

V13 ЛИНЕЙНЫЕ СИСТЕМЫ С ДВУМЯ СТЕПЕНЯМИ СВОБОДЫ

§ 01 Уравнения движения и линеаризация

◆ Напомним, что уравнения движения произвольной динамической системы с размерностью фазового пространства K имеют вид

$$\frac{d\vec{x}}{dt} = \vec{F}(\vec{x}), \quad (1)$$

где $\vec{x}(t)$ - K -мерный вектор. Неподвижные точки \vec{x}_0 фазового пространства системы определяются уравнением

$$\vec{F}(\vec{x}_0) = 0, \quad (2)$$

а их устойчивость определяется локальными характеристическими показателями $\lambda_n(\vec{x}_0)$ матрицы устойчивости (см. V04)

$$M_{ij} = \frac{\partial F_i}{\partial x_j}. \quad (3)$$

Движение ДС вблизи неподвижной точки можно записать в виде суперпозиции

$$\vec{x}(t) = \vec{x}_0(t) + \sum_{n=1}^K \vec{C}_n e^{\lambda_n(\vec{x}_0)t}, \quad (4)$$

где коэффициенты \vec{C}_n представляют собой вектора, соответствующие движению системы с соответствующим характеристическим показателем и определяются начальными условиями. Неподвижная точка устойчива, если действительные части всех характеристических показателей неположительны $\operatorname{Re}(\lambda_n(\vec{x}_0)) \leq 0$. Исследование движения ДС с $K \geq 4$ вдали от устойчивых неподвижных точек может представлять крайне сложную задачу.

◆ Исследование многомерных ДС может упростить наличие у них интегралов движения, позволяющих понизить размерность системы. Частным случаем интегрируемых динамических систем с $K = 2N \geq 4$ являются гамильтоновы автономные системы с N степенями свободы. Обычно функция Гамильтона имеет вид

$$H(\vec{q}, \vec{p}) = \sum_{j=1}^N \frac{p_j^2}{2m_j} + U(\vec{q}). \quad (5)$$

K уравнений движения системы

$$\dot{p}_j = -\frac{\partial H}{\partial q_j} = -\frac{\partial U}{\partial q_j}, \quad \dot{q}_j = \frac{\partial H}{\partial p_j} = \frac{p_j}{m_j} \quad (6)$$

можно также записать в виде N уравнений второго порядка

$$m_j \ddot{q}_j + \frac{\partial U}{\partial q_j} = 0 \quad (7)$$

Неподвижные точки системы определяются условием $\frac{\partial U(\vec{q}_0)}{\partial q_j} = 0$. Устойчивые

неподвижные точки соответствуют минимумам потенциала $U(\vec{q})$, в их окрестности разложим потенциальную энергию системы в ряд Тейлора с точностью до членов второго порядка по $\vec{\xi} = \vec{q} - \vec{q}_0$:

$$U(\vec{\xi}) = \frac{1}{2} \vec{\xi} \hat{k} \vec{\xi}, \quad (8)$$

где \hat{k} - симметричный положительно определенный тензор

$$k_{ij} = \left. \frac{\partial^2 U}{\partial \xi_i \partial \xi_j} \right|_{\vec{\xi}=0}, \quad (9)$$

с $i, j = 1, 2, \dots, N$. Уравнения движения ДС (7) в этом приближении

$$m_j \ddot{\xi}_j + \sum_{i=1}^N k_{ji} \xi_i = 0 \quad (10)$$

представляют собой систему N однородных дифференциальных уравнений с постоянными коэффициентами m_j и k_{ij} . Решение системы (10) ищем в виде

$$\xi_j = A_j e^{i\omega t}. \quad (11)$$

Подставляя (11) в (10), получим систему N однородных уравнений для амплитуд A_j :

$$(-\omega^2 m_j + k_{jj}) A_j = 0. \quad (12)$$

Система (12) имеет нетривиальные решения, если ее определитель

$$\det |k_{jj} - \omega^2 m_j| = 0. \quad (13)$$

Это уравнение N -ой степени называется *характеристическим* и имеет N вещественных положительных корней ω_α^2 , называемыми *собственными* частотами системы. Вещественность корней уравнения (13) – следствие того, что уравнение (12) можно рассматривать как задачу на собственные значения и собственные функции эрмитова (самосогласованного) оператора \hat{k} , а их положительность – следствие его положительной определенности.

