

УДК 531.01+531.552+517.925

ПОЛНЫЙ СПИСОК ПЕРВЫХ ИНТЕГРАЛОВ В ЗАДАЧЕ О ДВИЖЕНИИ ЧЕТЫРЕХМЕРНОГО ТВЕРДОГО ТЕЛА В НЕКОНСЕРВАТИВНОМ ПОЛЕ ПРИ НАЛИЧИИ ЛИНЕЙНОГО ДЕМПФИРОВАНИЯ

© 2011 г. М. В. Шамолин

Представлено академиком В.В. Козловым 23.05.2011 г.

Поступило 25.05.2011 г.

Получен новый случай интегрируемости в задаче о движении четырехмерного твердого тела в неконсервативном поле сил. Результаты [1–4], касающиеся движения двумерного и трехмерного твердых тел в сопротивляющейся среде, перенесены на случай высокой размерности. При этом в отличие от предыдущих работ по четырехмерному телу [5–7] при построении неконсервативного силового поля воздействия на тело учитывается линейная зависимость данного поля от тензора угловой скорости, несмотря на то, что само введение угловой скорости в компоненты неконсервативного поля априори не очевидно.

В работах [1, 2] показана полная интегрируемость плоской задачи о движении твердого тела в сопротивляющейся среде в условиях струйного обтекания, когда у системы динамических уравнений существует один первый интеграл, являющийся трансцендентной (в смысле комплексного анализа, имеющей существенно особые точки) функцией квазискоростей. Тогда предполагалось, что все взаимодействие среды с телом сосредоточено на той части поверхности тела, которая имеет форму пластины (одномерного диска), граница которой – две точки (нульмерная сфера).

Позднее [3, 4] плоская задача была обобщена на пространственный (трехмерный) случай, при этом у системы динамических уравнений существует полный набор трансцендентных первых интегралов. Здесь предполагалось, что все взаимодействие среды с телом сосредоточено на той части поверхности тела, которая имеет форму плоского (двумерного) диска, граница которого – окружность (одномерная сфера).

В данной работе предполагается, что все взаимодействие (четырёхмерного) твердого тела со средой сосредоточено на той части (трехмерной)

поверхности тела, которая имеет форму (трехмерного) шара, границей которого является двумерная сфера. При этом в отличие от предыдущих работ по четырехмерному телу [5–7] при построении неконсервативного силового поля воздействия на тело учитывается линейная зависимость данного поля от тензора угловой скорости (имеющего шесть компонент).

ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ И УРАВНЕНИЯ НА АЛГЕБРЕ ЛИ $so(4)$

Пусть четырехмерное твердое тело движется в сопротивляющейся среде, заполняющей четырехмерную область евклидова пространства, и все взаимодействие среды с телом сосредоточено на той части (трехмерной) поверхности тела, которая имеет форму трехмерного диска D^3 . Расстояние от точки N приложения силы сопротивления до центра D диска является функцией, по крайней мере, угла (атаки) α , который измеряется между скоростью v точки D и средним перпендикуляром к диску, опущенным из центра C масс тела, в четырехмерном пространстве.

Будем считать, что сила сопротивления ортогональна в четырехмерном пространстве диску D^3 , и ее величина имеет вид $S = s_1(\alpha)v^2$, $s_1 \geq 0$, $s_1(\alpha) = s(\alpha)\text{sign} \cos \alpha$.

Свяжем с телом систему координат $Dx_1x_2x_3x_4$, ось Dx_1 которой совпадает с осью CD , а оси Dx_2 , Dx_3 , Dx_4 лежат в гиперплоскости диска.

Если оператор инерции в системе $Dx_1x_2x_3x_4$ имеет диагональный вид $\text{diag}\{I_1, I_2, I_3, I_4\}$, Ω – тензор угловой скорости твердого тела, $\Omega \in so(4)$, то та часть уравнений движения четырехмерного твердого тела, которая отвечает алгебре $so(4)$, имеет следующий вид [5–7]:

$$\Omega^* \Lambda + \Lambda \Omega^* + [\Omega, \Omega \Lambda + \Lambda \Omega] = M, \quad (1)$$

где $\Lambda = \text{diag}\{\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3, \lambda_4\}, \lambda_1 = \frac{1}{2}(-I_1 + I_2 + I_3 + I_4), \dots$
 $\dots, \lambda_4 = \frac{1}{2}(I_1 + I_2 + I_3 - I_4), M$ – момент “внешних сил”, действующих на тело в \mathbf{R}^4 , спроектированный на “естественные” координаты в $so(4)$, $[\cdot, \cdot]$ – коммутатор в $so(4)$. Матрицу $\Omega \in so(4)$ удобно представлять в следующих естественных координатах:

$$\begin{pmatrix} 0 & -\omega_6 & \omega_5 & -\omega_3 \\ \omega_6 & 0 & -\omega_4 & \omega_2 \\ -\omega_5 & \omega_4 & 0 & -\omega_1 \\ \omega_3 & -\omega_2 & \omega_1 & 0 \end{pmatrix}, \quad (2)$$

где $\omega_1, \dots, \omega_6$ – компоненты тензора угловой скорости в проекциях на естественные координаты в алгебре Ли $so(4)$.

