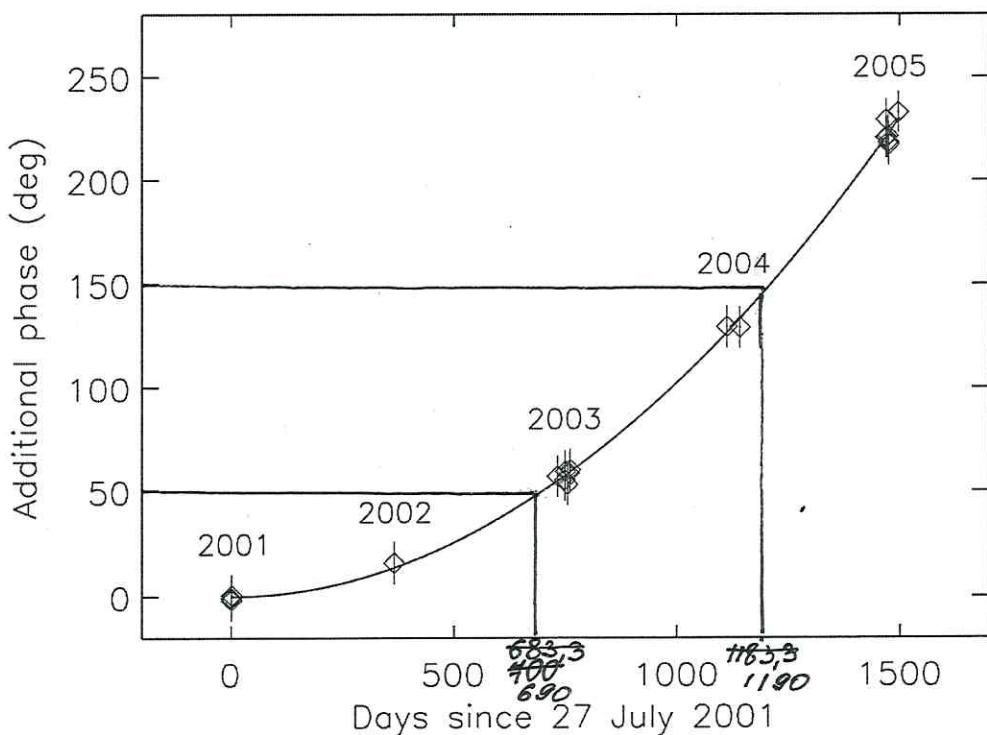


**XXVI Санкт-Петербургская
астрономическая олимпиада**
практический тур

2019
3
марта

11 класс

- Астероид 54509 YORP неравномерно вращается вокруг своей оси. На графике ниже показана поправка к фазовому углу в градусах (как функция времени), которую необходимо добавлять к зависимости фазового угла от времени для равномерного вращения, чтобы результат соответствовал наблюдательным данным. Определите вид зависимости наблюдаемого фазового угла от времени и найдите параметры этой зависимости. Предложите возможные причины подобной неравномерности.



По оси абсцисс отложено время в сутках (начиная с 27 июля 2001 года), по оси ординат — поправка к фазовому углу в градусах. Подписи к точкам на графике — год получения соответствующих данных.

- Серия снимков Земли на следующей странице была сделана космическим аппаратом, движущимся по круговой орбите вокруг Луны. Оцените, на какой высоте над поверхностью Луны летел аппарат, если известно, что интервал времени между соседними снимками равняется 8 секундам. Можно считать, что масса Луны в 81 раз меньше массы Земли, а диаметр — в 4 раза меньше диаметра Земли.

1) Внимательно взглянув на график, можно предположить, он является ветвью параболы, вершина которой находится в точке $(0; 0)$. (теста график функции типа $y = ax^2$).

Подставив значения некоторых точек $(690; 50)$ и $(1190; 150)$ узнаем, что график соответствует нашему предположению ведь в этих (и некоторых других) проведенных точках значение параметра a ($y = ax^2$) одинаково и равно примерно 10^{-4} .

