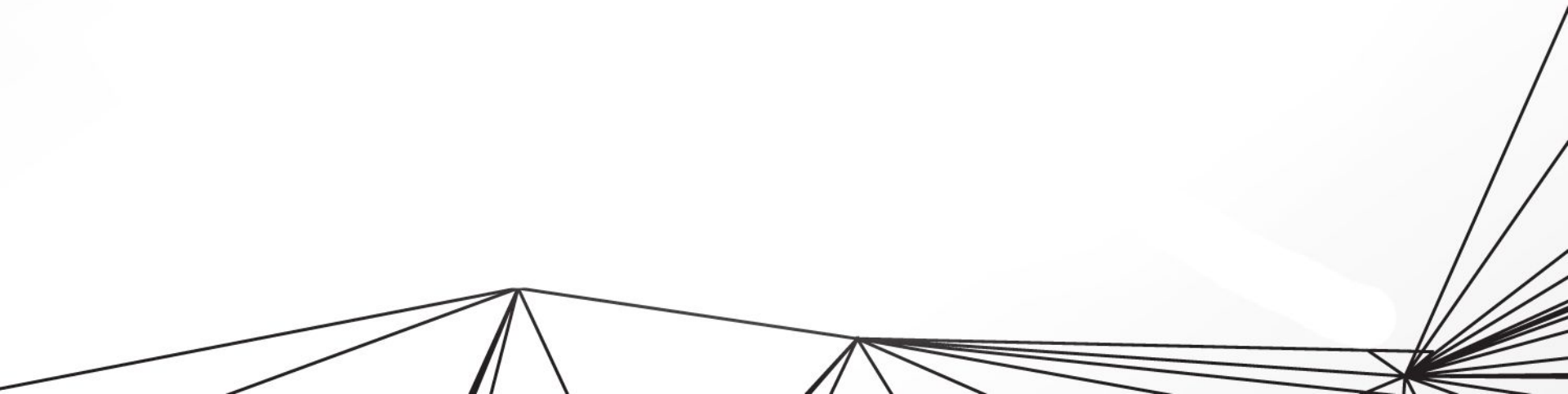


Силы всемирного тяготения

10 класс



Ликбез 1.

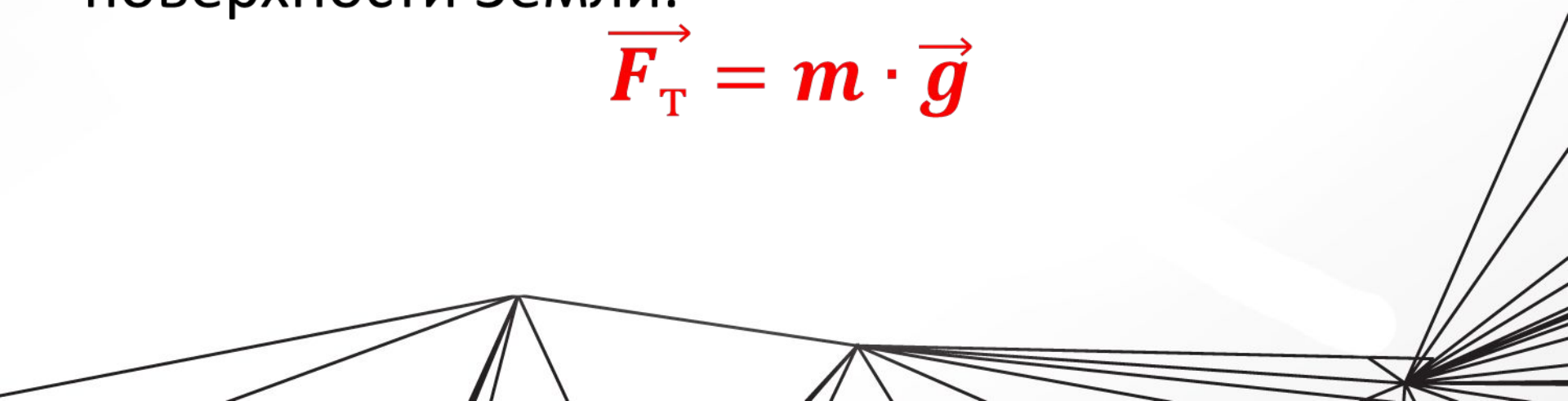
Второй закон Ньютона:

