

N1

Лист 1

МСД - 09

Во время осеннего равноденствия
(21 сен.) для наблюдателя в центре Солнца Земля
вспомогает, как на рисунке справа.

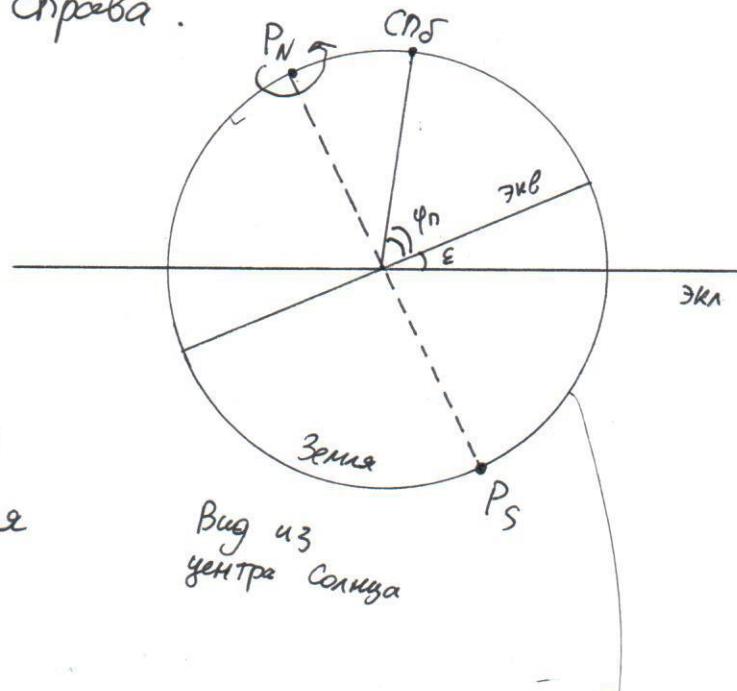
Известны координаты СПД: $\lambda = +30^\circ$,

$$\varphi = +60^\circ$$

Если наружные часы наблюдателя (по всей видимости электронные, надеюсь, перед олимпиадой они их сменили) показывали 19:00, то солнечное время

~~было~~ (ув пренебрежении) было

$$T_{\text{солн}} = T_{\text{нарх}} + \frac{\lambda}{15^\circ} - 4TC_3 = 18^h$$



Т.к. это день весеннего равноденствия, наблюдатель наблюдал Солнце на горизонте. На втором рисунке

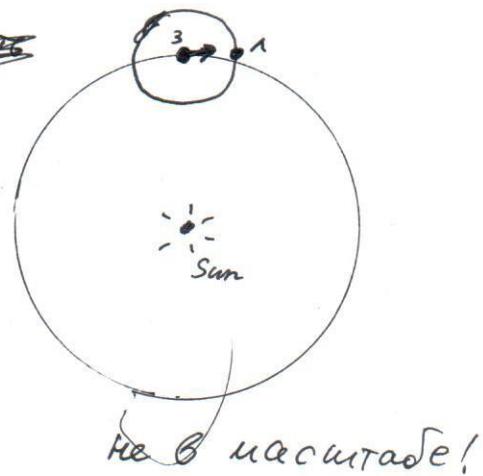
~~(вид с сев. полюса экл.)~~ можно ~~занести~~

заметить, что т.к. фаза луны - четверть, она ~~была~~ была в верхней кульминации ($t=18^h$)

Причём если бы луна ~~была~~ была в 3-й четверти,

она ~~была~~ была бы в кульминации ^(верхней) в $07^h 00''$ позского времени, а в $19^h 00''$

была бы в нижней и не была бы видна в принципе.



Рассчитаем верхнюю кульминацию с учётом горизонтального параллакса.

$$h_+ = 90^\circ - |\varphi - \delta| + \pi$$

Склонение луны δ для $h_+ = \max$:

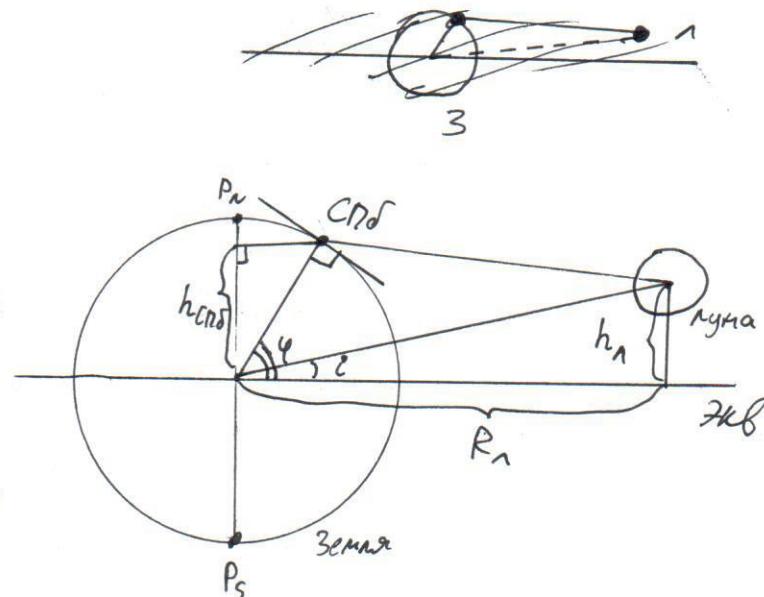
$$\delta_1 = i \approx 5^\circ$$

Параллакс:

