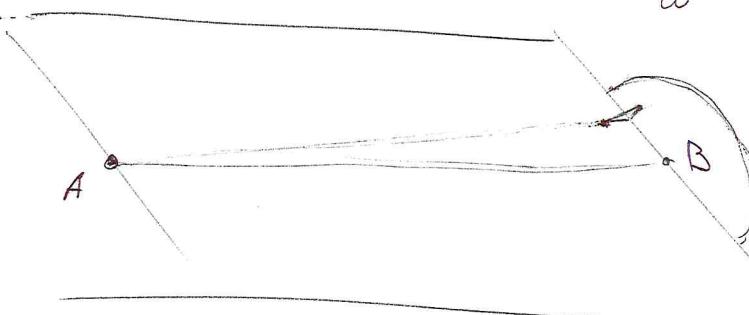


На изображении видна траектория спутника

Согласно, что сейчас спутник находится в плоскости перпендикулярной к орбите кометы и проходит через центр кометы и Солнца, то
указанный направлением на Солнце и проекцию кометы при наблюдении спутника $\pm 1^\circ$



A - центр кометы,

B - центр спутника

Найдем масштаб первого изображения. Можем видеть что
часть кометы, которую назовем А и по ней можем определить радиус μ ($\mu = \frac{r_{\text{А косм.}}}{r_{\text{А зодр.}}}$) :

1. Найдем центр кометы (построим несколько ходов, пройденных спутником через комету с разных точек и соединим их линией)

$$2. \text{ Найдем } r_{\text{А косм.}} = \frac{r_A}{r_c} \cdot r_{\text{с орбитой}} < \frac{0,6}{2,3} \cdot g \cdot R_\oplus \approx \frac{g}{4} R_\oplus = 2,25 R_\oplus$$

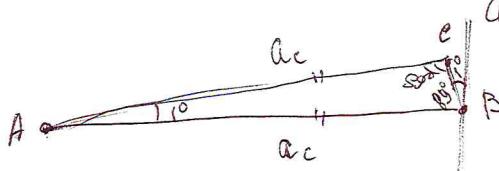
$$\mu = \frac{2,25 R_\oplus}{4,5} = \frac{R_\oplus}{2}$$

В данном случае истинная длина тела это длина видимого тела (l_{вид.}) умноженная на $\cos 1^\circ \approx 1,6 \cdot \frac{R_\oplus \cdot \cos 1^\circ}{2} = 0,8 R_\oplus \approx \cos 1^\circ$

$$d_\oplus = \frac{R_\oplus}{a_c} = \frac{R_\oplus}{3,6 \cdot 1,5 \cdot 10^8 \text{ м}} = \frac{7 \cdot 10^5}{14 \cdot 10^8} \approx 0,78 R_\oplus \approx 5 \cdot 10^{-4} \text{ пд}$$

$$l_{\text{вид.}} = l_{\text{真切}} \cdot d_\oplus \approx 5 \cdot 10^{-4} \cdot 0,78 R_\oplus \approx 3,9 \cdot 10^{-4} R_\oplus \approx 25,6 \text{ м} \Rightarrow d_c \approx 51,2 \text{ м}$$

Найдем ближайшую наработку орбиты спутника, чтобы избежать ее падения на комету, или будем считать ее кратковременной



$$\alpha = CB \approx \alpha_c \cdot \cos 1^\circ \approx 0,01 \alpha_c \approx 0,09 \text{ ае} \approx$$

Найдем это время с помощью III Закона Кеплера

$$1,12 \cdot 10^6 \text{ км} \approx 0,01 \text{ ае.} \quad (\text{Маса обеих спутников преодолевает массу})$$

$$\frac{a^3}{a_i^3} = \frac{T^2}{T_i^2} \Rightarrow$$

$$T = \sqrt[3]{\frac{0,09^3}{0,01^3}} \cdot 16 \text{ грав} \approx 27,16 \text{ грав} \approx 42,2 \text{ грав}$$

Найдем время, как сдвигавшие
массы сгружены макс., что никакого
воздействия, а если они есть, то
они соединены, а если они есть, то

$$C = T + T_i \rightarrow \frac{16 \cdot 16 \cdot 27}{16 - 1} \approx 16 \text{ грав.}$$

Мы можем посчитать на эти оптимальные туман разбросанные единицы

1. Сохранение енергии, тогда

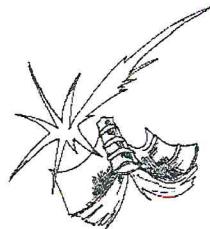
$$U_{\text{турмана}} = \frac{6 \cdot 1,2 \cdot 10^6 \cdot 10^3}{16 \cdot 24 \cdot 3600} = \frac{12 \cdot 10^6}{16 \cdot 4 \cdot 3600} = \frac{10^6}{2^8} = \frac{5^6}{2^2} \approx 5^6 \approx 30000 \mu/c$$
$$U_{II} = \sqrt{\frac{2GMe}{a}} = \sqrt{2} \cdot U = \sqrt{2} \cdot \frac{6 \cdot 0,09 \cdot 1,5 \cdot 10^{11}}{472 \cdot 24 \cdot 3600} = \sqrt{2} \frac{6 \cdot 9 \cdot 15 \cdot 10^6}{472 \cdot 24 \cdot 3600} \sqrt{\frac{9 \cdot 16 \cdot 10^6}{472 \cdot 42}} = \frac{10^6}{472} \approx$$

$$\approx \frac{10^6}{472} \cdot \sqrt{2} = 20000 \cdot \sqrt{2} \approx 20000 \cdot 1,4 \approx 28000 \mu/c$$