Если $(0, x_{2N}, x_{3N}, x_{4N})$ – координаты точки N в системе $Dx_1x_2x_3x_4, \{-S, 0, 0, 0\}$ – координаты вектора силы сопротивления в той же системе, то при вычислении момента силы сопротивления необходимо построить отображение

$$\mathbf{R}^4 \times \mathbf{R}^4 \rightarrow so(4),$$

переводящее пару элементов из \mathbf{R}^4 в некоторый элемент из алгебры $so(4)$.

В проекциях на координаты в алгебре $so(4)$ момент силы сопротивления имеет следующий вид:

$$(0, 0, x_{4N}S, 0, -x_{3N}S, x_{2N}S) \in \mathbf{R}^6 \simeq M \in so(4).$$

Здесь необходимо сделать важное замечание о введении зависимости функций координат точки N от тензора угловой скорости Ω . Зависимость будет использоваться линейная. Для того, чтобы момент имел диссипативный характер, выберем функции x_{2N}, x_{3N}, x_{4N} в следующем виде (используя (2)):

$$\begin{pmatrix} 0 \\ x_{2N} \\ x_{3N} \\ x_{4N} \end{pmatrix} = Q - \frac{1}{v} \begin{pmatrix} 0 & -\omega_6 & \omega_5 & -\omega_3 \\ \omega_6 & 0 & -\omega_4 & \omega_2 \\ -\omega_5 & \omega_4 & 0 & -\omega_1 \\ \omega_3 & -\omega_2 & \omega_1 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} h_1 \\ h_2 \\ h_3 \\ h_4 \end{pmatrix}, \quad (3)$$

где Q – функции, не зависящие от тензора угловой скорости, $h_1, \dots, h_4 > 0$ (ср. со случаями меньшей размерности [1–4]). При этом следует учесть, что если $(v, \alpha, \beta_1, \beta_2)$ – сферические координаты в \mathbf{R}^4 , то

$$Q = \begin{pmatrix} 0 \\ R(\alpha) \cos \beta_1 \\ R(\alpha) \sin \beta_1 \cos \beta_2 \\ R(\alpha) \sin \beta_1 \sin \beta_2 \end{pmatrix}. \quad (4)$$

Впрочем, зависимости (3) и (4) можно вводить и в случае n -мерного твердого тела.

С учетом всего можно получить уравнения движения вида (1) в рассмотренном поле силы сопротивления:

$$(\lambda_4 + \lambda_3)\omega_1^\bullet + (\lambda_3 - \lambda_4)(\omega_3\omega_5 + \omega_2\omega_4) = 0, \quad (5)$$

$$(\lambda_2 + \lambda_4)\omega_2^\bullet + (\lambda_2 - \lambda_4)(\omega_3\omega_6 - \omega_1\omega_4) = 0, \quad (6)$$

$$(\lambda_4 + \lambda_1)\omega_3^\bullet + (\lambda_4 - \lambda_1)(\omega_2\omega_6 + \omega_1\omega_5) = x_{4N}S, \quad (7)$$

$$(\lambda_3 + \lambda_2)\omega_4^\bullet + (\lambda_2 - \lambda_3)(\omega_5\omega_6 + \omega_1\omega_2) = 0, \quad (8)$$

$$(\lambda_1 + \lambda_3)\omega_5^\bullet + (\lambda_3 - \lambda_1)(\omega_4\omega_6 - \omega_1\omega_3) = -x_{3N}S, \quad (9)$$

$$(\lambda_1 + \lambda_2)\omega_6^\bullet + (\lambda_1 - \lambda_2)(\omega_4\omega_5 + \omega_2\omega_3) = x_{2N}S. \quad (10)$$

ДИНАМИКА В \mathbf{R}^4

По аналогии с маломерными случаями можно вывести формулы, аналогичные соответствующие формулам Эйлера и Ривальса, т.е. скорости и ускорения любых двух точек A и B четырехмерного твердого тела в любой системе координат связаны следующими соотношениями:

$$v_B = v_A + \Omega AB, \quad w_B = w_A + \Omega^2 AB + \mathbf{E}AB, \quad (11)$$

где $\Omega \in so(4)$, $\mathbf{E} = \Omega^\bullet \in so(4)$. Матрица \mathbf{E} называется матрицей тензора углового ускорения.

