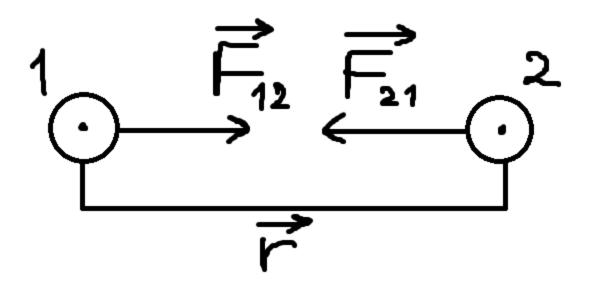
Закон всемирного тяготения. Законы Кеплера. Космические скорости.

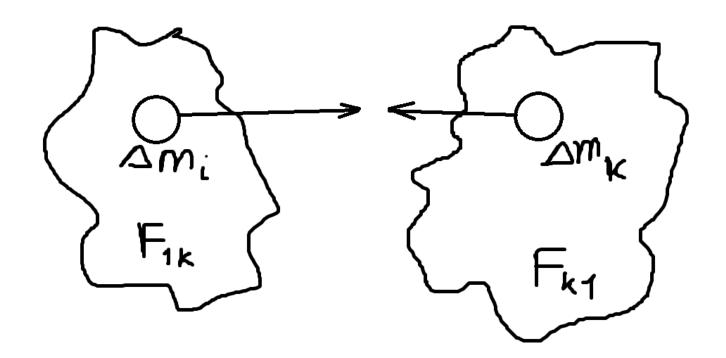
Закон всемирного тяготения

Изобразим притяжение двух тел 1 и 2 с силами $\overrightarrow{F_{12}}$ и $\overrightarrow{F_{21}}$ соответственно, где r — расстояние между телами:



$$F=\gamma \; rac{m_1 m_2}{\left|\overrightarrow{r}
ight|^2},$$

где γ — гравитационная постоянная (G)



$$\Delta \overrightarrow{F_{1k}} = \gamma \; rac{\Delta m_{i_\Delta} m_k}{\left|\overrightarrow{r_{ik}}
ight|^2} \; \overrightarrow{r_{ik}},$$

где $\overrightarrow{r_{ik}}$ — единичный вектор, определяющий направление

$$F_{12} = \sum_{i} \sum_{k} \gamma \; rac{\Delta m_{i} \Delta m_{k}}{\left| \overrightarrow{r_{ik}}
ight|^{2}} \; \overrightarrow{r_{ik}}$$

$$F_{12}=-F_{21};\;\;F=\gamma\;rac{m_1m_2}{\left|r
ight|^2}\, rac{\overrightarrow{r_{12}}}{\left|r
ight|^2}$$

Законы Кеплера

- 1 Все планеты движутся по эллипсу. Солнце в фокусе одного из этих эллипсов.
- 2 Радиус-вектор планеты описывает равные площади за равные промежутки времени.
- 3 Квадраты периодов вращения планет вокруг Солнца относятся как кубы больших полуосей их орбит.

T — период обращения вокруг Солнца.

$$w_{ ext{yck}} = rac{v^2}{r};$$

$$v=rac{2\pi r}{T} \; \Rightarrow \; w_{
m yck}=rac{4\pi^2 r}{T^2};$$

$$rac{F_1}{F_2} = rac{m_1 w_{ ext{yck}_1}}{m_2 w_{ ext{yck}_2}} = rac{m_1 r_1 T_2^2}{m_2 r_2 T_1^2};$$

Из 3 закона Кеплера заменяем отношение квадратов периодов обращения отношением кубов радиусов орбит:

$$rac{F_1}{F_2}=rac{rac{m_1}{r_1^2}}{rac{m_2}{r_2^2}}$$
, тогда из 3 закона Кеплера следует, что $F=k\,rac{m}{r^2}$, где m — масса планеты, r —

расстояние между Солнцем и планетой.

$$F=\gamma\,rac{m\cdot M_c}{r^2}$$

Космические скорости

$$\frac{mv^2}{R_2} = mg$$

$$v_1 = \sqrt{g R_{ ext{3емли}}} = \sqrt{10 \cdot 6400000} = 8000$$
 м/с

$$rac{v^2}{R_3}$$
 — центростремительное ускорение

$$v_2=dA=fdr=\gamma \, rac{mM_{\scriptscriptstyle 3}}{r^2} \; dr$$

$$A=\int dA=\int\limits_{R_2}^{+\infty} \gamma \; rac{mM_3}{r^2} \; dr=-\gamma rac{mM_3}{r}igg|_{R_3}^{+\infty}=\gamma \; rac{mM_3}{R_3}=A$$

Если
$$mg=\gamma \; rac{mM_{\scriptscriptstyle 3}}{R_{\scriptscriptstyle 3}^2} \; \Rightarrow \; mgR_{\scriptscriptstyle 3}=\gamma \; rac{mM_{\scriptscriptstyle 3}}{R_{\scriptscriptstyle 3}}$$

$$A=mgR_{\scriptscriptstyle 3}=rac{mv^2}{2} \;\Rightarrow\; v_2=\sqrt{2gR_{\scriptscriptstyle 3}}=\sqrt{2\cdot 10\cdot 6400000}pprox 11$$
 км/с