§ 02 Нормальные моды

◆ Решение характеристического уравнения позволяет определить собственные частоты ω_α ДС. В случае, если все они различны, для каждой частоты ω_α решение системы уравнений (12)

$$(-\omega_\alpha^2 m_j + k_{ij}) A_j = 0 \quad (14)$$

представляет собой собственный вектор $\vec{A}^{(\alpha)}$ тензора \hat{k} , причем вектора, соответствующие разным собственным частотам, взаимно ортогональны

$$\sum_{j=1}^N A_j^{(\alpha)} A_j^{(\beta)} = \left\| \vec{A}^{(\alpha)} \right\|^2 \delta_{\alpha\beta}. \quad (15)$$

Нормируя собственные вектора на их норму $\vec{e}^{(\alpha)} = \vec{A}^{(\alpha)} / \left\| \vec{A}^{(\alpha)} \right\|$, можно записать частное решение системы уравнений (10) в виде

$$\vec{\xi}(t) = C_\alpha \vec{e}^{(\alpha)} e^{i\omega_\alpha t} \quad (16)$$

с комплексными, в общем случае, коэффициентами C_α , определяемыми начальными условиями ДС. Общее решение системы (10) дается суперпозицией частных решений вида (16):

$$\xi_j(t) = \sum_{\alpha} e_j^{(\alpha)} \Theta_\alpha(t), \quad (17)$$

где

$$\Theta_\alpha(t) = \operatorname{Re} \left\{ C_\alpha e^{i\omega_\alpha t} \right\}. \quad (18)$$

Таким образом, каждая из компонент вектора динамических переменных $\vec{\xi}$ линейной автономной системы представляется в виде суммы N периодических колебаний, называемых *нормальными модами*, с собственными частотами системы, определяемыми характеристическим уравнением, и амплитудами и фазами, зависящими от начальных условий.

◆ Нормальные моды удовлетворяют уравнениям

$$\ddot{\Theta}_\alpha + \omega_\alpha^2 \Theta_\alpha = 0, \quad (19)$$

и ортогональны друг другу: временная зависимость отдельной моды Θ_α определяется начальными значениями лишь ее самой и ее скорости. В смысле уравнения (19) нормальные моды можно рассматривать как обобщенные, нормальные, координаты (переменные) ДС. Гамильтониан системы (5), записанный через координаты и импульсы нормальных мод, распадается на N гамильтонианов несвязанных гармонических осцилляторов.

Если характеристическое уравнение имеет кратные корни - *вырожденные* частоты, то решения $\vec{A}^{(\alpha)}$ уравнения (14), соответствующие вырожденной час-

тоте, могут быть неортогональными, но несложно построить из них взаимно ортогональные линейные комбинации (ортогонализация Шмидта). Каждой вырожденной частоте кратности s соответствует s нормальных мод.

❖ **Пример 1.** Колебания ядер атомов в твердом кристаллическом теле около их положений равновесия описывается системой N взаимодействующих осцилляторов, где N - макроскопически большое число атомов в кристалле. После выделения собственных мод и их квантования колебания ядер в кристалле описываются на языке системы невзаимодействующих фононов с различными частотами.

❖ **Пример 2.** Рассмотрим систему двух гармонических осцилляторов с гамильтонианом

$$H = \frac{1}{2}(\dot{x}^2 + \dot{y}^2) + \frac{x^2 + \Omega^2 y^2}{2} + \beta xy. \quad (19)$$

Из уравнений движения

$$\ddot{x} + x + \beta y = 0, \quad \ddot{y} + \Omega^2 y + \beta x = 0 \quad (20)$$

получаем систему алгебраических уравнений для амплитуд в виде:

$$A_x(1 - \omega^2) + \beta A_y = 0, \quad A_y(\Omega^2 - \omega^2) + \beta A_x = 0. \quad (21)$$

Решения характеристического уравнения

$$\omega^4 - (1 + \Omega^2)\omega^2 + \Omega^2 - \beta^2 = 0, \quad (22)$$

имеют вид:

$$\omega_{1,2}^2 = 1 + \beta \left(\Delta \pm \sqrt{\Delta^2 + 1} \right), \quad (23)$$

где приведенная расстройка $\Delta = \frac{\Omega^2 - 1}{2\beta}$. Зависимость частот от приведенной расстройки по-

казана на графике V13.1. График такого типа называют также графиком Вина – подобное «расталкивание» ветвей нормальных мод характерно для любых взаимодействующих колебательных процессов вблизи области совпадения их собственных частот.

