

Разделение быстрых и медленных движений методом интегральных многообразий

Многие задачи механики характеризуются наличием разномасштабных переменных. Это приводит к необходимости рассматривать сингулярно возмущенные дифференциальные уравнения. Для последних наиболее удобным аппаратом является метод интегральных многообразий Боголюбова — Митропольского, получивший развитие для сингулярно возмущенных систем в работах К. В. Задираки, В. И. Фодчука, Я. С. Бариса, Ю. И. Неймарка и др. (см. [1, 2]). В работе [3] предложен эффективный алгоритм приближенного построения интегрального многообразия медленных движений для сингулярно возмущенных систем в виде разложения по степеням малого параметра. В дальнейшем этот подход был распространен на специальные классы систем, возникающие при анализе задач механики гироскопических систем [4, 5].

1. Рассмотрим вначале сосредоточенные системы. Пусть $t \in \mathbb{R}^1$, $x, X \in \mathbb{R}^m$, $z, Z \in \mathbb{R}^n$, C — $(n \times n)$ -матрица, ε — малый положительный параметр. Рассмотрим систему

$$dx/dt = X(t, x, z, \varepsilon), \quad \varepsilon dz/dt = C(t, x, z)z + Z(t, x, z, \varepsilon). \quad (1)$$

Предположим, что выполнены следующие условия.

1. Функции X, Z, C определены и непрерывны в области $\Omega = \{(t, x, z,$

$\varepsilon) \mid t \in \mathbb{R}^1, x \in \mathbb{R}^m, \|z\| \leq \rho, 0 \leq \varepsilon \leq \varepsilon_0\}$ и удовлетворяют оценкам $\|X(t, x, 0, \varepsilon)\| \leq m$, $\|Z(t, x, z, \varepsilon)\| \leq m(\varepsilon^2 + \|z\|^2)$. Пусть, кроме этого, выполнены условия Липшица

$$\begin{aligned} \|X(t, x, z, \varepsilon) - X(t, x_1, z_1, \varepsilon)\| &\leq \lambda \|x - x_1\| + N \|z - z_1\|, \quad \|Z(t, x, z, \varepsilon) - \\ &- Z(t, x_1, z_1, \varepsilon)\| \leq \lambda(\varepsilon + \|z\| + \|z_1\|)(\|x - x_1\| + \|z - z_1\|), \\ \|C(t, x, \varepsilon) - C(t, x_1, \varepsilon)\| &\leq L \|x - x_1\|, \end{aligned}$$

где $N > 0, L > 0, \lambda > 0, m > 0$, причем m и λ — достаточно малые числа.

2. Существуют такие числа $M > 0, \beta > 0$, что для любой непрерывной функции $\varphi: \mathbb{R}^1 \rightarrow \mathbb{R}^m$ фундаментальная матрица $\Phi(t, s, \varepsilon)$ системы $\varepsilon d\Phi/dt = C(t, \varphi(t), \varepsilon)\Phi$, $\Phi(s, s, \varepsilon) = I$ (I — единичная матрица) удовлетворяет неравенству

$$\|\Phi(t, s, \varepsilon)\| \leq M \exp[-\beta(t-s)], \quad t \geq s.$$

При этих ограничениях система (1) имеет устойчивое нелокальное интегральное многообразие $z = h(t, x, \varepsilon)$ медленных движений.

При дополнительных предположениях о гладкости X, Z и C дополнительной гладкостью по x обладает и интегральное многообразие $z = h(t, x, \varepsilon)$.

Для практических целей наиболее важным является возможность асимптотического представления h в виде

$$h(t, x, \varepsilon) = h_0(t, x) + \varepsilon h_1(t, x) + \varepsilon^2 h_2(t, x) + \dots,$$

где коэффициенты h_i разложений функции h определяются из формального тождества

$$\varepsilon \frac{\partial h}{\partial t} + \varepsilon \frac{\partial h}{\partial x} X(t, x, h, \varepsilon) \equiv C(t, x, \varepsilon)h + Z(t, x, h, \varepsilon). \quad (2)$$

Нетрудно заметить, что при $i > 0$ для определения h_i получаются линейные алгебраические уравнения. Таким образом, интегральное многообразие может быть приближенно найдено с любой точностью.

