

Пусть два массивных тела массами  $M_1$  и  $M_2$  вращаются вокруг их общего центра масс по эллиптическим орбитам с угловой скоростью  $\omega$  и расстоянием  $L$ . Выберем в конкретный момент времени систему отсчета с началом отсчета в их центре масс, ось  $x$  направим от тела массой  $M_1$  к телу массой  $M_2$ , ось  $y$  направим перпендикулярно оси  $x$ . Тела в этой системе отсчета имеют координаты  $-r_1$  и  $r_2$  соответственно:

$$M_1 r_1 = M_2 r_2$$

Второй закон Ньютона для первого тела в этой системе отсчета:

$$M_1 \ddot{r}_1 = -\frac{M_1 M_2 G}{L^2} + M_1 \omega^2 r_1$$

$$\frac{\ddot{r}_1}{r_1} = -\frac{M_2 G}{r_1 L^2} + \omega^2 = \omega^2 - \frac{(M_1 + M_2) G}{L^3}$$

Предположим, что есть точка с координатами  $\vec{r} = (x; y)$ , удовлетворяющая равенствам:

$$\frac{\ddot{x}}{x} = \frac{\ddot{y}}{y} = \frac{\ddot{r}_1}{r_1}$$

$$\ddot{\vec{r}} = \vec{r} \frac{\ddot{r}_1}{r_1}$$

Поместим в эту точку тело массой  $m$ ,  $m \ll M_1$ ,  $m \ll M_2$ . Запишем для нее второй закон Ньютона:

$$\vec{d}_1 = \begin{bmatrix} -r_1 - x \\ -y \end{bmatrix}$$

$$\vec{d}_2 = \begin{bmatrix} r_2 - x \\ -y \end{bmatrix}$$

$$\vec{F}_1 = \frac{m M_1 G}{d_1^3} \vec{d}_1$$

$$\vec{F}_2 = \frac{m M_2 G}{d_2^3} \vec{d}_2$$

$$\vec{F}_r = m \omega^2 |\vec{r}| \hat{\vec{r}} = m \omega^2 \vec{r}$$

$$m \ddot{\vec{r}} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \vec{F}_r$$

$$m \vec{r} \left( \omega^2 - \frac{(M_1 + M_2) G}{L^3} \right) = \frac{m M_1 G}{d_1^3} \vec{d}_1 + \frac{m M_2 G}{d_2^3} \vec{d}_2 + m \omega^2 \vec{r}$$

$$-\frac{(M_1 + M_2)}{L^3} \vec{r} = \frac{M_1}{d_1^3} \vec{d}_1 + \frac{M_2}{d_2^3} \vec{d}_2$$

Перепишем для каждой оси поотдельности:

$$-\frac{(M_1 + M_2)}{L^3} x = \frac{M_1}{d_1^3} (-r_1 - x) + \frac{M_2}{d_2^3} (r_2 - x)$$

$$-\frac{(M_1 + M_2)}{L^3} y = -\frac{M_1}{d_1^3} y - \frac{M_2}{d_2^3} y$$

Рассмотрим случай, когда  $y \neq 0$ :

$$-\frac{(M_1 + M_2)}{L^3} = -\frac{M_1}{d_1^3} - \frac{M_2}{d_2^3}$$

$$\frac{M_1 r_1}{d_1^3} = \frac{M_2 r_2}{d_2^3}$$

$$d_1 = d_2$$

$$(r_1 + x)^2 + y^2 = (r_2 - x)^2 + y^2$$

$$|r_1 + x| = |r_2 - x|$$

$$x = \frac{r_2 - r_1}{2}$$

$$d_1 = d_2 = d = \sqrt{\left(\frac{r_2 - r_1}{2}\right)^2 + y^2}$$

$$\frac{(M_1 + M_2)}{L^3} = \frac{M_1 + M_2}{d^3}$$

$$d = L$$

$$\left(r_2 - \frac{r_2 - r_1}{2}\right)^2 + y^2 = (r_2 + r_1)^2$$

$$\left(\frac{r_2 + r_1}{2}\right)^2 + y^2 = (r_2 + r_1)^2$$

$$y = \frac{\sqrt{3}}{2}L$$

Теперь рассмотрим случай, когда  $y = 0$ :

$$\frac{(M_1 + M_2)}{L^3}x = \frac{M_1}{|r_1 + x|^3}(r_1 + x) + \frac{M_2}{|x - r_2|^3}(x - r_2)$$