$$F = ma$$

Второй закон Ньютона:

$$\vec{F}_1 = -\vec{F}_2$$

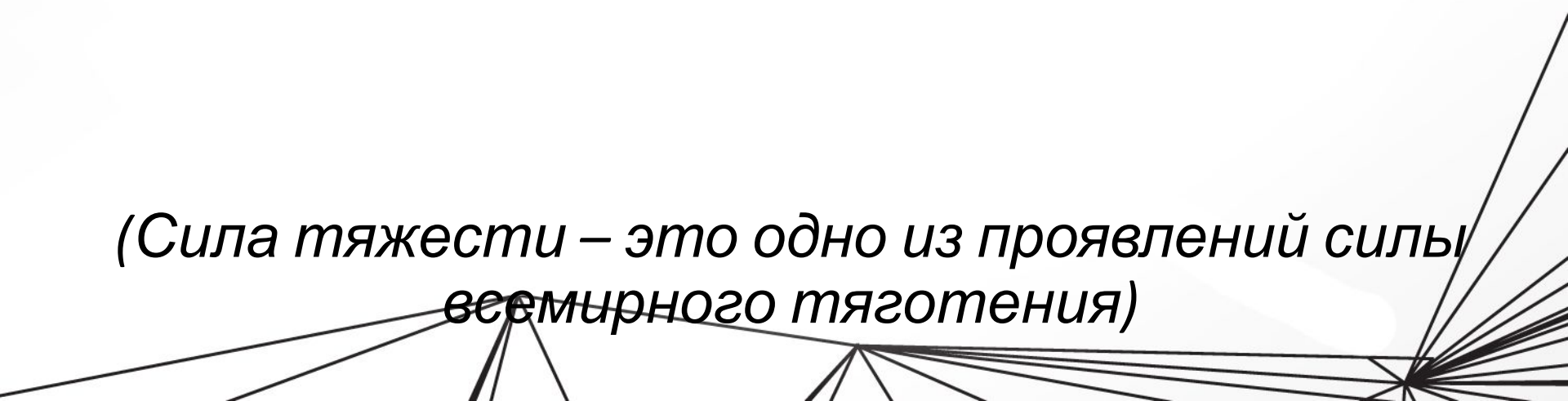
Сила тяжести — сила, действующая на любое физическое тело, находящееся вблизи поверхности Земли.