С помощью формул (11) можно получить уравнения движения центра масс четырехмерного твердого тела в \mathbf{R}^4 .

ДВИЖЕНИЕ В СОПРОТИВЛЯЮЩЕЙСЯ СРЕДЕ ПОД ДЕЙСТВИЕМ СЕРВОСВЯЗИ

Рассмотрим такой класс движений тела, при котором во все время выполнено условие

$$v = \text{const}. \quad (12)$$

При этом предположим, что на тело действует некоторая (следающая) сила, обеспечивающая выполнение условия (12) и являющаяся реакцией данной неинтегрируемой связи (ср. с маломерными случаями [1–4]). Определенным выбором величины тяги вдоль прямой CD выполнение условия (12) может быть достигнуто [1–4].

СЛУЧАЙ ДИНАМИЧЕСКИ СИММЕТРИЧНОГО ТВЕРДОГО ТЕЛА

Пусть по аналогии с трехмерным случаем выполнены равенства

$$I_2 = I_3 = I_4. \quad (13)$$

В случае (13) существуют три циклических первых интеграла у уравнений (5)–(10):

$$\omega_1 = \omega_1^0, \quad \omega_2 = \omega_2^0, \quad \omega_4 = \omega_4^0.$$

Рассмотрим для простоты движения на нулевых уровнях:

$$\omega_1^0 = \omega_2^0 = \omega_4^0 = 0. \quad (14)$$

Для описания движения тела используется пара динамических функций $(R(\alpha), s(\alpha))$, информация о которых носит качественный характер. По аналогии со случаями меньшей размерности

без ограничения общности [1–4] можно считать, что

$$R(\alpha) = A \sin \alpha, \quad A > 0, \quad s(\alpha) = B \cos \alpha, \quad B > 0.$$

В результате оставшиеся уравнения на алгебре $so(4)$ примут следующий вид (здесь $n_0^2 = \frac{AB}{2I_2}$,

$$H_1 = \frac{h_1 B}{2I_2} \Big):$$

$$\omega_3^\bullet = n_0^2 v^2 \sin \alpha \cos \alpha \sin \beta_1 \sin \beta_2 - H_1 \omega_3 v \cos \alpha,$$

$$\omega_5^\bullet = -n_0^2 v^2 \sin \alpha \cos \alpha \sin \beta_1 \cos \beta_2 - H_1 \omega_5 v \cos \alpha,$$

$$\omega_6^\bullet = n_0^2 v^2 \sin \alpha \cos \alpha \cos \beta_1 - H_1 \omega_6 v \cos \alpha.$$

Если ввести естественную замену угловых скоростей по формулам

$$z_1 = \omega_3 \cos \beta_2 + \omega_5 \sin \beta_2,$$

$$z_2 = -\omega_3 \sin \beta_2 \cos \beta_1 + \omega_5 \cos \beta_2 \cos \beta_1 + \omega_6 \sin \beta_1,$$

$$z_3 = \omega_3 \sin \beta_2 \sin \beta_1 - \omega_5 \cos \beta_2 \sin \beta_1 + \omega_6 \cos \beta_1,$$

то “совместные” уравнения движения на $so(4) \times \mathbf{R}^4$ (после учета четырех условий (12) и (14)) примут симметричный вид:

$$\alpha^\bullet = -(1 + \sigma H_1) z_3 + \sigma n_0^2 v \sin \alpha,$$

$$z_3^\bullet = n_0^2 v^2 \sin \alpha \cos \alpha -$$

$$- (1 + \sigma H_1) (z_1^2 + z_2^2) \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} - H_1 v z_3 \cos \alpha,$$

$$z_2^\bullet = (1 + \sigma H_1) z_2 z_3 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} +$$

$$+ (1 + \sigma H_1) z_1^2 \frac{\cos \alpha \cos \beta_1}{\sin \alpha \sin \beta_1} - H_1 v z_2 \cos \alpha, \quad (15)$$

$$z_1^\bullet = (1 + \sigma H_1) z_1 z_3 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} -$$

$$- (1 + \sigma H_1) z_1 z_2 \frac{\cos \alpha \cos \beta_1}{\sin \alpha \sin \beta_1} - H_1 v z_1 \cos \alpha,$$

$$\beta_1^\bullet = (1 + \sigma H_1) z_2 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha},$$

$$\beta_2^\bullet = -(1 + \sigma H_1) z_1 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha \sin \beta_1}. \quad (16)$$

