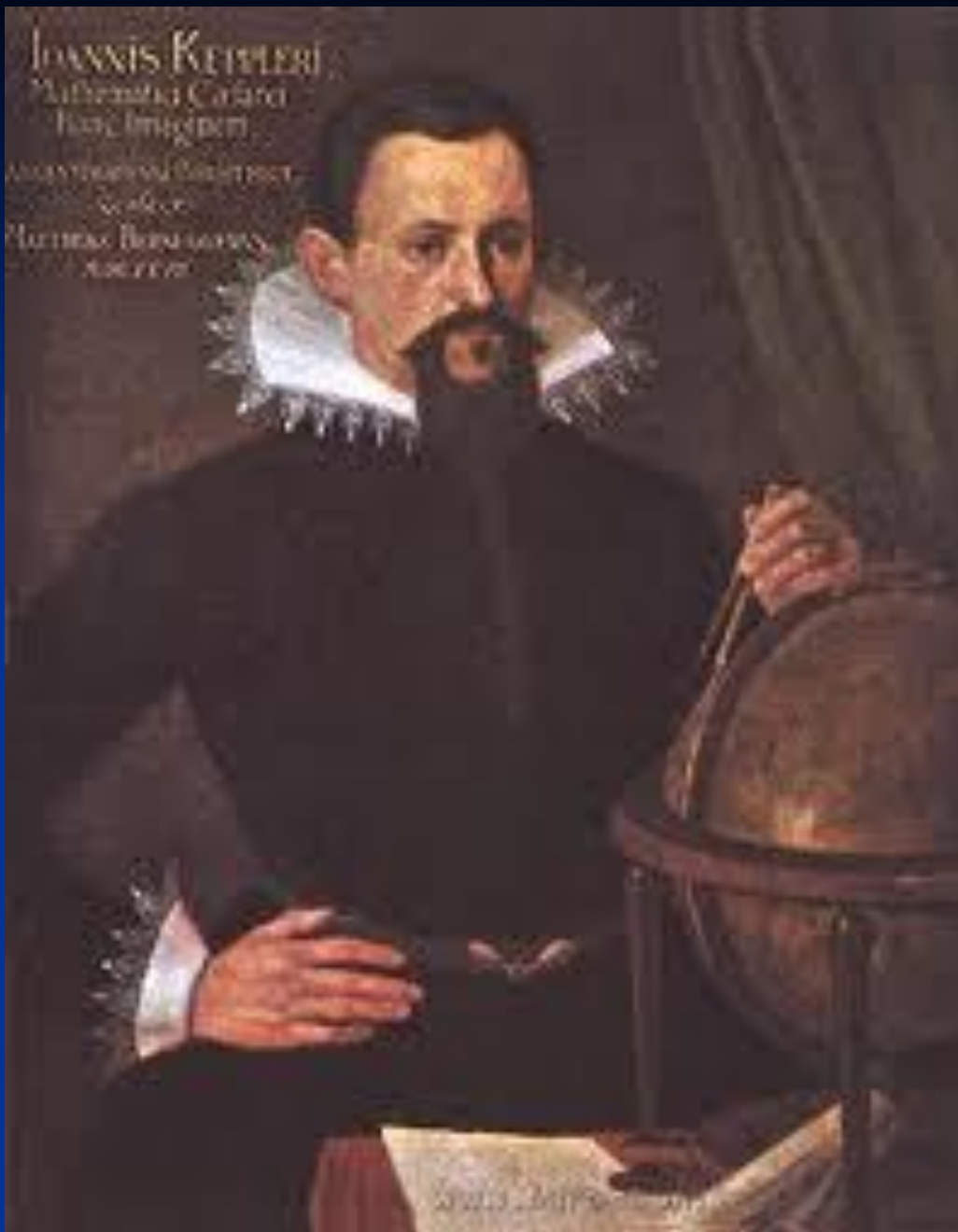


Гравитационные силы

- **Силы гравитационного притяжения существуют между всеми материальными телами во Вселенной. Эта сила позволяет существовать большим скоплениям массы, то есть звездам и планетам. Многие явления в природе объясняются действием сил всемирного тяготения. Движение планет в Солнечной системе, движение искусственных спутников Земли, траектории полета баллистических ракет, движение тел вблизи поверхности Земли, исчезновение материи и энергии в области черной дыры – все эти явления находят объяснение на основе закона всемирного тяготения и законов динамики.**





Иоганн
Кеплер
(1571—1630)

Формулировка закона всемирного тяготения.