Такое уравнение можно решить только численными методами, или если сделать предположение, что  $M_1 \gg M_2$ . Рассмотрим каждый из четырех вариантов раскрытия модуля. Первый случай, когда маленькое тело слева от обоих больших тел:

$$|r_1 + x| < 0 \wedge |x - r_2| < 0$$

$$\frac{(M_1 + M_2)}{L^3}x = -\frac{M_1}{(r_1 + x)^2} - \frac{M_2}{(x - r_2)^2}$$

$$\frac{(M_1 + M_2)}{L^3}x(r_1 + x)^2(x - r_2)^2 = -M_1(x - r_2)^2 - M_2(r_1 + x)^2$$

$$\frac{x(r_1 + x)^2}{L^3} = -1$$

$$x \approx -L$$

Второй и третий случай, когда маленькое тело находится справа от первого тела и поочередно слева и справа от меньшего тела. Решение будем искать в виде  $x = L \mp l$

$$|r_1 + x| > 0 \wedge |x - r_2| < 0$$

$$\frac{(M_1 + M_2)}{L^3}(L - l) = \frac{M_1}{(r_1 + L - l)^2} - \frac{M_2}{l^2}$$

$$|r_1 + x| > 0 \wedge |x - r_2| > 0$$

$$\begin{aligned}
\frac{(M_1 + M_2)}{L^3}(L + l) &= \frac{M_1}{(r_1 + L + l)^2} + \frac{M_2}{l^2} \\
\frac{2(M_1 + M_2)l}{L^3} &= \frac{2M_2}{l^2} + \frac{M_1}{(r_1 + L + l)^2} - \frac{M_1}{(r_1 + L - l)^2} \\
\frac{2(M_1 + M_2)l}{L^3} &= \frac{2M_2}{l^2} + \frac{M_1((L - l)^2 - (L + l)^2)}{L^4} \\
\frac{3(M_1 + M_2)l}{L^3} &= \frac{M_2}{l^2} \\
l^3 &= \frac{M_2}{3M_1}L^3 \\
l &= \sqrt[3]{\frac{M_2}{3M_1}}L
\end{aligned}$$

Раскрытие  $|r_1 + x| < 0 \wedge |x - r_2| > 0$  не имеет смысла, так как в таком случае малое тело левее левого тела, но правее правого.

Рассмотрим частный случай когда тела двигаются по окружности. Тогда найденные точки называются точками Лагранжа. Первую пару точек принято обозначать  $L_4$  и  $L_5$ . Вторую тройку –  $L_3$ ,  $L_1$  и  $L_2$  соответственно. В точках  $L_4$  и  $L_5$  малое тело находится в устойчивом равновесии при условии, что отношение масс больших тел не менее 25. Тогда при малом отклонении оно будет вращаться вокруг них. В точках  $L_1$ ,  $L_2$  и  $L_3$  равновесие неустойчивое. В система Солнце-Земля, в точке  $L_1$  размещаются космической обсерватории для наблюдения Солнца, в точке  $L_2$  в 2021 будет размещен телескоп "Джеймс Уэбб". В системе Земля-Луна, точка  $L_1$  могла бы использовать для заправочной станции, точка  $L_1$  – для спутниковой связи с обратной стороной Луны. В точках  $L_4$  и  $L_5$  обычно скапливаются астероиды.

Источники:

[https://ru.wikipedia.org/wiki/%D0%A2%D0%BE%D1%87%D0%BA%D0%B8\\_%D0%9B%D0%B0%D0%B3%D1%80%D0%B0%D0%BD%D0%B6%D0%B0](https://ru.wikipedia.org/wiki/%D0%A2%D0%BE%D1%87%D0%BA%D0%B8_%D0%9B%D0%B0%D0%B3%D1%80%D0%B0%D0%BD%D0%B6%D0%B0)

[https://en.wikipedia.org/wiki/Lagrange\\_point](https://en.wikipedia.org/wiki/Lagrange_point)

<https://solarsystem.nasa.gov/resources/754/what-is-a-lagrange-point>

[https://www.youtube.com/playlist?list=PLbfY1f0QFa40mdgNEP\\_vESH6w31aFJS5y](https://www.youtube.com/playlist?list=PLbfY1f0QFa40mdgNEP_vESH6w31aFJS5y)