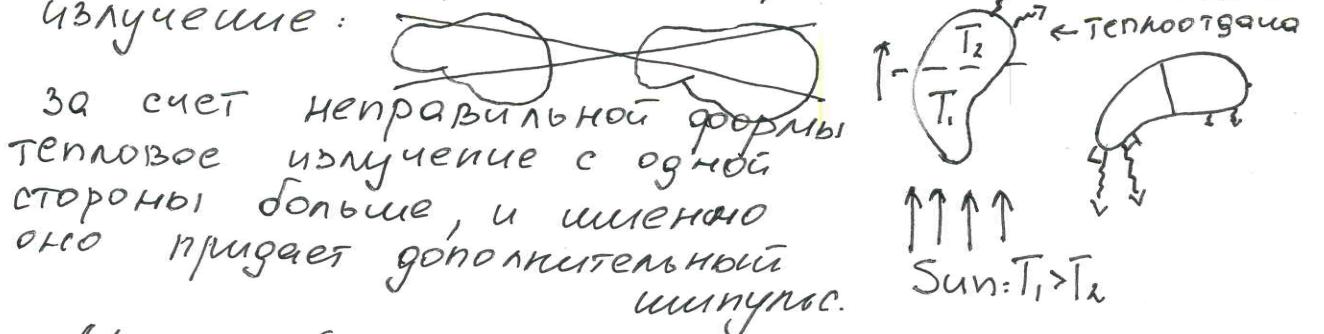
2). Сказано что прибавляя $\Delta\varphi = \alpha t^2$ к значениям равномерного вращения получим действительные значения для астронома.

Равномерное вращение: $\varphi = \omega t$ ($\varphi_0 = 0$)

Равноускоренное вращение: $\varphi = \omega t + \frac{\epsilon t^2}{2}$

Тогда нетрудно заметить, что астроном вращается равноускоренно, при чем $\frac{\epsilon t^2}{2} = \alpha t^2 \Rightarrow \epsilon = 2 \cdot 10^{-4} (\text{с}^2/\text{с}^2)$ - угловое ускорение ранее нашли найденное.

3). Астроном 54509 УОР неизвестен. Причины изменяющейся скорости его вращения, его тепловое излучение:



Можно было бы предположить, что изменение угловой скорости есть результат гравитационного возмущения. Но тогда наблюдалось бы скачки роста угл. скорости (близ массивных тел), а не равномерное увеличение.

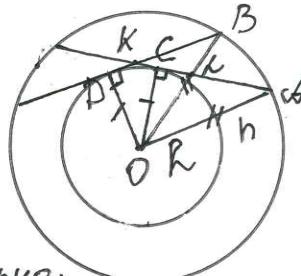
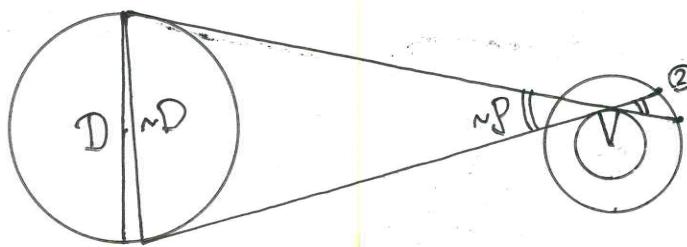
Гравитационный эффект может наблюдаться при маленькой массе m , что важно, при небольшой начальной угловой скорости вращения:

верь часы измерением он вращается
также лучше прореветется "дневная" и охлаждается
"ночная" сторона, что дает большее увеличение
шагов.

4. Сделаем несколько предположений насчет
параметров данного астероида, и произведем
расчет для его убийства.

② 1. Восход Земли дает ся синтетические
секунды, поэтому можно считать незначительными
астрономическими изменениями, и то что восход Земли
происходит именно по причине движения
спутника.