- *Все тела притягиваются друг к другу с силой, прямо пропорциональной их массам и обратно пропорциональной квадрату расстояния между ними*

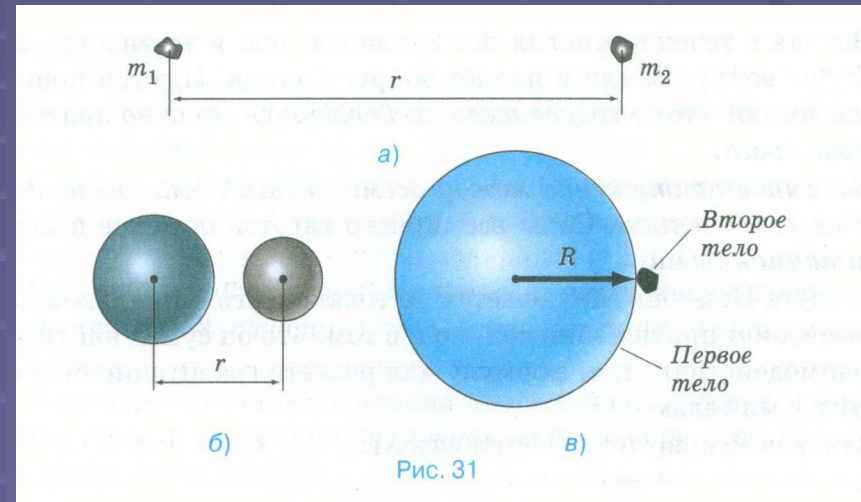
$$F = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

F – сила гравитационного притяжения
 m_1, m_2 – массы взаимодействующих тел, кг
 r – расстояние между телами (центрами масс тел), м
 G – коэффициент (гравитационная постоянная) $\approx 6,7 \cdot 10^{-11} \text{ Н} \cdot \text{м}^2 / \text{кг}^2$

Граница применимости закона

Закон всемирного тяготения справедлив только для:

- а) тел, размеры которых значительно меньше, чем расстояния между ними;
- б) тел, имеющих форму шара;
- в) для шара большого радиуса, взаимодействующего с телами, размеры которых значительно меньше размеров шара.



Физический смысл гравитационной постоянной G

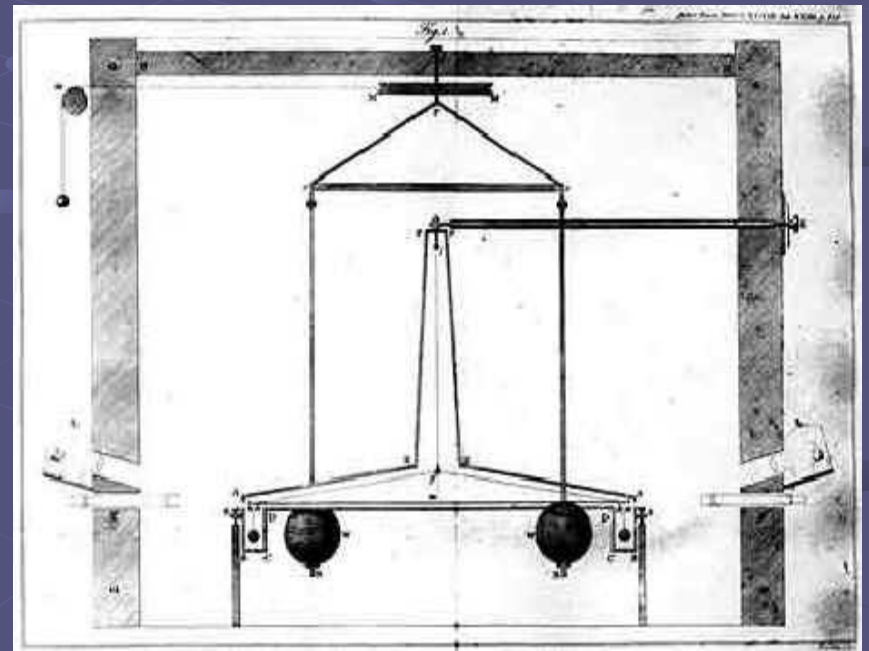
Коэффициент пропорциональности G одинаков для всех тел в природе. Его называют гравитационной постоянной :

$G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ Н м}^2/\text{кг}^2 \text{ (СИ)}$ Гравитационная постоянная численно равна силе притяжения между двумя точечными телами массой **1** кг каждое, если расстояние между ними равно **1** м.