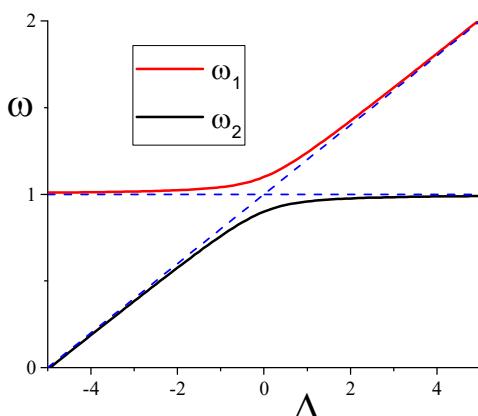


Рис. V13.1

Зависимость частот нормальных мод двух взаимодействующих гармонических осцилляторов от приведенной расстройки Δ . Пунктиром показаны собственные частоты осцилляторов, параметр $\beta = 0.1$.

Амплитуды колебаний осцилляторов на частоте каждой нормальной моды связаны соотношением

$$\frac{A_y^{(1,2)}}{A_x^{(1,2)}} = f_{1,2} = \frac{\omega_{1,2}^2 - 1}{\beta} = \Delta \pm \sqrt{\Delta^2 + 1}, \quad (24)$$

которое можно получить из любого из уравнений (21).

В случае совпадения собственных частот осцилляторов $\Omega = 1$ и слабой связи $\beta \ll 1$ $\omega_{1,2} \approx 1 \pm \beta/2$: колебания представляют собой биения с основной частотой $\omega = 1$ и модулирующей частотой β .

§ 03 Маятник Фуко

◆ В качестве еще одного примера рассмотрим маятник Фуко. Как известно, плоскость колебаний математического маятника, подвешенного на поверхности Земли и совершающего малые колебания, медленно вращается и за сутки поворачивается на угол, зависящий от географической широты. Это связано с тем, что мы рассматриваем колебания маятника в неинерциальной системе отсчета и на него действует сила Кориолиса $F = 2m[\dot{\vec{r}}\vec{\Omega}]$, где $\vec{\Omega}$ - вектор угловой скорости вращения Земли. В частности, плоскость колебаний маятника, подвешенного на полюсе, неизменна в инерциальной системе отсчета, а в системе отсчета, связанной с Землей, за сутки повернется на 2π .

◆ Уравнения движения маятника Фуко в двух направлениях имеют вид

$$\begin{aligned} \ddot{x} + \omega_0^2 x &= 2\Omega_\varphi \dot{y} \\ \ddot{y} + \omega_0^2 y &= -2\Omega_\varphi \dot{x} \end{aligned} \quad (25)$$

где ω_0 - собственная частота колебаний маятника, а $\Omega_\varphi = 2\pi \sin \varphi / T$ - частота, зависящая от широты φ и периода обращения Земли вокруг своей оси T . Можно показать, что уравнения (25) описывают движение системы с гамильтонианом

$$H = \frac{1}{2} (p_x + \Omega_\varphi y)^2 + \frac{1}{2} (p_y - \Omega_\varphi x)^2 + \frac{\omega_0^2}{2} (x^2 + y^2). \quad (26)$$

Хотя форма этого гамильтониана несколько сложнее, чем классический вид (5) – кинетическая энергия зависит не только от импульсов, но и от координат (как для заряженной частицы в постоянном магнитном поле), однако это не мешает применить развитую выше схему решения уравнений. Из уравнений (25) получаем систему алгебраических уравнений

$$(\omega_0^2 - \omega^2) A_x = 2i\Omega_\varphi \omega A_y; \quad (\omega_0^2 - \omega^2) A_y = -2i\Omega_\varphi \omega A_x. \quad (27)$$

Решения характеристического уравнения $(\omega_0^2 - \omega^2)^2 = 4\Omega_\varphi^2 \omega^2$ имеют вид

$$\omega_{1,2} = \sqrt{\omega_0^2 + \Omega_\varphi^2} \pm \Omega_\varphi. \quad (28)$$

Подставляя их в одно из уравнений (27), получаем собственные вектора, соответствующие этим частотам колебаний:

$$\vec{A}^{(1,2)} = \begin{pmatrix} A_x \\ A_y \end{pmatrix} = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} 1 \\ \pm i \end{pmatrix}. \quad (29)$$

Легко видеть, что собственные моды имеют вид движения по окружности в противоположных направлениях с частотами (28), различающимися на величину $2\Omega_\varphi$. Колебания в одной плоскости можно представить как суперпозицию этих двух вращений.

Колебания маятника Фуко допускают оптическую аналогию. В свободном пространстве поляризацию света можно описывать как в базисе линейных взаимно-ортогональных поляризаций, так и в базисе правой и левой круговых поляризаций. Аналогично можно описать распространение света в волноводе, сохраняющем поляризацию. Однако если этот волновод механически закрутить вдоль его волокна, плоскость линейной поляризации в нем будет постепенно поворачиваться, а правая и левая поляризации будут иметь немного разные периоды.