$$\vec{F}_T = m \cdot \vec{g}$$


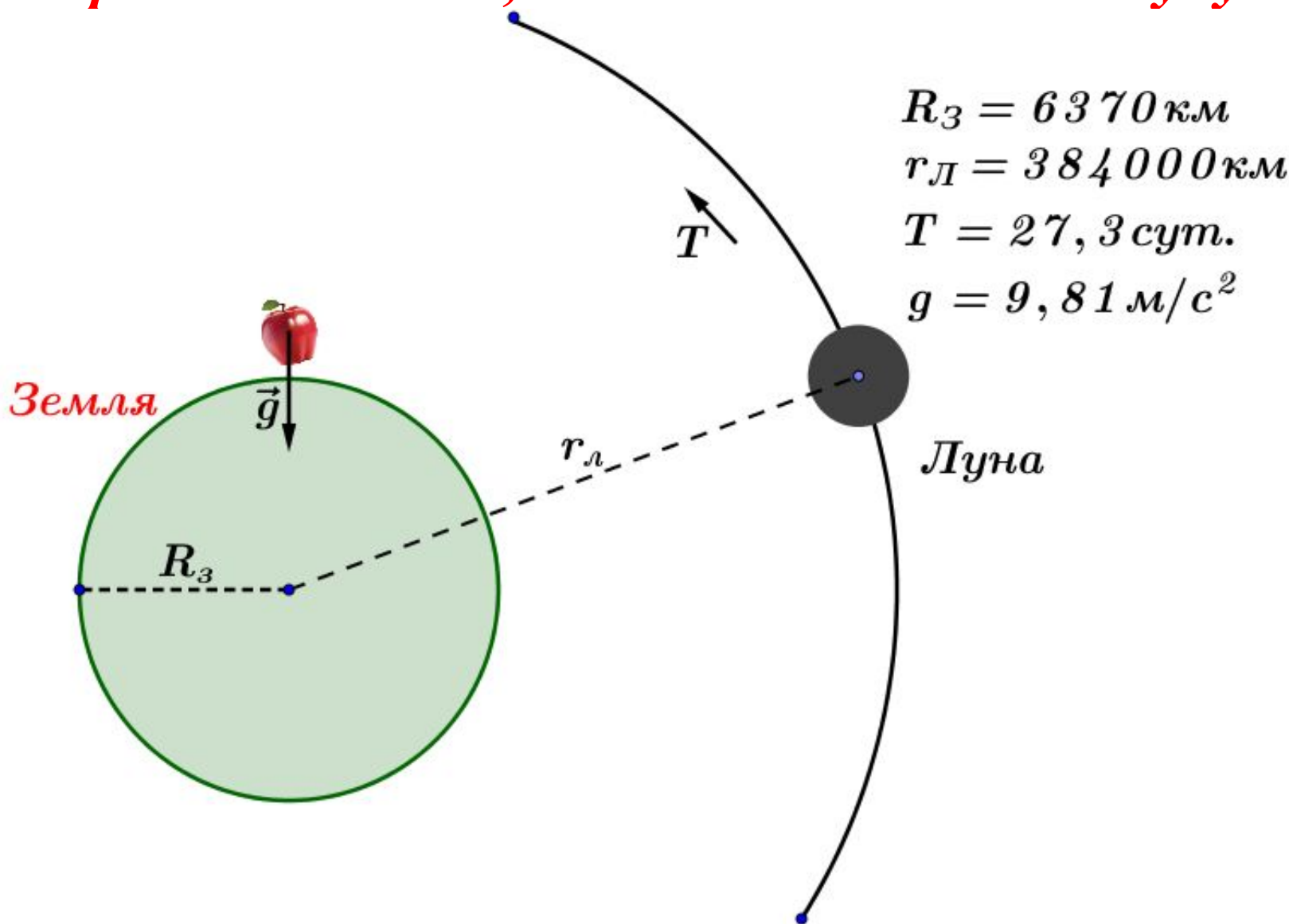
Сила всемирного тяготения

Ньютон догадался, что сила тяготения, сила, с которой Земля удерживает Луну на орбите, сила которая удерживает на орбите планеты является одной и той же природы и называется она **СИЛОЙ ВСЕМИРНОГО ТЯГОТЕНИЯ.**

(Сила тяжести – это одно из проявлений силы всемирного тяготения)

Abstract geometric lines in black and grey, radiating from various points at the bottom of the slide, creating a network-like pattern.

Сравним действие Земли на тела, находящиеся у поверхности Земли, и действие Земли на Луну.



1. Сравним r_L и R_3 :

$$\frac{r_L}{R_3} = ?$$

2. Так как Луна движется по окружности, то она движется с ускорением (центростремительным).

Сравним g и a_L :

$$g = 9,81 \text{ м/с}^2;$$

$$a_L = \omega^2 \cdot r_L; \quad \omega = \frac{2\pi}{T};$$

$$a_L = \frac{4\pi^2}{T^2} \cdot r_L$$

$$\frac{g}{a_L} = ?$$

Вывод 1: $a_L \sim \frac{1}{r^2}$ (Ньютон 1667 г.)

3. С каким ускорением будет двигаться яблоко, если его переместить на лунную орбиту?