$$G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ Н м}^2/\text{кг}^2 \text{ (СИ)}$$

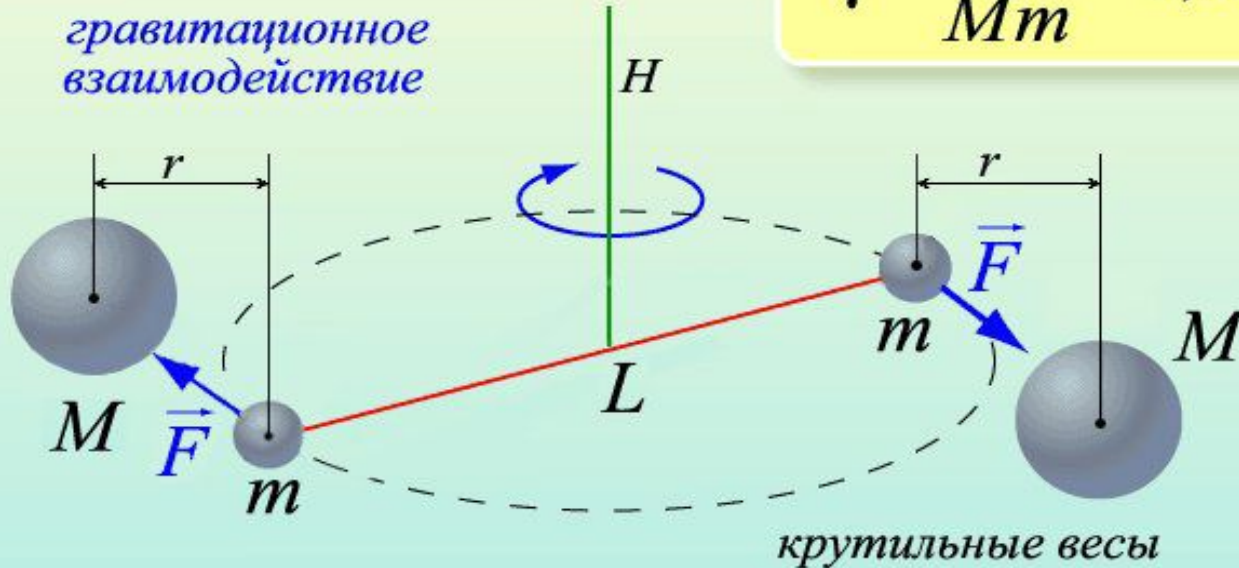
Торсионные весы, на которых Генри Кавендиш в 1797 г. впервые измерил постоянную всемирного тяготения G

Английский ученый лорд Кавендиш в 18 веке проделал опыт по измерению гравитационной постоянной с помощью крутильных весов. Этот опыт доказал также, что гравитационное взаимодействие существует между любыми телами.



Опыт Кавендиша

$$\gamma = \frac{Fr^2}{Mm} = 6,65 \cdot 10^{-11} \frac{\text{Н} \cdot \text{м}^2}{\text{кг}^2}$$



H – тонкая нить

L – двухметровый стержень

m – свинцовые шары (диаметром 5 см и массой 775 г)

M – свинцовые шары (диаметром 20 см и массой 49,5 кг)

r – расстояния между большими и малыми шарами

Современные
торсионные
весы, на
которых ученые
из
Вашингтонского
университета,
уточняют
значение
постоянной
всемирного
тяготения G .



Исаак Ньютон (1643-1727)

- Исаак Ньютон (портрет работы неизвестного художника). Без преувеличения один из величайших научных умов за всю историю человечества. Именно Ньютону мы обязаны той картиной физического мира, которая сложилась к сегодняшнему дню.



Надгробие на могиле Ньютона

«Здесь покоится сэр Исаак Ньютон, дворянин, который почти божественным разумом первый доказал с факелом математики движение планет, пути комет и приливы океанов. Он исследовал различие световых лучей и проявляющиеся при этом различные свойства цветов... Пусть смертные радуются, что существует такое украшение рода человеческого».



