

$$T^2 = \frac{1296 \cdot 1256 \cdot 3 \cdot 3600}{21,2} = \frac{1,63 \cdot 10^6 \cdot 10800}{21,2} = \frac{163 \cdot 108 \cdot 10^8}{21,2} = 7,69 \cdot 10^8 = \\ = 83,05 \cdot 10^{11} \text{ с}^2 = 8,305 \cdot 10^{12} \text{ с}^2$$

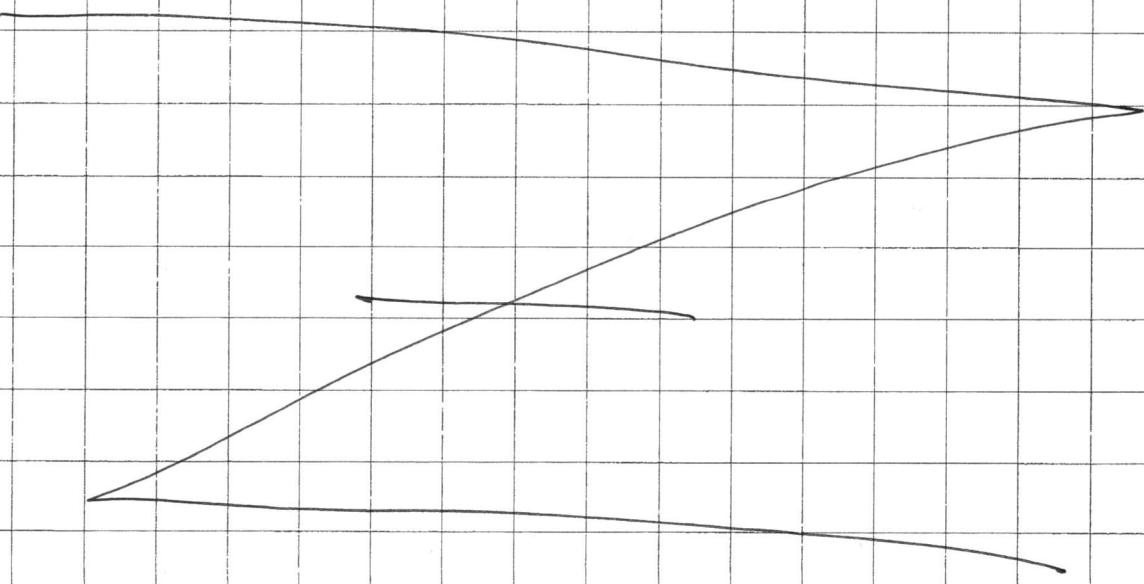
Далее нужно избавить из этого корень!

$$T = \sqrt{8,305 \cdot 10^{12}} = 10^6 \sqrt{8,305} \approx 10^6 \sqrt{2,9^2} = 2,9 \cdot 10^6 \text{ с} =$$

$$= \frac{2900000}{3600} = \frac{29000}{36} \cancel{600} T = \\ = \frac{29000}{864} \text{ сут} = 33,57 \text{ сут} \approx 33,6 \text{ сут}$$

итак, период обращения Селены равен 33,6 суток

Ответ: 33,6 суток



Найдём максимум первой орбитографии и радиус
Динкинеша:

измерим линейкой расстояние между двумя
краиними точками: 7,1 см (самыми дальними)

$$D = \frac{7}{3438} \cdot 430 = \frac{2800 + 210}{3438} = \frac{3010}{3438} = 0,875 \text{ км} = D_{\max}$$

\downarrow
 $R_{\max} = 0,44 \text{ км}$

Далее аналогично измерим минимальное расстояние
между крайними точками и найдёте минимальный
радиус.

$$\frac{6,2 \text{ см}}{R_{\min}} = \frac{7,1 \text{ см}}{R_{\max}} \Rightarrow R_{\min} = \frac{6,2}{7,1} R_{\max} = 0,873 R_{\max} \approx$$

$$\approx 0,87 \cdot 0,44 = 0,383 \text{ км} \approx 0,38 \text{ км}$$

Предположим, что данный астероид - шар с радиусом
 $R = \frac{R_{\max} + R_{\min}}{2} = \frac{0,44 + 0,38}{2} = 0,41 \text{ км} = 410 \text{ м}$

Поставим его подъём:

$$V = \frac{4}{3} \pi R^3 = 4 \cdot 3,14 \cdot 410 \cdot 410 \cdot 410 / 3 = 12,56 \cdot 176100 \cdot 410 / 3 =$$

$$= 5149,6 \cdot 58700 = 302281540,0 \text{ м}^3 = 3,02 \cdot 10^8 \text{ м}^3$$

Как видно на ~~картина~~ второй картины, радиус селена
явно меньше радиуса Динкинеша, а т.к. $M \sim R^3$, то
масса селена оказалась меньше и её можно пренебречь.

Поэтому центр масс системы Селам - Динкинен
находится в центре Динкинена.

~~Найдём радиус Динкинена.~~

~~Дальнейшая задача осталась для астрономов.~~

Найдём большую полуось Селама:

Впишем круг в ~~окружность~~ Динкинена и найдём его центр.

Измерим радиус круга: 0,55 см = R

Далее поставим вторую точку в точке касания

двух кометных селама. Измерим расстояние между

двумя точками: $a = 4,8 \text{ см} = \frac{4,8}{0,55} R = \frac{4,8 \cdot 410}{0,55} = 8,7 \cdot 410 = 3567 \text{ м} \approx$

$\approx 3,6 \text{ км}$

Далее поститаем отвей через третий закон Кеплера:

Для этого вычислим массу Динкинена в предположении

что плотность астероида равна 3500 кг/м^3 :

$$M = V \rho = 3,02 \cdot 10^8 \cdot 3500 = 3,5 \cdot 3,02 \cdot 10^{11} = 10,57 \cdot 10^{11} \text{ кг} = 1,06 \cdot 10^{12} \text{ кг}$$

Просим поставим в третий обобщённый закон Кеплера:

$$4\pi^2 a^3 = GM T^2$$

$$\begin{aligned} T^2 &= \frac{4\pi^2 a^3}{GM} = \frac{4 \cdot 3,14 \cdot 3,14 \cdot 3600^3}{2 \cdot 10^{-11} \cdot 1,06 \cdot 10^{12}} = \frac{12,56 \cdot 3,14 \cdot 3600 \cdot 3600 \cdot 3600 \cdot 3}{2 \cdot 1,06 \cdot 10} = \\ &= \frac{1256 \cdot 314 \cdot 3 \cdot 36^3 \cdot 3600}{21,2} = \frac{1296 \cdot 1256 \cdot 3 \cdot 3600}{21,2} = \text{см. срд. чисм} \end{aligned}$$