$$\pi \approx \frac{h_n - h_{Cn\delta}}{R_n} = \frac{i R_n - r_3 \sin \varphi}{R_n}$$

$$= i - \frac{\sqrt{3} \cdot r_3}{2 R_n} = 5^\circ - \frac{\sqrt{3} \cdot 6371}{2 \cdot 384400} \text{ rad}$$

$$= 5^\circ - \frac{\sqrt{3} \cdot 57,3 \cdot 6400}{2 \cdot 400000} = \frac{\sqrt{3} \cdot 57,3 \cdot 8}{-1000} + 5^\circ \approx \cancel{5^\circ - 0,5^\circ \approx 4,5^\circ}$$



~~Задача 8: найти склонение луны для параллакса луны макс (5°)~~

Получается:

$$h_+ \approx 90^\circ - |60^\circ - 5^\circ| + 4,5^\circ = 39,5^\circ.$$

21 сентября Солнце находилось в Деве, а Луна для набл. на сб. положе Земли опережала Солнце на 90° в своём движении (против часовой), т.е. на 91 день в терминах экваториальных созвездий: на 3 месяца. Луна была ~~в~~ в Водолее.

Ответ: ~~5°~~; в Водолее.

N2

Сейчас 4 февраля 2024 года. Т.к.

декабрь прошлого года был ~2 месяца назад,

это не сравнимо с $\frac{1}{2}T \approx 2024 - 1986 = 38$ лет, предпринятым этой разницей. По 3 закону Кеплера получим большую полуось:

$$a_{\text{а.е.}}^3 = T_{\text{лет}}^2; (38 \cdot 2)^2 = 5856 \approx 6000;$$

~~a ≈ 18 а.е.~~

$$a \approx 18 \text{ а.е.}$$

Будем считать, что расстояние до Солнца в перигелии 1 а.е.; то есть:

$$1 + e = 35 - 35e;$$

$$\frac{r_p}{r_a} = \frac{1-e}{1+e} = \frac{1 \text{ а.е.}}{(18 \cdot 2 - 1) \text{ а.е.}} = \frac{1}{35};$$

$$1 + e = 35 - 35e;$$

$$36e = 34;$$

$$e = \frac{34}{36}.$$

l

Афелийная скорость:

$$V_a = \sqrt{\frac{GM}{a}} \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} = \sqrt{\frac{GM}{R_a}} \cdot \sqrt{1-e} = \sqrt{\frac{GM}{R_3}} \cdot \sqrt{1-e} = 30 \frac{\text{km}}{\text{с}} \sqrt{\frac{1}{35}} \cdot \sqrt{\frac{2}{36}} =$$

$$= \frac{30 \frac{\text{km}}{\text{с}} \cdot \sqrt{2}}{35} \approx \frac{42}{35} \frac{\text{km}}{\text{с}} = \underline{1,2 \frac{\text{km}}{\text{с}}}.$$

Ответ: $\approx 1,2 \frac{\text{km}}{\text{с}}$. ($r_3 = 1 \text{ а.е.}$)

№3

~~Вопрос~~ Радиус орбиты Сатурна ≈ 10 а.е.,

а Земли - 1 а.е.; мы будем пренебрегать параллаксом Сатурна. Вычислим период обращения Сатурна.

(III закон Кеппера для а.е. и зодиака)

$$T_{\text{пер}} = 10^{\frac{3}{2}} = \sqrt{1000} = 10\pi \text{ лет. (63 года)}$$

В 1964 году от начального положения (2024) Сатурн отставал на ~~60~~ лет, т.е. на ≈ 2 оборота (чуть больше: +3 года).

Солнце заканчивает своё пребывание в Весах 22 ноября, а начинает в Водолее 16 февраля. Разница в этих датах составляет ~~105~~ $(30-22)+31+31+\cancel{15}+16 = 86$ ~~дней~~ суток, $\approx 85^\circ$, т.е. примерно четверть оборота Земли. В переводе на движение Сатурна по созвездиям это 7,5 лет и четверть его оборота (параллакс добавляет $\pm 5,7^\circ$ для наблюд. на Земле).

~~Если смотреть в окрестностях запуска первого ИСЗ, то Сатурн вполне мог находиться в Весах, на настоящий момент Сатурн совершил 2,25 оборотов. Получается, авторы были правы.~~

~~Ответ:~~ ~~Правы авторы.~~

Ответ: ~~Черный~~ прав.

Учитывая +3 года в начале решения, мы получаем, что ~~встречу~~ Сатурн должен был наблюдать в 1954 году, что раньше первого запуска ИСЗ.

Вампирь кусают людей. Это означает, что им выгодно находиться ~~далеко~~ у экватора или в средних широтах, но никак не за полярными кругами.

