

УДК 531.01+531.552+517.925

ПОЛНЫЙ СПИСОК ПЕРВЫХ ИНТЕГРАЛОВ ДИНАМИЧЕСКИХ УРАВНЕНИЙ ДВИЖЕНИЯ ТВЕРДОГО ТЕЛА В СОПРОТИВЛЯЮЩЕЙСЯ СРЕДЕ ПРИ УЧЕТЕ ЛИНЕЙНОГО ДЕМПФИРОВАНИЯ

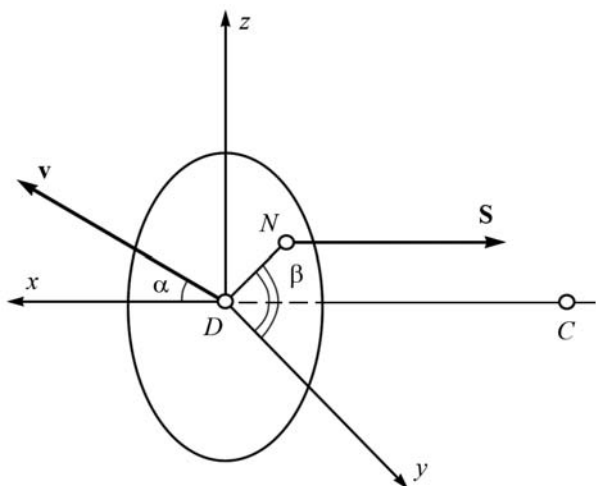
М. В. Шамолин¹

В работе предьявляется новый случай интегрируемости в задаче о пространственном движении твердого тела при наличии неконсервативного момента сил. При этом, в отличие от некоторых предыдущих работ, при построении неконсервативного силового поля воздействия среды на тело учитывается линейная зависимость данного поля от угловой скорости, хотя само ее введение в компоненты такого поля априори не очевидно.

Ключевые слова: твердое тело, сопротивляющаяся среда, динамические уравнения, фазовое пространство, трансцендентный первый интеграл.

A new case of integrability in the spatial problem of rigid body motion with consideration of the nonconservative moment of forces is discussed. A nonconservative force field of action of the medium on the body is constructed. Contrary to some previous author's works, a linear dependence of this field on the angular velocity is taken into account, although the introducing of this dependence into the components of such a field is not obvious.

Key words: rigid body, resisting medium, dynamic equations, phase space, transcendental first integral.



Пространственное взаимодействие осесимметричного твердого тела со средой в условиях квазистационарности

1. Сила воздействия среды. Рассмотрим пространственное движение однородного осесимметричного твердого тела массой m с передним круглым торцом (диском, кавитатором) в поле силы сопротивления в условиях квазистационарности [1–6]. Пусть (v, α, β) — сферические координаты скорости центра D диска; $\{\Omega_x, \Omega_y, \Omega_z\}$ — компоненты угловой скорости тела; I_1, I_2, I_3 — главные моменты инерции в системе координат, связанной с телом (ось Dx совпадает с осью симметрии, оси Dy, Dz лежат в плоскости диска, рисунок). Воздействие среды на тело моделируется приложенной в точке N диска нормальной к нему силой \mathbf{S} , проекция которой со знаком представляется в виде $S = s(\alpha)v^2$, $v = |v_D|$ (ср. с [1–3]).

Одним из ключевых вопросов моделирования воздействия среды на тело является запись координат (y_N, z_N) точки N в системе $Dxyz$ как функций в первую очередь угла атаки α , а также, возможно, других переменных (прежде всего компонент угловой скорости). Что касается введения данной зависимости от

угловой скорости, то будем использовать линейную, при этом, чтобы построенный момент имел диссипативный характер, выберем функции y_N, z_N ($x_N \equiv 0$) в следующем виде:

$$\begin{pmatrix} 0 \\ y_N \\ z_N \end{pmatrix} = Q - \frac{1}{v} \begin{pmatrix} 0 & -\Omega_z & \Omega_y \\ \Omega_z & 0 & -\Omega_x \\ -\Omega_y & \Omega_x & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} h_x \\ h_y \\ h_z \end{pmatrix}, \quad (1)$$

где Q — вектор-функция, не зависящая от угловой скорости, $h = h_x = h_y > 0$ (по причине осевой симметрии тела), $h_z > 0$. При этом следует учесть, что если (v, α, β) — сферические координаты в \mathbf{R}^3 , то (ср. с [4–6])