(с таким же что и сама Луна)

По II-му закону Ньютона:

$$F \sim \frac{1}{r^2} \quad (F \text{ — сила притяжения})$$

$$F \sim m \quad (m \text{ — масса притягиваемого тела})$$

4. По III-му закону Ньютона:

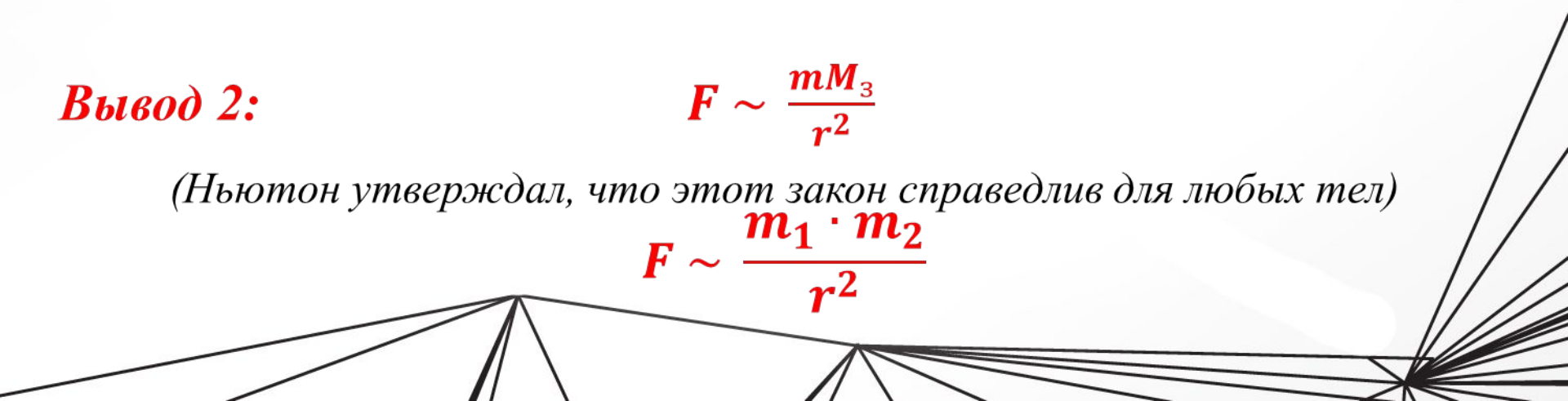
Так как Земля и Луна притягиваются друг к другу, то

$$F \sim M_3 \quad (M_3 \text{ — масса Земли})$$

Вывод 2:

$$F \sim \frac{mM_3}{r^2}$$

(Ньютон утверждал, что этот закон справедлив для любых тел)

