

ПЛОСКОЕ ВОЗМУЩЕННОЕ ДВИЖЕНИЕ МАТЕРИАЛЬНОЙ ТОЧКИ ПЕРЕМЕННОЙ МАССЫ

Л. Н. Грудцын

(Саратов)

Рассматривается движение материальной точки переменной массы в центральном поле сил при воздействии возмущающей силы. Решение задачи найдено в квадратурах.

1. Рассмотрим движение материальной точки переменной массы в поле возмущающего центра, сила воздействия которого изменяется по закону

$$P(r) = \lambda m r^{-n} \quad (1.1)$$

где λ , n — постоянные характеристики поля (при $n = 2$, $\lambda < 0$ получаем случай гравитационного ньютонова поля), m — масса материальной точки, r — расстояние ее до центра.

Будем считать, что масса точки — непрерывно-дифференцируемая функция расстояния до центра

$$m = m_0 f(r), \quad r = r(t) \quad (m = m_0, r = r_0, \text{ при } t = 0) \quad (1.2)$$

Введем предположение

$$u = p(r) v \quad (1.3)$$

где v — скорость движения точки в инерциальной системе отсчета, u — скорость частиц, отброшенных (или присоединенных) основной точкой к данному моменту времени, $p(r)$ — непрерывная заданная функция. Тогда реактивную силу представим в виде

$$R(r) = m_0 r' f'(r) g(r) v, \quad g(r) = p(r) - 1 \quad (1.4)$$

где точка означает производную по времени, штрих — производную по r .

Предположим, что кроме указанных сил, на точку действует ортогональная вектору v дополнительная возмущающая сила F^* , лежащая в плоскости траектории. Аналогичная задача для движения точки постоянной массы рассмотрена в работе [1], где показано, что если

$$F^* = m_0 F(r, v) \quad (1.5)$$

то задача сводится к квадратурам. Покажем, что это утверждение остается справедливым и в случае точки переменной массы.

Уравнения плоского движения точки в полярных координатах при условиях (1.1) — (1.5) имеют вид

$$r'' - r\varphi'^2 = \frac{\lambda}{r^n} + \frac{1}{f} F_r + \frac{f'}{f} g r'^2, \quad (r^2\varphi')' = \frac{r}{f} F_\varphi + \frac{f'}{f} g r^2 r' \varphi' \quad (1.6)$$

$$F_r = -F(r, v) \frac{r\varphi'}{v}, \quad F_\varphi = F(r, v) \frac{r'}{v}, \quad v^2 = r'^2 + r^2\varphi'^2$$

Найдем решение системы (1.6) при начальных условиях

$$r = r_0, \quad r' = r_0', \quad \varphi = \varphi_0, \quad \varphi' = \varphi_0' \quad \text{при } t = 0 \quad (1.7)$$

Исключая F , получаем уравнение

$$\frac{dv^2}{dr} - 2g \frac{f'}{f} v^2 = \frac{2\lambda}{r^n} \quad (1.8)$$

откуда следует интеграл энергии

$$v(r) = \mu \left(v_0^2 + 2\lambda \int_{r_0}^r \frac{dr}{\mu^2 r^n} \right)^{1/2} \equiv G(r) \quad (1.9)$$

$$\mu = \exp \left(\int_{r_0}^r \frac{f'}{f} g dr \right), \quad v_0^2 = r_0^2 + r_0^2 \varphi_0'^2$$

Второе уравнение системы (1.6) можно записать в виде

$$(r^2 \varphi')' - g \frac{f'}{f} (r^2 \varphi') = \frac{r}{f} \frac{H(r)}{G(r)}$$

$$H(r) = F(r, G(r))$$

откуда следует аналог интеграла площадей

$$r^2 \varphi' = \mu \left[r_0^2 \varphi_0' + \int_{r_0}^r \frac{H(r)}{G(r)} \frac{r dr}{\mu f} \right] \equiv \Phi(r) \quad (1.10)$$

Исключая φ' из (1.10) и соотношения для v , получим

$$t = \sigma \int_{r_0}^r (G^2 - \Phi^2 r^{-2})^{-1/2} dr \quad (\sigma = \pm 1) \quad (1.11)$$

Интеграл (1.11) существует для любых непрерывных гладких траекторий, за исключением круговых. Знаки σ и λ выбираются в зависимости от начальных условий и характера поля.