- Знаменитой яблони в родовом поместье Ньютона в Вулсторпе (графство Линкольншир, Англия) давно нет, однако путем черенкования от нее произведено уже не одно поколение новых яблонь. Эта, например, растет во дворе колледжа Бэбсон в Уэлсли (штат Массачусетс, США)

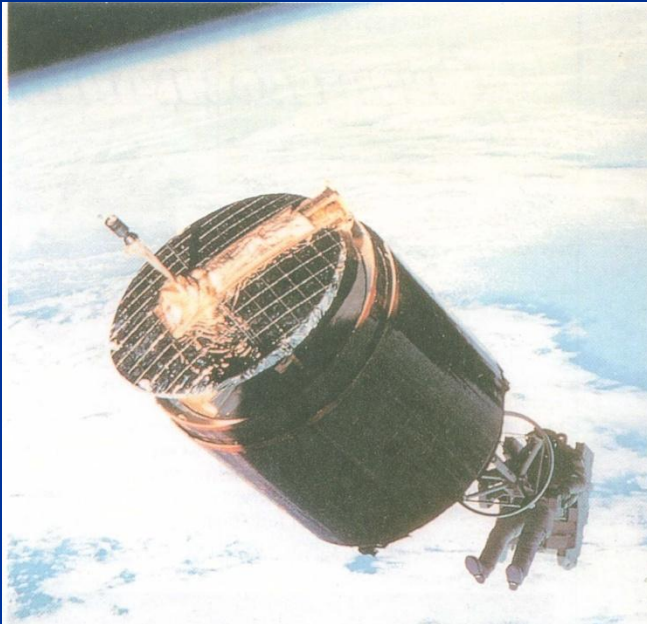


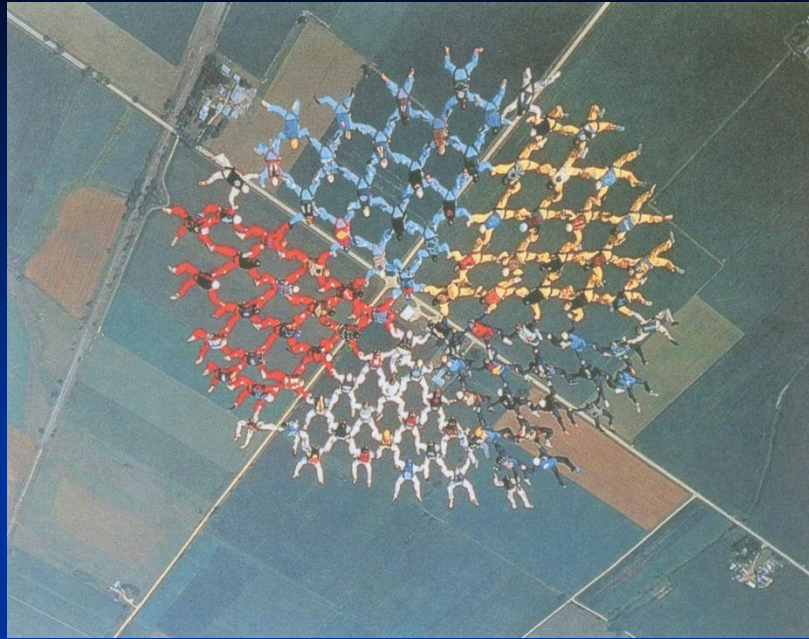
Примеры проявления
силы всемирного
тяготения

$$F = G \frac{M}{r^2} m = mg.$$

Одним из проявлений силы всемирного тяготения является *сила тяжести*. Так принято называть силу притяжения тел к Земле вблизи ее поверхности.