Можно показать, что решения системы (1), начинающиеся вблизи интегрального многообразия, представимы в виде суммы некоторого решения, лежащего на многообразии $z = h(t, x, \varepsilon)$, и малой добавки, гаснущей по экспоненциальному закону $e^{-\nu t/\varepsilon}$ при $t \rightarrow \infty$. В частности, если $X(t, 0, 0, \varepsilon) \equiv 0$, $Z(t, 0, 0, \varepsilon) \equiv 0$, то и $h(t, 0, \varepsilon) \equiv 0$. В этом случае нулевое решение системы (1) устойчиво (асимптотически устойчиво, неустойчиво) тогда и только тогда, когда аналогичным свойством обладает нулевое решение системы

$$dx/dt = X(t, x, h(t, x, \varepsilon), \varepsilon), \quad (3)$$

т. е. для интегрального многообразия $z = h(t, x, \varepsilon)$ справедлив принцип сведения.

2. Метод интегральных многообразий можно применить к исследованию многих задач с распределенными параметрами.

Рассмотрим систему

$$dx/dt = f(t, x, y, \varepsilon), \quad \varepsilon dy/dt = Ay + g(t, x, y, \varepsilon), \quad (4)$$

где $t \in \mathbb{R}^1$, $x, f \in E$, $y, g \in F$; E, F — некоторые гильбертовы пространства. Предполагается, что оператор A имеет плотную область определения $D(A)$, замкнут и секториален. Пусть оператор A — отрицательно определенный. Тогда при некоторых дополнительных предположениях о функциях f и g система (4) имеет экспоненциально устойчивое интегральное многообразие $y = \varepsilon h(t, x, \varepsilon)$, для которого справедлив принцип сведения [6]. И в этом случае для h справедливо представление

$$h(t, x, \varepsilon) \equiv h_1(t, x) + \varepsilon h_2(t, x) + \dots,$$

причем коэффициенты этого представления находятся из формальных тождеств

$$\varepsilon \frac{\partial h}{\partial t} + \varepsilon \frac{\partial h}{\partial x} f(t, x, \varepsilon h, \varepsilon) \equiv Ah + g(t, x, \varepsilon h, \varepsilon).$$

Приведем два наиболее интересных и характерных применения сформулированных выше результатов.

3. Как показал Д. Р. Меркин [7], уравнения движения широкого класса гироскопических систем можно представить в виде

$$x = y, \quad \varepsilon (\dot{A}y) = -(G + \varepsilon B)y + \varepsilon R + \varepsilon Q, \quad R = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial A}{\partial x} y \right)^T y. \quad (5)$$

Здесь x — n -мерный вектор обобщенных координат, $A = A(t, x)$ — симметрическая положительно определенная матрица, $G = G(t, x)$ — кососимметрическая матрица гироскопических сил, $B = B(t, x)$ — симметрическая матрица диссипативных сил, а ε — малый положительный параметр. Предполагается, что матрицы A, B, G, G^{-1} и Q ограничены вместе с достаточным числом частных производных по t и x .

Как показано ранее [4, 5], система (5) имеет устойчивое интегральное многообразие $y = \varepsilon h(t, x, \varepsilon)$, медленное движение по которому описывается уравнением

$$\dot{x} = \varepsilon h(t, x, \varepsilon), \quad (6)$$

причем $h = h_1(t, x) + \varepsilon h_2(t, x) + \dots$. Подсчет показывает, что $h_1 = G^{-1}Q$,

$h_2 = G^{-1} \left[B h_1 + \frac{\partial}{\partial t} (A h_1) \right]$, поэтому уравнение движения по многообразию имеет вид

$$\frac{dx}{dt} = \varepsilon G^{-1} Q + \varepsilon^2 G^{-1} \left[B G^{-1} Q + \frac{\partial}{\partial t} (A G^{-1} Q) \right] + \dots \quad (7)$$

Важно отметить, что полученный результат тесно связан с задачей о допустимости использования прецессионной теории [7]. Для системы (5) прецессионными являются уравнения

$$(G + \varepsilon B) dx/dt = \varepsilon Q, \quad (8)$$

которые можно представить в виде

$$dx/dt = \varepsilon (G + \varepsilon B)^{-1} Q. \quad (9)$$

Как нетрудно видеть, правая часть этого уравнения совпадает с правой частью уравнения (7) с точностью до членов порядка $O(\varepsilon)$ включительно для неавтономного случая и с точностью до членов $O(\varepsilon^2)$ включительно для автономного случая.

