

РОССИЙСКАЯ АКАДЕМИЯ НАУК

ДОКЛАДЫ
АКАДЕМИИ НАУК

(ОТДЕЛЬНЫЙ ОТТИСК)

МОСКВА

МЕХАНИКА

УДК 531.384

ПЕРВЫЕ ИНТЕГРАЛЫ В ЗАДАЧЕ О КАЧЕНИИ ТЕЛА
ВРАЩЕНИЯ ПО ШЕРОХОВАТОЙ ПЛОСКОСТИ

© 2003 г. А. С. Кулешов

Представлено академиком В.В. Румянцевым 19.03.2003 г.

Поступило 21.03.2003 г.

Рассматривается задача о движении тяжелого твердого динамически симметричного тела, ограниченного поверхностью вращения, по неподвижной горизонтальной плоскости без скольжения. Как известно [1, 2], уравнения движения тела допускают, помимо интеграла энергии, два линейных по квазискоростям первых интеграла. Однако в явном виде эти интегралы указаны лишь в нескольких частных случаях (движущееся тело – шар или диск). В настоящем сообщении приведен явный вид этих интегралов в случае, когда поверхность движущегося тела и распределение масс в нем удовлетворяют некоторому условию. Показано также, что данному условию удовлетворяет счетное число поверхностей движущихся тел.

1. ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ
И УРАВНЕНИЯ ДВИЖЕНИЯ

Пусть твердое тело, симметричное по форме и распределению масс относительно оси $G\zeta$, проходящей через центр тяжести G тела, опирается в точке M на неподвижную горизонтальную плоскость Oxy . Обозначим: θ – угол между осью симметрии тела и вертикалью, β – угол между меридианом $M\zeta$ тела и какой-либо фиксированной меридианной плоскостью, а α – угол между горизонтальной касательной MQ меридиана $M\zeta$ и осью Ox . Положение тела будет вполне определено углами α , β , θ и координатами x и y точки M .

Кроме того, введем систему координат $G\xi\eta\zeta$, движущуюся и в пространстве, и в теле так, что ось $G\xi$ все время лежит в плоскости вертикального меридиана, а $G\eta$ перпендикулярна этой плоскости (рис. 1). Пусть векторы скорости v в центре масс G , угловой скорости ω тела, угловой скорости Ω трехгранника $G\xi\eta\zeta$ и реакции плоскости R задаются в системе координат $G\xi\eta\zeta$ компонентами v_ξ , v_η , v_ζ ; p , q , r ; Ω_ξ , Ω_η , Ω_ζ и R_ξ , R_η , R_ζ соответ-

ственно. Пусть m – масса тела, A_1 – его момент инерции относительно осей $G\xi$ и $G\eta$, а A_3 – момент инерции относительно оси симметрии.

Заметим [1, 2], что расстояние GQ от центра тяжести до плоскости Oxy будет функцией угла θ , т.е. $GQ = f(\theta)$. Координаты ξ , η , ζ точки M касания тела и плоскости в системе координат $G\xi\eta\zeta$ также будут функциями только угла θ , причем $\eta = 0$, а

$$\begin{aligned}\xi &= -f(\theta) \sin \theta - f'(\theta) \cos \theta, \\ \zeta &= -f(\theta) \cos \theta + f'(\theta) \sin \theta.\end{aligned}\quad (1.1)$$

Так как ось $G\zeta$ неподвижна в теле, то $\Omega_\zeta = p$, $\Omega_\eta = q$. Плоскость $G\xi\zeta$ будет все время вертикальной, поэтому $\Omega_\zeta - \Omega_\xi \operatorname{ctg} \theta = 0$. Точка касания не имеет скорости, следовательно,

$$v_\xi + q\zeta = 0, \quad v_\eta + r\xi - p\zeta = 0, \quad v_\zeta - q\xi = 0.$$

Закон изменения импульса в проекции на ось $G\eta$ и закон изменения кинетического момента