¹ Шамолин Максим Владимирович — доктор физ.-мат. наук, проф., вед. науч. сотр. НИИ механики МГУ; e-mail: shamolin@imec.msu.ru, shamolin@rambler.ru.

$$Q = \begin{pmatrix} 0 \\ R(\alpha) \cos \beta \\ R(\alpha) \sin \beta \end{pmatrix}. \tag{2}$$

Для описания воздействия среды на тело используется пара динамических функций $R(\alpha)$, $s(\alpha)$, информация о которых носит качественный характер. Явный вид даже для кавитаторов простой формы аналитически описать довольно затруднительно. По этой причине и используется прием “погружения” данной задачи в более широкий класс задач, учитывающий лишь качественные свойства функций $R(\alpha)$, $s(\alpha)$ (см. также [1–3]).

Опорным для нас является результат С.А. Чаплыгина, получившего для плоскопараллельного струйного обтекания бесконечной пластины функции $R(\alpha)$, $s(\alpha)$ аналитически [1, 2]:

$$R(\alpha) = A \sin \alpha, \quad A > 0; \quad s(\alpha) = B \cos \alpha, \quad B > 0. \tag{3}$$

2. Наличие следящей силы и динамические уравнения. Будем рассматривать более общую задачу о движении тела, а именно при наличии некоторой дополнительной следящей силы \mathbf{T} , проходящей через ось симметрии и обеспечивающей во все время движения постоянство скорости центра масс ($\mathbf{T} = -\mathbf{S}$). Тогда при некоторых условиях в случае функций типа Чаплыгина воздействия среды на тело динамическая часть уравнений движения приводится к системе, в которой имеет место отделение независимой подсистемы более низкого порядка.

Действительно, во-первых, выбор фазовых переменных позволяет рассматривать систему динамических уравнений шестого порядка в качестве независимой. Во-вторых, сохраняется компонента продольной составляющей угловой скорости: $\Omega_x = \Omega_{x0} = \text{const}$. Ограничимся далее движением тела без собственного вращения: $\Omega_{x0} = 0$.

Введем следующие обозначения, безразмерные параметры и дифференцирование:

$$\begin{aligned} z_1 &= \Omega_y \cos \beta + \Omega_z \sin \beta, & z_2 &= -\Omega_y \sin \beta + \Omega_z \cos \beta, & n_0^2 &= AB/I_2, & \sigma &= CD, \\ z_i &= Z_i v n_0 \quad (i = 1, 2), & \dot{\alpha} &= \alpha' v n_0, & \dot{\beta} &= \beta' v n_0, & \dot{v} &= v' v n_0, & b &= \sigma n_0, & H_1 &= hB/I_2 n_0; \end{aligned} \tag{4}$$

$[b] = [H_1] = [Z_1] = 1$. Тогда динамическая часть уравнений движения благодаря (1)–(4) преобразуется к следующему виду:

$$v' = v \Psi(\alpha, Z_1, Z_2), \tag{5}$$

$$\begin{cases} \alpha' = -Z_2 + b(Z_1^2 + Z_2^2) \sin \alpha + b \sin \alpha \cos^2 \alpha - bH_1 Z_2 \cos^2 \alpha, \\ Z_2' = \sin \alpha \cos \alpha + bZ_2(Z_1^2 + Z_2^2) \cos \alpha - bZ_2 \sin^2 \alpha \cos \alpha - (1 + bH_1) Z_1^2 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} + \\ \quad + bH_1 Z_2^2 \sin \alpha \cos \alpha - H_1 Z_2 \cos \alpha, \\ Z_1' = bZ_1(Z_1^2 + Z_2^2) \cos \alpha - bZ_1 \sin^2 \alpha \cos \alpha + (1 + bH_1) Z_1 Z_2 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} + \\ \quad + bH_1 Z_1 Z_2 \sin \alpha \cos \alpha - H_1 Z_1 \cos \alpha, \end{cases} \tag{6}$$

$$\beta' = (1 + bH_1) Z_1 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha}, \tag{7}$$

$$\Psi(\alpha, Z_1, Z_2) = -b(Z_1^2 + Z_2^2) \cos \alpha + b \sin^2 \alpha \cos \alpha - bH_1 Z_2 \sin \alpha \cos \alpha.$$

3. Полный список первых интегралов. Поскольку мы рассматриваем такой класс движений тела, когда постоянна величина скорости центра масс C , то система (5)–(7) пятого порядка имеет аналитический первый интеграл следующего вида:

$$v^2(1 - 2bZ_2 \sin \alpha + b^2(Z_1^2 + Z_2^2)) = V_{C0}^2. \tag{8}$$

Видно, что соотношение (8) позволяет рассматривать вопросы интегрируемости в элементарных функциях системы (6), (7) уже четвертого порядка, в которой выделилась система третьего порядка (6).