2.



$$\triangle OPB = \triangle OCA \left\{ \begin{array}{l} OD = OC = R - \text{радиус Луны} \\ OH = OB = R + h - \text{круговая орбита} \\ \angle ODB = \angle OCA = 90^\circ - \text{радиус/касательная} \end{array} \right.$$

$$\text{Откуда } \angle DBO = \angle CAO \quad \left\{ \begin{array}{l} \angle KLB = \angle OAH \end{array} \right. \quad \angle OBAH = 180 - (\angle OCA + \angle CAO) = 180 - (\angle KLB + \angle DBO) = 180 - \angle BKL.$$

То есть дуга, которую пролетел спутник, равна угловому
диаметру Земли: он в 4 раза больше чем лунный
при наблюдении с Земли: $\angle P_1 = \rho_3 \approx 2^\circ$.

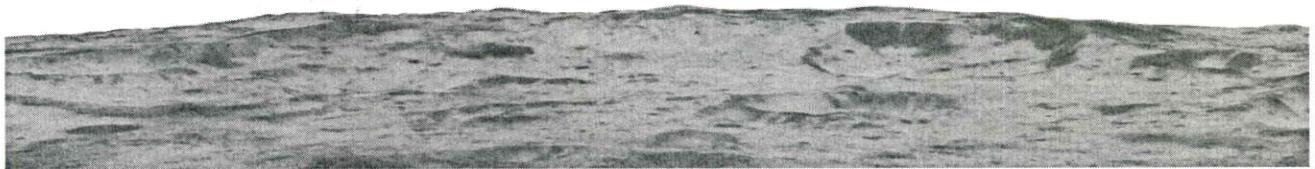
3). Выразим h из соотношений III закона Кеплера и

$$\omega = \frac{\Delta \Psi}{t} = \frac{P_3}{t_B} = \frac{V_0}{(R+h)} = \sqrt{\frac{GM_A}{(R+h)^3}} \quad \begin{aligned} & \text{3-ий Всесфирного тяготения.} \\ & V_0 - \text{круговая скорость спутника,} \\ & t_B - \text{время восхода Земли} \end{aligned}$$

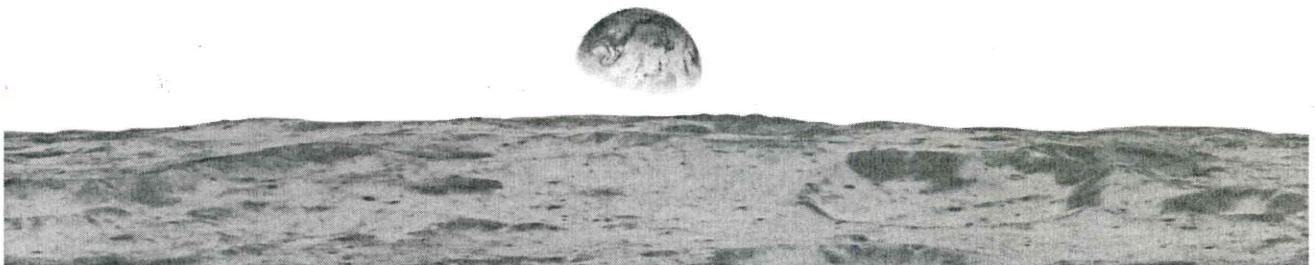
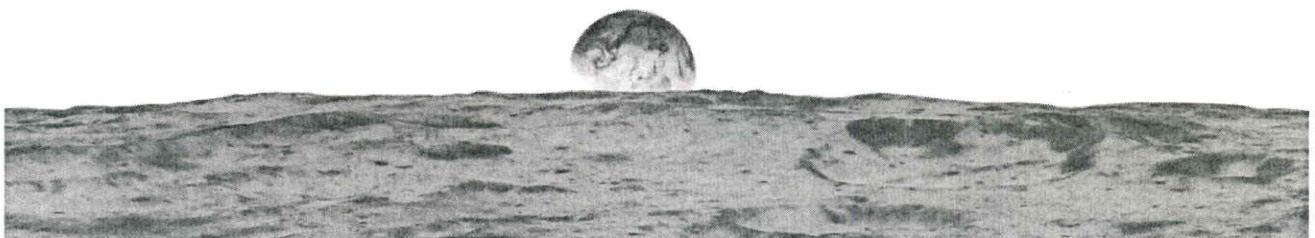
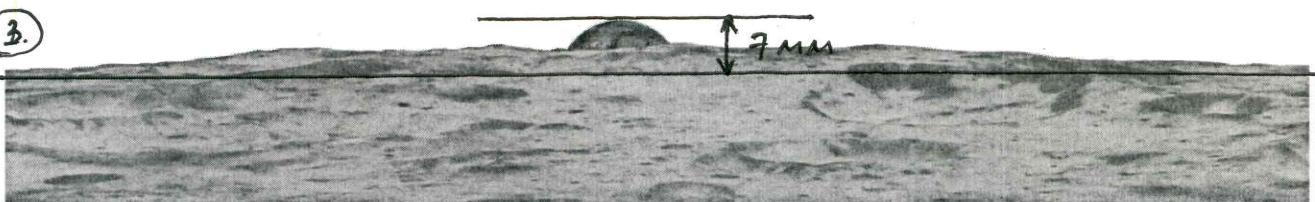
$$M_A = \frac{M_3}{Gt_B^2} \approx 7,4 \cdot 10^{22} \text{ (кг)}, \quad M_h - \text{масса Луны} \quad R = R_3/4 = 1600 \text{ (км)}$$