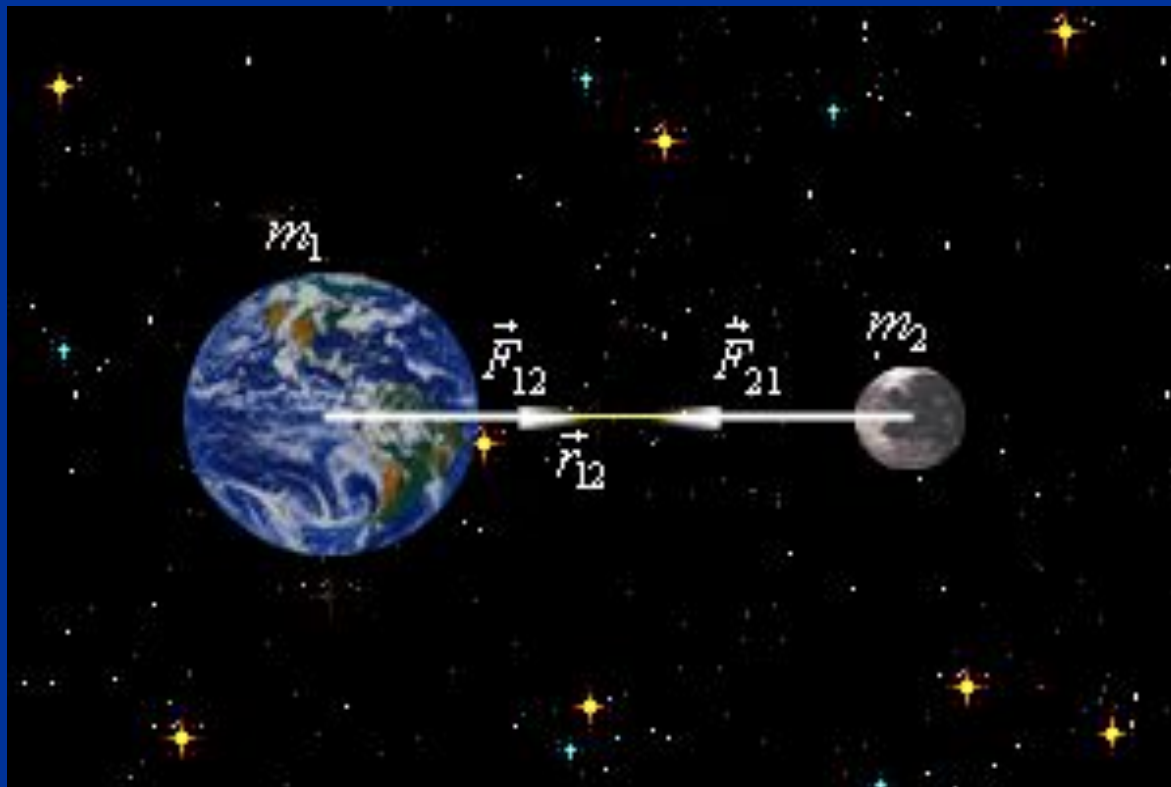
Сила тяжести направлена к центру Земли. В отсутствие других сил тело свободно падает на Землю с ускорением свободного падения.





На этом снимке 93 парашютиста, держась друг за друга, летят вниз со скоростью 180 км/ч. Образовать подобную фигуру в воздухе и падать с одинаковой скоростью им помогают законы физики.

Приливы и отливы морей и океанов является
следствием гравитационного взаимодействия



$$g = G \frac{M}{R^2}$$

Ускорение свободного падения на Земле

- Значение ускорения свободного падения на поверхности однородной шарообразной планеты можно определить, если известны масса M и радиус R планеты:
- Если применить эту формулу для вычисления ускорения свободного падения на поверхности Земли, мы получим

$$g = G \frac{M}{R^2}$$

$$g = (6,6742 \cdot 10^{-11}) \frac{5,9736 \cdot 10^{24}}{(6,371 \cdot 10^6)^2} = 9,822 \text{ м/с}^2$$

Ускорение свободного падения зависит

- От высоты над поверхностью Земли;
- От широты местности (Земля неинерциальная система отсчета);
- От плотности пород земной коры;
- От формы Земли (приплюснута у полюсов).

Практическое применение ускорения свободного падения

- На одной и той же широте местности значения g могут быть различны. Связано это с различиями в плотности земных недр. Там, например, где земные недра имеют большую плотность (например, где залегает месторождение железной руды), значение g будет больше среднего: $g > g_{\text{ср}}$. Отклонение g от среднего значения называют гравитационной аномалией. На этом основана гравиметрическая разведка недр Земли.

$$g_{\text{Л}} = G \frac{M_{\text{Л}}}{R_{\text{Л}}^2} = G \frac{M_{\text{З}}}{T_{\text{З}}^2} \frac{3,7^2}{81} = 0,17 g = 1,66 \text{ м/с}^2.$$

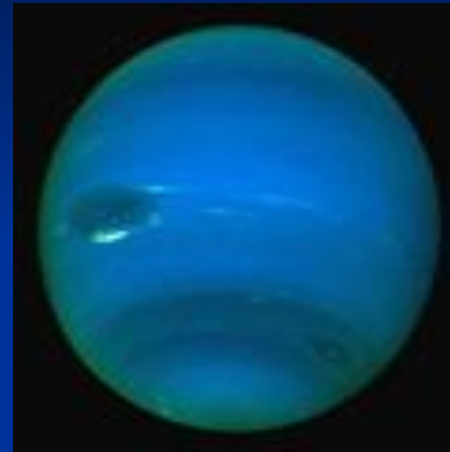
Ускорение свободного падения на Луне

Собственное гравитационное поле Луны определяет ускорение свободного падения $g_{\text{Л}}$ на ее поверхности. Масса Луны в 81 раз меньше массы Земли, а ее радиус приблизительно в 3,7 раза меньше радиуса Земли. Поэтому ускорение $g_{\text{Л}}$ определится выражением:

$$g_{\text{Л}} = G \frac{M_{\text{Л}}}{R_{\text{Л}}^2} = G \frac{M_{\text{З}}}{T_{\text{З}}^2} \frac{3,7^2}{81} = 0,17 g = 1,66 \text{ м/с}^2.$$