Заметим, что при сформулированных выше предположениях многообразие $y = \varepsilon h(t, x, \varepsilon)$ асимптотически устойчиво и справедлив принцип сведения. Поэтому можно сделать заключение о допустимости использования «укороченных» уравнений (8) вместо (7), если «укороченные» уравнения (8) вполне определяют устойчивость нулевого решения уравнений (7).

Более глубокое разделение движения, описываемое системой (5), изучал А. П. Котенко [8]. Результаты последнего обобщила Э. М. Фридман [9]. Однако наиболее простой и полный способ разделения движения предложил В. А. Соболев [10].

4. Рассмотрим, наконец, задачу о движении тела вокруг центра масс O в магнитном поле. Пусть тело V является идеальным магнетиком, имеющим проводимость λ и магнитную проницаемость μ . В точку O поместим начало координат абсолютной системы и системы, связанной с твердым телом. Пусть I — тензор инерции тела, Ω — вектор угловой скорости, Γ — матрица перехода от абсолютной к подвижной системе координат. Обозначим через H и $H^{(0)}$ векторы напряженности магнитного поля соответственно в теле V и во внешности V_0 . Пусть $H_{\tau}|_S$ и $H_n|_S$ — соответственно касательная и нормальная компоненты вектора H на поверхности S тела V . Обозначим через N момент сил, действующих на тело в магнитном поле. Его можно выразить через тензор T натяжений магнитного поля [11].

$$N = \int_S [r \times T_n] ds, \quad T = \left\{ T_{ij} = \frac{1}{4\pi} (H_i^{(0)} H_j^{(0)} - \|H^{(0)}\|_{\mathbb{R}^3}^2 \delta_{ij}) \right\}.$$

Если ограничиться квазистационарным приближением [11], то уравнения движения примут вид

$$I\Omega + \Omega \times I\Omega = N, \quad \Gamma = -\Omega \times \Gamma, \quad \frac{4\pi}{c^2} H = -\frac{1}{\lambda\mu} \text{rot rot } H, \quad \text{div } H = 0, \quad (10)$$

$$r \in V, \quad \text{rot } H^{(0)} = 0, \quad \text{div } H^{(0)} = 0, \quad r \in V_0, \quad H_{\tau} = H_{\tau}^{(0)}|_S, \quad \mu H_n = H_n^{(0)}|_S, \quad H^{(0)}|_{\infty} = \Gamma H^{\infty}.$$

В широком классе случаев $4\pi/c^2 = \varepsilon$ — малый параметр. В такой постановке задача изучалась в [12, 13].

Для приведения уравнений (10) к виду (4) следует ввести новые переменные h и $h^{(0)}$:

$$H = h + (E + \Psi) \Gamma H^{\infty}, \quad H^{(0)} = h^{(0)} + (E + \Psi^{(0)}) \Gamma H^{\infty}, \quad (11)$$

где E — единичная матрица, а матрицы Ψ и $\Psi^{(0)}$ имеют вид

$$\Psi = \|\nabla\psi_1, \nabla\psi_2, \nabla\psi_3\|, \quad \Psi^{(0)} = \|\nabla\psi_1^{(0)}, \nabla\psi_2^{(0)}, \nabla\psi_3^{(0)}\|.$$

Здесь функции $\psi_j, \psi_j^{(0)}, j = 1, 2, 3$, являются решениями задачи

$$\Delta\psi_j = 0, \Delta\psi_j^{(0)} = 0, j = 1, 2, 3, \psi_j = \psi_j^{(0)}|_S, \mu \frac{d\psi_j}{dn} - \frac{d\psi_j^{(0)}}{dn} \Big|_S = \\ = (1 - \mu)(e_j, n)|_S, \psi_j^{(0)}|_\infty = 0,$$

причем e_j — орты связанной системы координат. Нетрудно видеть, что h и $h^{(0)}$ удовлетворяют однородным граничным условиям

$$\operatorname{div} h = 0, \operatorname{div} h^{(0)} = 0, \operatorname{rot} h^{(0)} = 0, h_n = h_n^{(0)}|_S, \mu h_\tau = h_\tau^{(0)}|_S, h^{(0)}|_\infty = 0.$$