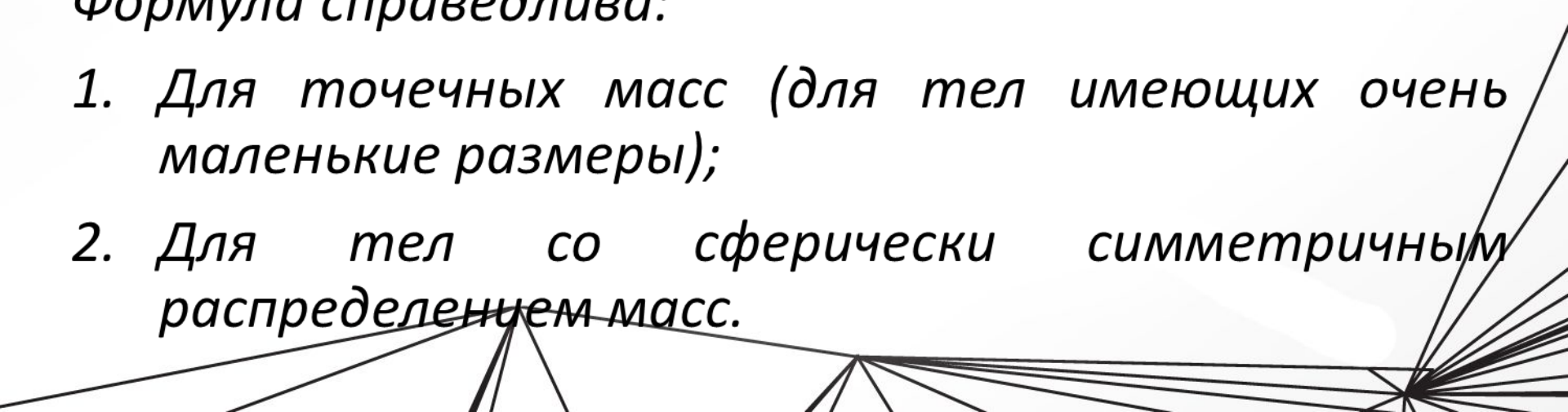
$$F \sim \frac{m_1 \cdot m_2}{r^2}$$


Закон всемирного тяготения

$$F = G \frac{m_1 \cdot m_2}{r^2} \quad (1687 \text{ г.})$$

Тела притягиваются друг к другу с силой, модуль которой прямо пропорционален произведению масс этих тел и обратно пропорционален квадрату расстояния между ними.

Формула справедлива:

1. Для точечных масс (для тел имеющих очень маленькие размеры);
 2. Для тел со сферически симметричным распределением масс.
- 

- **G — Гравитационная постоянная**

Единицы измерения: **$[G] = \frac{H \cdot m^2}{кг^2}$**

В 1798 г. Генри Кавендиш определил, что

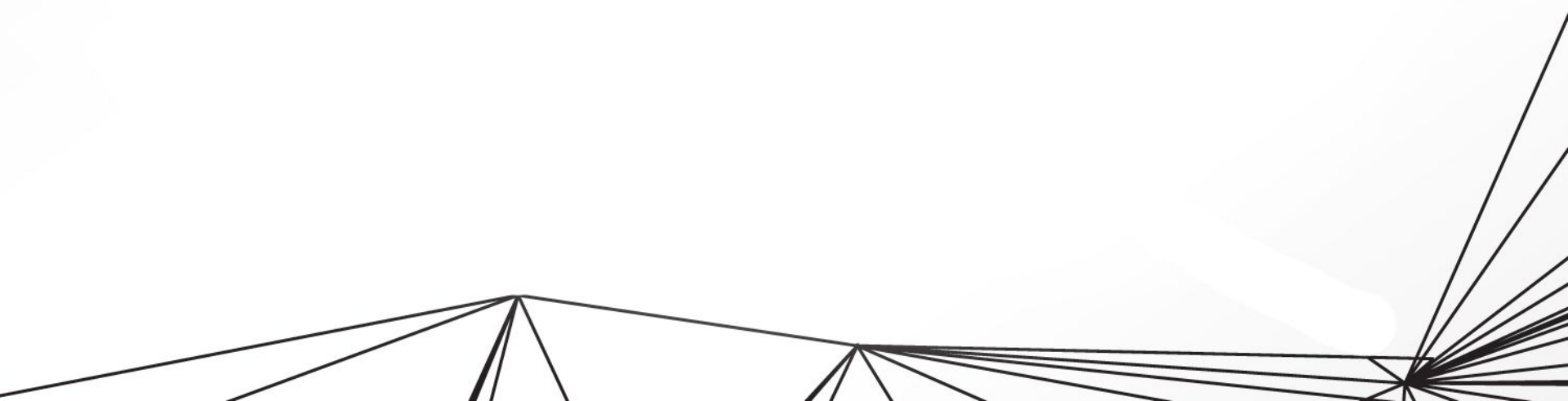
$$**G = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{H \cdot m^2}{кг^2}**$$

Задача 1.