Применяя часто используемую подстановку $\tau = \sin \alpha$, систему (6) можно привести к следующей системе с алгебраическими правыми частями:

$$\begin{aligned} \frac{dZ_2}{d\tau} &= \frac{\tau + bZ_2(Z_1^2 + Z_2^2) - bZ_2\tau^2 - (1 + bH_1)Z_1^2/\tau - H_1Z_2 + bH_1Z_2^2\tau}{-Z_2 + b\tau(Z_1^2 + Z_2^2) + b\tau(1 - \tau^2) - bH_1Z_2(1 - \tau^2)}, \\ \frac{dZ_1}{d\tau} &= \frac{bZ_1(Z_1^2 + Z_2^2) - bZ_1\tau^2 + (1 + bH_1)Z_1Z_2/\tau - H_1Z_1 + bH_1Z_1Z_2\tau}{-Z_2 + b\tau(Z_1^2 + Z_2^2) + b\tau(1 - \tau^2) - bH_1Z_2(1 - \tau^2)}. \end{aligned} \quad (9)$$

Произведем переход к однородным координатам u_k , $k = 1, 2$, по формулам $Z_k = u_k\tau$. Тогда система (9) примет вид

$$\begin{cases} \tau \frac{du_2}{d\tau} = \frac{1 - (b + H_1)u_2 + (1 + bH_1)u_2^2 - (1 + bH_1)u_1^2}{-u_2 + b\tau^2(u_1^2 + u_2^2) + b(1 - \tau^2) - bH_1u_2(1 - \tau^2)}, \\ \tau \frac{du_1}{d\tau} = \frac{2(1 + bH_1)u_1u_2 - (b + H_1)u_1}{-u_2 + b\tau^2(u_1^2 + u_2^2) + b(1 - \tau^2) - bH_1u_2(1 - \tau^2)}. \end{cases} \quad (10)$$

Этой системе можно формально сопоставить уравнение первого порядка (разделив одно уравнение на другое), которое интегрируется в элементарных функциях и позволяет получить явный вид трансцендентного первого интеграла исследуемой системы:

$$\frac{(1 + bH_1)u_1^2 + (1 + bH_1)u_2^2 - (b + H_1)u_2 + 1}{u_1} = C_1 = \text{const}, \quad (11)$$

или в переменных (Z_1, Z_2, α)

$$\frac{(1 + bH_1)Z_1^2 + (1 + bH_1)Z_2^2 - (b + H_1)Z_2 \sin \alpha + \sin^2 \alpha}{Z_1 \sin \alpha} = C'_1 = \text{const}. \quad (12)$$

Теперь, пользуясь найденным первым интегралом (12) (или (11)), перепишем первое уравнение системы (10) следующим образом:

$$\tau \frac{du_2}{d\tau} = \frac{1 + (1 + bH_1)u_2^2 - (b + H_1)u_2 - (1 + bH_1)U_1^2(C_1, u_2)}{-u_2 + b(1 - \tau^2) + b\tau^2(U_1^2(C_1, u_2) + u_2^2) - bH_1u_2(1 - \tau^2)}, \quad (13)$$

$$U_1(C_1, u_2) = \left\{ C_1 \pm \sqrt{C_1^2 - 4(1 + bH_1)(1 - (b + H_1)u_2 + (1 + bH_1)u_2^2)} \right\} / 2,$$

или в виде уравнения Бернулли

$$\frac{d\tau}{du_2} = \frac{(b - u_2 - bH_1u_2)\tau - b\tau^3(1 - U_1^2(C_1, u_2) - u_2^2 - H_1u_2)}{1 + (1 + bH_1)u_2^2 - (b + H_1)u_2 - (1 + bH_1)U_1^2(C_1, u_2)},$$

