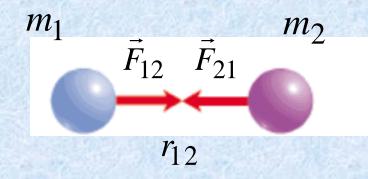
## Закон всемирного тяготения

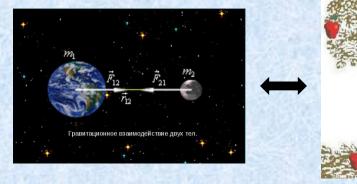
$$F = G \frac{m_1 m_2}{r_{12}^2}$$

$$\vec{F} = G \frac{m_1 m_2}{r_{12}^3} \vec{r}_{12}$$

$$F = G \frac{m_1 m_2}{r_{12}^2} \qquad \vec{F} = G \frac{m_1 m_2}{r_{12}^3} \vec{r}_{12} \qquad G = 6.67 \cdot 10^{-11} \, H \cdot M^2 / \kappa z^2$$



 $r_{12}$  — расстояние между центрами масс тел



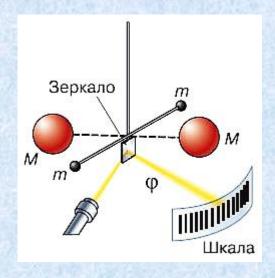
Силы тяготения – центральные

## Эксперимент Кавендиша (1798 г.)



Г. Кавендиш 1731 - 1810

Самый богатый из учёных и самый учёный из богачей. Ж.Био.



Определена гравитационная постоянная

 $G = 6.71 \cdot 10^{-11} \text{ M}^3 / (\text{K} \cdot \text{C}^2) \quad [6.67]$ 

Рассчитана средняя плотность Земли

 $\rho = 5,48 \cdot 10^3 \, \text{kg/m}^3 \, [5,52]$ 

#### Macca

Инертная масса — входит в выражение второго закона Ньютона, мера инертности тела

Гравитационная масса — входит в выражение закона всемирного тяготения, мера гравитационного взаимодействия

$$m_{\text{ин}} = m_{\text{грав}}$$
 ?

Да, с точностью 10<sup>-13</sup>

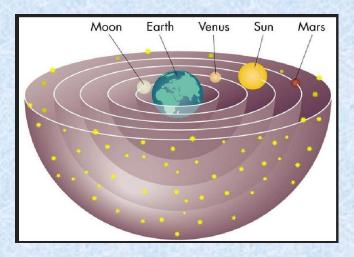
### Закон всемирного тяготения



#### Геоцентрическая система мира

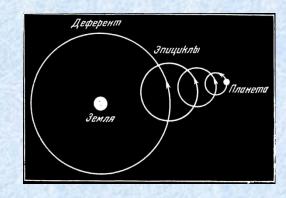


Клавдий Птолемей 90 – 168 гг, Александрия

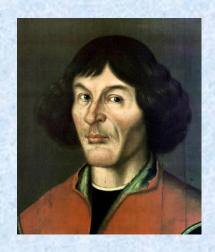


Epicycle Planet
Earth
Deferent

Легче, кажется, двигать самые планеты, чем постичь их сложное движение К. Птолемей



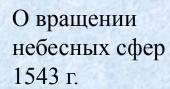
## Гелиоцентрическая система Коперника



Николай Коперник 1473 — 1543



Геоцентрическая система



Гелиоцентрическая система

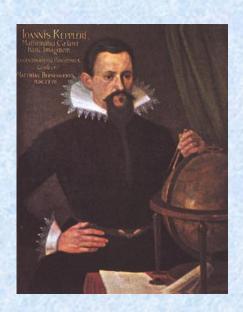


net, in quo terram cum orbe lunari tanquam epicyclo contineri diximus. Quinto loco V enus nono menfe reducitur. Sextum denieg locum Mercurius tenet, octuaginta dierum spacio circu currens, In medio uero omnitum resider Sol. Quis enimin hoc

# Законы Кеплера



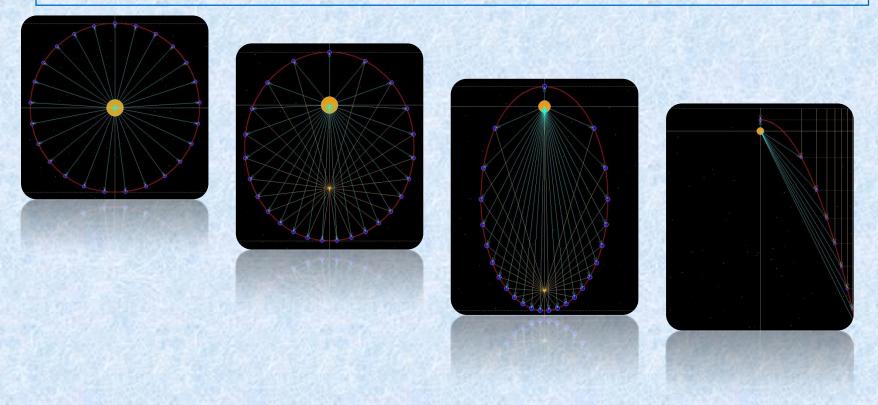
Тихо Браге 1546 – 1601



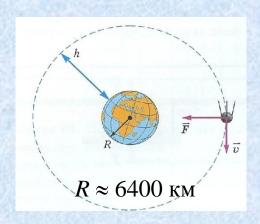
Иоганн Кеплер 1571 – 1630

## Первый закон Кеплера

Каждая планета движется вокруг Солнца по эллипсу, в одном из фокусов которого находится Солнце



### Движение спутников



У поверхности Земли

$$\frac{GMm}{R_3^2} = mg \Rightarrow g = \frac{GM}{R_3^2}$$

$$\frac{GM}{R_3 + h^2} = g \frac{R_3^2}{R_3 + h^2} = \frac{v^2}{R_3 + h}$$

Первая космическая скорость  $h=0 \Rightarrow v_I = \sqrt{gR_3}$ 

$$h = 0 \Rightarrow v_I = \sqrt{gR_3}$$

$$T = \frac{2\pi}{R_3} \frac{R_3 + h}{R_3 \sqrt{g}} \quad T = 1 \text{сут} - \text{геостационарная орбита}$$

 $v_I \approx 7.8 \text{ km/c}$ 

Вопрос: Почему спутник может висеть над одной точкой только на экваторе?