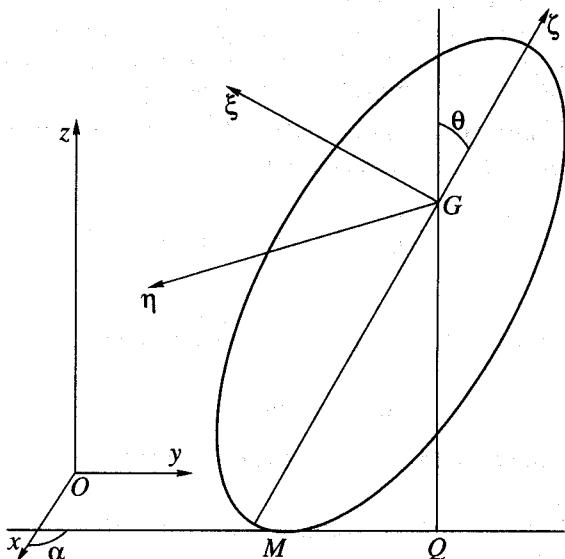


Рис. 1.

для осей $G\xi$ и $G\zeta$ после простых преобразований дают

$$\frac{d(p\zeta - r\xi)}{dt} - pq(\zeta \operatorname{ctg} \theta + \xi) = \frac{R_\eta}{m},$$

$$A_1 \frac{dp}{dt} + (A_3 r - A_1 p \operatorname{ctg} \theta)q = -\zeta R_\eta, \quad (1.2)$$

$$A_3 \frac{dr}{dt} = \xi R_\eta.$$

Отбрасывая в дальнейшем частный случай $\theta = \text{const}$ и имея в виду, что $q = -\frac{d\theta}{dt}$, по исключении R_η из системы (1.2) получим

$$A_1 \frac{dp}{d\theta} + A_3 \frac{\zeta dr}{d\theta} = -A_1 p \operatorname{ctg} \theta + A_3 r, \quad (1.3)$$

$$\zeta \frac{dp}{d\theta} - \frac{(A_3 + m\xi^2) dr}{m\xi d\theta} = -(\zeta \operatorname{ctg} \theta + \xi + \zeta') p + \xi' r.$$

Таким образом, из системы (1.3) определяются два линейных относительно p и r первых интеграла. К настоящему времени явный вид этих интегралов известен лишь в случае, когда движущееся тело является неоднородным динамически симметричным шаром. В случае движения по плоскости круглого диска, решение системы (1.3) дает выражения для p и r через гипергеометрические функции. Укажем здесь явный вид линейных по p и r первых интегралов для тела, по форме отличного от шара или диска.

2. ПОЛУЧЕНИЕ ПЕРВЫХ ИНТЕГРАЛОВ И ОПРЕДЕЛЕНИЕ ФОРМЫ ПОВЕРХНОСТИ ТЕЛА

Следуя работе [1], предположим, что движущееся тело имеет такую форму меридианного сечения, при которой были бы возможны движения тела с постоянной угловой скоростью вращения вокруг оси симметрии

$$r = r_0 = \text{const.}$$

Для того чтобы выполнялось это соотношение, координаты точки касания ξ и ζ должны удовлетворять условию

$$(A_3 \zeta - A_1 \xi') \sin \theta = A_3 (\cos \theta + n) (\xi + \zeta'), \quad (2.1)$$

где n – произвольная постоянная.

Теорема 1. При выполнении условия (2.1) система уравнений (1.3) допускает первые интегралы

$$[A_1 p \sin \theta + A_3 (\cos \theta + n) r] \times \\ \times \sqrt{A_1 A_3 + A_1 m \zeta^2 + A_3 m \xi^2} = c_1, \quad (2.2)$$

$$r - mc_1 \int \frac{\xi(\xi + \zeta') d\theta}{\sin \theta (A_1 A_3 + A_1 m \zeta^2 + A_3 m \xi^2)^{\frac{3}{2}}} = c_2. \quad (2.3)$$