$$(R+h)^3 = \left(\frac{\omega^2}{GM_A} \right)^{-1} \Rightarrow h = \left(\frac{3\omega^2}{GM_A} \right)^{-1} - R = \left(\sqrt{\frac{\Delta \Psi^2 P_3^2}{t_B^2 GM_A}} \right)^{-1} - R$$

CTe-4



3.



4.



4). По предложенным данным определить
участок спроса брашения спутника

$$\rho_3 = 2^\circ \sim 17 \text{ км}$$

$\Delta\varphi = \frac{14}{17} \cdot 2^\circ = 1,6^\circ$ - где $14 \text{ км} = (21 \text{ км} - 7 \text{ км})$ - изменение
высоты верхнего радиуса кривизны диска Земли
 $(32 \text{ км} = 8 \text{ км} \cdot 4$ - разница во времени между (3) и (4)).

$$\omega = \frac{\Delta\varphi \cdot 3600}{206265 \cdot T} \approx 8,7 \cdot 10^{-4} \text{ (рад/с)}$$

$$5). h = \sqrt[3]{\frac{GM_n}{\omega^2}} - R = \sqrt[3]{\frac{8,7 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 7,4 \cdot 10^{22}}{8,7^2 \cdot 10^{-8}}} - 16 \cdot 10^6 = \\ = \sqrt[3]{0,65 \cdot 10^{19}} - 16 \cdot 10^6 = \sqrt[3]{6,5 \cdot 10^6} - 16 \cdot 10^6 = (18,5 - 16) \cdot 10^6 = \\ \frac{19^3}{18^3} = \frac{6859}{5832} \rightarrow = 2,5 \cdot 10^5 \text{ (м)}.$$

$$h = 250 \text{ (км)}.$$

Ответ. 250 км

$$Toye \quad \frac{P_3}{t_0} = \frac{\Delta y}{t} \approx 0,073 \text{ } (\%) = 262,8 \text{ } (\%) \approx 127 \cdot 10^{-3} \text{ } (\text{pag/c}).$$

$$\text{Следовательно } h = \left(\frac{\omega^2}{GM_a} \right)^{-\frac{1}{3}} = \left(\frac{1,27^2 \cdot 10^{-6}}{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 7,4 \cdot 10^{22}} \right)^{-\frac{1}{3}} \cdot 10^6 =$$

$$= \left(\frac{1,6129}{6,67 \cdot 7,4 \cdot 10^{12}} \right)^{-\frac{1}{3}} \cdot 10^6 = \sqrt[3]{3} \cdot 10^6 - 1,6 \cdot 10^6.$$

~~В вычислениях закралась ошибка, но можно точно сказать, что спутник вращается на низкой окололуночной орбите~~