## Момент импульса

Момент импульса (угловой момент)  $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = \vec{r} \times m\vec{v}$ 

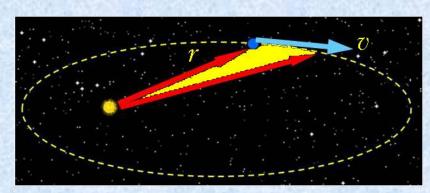
$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = \vec{r} \times m\vec{v}$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d\vec{r}}{dt} \times m\vec{v} + \vec{r} \times \left(m\frac{d\vec{v}}{dt}\right)_{\vec{F}}$$

В центральном поле 
$$\vec{F} \uparrow \uparrow \vec{r} \implies \frac{d\vec{L}}{dt} = 0, \quad \vec{L} = \mathrm{const}$$

Закон сохранения момента импульса

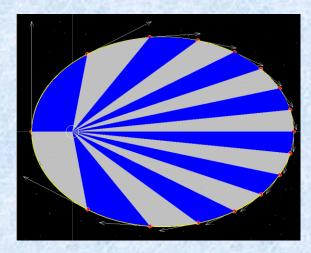
## Второй закон Кеплера



$$dS = \frac{1}{2}r\sin\theta vdt = \frac{1}{2}|\vec{r} \times \vec{v}|dt = \frac{|\vec{L}|}{2m}dt$$

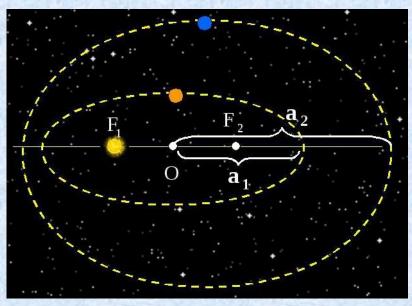
$$\vec{L} = \text{const} \implies \frac{dS}{dt} = \text{const}$$

Радиус-вектор планеты за равные времена описывает равные площади



# Третий закон Кеплера

На круговой орбите: 
$$\frac{GM}{R^2} = \frac{v^2}{R} \Rightarrow v = \sqrt{\frac{GM}{R}} \qquad T = \frac{2\pi R}{v} = \frac{2\pi}{\sqrt{GM}} R^{3/2}$$



Квадраты периодов обращения планет вокруг Солнца относятся, как кубы больших полуосей орбит планет.

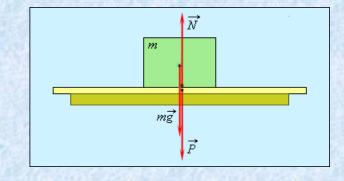
$$\frac{T_1^2}{T_2^2} = \frac{a_1^3}{a_2^3}$$

#### Масса. Вес. Сила тяжести. Невесомость.

Правильно ли написано: «Слон при высоте 2,5-3,5 метров может весить 5000 кг или 5 тонн»?

<u>Вес тела</u> – сила, с которой тело действует не неподвижную относительно него опору или подвес.

III закон Ньютона: |P| = |N|

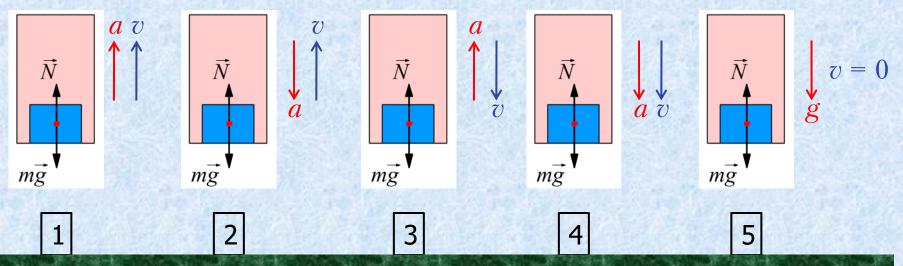


II закон Ньютона:  $m\vec{g} + \vec{N} = m\vec{a}$ 

P = mg только если a = 0, т.е. если система отсчета, связанная с телом инерциальная

#### Bec

**<u>Вопрос</u>**: Как соотносятся вес тела и сила тяжести в следующих ситуациях?.



Вопрос: Чему равен вес неподвижного тела на наклонной плоскости?.

**<u>Вопрос</u>**: Может ли вес неподвижного тела быть не сонаправлен силе тяжести?.

#### Невесомость



Невесомость: исчезновение веса (взаимодействия с опорой) при движении опоры с ускорением свободного падения

Тело под действием внешних сил будет в состоянии невесомости, если

- •Действующие силы являются только массовыми (силы тяготения)
- •Поле этих сил локально однородно
- •Начальные скорости всех частиц тела по модулю и направлению одинаковы

Так что же значит «*идеальный вес* для мужчин и женщин»?