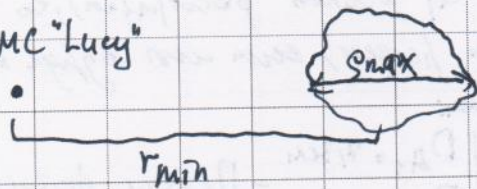


Решение:

Из первой фотографии мы можем вычислить реальный ~~максимальный~~ <sup>максимальный</sup> размер астероида Диккинса. Нам известно расстояние и угловой размер Диккинса ( $\rho_{\min}$  и  $\rho_{\max}$  соответственно).

АМС "Луна"



$\rho_{\max} = 7'$   
 $r_{\min} = 430 \text{ км}$

По формуле реальный максимальный размер ( $d_{\max}$ ), вычисляется так:

$$\rho_{\max} = \frac{d_{\max}}{r_{\min}} \cdot 57,3$$

$$d_{\max} = \frac{\rho_{\max} \cdot r_{\min}}{57,3}$$

$$= \frac{7' \cdot 430 \text{ км}}{57,3} \approx \frac{7}{3600} \cdot 430 \text{ км} = \frac{3010}{3600} \text{ км} \approx \frac{30}{36} \text{ км} \approx \frac{5}{6} \text{ км} \approx 0,83 \text{ км}$$

$\Rightarrow d_{\max} = 0,83 \text{ км}$  - реальный максимальный размер Диккинса

$1^\circ = 60'$  - в одном градусе 60 угловых минут

$$1' = \left(\frac{1^\circ}{60}\right) \Rightarrow 7' = \left(\frac{7^\circ}{60}\right)$$

Теперь обратим внимание на вторую фотографию. Зная реальный размер Диккинса и соотношение угловых размеров самого астероида (исходя из размеров в сантиметрах, которые были получены микейкой) мы можем вычислить на каком расстоянии была сделана вторая фотография:

Микейка. Отношение ~~(1/13)~~ размеров Диккинса, которое было измерено микейкой такое:

$\frac{7,6 \text{ см}}{1,3 \text{ см}} = \frac{7'}{x'}$  (сверху первая фотография, снизу вторая фотография)

$\Rightarrow \frac{7,6}{1,3} \approx 5,8 = \frac{7'}{x'}$   $\Rightarrow x' = 1,2'$  - угловой размер Диккинса на второй фотографии.

• Тогда, опять же по формуле  $\rho = \frac{d}{D}$  (где  $d$  - размер,  $D$  - расстояние,  $\rho$  - угловой размер), вычислим на каком расстоянии от астероида в сот миллиметрах...



АМС "Луна":  $R$  (расстояние до астероида) =  $\frac{d_{\text{лун.}} \cdot 573}{x} = \frac{0,83 \text{ км} \cdot 573}{1,7} =$

$\approx 0,83 \text{ км} \cdot 3600 = 2988 \text{ км} \Rightarrow R \approx 2990 \text{ км}$  - расстояние до Диккенса на второй фотографии

Изобразим вид с Вершины и первой <sup>и второй</sup> фотографий.

Рассмотрим очертания фазы на фотографиях спутника и астероида:

• На первой фотографии видим только один из двух спутников, но т.к. их размеры примерно равны (исходя из второй фотографии), то можно считать ошибку минимальной при расчёте, если мы будем считать и  $\alpha$  и  $\beta$  двумя спутниками:

~~Второй фотографии~~  $x = 1$

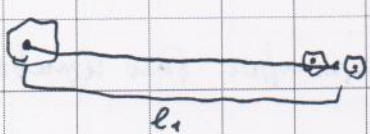
$\frac{D_{A1}}{D_{C1}} = \frac{73}{22} \approx \frac{3}{1}; \quad \frac{D_{A2}}{D_{C2}} \approx \frac{3}{1}$	$\left\{ \begin{array}{l} D_{A1} = 7,3 \text{ см} \\ D_{C1} = 2,2 \text{ см} \end{array} \right.$ - Первая фотография

ка обеим фотографиям  $\alpha$  км рассчитываются как одинаковые расстояния от АМС "Луна".

Теперь вычислим размеры спутников (реальные) из второй фотографии.

