в окрестности средних значений угла ϕ , представляющих собой равновесные значения угла ψ системы с гамильтонианом (3.1).

Рассмотрим вопрос об устойчивости этих решений. Периодические решения (4.2) и (4.1) (при условии (3.2)), отвечающие неустойчивым положениям равновесия укороченной системы, также неустойчивы в силу непрерывности по ϵ характеристических показателей соответствующих линейных уравнений возмущенного движения.

Рассмотрим вопрос об устойчивости решения (4.1) при условии (3.3). Пусть $\psi = \psi_*(\tau)$, $p_\psi = p_{\psi_*}(\tau)$ – соответствующее ему 2π -периодическое решение системы с гамильтонианом (2.10). Полагая $\psi = \psi_*(\tau) + q$, $p_\psi = p_{\psi_*}(\tau) + p$,

запишем гамильтониан возмущенного движения в виде

$$\Gamma = \frac{1}{2} p^2 + \frac{1}{4} \epsilon^2 (2\omega^2 - 1) q^2 + \frac{2 - \omega^2}{24} \epsilon^2 q^4 + \epsilon^3 f(q, p, \tau, \epsilon) + O_5 \quad (4.4)$$

где $f(q, p, \tau, \epsilon)$ – аналитическая по ϵ , 2π -периодическая по τ функция, содержащая члены второй, третьей и четвертой степени по q и p ; O_5 здесь и далее – совокупность членов пятой и более высоких степеней по q и p с 2π -периодическими по τ коэффициентами.

Положим $q = \sqrt{\epsilon} q_*$, $p = \epsilon \sqrt{\epsilon} p_*$ и с помощью нелинейного 2π -периодического по τ преобразования типа преобразования Биркгофа [5, 6] приведем гамильтониан (4.4) к нормальной форме. Так как в системе отсутствуют резонансы до четвертого порядка включительно, то при нормализации члены третьей степени по q_* и p_* уничтожатся, а структура членов второй и четвертой степеней по q_* и p_* упростится, при этом гамильтониан примет вид

$$\Gamma_* = 1/2\epsilon(\Omega + O(\epsilon))(q_*^2 + p_*^2) + 1/4\epsilon^2(c + O(\epsilon))(q_*^2 + p_*^2)^2 + O((q_*^2 + p_*^2)^{5/2}) \quad (4.5)$$

$$\Omega = ((2\omega^2 - 1)/2)^{1/2}, \quad c = 1/8(2 - \omega^2)/(2\omega^2 - 1)$$

В (4.5) поправки $O(\epsilon)$ к величинам Ω и c не зависят от τ , а член $O((q_*^2 + p_*^2)^{5/2})$ является 2π -периодическим по τ .

Так как при достаточно малых значениях ϵ коэффициент при $(q_*^2 + p_*^2)^2$ отличен от нуля, то, на основании теоремы Арнольда – Мозера [5, 7], рассматриваемое периодическое решение системы с гамильтонианом (2.10) (а значит, и соответствующее ему решение (4.1) исходной системы) устойчиво при условии (3.3).

Аналогично решается вопрос об устойчивости решения (4.3). Полагая $\psi = \psi_*(\tau) + q$, $p_\psi = p_{\psi_*}(\tau) + p$ ($\psi = \psi_*(\tau)$, $p_\psi = p_{\psi_*}(\tau)$ – соответствующее ему решение системы с гамильтонианом (2.10)), запишем гамильтониан возмущенного движения в виде

$$\Gamma = \frac{1}{2} p^2 + \frac{1}{4} \epsilon^2 (1 - 4\omega^4) q^2 \pm \frac{1}{2} \epsilon^2 \omega^2 \sqrt{1 - 4\omega^4} q^3 + \frac{7\omega^4 - 1}{12} \epsilon^2 q^4 + \epsilon^3 g(q, p, \tau, \epsilon) + O_5 \quad (4.6)$$

где функция $g(q, p, \tau, \epsilon)$ имеет структуру, аналогичную структуре $f(q, p, \tau, \epsilon)$ в (4.5).

Полагая $q = \sqrt{\varepsilon}q_*$, $p = \varepsilon\sqrt{\varepsilon}p_*$, осуществим нормализацию гамильтониана (4.6). Так как в системе нет резонансов до четвертого порядка включительно, то нормальная форма гамильтониана будет иметь вид (4.5), где теперь $\Omega = ((1 - 4\omega^4)/2)^{1/2}$, $c = -1/4(8\omega^4 + 1)/(1 - 4\omega^4)$. Коэффициент при $(q_*^2 + p_*^2)^2$ отличен от нуля при достаточно малых значениях ε , и, на основании теоремы Арнольда – Мозера, рассматриваемое периодическое решение (системы с гамильтонианом (2.10)) устойчиво, а, следовательно, устойчиво и решение (4.3) исходной системы в области своего существования (3.2).

Работа выполнена при финансовой поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (93–013–16257).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Малкин И.Г. Некоторые задачи теории нелинейных колебаний. М.: Гостехиздат, 1956. 492 с.
2. Капица П.Л. Динамическая устойчивость маятника при колеблющейся точке подвеса // Журн. эксперим. и теорет. физики. 1951. Т. 21. Вып. 5. С. 588–598.
3. Капица П.Л. Маятник с вибрирующим подвесом // Успехи физ. наук. 1951. Т. 44. Вып. 1. С. 7–20.
4. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. Теоретическая физика. Т. 1. Механика. М.: Наука, 1965. 204 с.
5. Маркеев А.П. Точки либрации в небесной механике и космодинамике. М.: Наука, 1978. 312 с.
6. Биркгоф Дж. Д. Динамические системы. М.; Л.: Гостехиздат, 1941. 320 с.
7. Мозер Ю. Лекции о гамильтоновых системах. М.: Мир, 1973. 167 с.

Москва

Поступила в редакцию
1.XII.1995