



Спутник, по описанию, находится во внешней части кольца, в чёрной полосе. Угловой на первой фотографии можно найти во второй фотографии, что поможет нам с решением этой задачи. При векторизации цветов в первой фотографии, поймём, что спутник находится в белой полосе на фотографии справа (третья с края). Используем значение того, что $R_{\text{сат}} = 9R_{\oplus} = 9 \cdot 6400 = 57600$ км. На первой фотографии, при измерении линейкой, $R_{\text{сат}} = 2,5$ см. Измеряем ^{длину} ~~предела~~ предельного касательного ^{за первую фотографию} куска кольца и получим длину в 7 мм. Из этого следует:

$$576 \cdot 10^2 \text{ см} \rightarrow 2,5 \text{ см}, \text{ где } x - \text{длина края кольца. По пропорции}$$

$$x \text{ см} \rightarrow 0,7 \text{ см} \text{ или находим } x:$$

$$576 x = \frac{576 \cdot 10^2 \cdot 0,7}{2,5} = 161,28 \cdot 10^2 \text{ см} = 16128 \text{ км. Длина}$$

на края $l = 16128$ км.

Теперь переходим к первой фотографии. Там 16128 км равно $4,4$ см, а длина диаметра спутника равна $0,1$ см. Из аналогичной пропорции:

$$16128 \cdot 10^5 \text{ см} \rightarrow 4,4 \text{ см} \text{ следует, что } D \text{ спутника равна } 3 =$$

$$x \text{ см} \rightarrow 0,7 \text{ см}$$

$$= 366,5 \text{ км.}$$

Теперь найдём a спутника по всё той же пропорции, но уже на второй фотографии.

$$576 \cdot 10^2 \text{ см} \rightarrow 2,5 \text{ см.}$$

-2-

КАЗ - 6

$\times \text{ см} \rightarrow 5,4 \text{ см}$ (длина орбиты спутника на второй орбите у астры)
 $\Rightarrow \kappa = 12 \text{ и } 16 \text{ км.}$ В обиду всем математикам, я сок-

ращу это число до 120000 км, для своего удобства, ведь тогда, по невероятной случайности, а с. равно в 10 раз меньше Атитана ($1,2 \cdot 10^6 \text{ км}$), что поведёт нас к

следующим выводам: мы знаем, что спутники движутся по орбите с центростремительной ^{скоростью} ~~равной~~ первой космической, т.е. $v_{\text{с}} = v_{\text{I}} \left(\frac{2\pi a}{T} = \sqrt{\frac{GM}{a}} \right)$, а раз $a_{\text{T}} = 10 a_{\text{с}}$,

$$\text{то: } v_{\text{Iс}} = \sqrt{\frac{GM}{a_{\text{с}}}} = \sqrt{\frac{GM}{\frac{a_{\text{T}}}{10}}} = \sqrt{10 \frac{GM}{a_{\text{T}}}} = \sqrt{10} \cdot v_{\text{IT}} \approx$$

3,1 v_{IT} . Т.е. спутник движется в 3,1 раз быстрее Титана. А раз $v_{\text{IT}} = v_{\text{сТ}} = \frac{2\pi a_{\text{T}}}{T_{\text{T}}}$, то: $v_{\text{сс}} = 3,1 \cdot \frac{2\pi a_{\text{T}}}{T_{\text{T}}}$

$$3,1 \cdot \frac{6,28 \cdot 1,2 \cdot 10^6 \text{ км}}{16 \cdot 24 \cdot 60 \cdot 60 \text{ с}} = 3,1 \cdot 5 \frac{\text{км}}{\text{с}} = 15,5 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

Зная $a_{\text{с}}$ и $v_{\text{сс}}$, найдём T : $v_{\text{с}} = \frac{2\pi a_{\text{с}}}{T_{\text{с}}} \Rightarrow T_{\text{с}} = \frac{2\pi a_{\text{с}}}{v_{\text{сс}}}$

$$\frac{6,28 \cdot 120000}{15,5} = 49200 \text{ с.} = 13,7 \text{ ч} \approx 0,6 \text{ дней.}$$

Теперь найдём их анюгические расстояния (время между двумя соединениями) по формуле: $\frac{1}{S} = \frac{1}{T_{\text{с}}} - \frac{1}{T_{\text{T}}}$, если они вращаются в одну сторону и $\frac{1}{S} = \frac{1}{T_{\text{с}}} + \frac{1}{T_{\text{T}}}$, если они вращаются в противоположные:

В одну сторону:

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{0,6} - \frac{1}{16} = \frac{154}{96}$$

$$S = \frac{96}{154} \approx 0,7 \text{ дней (или часов)}$$

В противоположные:

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{0,6} + \frac{1}{16} = \frac{166}{96}$$

$$S = \frac{96}{166} \approx 0,5 \text{ дней (или часов)}$$

Ну, и последний вопрос: Титан, при погоне на Юпитерскую орбиту к Сатурну, или наоборот, чтобы соответствовать v_{I} , или не разойтётся, тем самым утратит планету.