Если на второй фотографии ~~размер~~  $0,83 \text{ км}$  - это  $1,3 \text{ см}$ , то  $0,35 \text{ см}$  будут:  $\frac{0,83 \text{ км}}{1,3 \text{ см}} = \frac{1,3 \text{ см}}{0,35 \text{ см}} \Rightarrow x = \frac{0,83 \text{ км} \cdot 0,35 \text{ см}}{1,3 \text{ см}} \approx 0,25 \text{ км}$

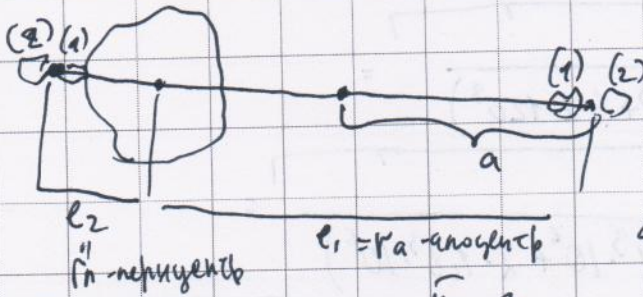
Также можно измерить расстояние  $\alpha/\beta$  центрам масс системы:  $\alpha/\beta = 3,320 \text{ км}$



$l_1 = \frac{5,2}{1,3} \cdot 0,83 \text{ км} = 4 \cdot 0,83 \text{ км} = 4 \cdot 2990 \text{ км}$  - расстояние до спутников на второй фотографии (от Диккенса)

Т.к. спутники контактные, то скорее всего на второй первой фотографии изобразят диаметр периферия вращения  $\Rightarrow$  можно перейти на вторую фотографию и сказать, что  $l_1$  - момент апоцентра, а  $l_2$  - момент периферия, тогда:  $\int$  ил. сфер.





• Из фотографии видно, что  $a = 3,1 \text{ см} \Rightarrow a \approx 3100 \text{ км}$  - большая полуось вращения спутника вокруг Диккикета.

• Тогда воспользуемся III Законом Кеплера и возьмем плотность планеты (с.в.  $\rho$  и астероид, и спутник сделаны)  $\rho \approx \rho_k = 3000 \text{ кг/м}^3$

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{G\rho} (410^3 + 2 \cdot 250^3) \cdot \rho_k$$

↓ ин. суг. стр.

$$T = \sqrt{\frac{4 \cdot 9 \cdot 2100^3}{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 3000 \cdot 4(410^3 + 2 \cdot 250^3)}}$$

$$= \sqrt{\frac{9 \cdot 2,1^3 \cdot 10^6}{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 3 \cdot 10^3 \cdot (410^3 + 2 \cdot 250^3)}}$$

$$\approx \sqrt{\frac{9 \cdot 9 \cdot 10^6}{7 \cdot 10^{-8} \cdot 3 \cdot 10^3 (410^3 + 2 \cdot 250^3)}}$$

$$= \sqrt{\frac{9 \cdot 9 \cdot 10^6}{7 \cdot 10^{-8} \cdot 3 \cdot (410^3 + 2 \cdot 250^3)}} = \sqrt{\frac{9 \cdot 9 \cdot 81 \cdot 10^{14}}{7 \cdot 3 \cdot 10^8 (25^3 \cdot 2 + 41^3)}}$$

$$= \sqrt{\frac{81 \cdot 10^{14}}{21 \cdot 10^7}} = \sqrt{\frac{81 \cdot 10^6}{21}}$$

$$\approx \sqrt{3 \cdot 10^6} = 10^3 \cdot \sqrt{0,003} \approx 10^3 \cdot \frac{2}{3} \approx 700$$

Скорее всего будет больше, потому что вращение от 20 минут до нескольких часов, но у меня получилось 700 с. :-)

$$\approx \frac{81 \cdot 10^{14}}{7 \cdot 3}$$



$$\begin{aligned}
 T &= \sqrt{\frac{4 \cdot 9 \cdot 2100^3}{7 \cdot 10^{-11} \cdot 3000 (4 \cdot 10^3 + 4 \cdot 2 \cdot 120^3)}} = \\
 &= \sqrt{\frac{4 \cdot 9 \cdot 2,1^3 \cdot 10^9}{7 \cdot 10^{-11} \cdot 3 \cdot 10^3 \cdot 4 \cdot (4 \cdot 1^3 \cdot 10^6 + 2 \cdot 1,2^3 \cdot 10^6)}} = \\
 &= \sqrt{\frac{9 \cdot 10^9 \cdot 2,1^3}{7 \cdot 10^{-8} \cdot 3 \cdot 10^6 (4 \cdot 1^3 + 2 \cdot 1,2^3)}} \approx \sqrt{\frac{10^9 \cdot 9 \cdot 9}{10^{-2} \cdot 21 \cdot (4 \cdot 1^3 + 2 \cdot 1,2^3)}} = \\
 &\approx \sqrt{\frac{10^{11} \cdot 81}{21 \cdot 70}} \approx \sqrt{\frac{3 \cdot 10^{11}}{70}} \approx \sqrt{\frac{4}{10^2} \cdot 10^{11}} = \\
 &\approx \sqrt{4 \cdot 10^9} = 2 \cdot 10^4 \text{ с} = 20000 \text{ с} \approx 0,662 \cdot 240 \text{ мин}
 \end{aligned}$$

Ответ: 0,662 или 20000 с. или 40 мин