После такой замены вектор $x = (\Omega, \Gamma)$ и $y = h$ удовлетворяет уравнению вида (4), где оператор A определяется равенством $Ay = -\frac{1}{\lambda\mu} \operatorname{rot} \operatorname{rot} y$ и

определен в пространстве Y соленоидальных векторных функций, определенных на V и квадратично суммируемых в этой области. Его область определения $D(A)$ состоит из соленоидальных векторных функций y , принадлежащих пространству Соболева $H^2(V)$, у которых существует продолжение $y^{(0)} \in H^2(V_0)$, обладающее свойствами

$$\operatorname{div} y^{(0)} = 0, \operatorname{rot} y^{(0)} = 0, y_\tau = y_\tau^{(0)}|_S, \mu y_n = y_n^{(0)}|_S.$$

Полученное уравнение имеет устойчивое интегральное многообразие $y = H(t, x, \varepsilon) = \Sigma \varepsilon^k H_k(t, x)$, движение по которому описывается системой обыкновенных дифференциальных уравнений 12-го порядка.

В случае $H^\infty = \operatorname{const}$ уравнение на многообразии $y = H$ имеет три множества стационарных движений $\Omega = \omega \xi_k, \Gamma H^\infty = l \xi_k ((\omega, l) \in \mathbb{R}^2, k = 1, 2, 3)$, где ξ_k — собственные векторы матрицы $\omega^2 I + l^2 M (M$ — матрица, характеризующая намагничивание тела во внешнем поле). Эти положения равновесия описывают равномерное вращение тела с угловой скоростью $\omega = \operatorname{const}$ вокруг оси ξ_k , совпадающей с вектором напряженности H^∞ внешнего магнитного поля ($\|H^\infty\| = l$). Отсюда легко выводятся различные утверждения об устойчивости таких вращений [6].

1. Боголюбов Н. Н., Митропольский Ю. А. Метод интегральных многообразий в нелинейной механике // Тр. Междунар. симпозиум по нелинейным колебаниям. — Киев: Изд-во АН УССР, 1963. — Т. 1. — С. 98—154.
2. Митропольский Ю. А., Лыкова О. Б. Интегральные многообразия в нелинейной механике. — М.: Наука, 1973. — 512 с.
3. Стрыгин В. В. Интегральные многообразия в задаче о сингулярном и параметрическом возмущении автоколебательной системы // Дифференциальные уравнения и их применения. — Куйбышев: Куйбышев. ун-т, 1975. — С. 108—127.
4. Соболев В. А., Стрыгин В. В. О допустимости перехода к процессионным уравнениям гироскопических систем // Изв. АН СССР. Механика твердого тела. — 1978. — № 5. — С. 10—17.
5. Стрыгин В. В., Соболев В. А. Метод интегральных многообразий в задаче о приемлемости решения процессионных уравнений гироскопических систем // Проблемы устойчивости движения, аналитической механики и управления движением. — Новосибирск: Наука, 1979. — С. 38—43.
6. Богатырев С. В., Стрыгин В. В. О движении проводящего твердого тела около центра масс в магнитном поле // Докл. расшир. заседаний сем. Ин-та прикл. математики им. И. Н. Векуа. — 1982. — 1, № 3. — С. 12—15.
7. Меркин Д. Р. Гироскопические системы. — М.: Наука, 1974. — 344 с.
8. Котенко А. П. Выделение медленных составляющих движения гироскопических систем // Приближенные методы исследования дифференциальных уравнений и их приложения. — Куйбышев: Куйбышев. ун-т, 1984. — С. 56—62.
9. Фридман Э. М. Устойчивые, центрально-устойчивые, центральные, центрально-неустойчивые, неустойчивые многообразия сингулярно возмущенных систем нейтрального типа // Там же. — С. 119—137.
10. Соболев В. А. Быстрые и медленные движения гироскопических систем // *Period. polytechn. Elec. Eng.* — 1985. — 29, № 1. — P. 57—65.
11. Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. Электродинамика сплошных сред. — М.: Наука, 1982. — 620 с.

12. Голубков В. В. Момент сил в магнитном поле // Косм. исслед.— 1972.— 10, вып. 1.— С. 20—38.
13. Кобрин А. И., Мартыненко Ю. Г. Движение проводящего твердого тела около центра масс в медленно изменяющемся магнитном поле // Докл. АН СССР.— 1981.— 261, № 5.— С. 1070—1073.

Воронеж. ун-т

Получено 03.06.86