Применение закона при открытии НОВЫХ ПЛАНЕТ

Истинная орбита планеты Уран не совпала с расчетной на основе закона всемирного тяготения. Возмущение было вызвано наличием ещё одной планеты, находящейся за Ураном. Таким образом были обнаружены планеты Нептун и Плутон.



МОУ СОШ им. К.Карданова с.Аушигер

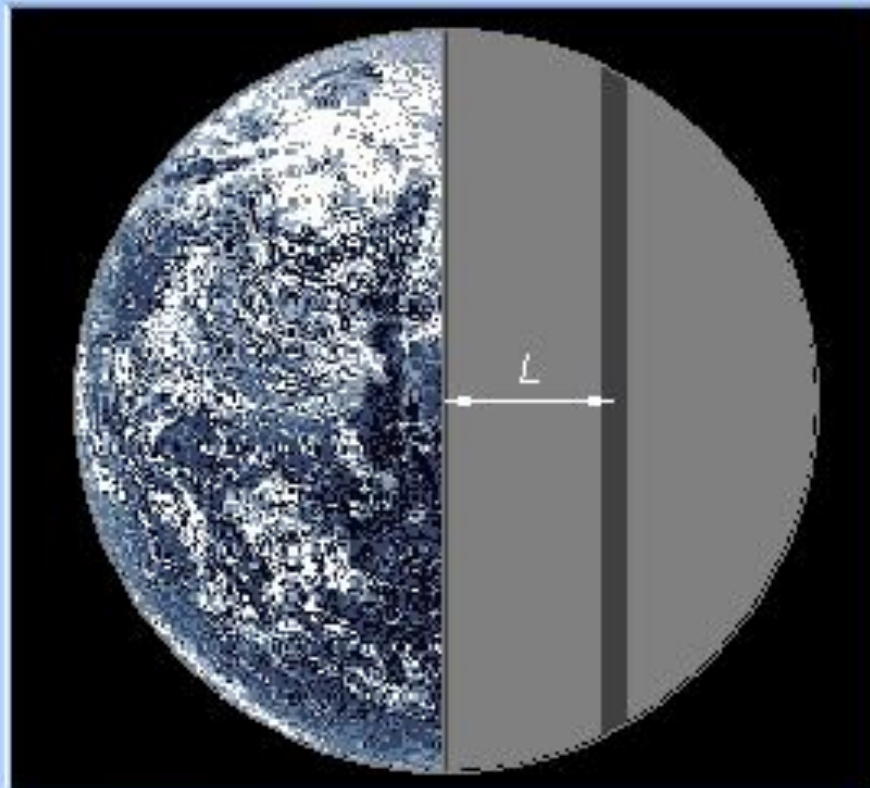




Карданов
Кубати
Локманович –
Герой
Советского
Союза, генерал-
майор авиации
1917

МОДЕЛЬ №1

«Гравитация внутри Земли»