Определим теперь каким должно быть меридианное сечение поверхности движущегося тела, чтобы для него выполнялось условие (2.1). Рассмотрим случай $n = 0$. Подставляя в (2.1) выражения (1.1) для ξ , ζ и их производных и вводя безразмерный параметр $k = \frac{A_3}{A_1}$, получим дифференциальное уравнение для определения функции $f(\theta)$:

$$(k-1)f'' \sin \theta \cos \theta - kf' + (k-1)f \sin \theta \cos \theta = 0. \quad (2.4)$$

Для решения уравнения (2.4) нам достаточно найти любое его нетривиальное решение. Если $f_0 = f_0(\theta)$ – такое решение, то общее решение уравнения (2.4) определяется по формуле [3]

$$f(\theta) = f_0(\theta) \left(\lambda_1 + \lambda_2 \int \frac{(\operatorname{tg} \theta)^{\frac{k}{k-1}}}{f_0^2(\theta)} \right), \quad (2.5)$$

где λ_1, λ_2 – произвольные постоянные.

Теорема 2. Уравнение (2.4) имеет нетривиальное частное решение

$$f_0(\theta) = \frac{F\left(\frac{1}{2}, \frac{(k-2)}{2(k-1)}, 2; \frac{1}{\cos^2 \theta}\right)}{\cos \theta}. \quad (2.6)$$

В числителе выражения (2.6) стоит гипергеометрическая функция Гаусса F – бесконечный ряд, зависящий от трех параметров и переменной $w = \frac{1}{\cos^2 \theta}$. При произвольных значениях параметров данный ряд будет расходиться и, следовательно, выражение (2.6) имеет смысл, только когда функция F представляет собой не бесконечный ряд, а конечную сумму.

Теорема 3. Ряд, стоящий в числителе выражения (2.6), будет конечной суммой, если выполняется одно из условий

$$k = \frac{2(N+1)}{2N+1} \text{ или } k = \frac{2(N+1)}{2N+3},$$

где N – натуральное число или нуль.

Таким образом, для каждого целого неотрицательного числа N можно найти по крайней мере два значения параметра k , при которых выражение (2.6) имеет смысл. Будем считать, что в формуле (2.5) $\lambda_2 = 0$, т.е. именно функция (2.6) определяет меридианное сечение тела вращения, движущегося по абсолютно шероховатой плоскости. Тем самым мы можем указать счетное число поверхностей, меридианное сечение которых опре-

деляется функцией (2.6). Так, например, при $N = 0$ имеем

$$\begin{aligned} k &= 2, \quad f(\theta) = \frac{\lambda_1}{\cos \theta}, \quad \xi = -\frac{2\lambda_1 \sin \theta}{\cos \theta}, \\ \zeta &= \frac{\lambda_1 \sin^2 \theta}{\cos^2 \theta} - \lambda_1 \end{aligned} \quad (2.7)$$

или

$$\begin{aligned} k &= \frac{2}{3}, \quad f(\theta) = \frac{\lambda_1}{\sin \theta}, \quad \xi = \frac{\lambda_1 \cos^2 \theta}{\sin^2 \theta} - \lambda_1, \\ \zeta &= -\frac{2\lambda_1 \cos \theta}{\sin \theta}. \end{aligned} \quad (2.8)$$

Поверхность, определяемая условиями (2.7), представляет собой параболоид вращения, а по-

верхность, определяемая условиями (2.8), образуется при вращении дуги параболы вокруг оси, проходящей через ее фокус.

Работа выполнена при финансовой поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (грант 01-01-00141) и гранта "Молодые кандидаты" (МК-1393.2003.01).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Муштари Х.М. // Мат. сб. 1932. Т. 39. № 1/2. С. 105–126.
2. Маркеев А.П. Динамика тела, соприкасающегося с твердой поверхностью. М.: Наука, 1992. 336 с.
3. Зайцев В.Ф., Полянин А.Д. Справочник по обыкновенным дифференциальным уравнениям. М.: Наука, 1995. 560 с.