которое легко приводится при помощи (13) к линейному неоднородному уравнению

$$\frac{dp}{du_2} = \frac{2((1 + bH_1)u_2 - b)p + 2b(1 - U_1^2(C_1, u_2) - u_2^2 - H_1u_2)}{1 + (1 + bH_1)u_2^2 - (b + H_1)u_2 - (1 + bH_1)U_1^2(C_1, u_2)}, \quad p = \frac{1}{\tau^2}. \quad (14)$$

Последний факт означает, что может быть найден еще один трансцендентный первый интеграл в явном виде (т.е. через конечную комбинацию элементарных иррациональных функций). При этом общее решение уравнения (14) зависит от произвольной постоянной C_2 :

$$G_1\left(\frac{Z_1}{\sin \alpha}, \frac{Z_2}{\sin \alpha}, Z_1, Z_2, b, H_1, C_1\right) = C_2 = \text{const}. \quad (15)$$

Поиск полного набора первых интегралов системы (6) закончен. Для отыскания последнего дополнительного первого интеграла системы (6), (7) (т.е. интеграла, зависящего и от угла β) заметим, что, поскольку

$$\frac{d\beta}{d\tau} = \frac{(1 + bH_1)Z_1/\tau}{-Z_2 + b\tau(Z_1^2 + Z_2^2) + b\tau(1 - \tau^2) - bH_1(1 - \tau^2)},$$

равенство

$$\frac{d\beta}{d\tau} = \frac{(1 + bH_1)u_1}{-u_2\tau + b\tau^3(u_1^2 + u_2^2) + b\tau(1 - \tau^2) - bH_1\tau u_2(1 - \tau^2)}$$

и второе уравнение системы (10) позволяют выписать уравнение для получения искомого интеграла

$$\frac{du_1}{d\beta} = 2u_2 - \frac{b + H_1}{1 + bH_1},$$

которое легко интегрируется и в координатах (Z_1, Z_2, α) приводится к виду

$$\cos^2[2(\beta + C_3)] = G_2 \left(\frac{Z_1}{\sin \alpha}, \frac{Z_2}{\sin \alpha}, Z_1, Z_2, b, H_1, C_1 \right). \quad (16)$$

Доказано следующее утверждение.

Теорема. Система (5)–(7) обладает полным набором инвариантных соотношений: аналитическим соотношением (8) и тремя первыми интегралами (12), (15), (16), которые являются элементарными трансцендентными функциями своих фазовых переменных.

Трансцендентность в данном случае понимается в смысле комплексного анализа, когда функция после формального продолжения в комплексную область имеет существенно особые точки.

О других похожих случаях полной интегрируемости уравнений пространственного движения твердого тела, взаимодействующего со средой при дополнительном наличии следящей силы, а также об исследовании обобщенных уравнений движения многомерного твердого тела в неконсервативном поле сил см. [7–9].

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Чаплыгин С.А. Избранные труды. М.: Наука, 1976.
2. Чаплыгин С.А. О движении тяжелых тел в несжимаемой жидкости // Полн. собр. соч. Т. 1. Л.: Изд-во АН СССР, 1933. 133–135.
3. Самсонов В.А., Шамолин М.В. К задаче о движении тела в сопротивляющейся среде // Вестн. Моск. ун-та. Матем. Механ. 1989. № 3. 51–54.
4. Шамолин М.В. Об интегрируемом случае в пространственной динамике твердого тела, взаимодействующего со средой // Изв. РАН. Механ. твердого тела. 1997. № 2. 65–68.
5. Шамолин М.В. Новые интегрируемые по Якоби случаи в динамике твердого тела, взаимодействующего со средой // Докл. РАН. 1999. **364**, № 5. 627–629.
6. Шамолин М.В. Динамические системы с переменной диссипацией: подходы, методы, приложения // Фунд. и прикл. матем. 2008. **14**, вып. 3. 3–237.
7. Шамолин М.В. Случай полной интегрируемости в динамике четырехмерного твердого тела в неконсервативном поле // Успехи матем. наук. 2010. **65**, вып. 1. 189–190.
8. Шамолин М.В. Интегрируемость по Якоби в задаче о движении четырехмерного твердого тела в сопротивляющейся среде // Докл. РАН. 2000. **375**, № 3. 343–346.
9. Шамолин М.В. Об одном интегрируемом случае уравнений динамики на $so(4) \times \mathbf{R}^4$ // Успехи матем. наук. 2005. **60**, вып. 6. 233–234.

Поступила в редакцию
12.10.2011