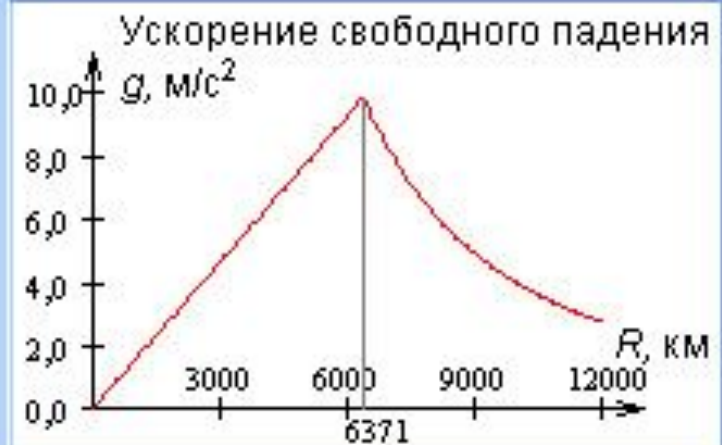


Старт

Расстояние от центра Земли до

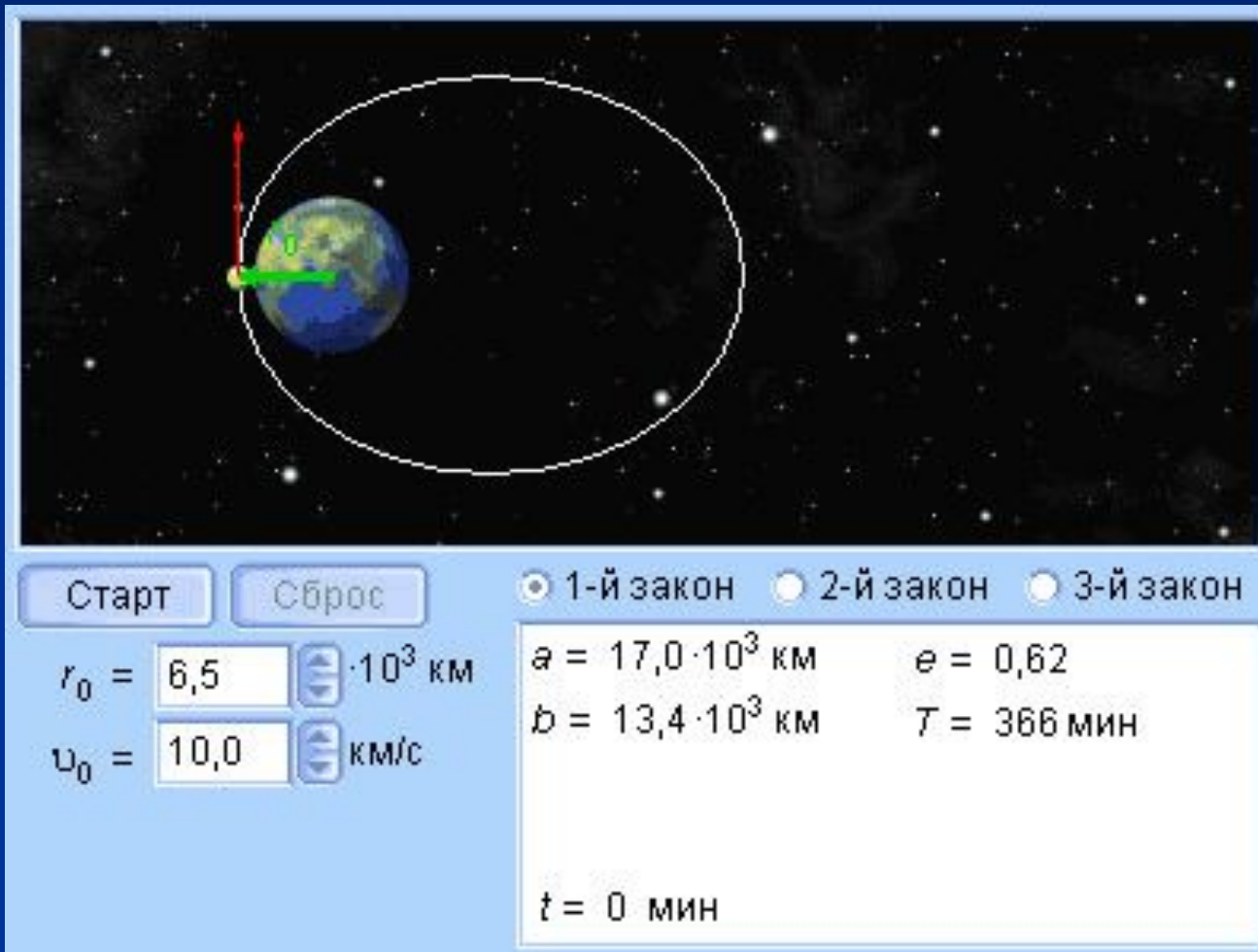
Сброс

центра тоннеля, $L =$ км



МОДЕЛЬ №2

«Законы Кеплера»