Т.к. Вампирь не пересосят даже луну, скорее всего, им не нравится и ~~зима~~ сумерки. Пусть им не нравятся только гражданские сумерки, т.е. когда Солнце выше -6° над горизонтом. Это означает, что без луны Вампирь бы могли находить охотиться лишь $\frac{90-6}{90+6} = \frac{84}{96} (1 - 2 \cdot \frac{6}{90}) \approx 86,5\%$ ночи. Но ^{может быть} это ^{пока это} погрешность, так как участвует ^{пока это} не будет.

Каждый день луна откусывает ^{вампирной} от ноги (или добавляет к ней) по $13,2^\circ$. Если бы не учитывалась фаза новолуния, ответ был бы 25% , но т.к. луна не откусывает Вампирнику ногу и не добавляет к ней времени суммарно 6 дней, ответ станет немного больше. В период нарастания луны сразу после новолуния суммарно Вампирь получают $(1 + 2 + 3) \cdot 13,2^\circ =$

$= 6 \cdot 13,2^\circ$ ~~зимы~~ времени для жизни (360° — один земной оборот ^{суммарно} вокруг своей оси, 24^h). Только же они получают и при убывании луны.

Получается, в среднем за день около новолуния Вампирь получают $26,4^\circ$ ~~зимы~~ жизни. Зная, что таких дней 6, а синодич. период луны 27,3 сут, получаем среднего прибавления из-за новой луны: $\Delta t = 26,4^\circ \cdot \frac{6}{27,3} \approx 6^\circ$.

Всё-же 6° суток не примечательно мало.
Но их надо правильно учесть.

$6^\circ \approx \frac{1}{2} \cdot 13,2^\circ$, то есть в среднем за 2 периода по $\frac{3}{9}$ дня
около новолуний вальпирсы получают от луны $4,5 \cdot 13,2^\circ = \frac{(6-0,5-3) \cdot 13,2^\circ}{3}$
из жизни: ~~и т.д.~~ $\frac{4,5 \cdot 13,2^\circ}{3} = 1,5 \cdot 13,2^\circ \approx 20^\circ$. Зная, что суперка-
зывание постоянное, из-за которых без учёта луны время
жизни вальпиров $\approx \frac{43,3\%}{100}$, учём непостоянное называние полной
луны. $\alpha t = 20^\circ \cdot \frac{\frac{6 \text{ сут}}{273 \text{ сут}}}{20^\circ} = 20^\circ \cdot \frac{1}{4,5} = \frac{40^\circ}{9} \approx 4,4^\circ$. В переводе на
доли времени это $4,4^\circ \cdot \frac{1}{360^\circ} = \frac{1,1}{90} \approx 1,2\%$, это означает, что
влияние луны теперь не $+25\%$, а $+23,8\%$: (\leftarrow время спадания
вальпиров)

Итоговая доля: $43,3\% - 23,8\% \approx \frac{19}{20},1\% \approx 19\%$.

Без суперок: $50\% - 23,8\% \approx 26\%$.

Ответ: 19% с учётом суперок, 26% без учёта.

(В долих от суток, или от
полного времени)

N/5

Пусть ~~диаметр~~ диаметр наблюдаемого пятна

20000 км, и оно квадратное. Угловой диаметр² (сторона квадрата) пятна $\alpha_1 = \frac{20000 \text{ м}}{1,5 \cdot 10^8 \text{ км}} = \frac{2}{3/2 \cdot 10^{-4}} = \frac{4}{3} \cdot 10^{-4}$ радиан. (пятно на солнце на солнце экв.)

На фокальной плоскости оно будет иметь размер $\angle F$.

Еще необходимо учесть дифракционный предел: $\alpha_2 \approx \frac{2}{D}$

$$\alpha_2 \sim \frac{550 \cdot 10^{-9}}{0,2} = \frac{5,5 \cdot 10^{-7}}{2 \cdot 10^{-1}} \approx 3 \cdot 10^{-6} \ll \alpha_1. \text{ Не } \overset{\text{будет}}{\text{будет}} \text{ зерна-} \\ \text{вато.}$$

"Пусть $D = 20 \text{ см}$ "

линейкий размер пикселя: $\ell = \sqrt{\frac{36 \cdot 10^{-3} \cdot 24 \cdot 10^{-3}}{30 \cdot 10^6}} \text{ м} =$

$$= 10^{-6} \text{ м} \cdot \sqrt{\frac{6^2 \cdot 6 \cdot 4}{3}} = 10^{-6} \text{ м} \cdot 6 \cdot \sqrt{2} \approx 17 \text{ мкм.}$$

Тогда:

$$\angle F = \ell;$$

$$F = \frac{\ell}{\alpha_1} = \frac{17}{\frac{4}{3} \cdot 10^{-4}} = 3 \cdot \frac{34}{2} \cdot 10^{-2} \text{ м} \approx 0,5 \text{ м.}$$

Если фокусное расстояние будет больше $0,5 \text{ м}$, то пятно будет видно только краем.

Ответ: ~~0,5 м~~ $\approx 0,5 \text{ м}$.