$U_{\text{турмана}} > U_{II} \Rightarrow$ Он будет лететь быстрее

2. Рассмотрим движение тумана в его центре, тогда
изменение массы на диске замедляется, а нарачиметр останавливается.
(на основе этого можно сделать рисунок, некоторые расчеты
были приведены на черновике)

18-vot



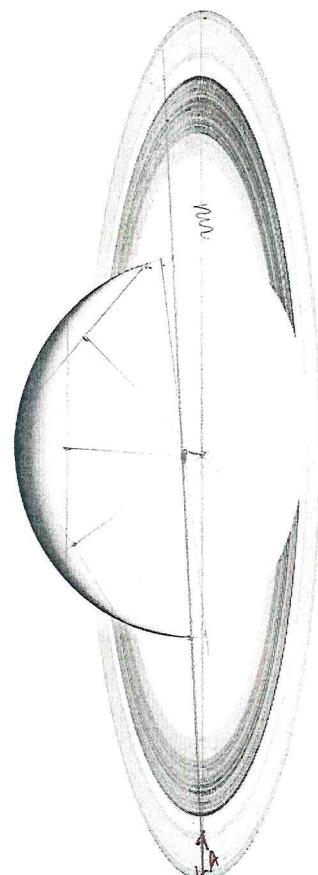
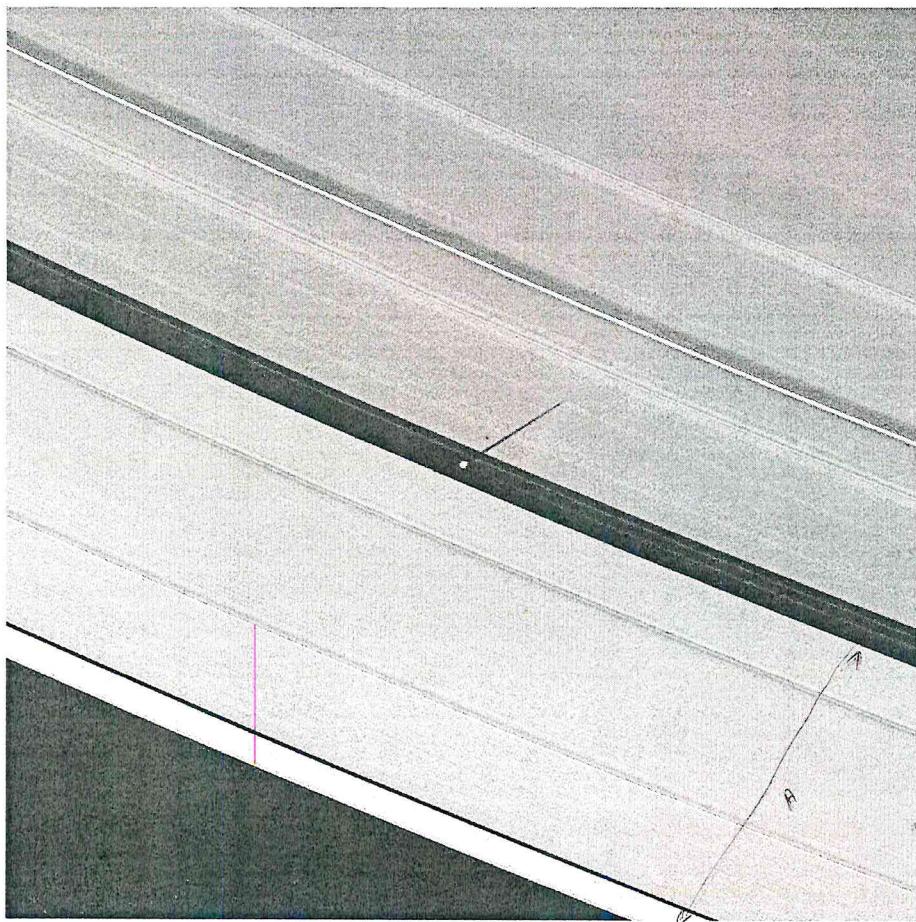
XXVII Санкт-Петербургская
астрономическая олимпиада
практический тур

2020
1
марта

9 класс

На двух фотографиях ниже представлены спутник Сатурна, движущийся во внешней области колец, и сам Сатурн (негатив). Известно, что в момент съемки спутник находился в плоскости, перпендикулярной кольцам и проходящей через центры Солнца и Сатурна. Угол между плоскостью колец и направлением на Солнце при наблюдении со спутника составляет 1° . Радиус Сатурна в 9 раз больше радиуса Земли.

Оцените диаметр спутника, а также период его обращения вокруг Сатурна. Как часто этот спутник бывает в соединении с другим спутником Сатурна — Титаном? Титан делает один оборот вокруг Сатурна по орбите радиусом 1.2 миллиона километров за 16 дней. Опишите, что произойдет, если поместить Титан на орбиту этого спутника.



Решения задач и результаты олимпиады смотрите на сайте
<http://school.astro.spbu.ru>

18-vot
on-9