Старт Сброс

$r_0 = 6,5 \cdot 10^3$ км

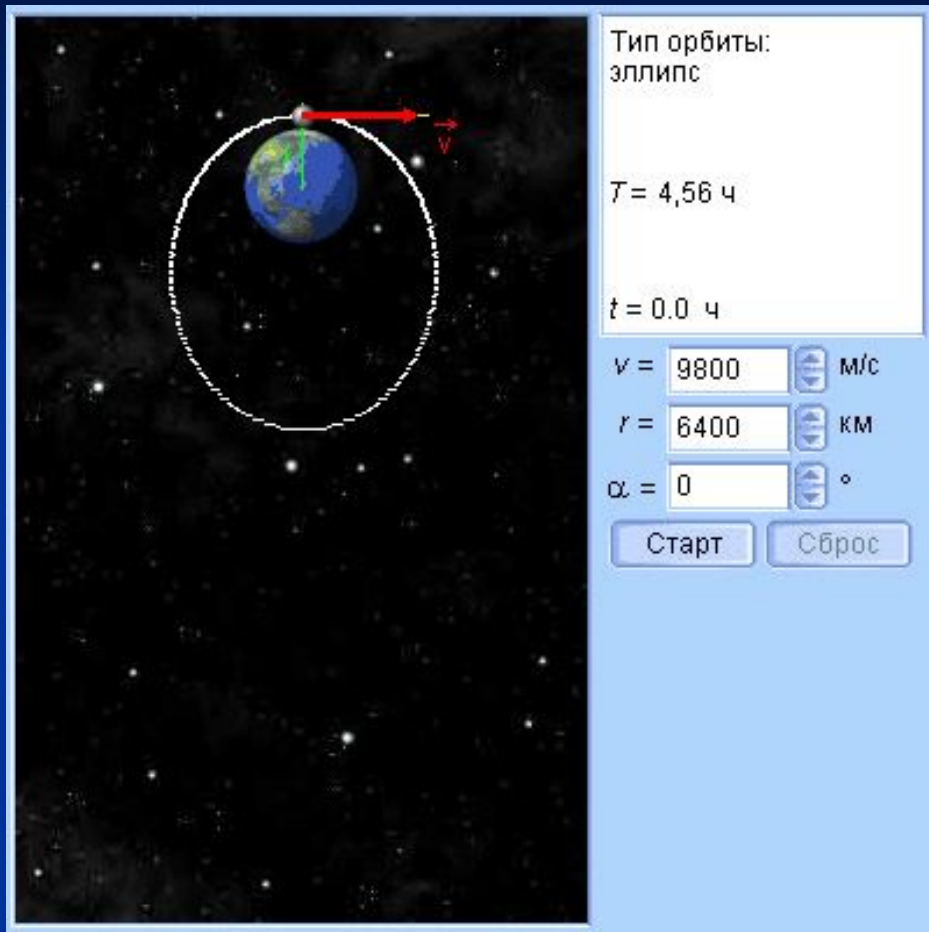
$v_0 = 10,0$ км/с

1-й закон 2-й закон 3-й закон

$a = 17,0 \cdot 10^3$ км $e = 0,62$

$b = 13,4 \cdot 10^3$ км $T = 366$ мин

$t = 0$ мин



МОДЕЛЬ №3 «Движение спутников в поле тяготения Земли»





**Где-то в мирах есть чёрные дыры,
Они обладают зловещею силой.
Втянут звезду - и как не бывало.
Даже Вселенная будто пропала.**



**А шарик земной лихо кружится —
Он среди звёзд один веселится.
Не ведает - чёрные дыры
Полны сногшибательной силы.**

Кратковременная контрольная работа.

- 1. На каком расстоянии сила притяжения двух шариков массами по 1 г равна $6,7 * 10^{-17}$ Н?
А) 1 см; Б) 1 м; В) 1 км; Г) 10 см.
- 2. Космическая ракета удаляется от Земли. Как изменится сила тяготения, действующая со стороны Земли на ракету, при увеличении расстояния до центра Земли в 3 раза?
А) увеличится в 3 раза; Б) уменьшится в 3 раза;
В) уменьшится в 9 раз; Г) не изменится.
- 3. Масса Луны примерно в 81 раз меньше массы Земли. Чему равно отношение силы всемирного тяготения F_1 , действующей со стороны Земли на Луну, к силе F_2 , действующей со стороны Луны на Землю?
А) 81; Б) 9; В) 1; Г) 1/81.
- 4. Камень свободно падает с высоты 80 м. Сколько времени продолжалось свободное падение?
А) 80 с; Б) 8 с; В) 4с; Г) 40 с.
- 5. Как изменится сила притяжения между двумя телами, если расстояние между ними удвоится, а масса одного тела уменьшится в два раза.
А) увеличится в 4 раза; Б) уменьшится в 4 раза;
В) уменьшится в 8 раз; А) увеличится в 8 раз.