Так как $\omega_0 \gg \Omega_\varphi$, колебания маятника и в x , и в y плоскости имеют вид колебаний с его собственной частотой, испытывающих биения на частоте $2\Omega_\varphi$. Из-за этих биений плоскость колебаний будет постепенно поворачиваться:

$$\begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \end{pmatrix} = x_0 \cos\left(\sqrt{\omega_0^2 + \Omega_\varphi^2} t\right) \begin{pmatrix} \cos \Omega_\varphi t \\ -\sin \Omega_\varphi t \end{pmatrix}. \quad (30)$$

За сутки она повернется на угол $\psi = \Omega_\varphi T = 2\pi \sin \varphi$, то есть угол поворота плоскости колебаний определяется географической широтой места, в котором установлен маятник.

◆ Вращение плоскости колебаний маятника связано с дополнительным набегом фазы $\Omega_\varphi t$, который в неинерциальной системе отсчета связан с действием силы Кориолиса. А в инерциальной системе отсчета маятник Фуко представляет собой математический маятник, колеблющийся под действием силы, направление которой медленно меняется. Адиабатически медленное изменение параметров системы не приводит к изменению характера движения, но приводит к возникновению так называемой *геометрической фазы*, величина которой напрямую связана с телесным углом, который описывает конец вектора силы. При этом, вообще говоря, неважно, по какому закону он меняется – он может изменяться и не равномерно, как в нашем случае, важна лишь форма замкнутой траектории, которую он описывает.

Геометрическая фаза возникает в различных физических ситуациях и имеет различные названия. Наиболее общее описание геометрической фазы, возникающей в различных квантовых системах, было сделано Берри [B84], поэтому

часто ее называют фазой Берри, а в приложении к маятнику Фуко ее обычно называют углом Ханни [H85].

[B84] Berry M.V. Quantal phase factors accompanying adiabatic changes. Proc. R. Soc. Lond., 1984, v. A392, p. 45-57.

[H85] Hannay J.H. Angle variable holonomy in adiabatic excursion of an integrable Hamiltonian. J. of Physics A: Mathematical and General, 1985, v. 18, № 2, p. 221-230.

◆ Собственные моды маятника Фуко, представляющие собой движение по окружности, наводят на мысль, что систему уравнений движения полезно рассмотреть в полярной системе координат. Делая в системе уравнений (25) замену

$$x = \rho \cos \theta; y = \rho \sin \theta, \quad (31)$$

можно получить уравнения:

$$\begin{aligned} \ddot{\rho} - \rho \left(\dot{\theta}^2 + 2\Omega_\phi \dot{\theta} \right) + \omega^2 \rho &= 0 \\ \rho \ddot{\theta} + 2\dot{\rho} \left(\dot{\theta} + \Omega_\phi \right) &= 0 \end{aligned} \quad (32)$$

Второе из уравнений можно домножить на ρ и проинтегрировать:

$$\rho^2 \left(\dot{\theta} + \Omega_\phi \right) = \text{const} = M. \quad (33)$$

В этом выражении несложно узнать закон сохранения полного момента импульса, учитывающего как круговое движение маятника, так и вращение Земли. Если возбуждать колебания маятника с нулевым моментом импульса, то согласно (33) угол плоскости колебаний будет изменяться по закону $\dot{\theta} = -\Omega_\phi$.

Выражая из (33) $\dot{\theta}$ и подставляя в первое уравнение (32), получаем уравнение для радиуса ρ :

$$\ddot{\rho} - \frac{M^2}{\rho^3} + \left(\omega_0^2 + \Omega_\phi^2 \right) \rho = 0. \quad (34)$$

Это уравнение описывает одномерный нелинейный осциллятор, который также можно проинтегрировать:

$$\frac{\dot{\rho}^2}{2} + \frac{M^2}{2\rho^2} + \left(\omega_0^2 + \Omega_\phi^2 \right) \frac{\rho^2}{2} = \text{const} = E. \quad (35)$$

Таким образом, исходная система (25) имеет два интеграла движения, что позволяет (аналогично описанию движения в центральном поле) разделить переменные и по-отдельности описать изменения полярного угла (33) и радиуса (35). Из последнего уравнения можно найти период колебаний – вычисляя интеграл

$$T = 2 \int_{\rho_{\min}}^{\rho_{\max}} \frac{d\rho}{\sqrt{2E - M^2/\rho^2 - (\omega_0^2 + \Omega_\varphi^2)\rho^2}}, \quad (36)$$

где $\rho_{\min, \max}$ – точки, в которых знаменатель обращается в ноль, можно показать, что он, как и для обычного гармонического осциллятора, не зависит от энергии и всегда равен $T = 2\pi/\sqrt{\omega_0^2 + \Omega_\varphi^2}$.