У системы (15), (16) шестого порядка существует независимая подсистема пятого порядка (15). Для полного интегрирования данной системы необходимо, вообще говоря, знать пять независимых первых интегралов. Однако после замены переменных

$$z_1, z_2 \rightarrow z = \sqrt{z_1^2 + z_2^2}, \quad z_* = \frac{z_2}{z_1}$$

система (15), (16) приводится к следующему виду:

$$\alpha^\bullet = -(1 + \sigma H_1) z_3 + \sigma n_0^2 v \sin \alpha,$$

$$z_3^\bullet = n_0^2 v^2 \sin \alpha \cos \alpha -$$

$$- (1 + \sigma H_1) z^2 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} - H_1 v z_3 \cos \alpha, \quad (17)$$

$$z^\bullet = (1 + \sigma H_1) z z_3 \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} - H_1 v z \cos \alpha,$$

$$z_*^\bullet = (1 + \sigma H_1) \sqrt{1 + z_*^2} \frac{\cos \alpha \cos \beta_1}{\sin \alpha \sin \beta_1}, \quad (18)$$

$$\beta_1^\bullet = (1 + \sigma H_1) \frac{z z_* \cos \alpha}{\sqrt{1 + z_*^2} \sin \beta_1},$$

$$\beta_2^\bullet = -z_1(z, z_*) \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha \sin \beta_1}. \quad (19)$$

Видно, что система пятого порядка “распалась” на независимые подсистемы еще более низкого порядка: система (17) – третьего, а система (18) (конечно, после замены независимого переменного) – второго. Таким образом, для полной интегрируемости системы (17)–(19) достаточно указать два независимых интеграла системы (17), один системы (18) и дополнительный интеграл, “привязывающий” уравнение (19).

Система (17) появляется в динамике трехмерного твердого тела при наличии дополнительного демпфирования со стороны среды [3, 4]. Она обладает двумя трансцендентными первыми интегралами:

$$\frac{(1 + \sigma H_1) z^2 + (1 + \sigma H_1) z_3^2 - (\sigma n_0 + \sigma H_1) z_3 \sin \alpha + \sigma^2 n_0^2 \sin^2 \alpha}{z \sin \alpha} = C_1 = \text{const}, \quad (20)$$

$$G\left(\frac{z}{\sin \alpha}, \frac{z_3}{\sin \alpha}, \sin \alpha\right) = C_2 = \text{const}. \quad (21)$$

Система (18) имеет первый интеграл в виде

$$\frac{\sqrt{1 + z_*^2}}{\sin \beta_1} = C_3 = \text{const}. \quad (22)$$

В свою очередь, дополнительный первый интеграл имеет вид

$$\pm \frac{\cos \beta_1}{\sqrt{C_3^2 - 1}} = \sin\{C_3(\beta_2 + C_4)\}, \quad C_4 = \text{const}. \quad (23)$$

Теорема. Система (17)–(19) обладает полным набором первых интегралов (20)–(23), являющихся элементарными трансцендентными функциями своих фазовых переменных.

Как уже отмечалось, трансцендентность в данном случае понимается в смысле комплексного анализа (наличие у первых интегралов существенно особых точек после их формального продолжения в комплексную область).

В заключение отметим, что ранее другими авторами рассматривались лишь такие движения четырехмерного тела, когда $M \equiv 0$. Данная работа продолжает направление, развиваемое автором, в исследовании уравнений движения твердого тела на $so(4) \times \mathbf{R}^4$ ($M \neq 0$).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Самсонов В.А., Шамолин М.В. // Вестн. МГУ. Сер. 1. Математика. Механика. 1989. № 3. С. 51–54.
2. Шамолин М.В. // Фундам. и прикл. математика. 2008. Т. 14. В. 3. С. 3–237.
3. Шамолин М.В. // Изв. РАН. МТТ. 1997. № 2. С. 65–68.
4. Шамолин М.В. // ДАН. 1999. Т. 364. № 5. С. 627–629.
5. Шамолин М.В. // ДАН. 2000. Т. 375. № 3. С. 343–346.
6. Шамолин М.В. // УМН. 2005. Т. 60. В. 6. С. 233–234.
7. Шамолин М.В. // УМН. 2010. Т. 65. В. 1. С. 189–190.