•

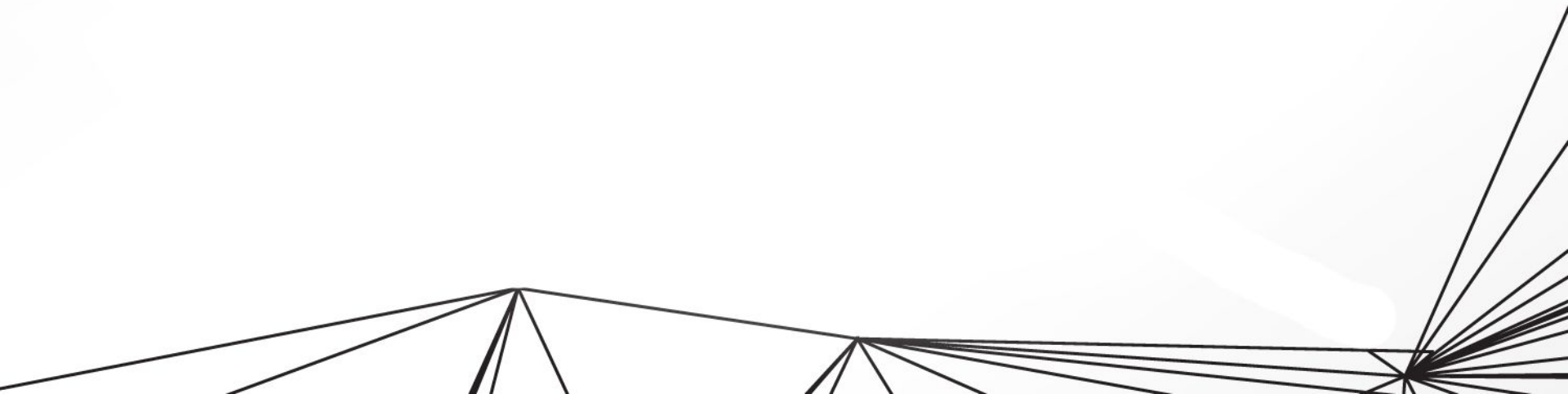
Найдите массу Земли используя всемирный закон тяготения.

$$mg = G \frac{mM_3}{R_3^2}$$



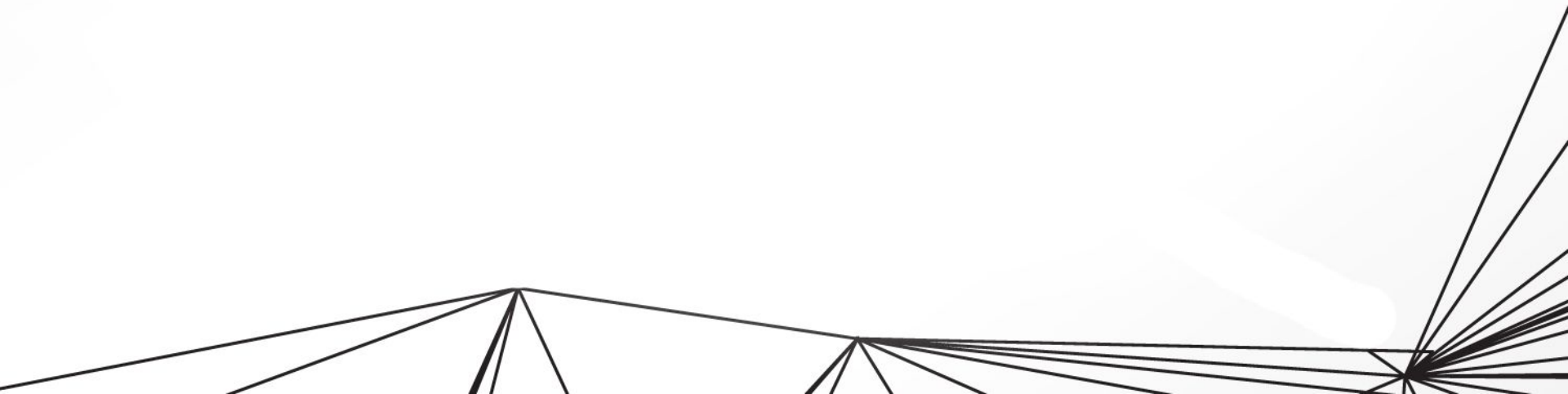
Задача 2.

С какой силой притягивает к станции массой 179 тонн транспортный космический корабль массой 9 тонн в случае если корабль находится от станции на расстоянии 50 м.



Задача 3.

- Определите ускорение свободного падения на Юпитере, если средняя плотность планеты равна 1300 кг/м^3 , а радиус составляет 71000 км.



Задача 4.

Определите массу планеты, во круг которой вращается спутник по круговой орбите радиусом 3800 км, с периодом 2 часа.