Из интегралов (1.10) и (1.11) получим

$$\varphi(r) = \varphi_0 + \sigma \int_{r_0}^r \Phi r^{-1} (G^2 r^2 - \Phi^2)^{-1/2} dr \quad (1.12)$$

Значения r_1 и r_2 , при которых $v_r = 0$, — полюса подынтегральных функций в соотношениях (1.12), (1.11). Движение точки в общем случае происходит в кольце $r_1 < r < r_2$, причем возможен случай, когда $r_2 \rightarrow \infty$ [1].

Система соотношений (1.11), (1.12) определяет закон плоского движения точки переменной массы.

2. Допустим, что задана непрерывная для всех значений t функция расхода массы

$$m' = m_0 \eta(t), \quad \eta[t(r)] = q(r) \quad (2.1)$$

Тогда, используя соотношения (1.2), (1.11), получаем

$$f(r) = 1 + \sigma \int_{r_0}^r q r (G^2 r^2 - \Phi^2)^{-1/2} dr \quad (2.2)$$

Знаки σ здесь определяют два режима изменения массы: расход и присоединение массы.

Используя полученные результаты, можно решить задачу о нахождении закона изменения массы точки по заданной программе изменения ее модуля скорости как функции расстояния до центра

$$v^2 = s(r) \quad (2.3)$$

Из уравнения (1.8) имеем

$$f(r) = \exp \left\{ \frac{1}{2} \int_{r_0}^r \left[s'(r) - \frac{2\lambda}{r^n} \right] \frac{dr}{gs} \right\} \quad (2.4)$$

Если задана программа изменения секториальной скорости точки и радиальной компоненты скорости

$$r^2 \varphi' = k(r), \quad v_r = u(r) \quad (2.5)$$

то из уравнения (1.8) получаем закон изменения массы в виде

$$f(r) = \exp \int_{r_0}^r \psi(r) dr \quad (2.6)$$

$$\psi(r) = \frac{1}{g(r)} \frac{r^2}{u^2 r^2 + k^2} \left[-\frac{\lambda}{r^n} + uu' + \frac{k}{r^2} \left(k' - \frac{k}{r} \right) \right]$$

Если же имеют место одновременно зависимость (2.3) и первое соотношение (2.5), то функция изменения массы определяется соотношением

$$f(r) = \frac{r H^*(r)}{\sqrt{s(r)}} \left[k' + \left(\frac{\lambda}{sr^n} - \frac{s'}{2s} \right) k \right]^{-1}$$

$$H^*(r) = F[r, \sqrt{s(r)}] \quad (2.7)$$

В случае $p(r) = \text{const}$ равенство (2.6) существует только для значений $p \neq 1$.

Представляют интерес соотношения, определяющие решение обратной задачи: по данным характерным функциям движения точки $G(r)$, $\Phi(r)$ найти возмущающие силы.

Из (1.10) находим

$$r' = \pm r^{-1} \Delta(r), \quad \Delta(r) = (r^2 G^2 - \Phi^2)^{1/2}$$

Определяя отсюда значение r'' , из первого уравнения системы (1.6) получим

$$F_r = \left[r^2 \frac{d}{dr} \left(\frac{G^2}{2} \right) - \frac{d}{dr} \left(\frac{\Phi^2}{2} \right) - \frac{f'}{f} g \Delta^2 - \frac{\lambda}{r^{n-2}} \right] \frac{f(r)}{r^2} \quad (2.8)$$

Аналогичным образом из второго уравнения системы (1.6) получим

$$F_\varphi = \pm \left(\Phi' - \frac{f'}{f} g \Phi \right) \Delta(r) \frac{f(r)}{r^2} \quad (2.9)$$

Формулы (2.8) и (2.9) — обобщенные аналоги известной формулы Бине в теории центрального движения точки. Здесь функция $f(r)$ является заданной.

Поступила 13 V 1971

ЛИТЕРАТУРА

1. В а л е е в К. Г. Об одном случае интегрируемости уравнений возмущенного движения спутника. ПММ, 1965, т. 29, вып. 4.