

n1

III. к. ~~то~~ географические часы показывают 19 часов, то солнечное время было равно 18 ч, ведь в России действует декретный час. А так как долгота равна 21 септ., склонение Солнца равно 0°. Из этих данных мы можем сделать вывод, что Солнце в момент наблюдения находится ровно в точке зенита. Нам известно, что у Луны освещена ровно половина диска, а значит угол рассеяния между Луной и Солнцем  $90^\circ$ , следовательно Луна <sup>находится</sup> ~~расположена~~ в верхней кульминации. Термица верха.

Кульм.  $h_{вк} = 90 - \varphi + \delta + i$ , где  $\varphi$  - широта ( $\varphi_{СПБ} = 60^\circ$ ),  $\delta$  - склонение ( $\delta \in [-23,5^\circ; 23,5^\circ]$ ),  $i$  - наклон орбиты Луны ( $i \in [-5,1^\circ; 5,1^\circ]$ ), тогда  $h_{вк} = 90 - 60 + 23,5 + 5,1 = 58,6^\circ \approx 60^\circ$ . А располагается она в Стрельце.

n2.

Определим период обращения кометы Галлея вокруг Солнца. Заметим, что с момента перелетания до афелия прошло  $2024 - 1986 = 38$  лет, что составляет половину периода, тогда  $T = 2 \cdot 38 = 76$  лет. Также заметим, что с момента афелия прошло всего 2 месяца. Тогда скорость сейчас примерно равна скорости в афелии, ведь  $2 \text{ месяца} \ll 76 \text{ лет}$ . Используя 3-ий закон Кеплера получим, что  $T^2 = a^3 \Rightarrow a = \sqrt[3]{T^2} = \sqrt[3]{76^2} = \sqrt[3]{5776} \approx 20 \text{ а.с.}$   $\frac{76}{456}$

Зная эксцентриситет ( $e \approx 0,96$ ), находим афелийную скорость  $\frac{532}{5776}$

$$v_A = \sqrt{G \frac{M(1-e)}{a(1+e)}} = \sqrt{\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 10^{30} \cdot 0,04}{20 \cdot 150 \cdot 10^3 \cdot 2}} = \sqrt{\frac{7 \cdot 10^8 \cdot 4}{3000 \cdot 150}} \approx \sqrt{\frac{10^8}{100}} = 1000 \text{ м/с} = 1 \text{ км/с}$$

№3

Запуск первого спутника состоялся в 1957 году, определим где был сатурн в тот год. Для начала определим синодический период Сатурна  $S = \left(\frac{1}{T_0} - \frac{1}{T_2}\right)^{-1} = \left(1 - \frac{1}{30}\right)^{-1} = \frac{30}{29}$  года.

Заметим, что синодический период больше года, а значит Земля совершит 1 оборот вокруг Солнца и еще немного сместится. Это смещение составит  $S - T_0 = \frac{30}{29} - 1 = \frac{1}{29}$  года. С момента запуска УСЗ прошло  $2024 - 1957 =$

$= 67$  лет. За это время произошло  $\frac{67}{\frac{30}{29}} = \frac{67 \cdot 29}{30} \approx 67$  раз

и значит общее смещение составит  $67 \cdot \frac{1}{29} \approx 2,3$  год.

Полные обороты нас не интересуют, а значит смещение равно  $0,3$  года  $\approx 108$  дн.  $\approx 3,5$  месяцу. Погрузится сатурн находится в том же созвездии, что и Солнце в середине Октября, то есть Весы, а значит правый автор.

№4.

Определим моменты когда волнуры смогут жить. Это будет 13 полных полей ( $6+6+1=13$ ), когда Луна достаточно яркая. В остальные дни они смогут жить только когда и Луна, и Солнце опустятся под горизонт.

Движение Луны равно  $\omega_L = 0,51^\circ/\text{час} = 12^\circ/\text{день}$ . Но если за 1 день Луна сместится на  $12^\circ$  или  $\sim 1$  час, а значит каждый последующий день до Полнолуния волнуры смогут существовать на 1 час меньше, пока не наступит полнолуние и они вообще не смогут существовать. Также заметим, что Луна начинает светить достаточно сильно

то через 6 дней после новолуния, то есть в фазе первой четверти, в этот момент угол между Солнцем и Луной равен  $90^\circ$ , а значит волнуры смогут существовать  $\frac{1}{4}$  суток.

н4 (продолжение)

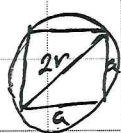
Тогда доля времени, приходящая на существование вихуров равна  ~~$\frac{13}{2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{0}{24} \cdot \gamma$~~   $\frac{13 \cdot \frac{1}{2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{0}{24} \cdot \gamma}{\frac{13 \cdot \frac{1}{2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{0}{24} \cdot \gamma + \frac{1}{4} \cdot \frac{0}{24} \cdot \gamma}$

$$= \frac{13 \cdot \frac{1}{2} + \gamma \left( \frac{1}{4} + \frac{0}{24} \right)}{30} = \frac{13 \cdot \frac{1}{2} + \frac{\gamma \cdot 6}{24}}{30} = \frac{26 + \gamma}{30} = \frac{39}{4} : 30 =$$

$$= \frac{33}{4 \cdot 30} \approx \frac{1}{4}$$

н5.

Предположим, что пятно будет являться идеальным кругом, а его размер будет не маленьким ( $r = \frac{1}{10}R$ , где  $r$  - радиус пятна, а  $R$  - радиус сенсора). Из условия,



что пятно должно занимать площадь  $4 \times 4$  пикселя мы можем посчитать радиус пятна в пикселях.  $r = \frac{a\sqrt{2}}{2} = \frac{4\sqrt{2}}{2} = 2\sqrt{2} \approx 3$  пикселя. Теперь определим размер одного пикселя. Пусть  $a$  - длина матрицы,  $b$  - ширина. П.к. количество пикселей равно 30 млн, мы получаем, что  $a \cdot b = 30$  млн. Также из линейных размеров матрицы и того факта, что все пиксели квадратные, мы узнаем, что  $\frac{a}{b} = \frac{36}{24} = 1,5 \Rightarrow a = 1,5b$ , тогда  $a \cdot b = 1,5b \cdot b = 1,5b^2 = 30$  млн.  $\Rightarrow b = \sqrt{20 \cdot 10^6} \approx 4,5 \cdot 10^3 = 4500$  пикселей. Тогда размер пикселя равен  $\frac{24}{4500} \approx \frac{1}{180}$  мм, а пятно будет иметь диаметр  $6 \cdot \frac{1}{180} = \frac{1}{30}$  мм. Тогда из соотношения:

$$\frac{\frac{1}{30} \text{ мм}}{F \text{ мм}} = \frac{D \text{ км}}{a_0 \text{ км}}, \text{ где } D = 2r = \frac{1}{5} \cdot R = \frac{700000}{5} = 140000 \text{ км, мы получаем, что } F = \frac{a_0 \text{ км}}{30 D \text{ км}} = \frac{1480 \cdot 10^6}{30 \cdot 140000} = \frac{10^6}{30 \cdot 10^3} = \frac{100}{3} \approx 33 \text{ мм.}$$

Шифр участника: \_\_\_\_\_

Страница: \_\_\_\_\_ из \_\_\_\_\_

