

В инерциальной системе координат, связанный с центром масс точек m_1 и m_2 , эти точки движутся в постоянной плоскости по кеплеровским орбитам: окружностям, эллипсам, параболам, гиперболам или прямым. Будем рассматривать только первый случай: тогда говорят о круговой ограниченной задаче трех тел. Кроме того, будем рассматривать только те движения единичной массы, которые лежат в плоскости орбит m_1 , m_2 . Итак, в плоскости OXY вокруг точки O вращаются две массы μ и $M-\mu$ с угловой скоростью ω ; они притягивают третью, единичную массу, по закону тяготения Ньютона. Требуется исследовать движения этой массы (рис. 78).

Угловая скорость вращения $\omega = \omega(M, \mu, r, \rho, f)$, причем величины M , r , f размерно независимы: $[f] = L^3/T^2 M$. Отсюда

$$\omega = \sqrt{\frac{fM}{r^3}} \bar{\omega} \left(\frac{\mu}{M}, \frac{\rho}{r} \right).$$

Впредь мы можем принимать $M=r=f=1$. Покажем, что тогда $\omega = \bar{\omega} \equiv 1$. Введем подвижную систему координат Oxy с началом в центре масс и вращающуюся с угловой скоростью ω . Относительно нее каждая из масс $M-\mu$, μ находится в равновесии, т. е. переносная сила инерции уравновешивается гравитационной:

$$\mu \omega^2 (1-\rho) = \mu (1-\mu), \quad (1-\mu) \omega^2 \rho = \mu (1-\mu).$$

Отсюда

$$\mu (1-\rho) = (1-\mu) \rho$$

(это означает, что центр масс — в начале координат), так что

$$\rho = \mu, \quad \bar{\omega} = 1.$$

Лагранжиан $L = T - V$ выпишем в подвижной системе координат:

$$T = \frac{1}{2} \mathbf{v}_{abc}^2 = \frac{1}{2} (\mathbf{v}_{\text{отн}} + [\mathbf{e}_z \times \mathbf{r}])^2 = \frac{1}{2} ((\dot{x} - y)^2 + (\dot{y} + x)^2),$$

$$V = -\frac{1-\mu}{\sqrt{(\mu+x)^2 + y^2}} - \frac{\mu}{\sqrt{(1-\mu-x)^2 + y^2}} = -\frac{1-\mu}{R_1} - \frac{\mu}{R_2},$$

$$L = \frac{1}{2} (\dot{x}^2 + \dot{y}^2) + (x\dot{y} - y\dot{x}) + \frac{1}{2} (x^2 + y^2) - V.$$

Уравнения движения имеют следующий вид (мы получили автономную обобщенно-натуральную систему):

$$\begin{cases} \ddot{x} - 2\dot{y} + \frac{\partial W}{\partial x} = 0, \\ \ddot{y} + 2\dot{x} + \frac{\partial W}{\partial y} = 0, \end{cases}$$

где $W = V - (x^2 + y^2)/2$. Отсюда положения относительного равновесия (в инерциальной системе координат им соответствуют движения по окружности) определяются из системы уравнений