

② Синодический период Сатурна равен 378,1 дн суток. Следовательно каждые следующие противостояния Сатурна будут через 1 год 13,1 суток в невисокосный год и 1 год 12,1 суток в високосный год. Подсчитаем в какие дни будут противостояния Сатурна в последующие года.

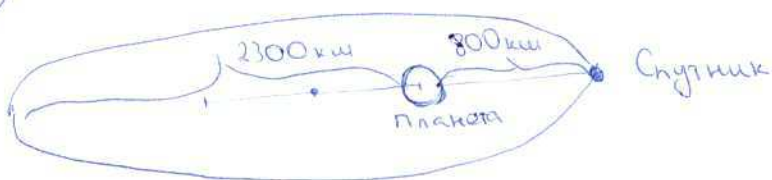
- 2013 год - 19 июня
- 2019 год - 31 июля
- (висок.) 2020 год - 14 июля
- 2021 год - 26 июля
- 2022 год - 9 августа
- 2023 год - 22 августа
- (висок.) 2024 год - 3 сентября
- 2025 год - 16 сентября
- 2026 год - 29 сентября
- 2027 год - 12 октября
- (висок.) 2028 год - 25 октября
- 2029 год - 7 ноября
- 2030 год - 20 ноября
- 2031 год - 3 декабря
- (висок.) 2032 год - 15 декабря.

- 2033 год - 28 декабря
- 2035 год - 10 января (9-10 января).

Отсюда мы видим, что в 2034 году противостояния Сатурна не будет.

Ответ: в 2034 году.

③



Скорость в апоцентре у спутника будет равна $v_a = \sqrt{\frac{Gm}{R+h_a}}$ (масса массы спутника пренебрежно). А в перигентре $v_n = \sqrt{\frac{Gm}{R+h_n}}$.

Пусть радиус планеты (R) равен x км, то

$$v_a = \sqrt{\frac{Gm}{x+h_a}} \quad v_n = \sqrt{\frac{Gm}{x+h_n}} \quad \text{Подставим известные}$$

кам числа.

$$12,3 = \sqrt{\frac{Gm}{x+800}}$$

$$11,1 = \sqrt{\frac{Gm}{x+2300}}$$

$$\frac{Gm}{x+800} = 151,29$$

$$\frac{Gm}{x+2300} = 123,21$$

$$\text{Отсюда} \quad 123,21 \cdot \frac{Gm}{x+800} = \frac{Gm}{x+2300} \cdot 151,29$$

$$\frac{123,21}{x+800} = \frac{151,29}{x+2300}$$

$$(2300 + x) 123,21 = 151,29(300 + x)$$

$$283383 + 123,21x = 121032 + 151,29x$$

$$23,06x = 162351$$

$$x = 5781,73 \text{ км.}$$

$$R = 5781,73 \text{ км}$$

Потери на гравитационный потенциал:

$$v_{\text{ан}} = \sqrt{\frac{Gm}{R+h_{\text{ан}}}} \quad ; \quad \frac{Gm}{R+h_{\text{ан}}} = v_{\text{ан}}^2 \quad ; \quad m = \frac{v_{\text{ан}}^2 (R+h_{\text{ан}})}{G}$$

$$m = \frac{123,21 \cdot 10^3 \cdot 6581,73 \cdot 151,29}{6,672 \cdot 10^{-11}} = 149243,1 \cdot \frac{10^3}{10^{-11}} = 149243,1 \cdot 10^{14}$$

1) П.к. $\alpha_1 = \alpha_2 = 19,2$, то эти звезды можно наблюдать с одинаковой высотой, но разных широт.

1) $h_{\text{в.к.а}} = 90^\circ - |\varphi + \delta|$, если $\varphi > 0$, то

$$h_{\text{в.к.а}} = 90^\circ + \delta - \varphi$$

$$h_{\text{в.к.а}} > 0$$

$\varphi < 109^\circ$, т.к. $\varphi > 90^\circ$, то Арктуру видно на всей северной полушарии.

Если $\varphi < 0$, то

пока $\varphi > -19^\circ$

$$h_{\text{в.к.а}} = 90^\circ + \varphi - \delta$$

$$\text{т.к. } \varphi = \delta - 90^\circ$$

$\varphi > -71^\circ$, то Арктуру видно на южной полушарии

до 71° ю.ш.

2) $h_{\text{в.к.х}} = 90^\circ - |\varphi + \delta|$, если $\varphi > 60^\circ$, то

$$h_{\text{в.к.х}} \geq 0 \quad h_{\text{в.к.х}} = 90^\circ - \varphi + \delta$$

$\varphi < 30^\circ$, то Хадар видно на северной полушарии до 30° с.ш.

и Если $\varphi < 60^\circ$, то

$$h_{\text{в.к.х}} = 90^\circ + \varphi - \delta$$

$$\varphi > -90^\circ + \delta$$

$\varphi > -120^\circ$ то Хадар видно на всей южной полушарии.

4

П.к. эти звезды можно наблюдать с любой долготы (в связи с суточной вращением небесной сферы), то области из которых их можно наблюдать зависит только от широты места наблюдения.

Арктуру можно наблюдать на всей северной полушарии и на южном до 71° ю.ш.

Хадару можно наблюдать на всей южной полушарии и на северном до 30° с.ш.

Отсюда обе звезды можно наблюдать на широтах от 71° ю.ш. до 30° с.ш.

Ответ: с 71° ю.ш. до 30° с.ш., долготы не имеет значения.

5

Если над экватором сфера крутится со скоростью света ($300\,000 \text{ км/с}$), а над в точке северного полюса шара она не крутится вообще, то можно предположить, что средняя скорость сферы $150\,000 \text{ км/с}$.

Рассчитав известно $v^2 = \sqrt{\frac{Gm}{r}}$ (если массой сферы пренебречь), то

$$r = \frac{Gm}{v^2}$$

$$r = \frac{6,672 \cdot 10^{-11} \cdot 5,974 \cdot 10^{24}}{2,25 \cdot 10^{10}} \approx 17,715 \cdot 10^3 = 17\,715 \text{ км.}$$

$$17\,715 \text{ км} = 0,0001184 \text{ а.е.}$$

T =
(период
одного обращения
вокруг Земли)

5). Сфера крутится как экватором со скоростью $300\,000 \text{ км/с}$. Один оборот она делает за ≈ 232.56 мин и 04 с или за $(82800 + 3360 + 4) = 86164 \text{ с}$.

$$v = \frac{S}{t} \quad \text{то} \quad S = v \cdot t$$

$$S = 3 \cdot 10^5 \cdot 8,62 \cdot 10^4 = 25,86 \cdot 10^9 \text{ км}$$

$$S = 2\pi R \quad ; \quad \text{то} \quad R = \frac{S}{2\pi}$$

$$R = \frac{25,86 \cdot 10^9}{2 \cdot 3,14} = 4,12 \cdot 10^9 \text{ км}$$

$$4,12 \cdot 10^9 \text{ км} = 2,753 \cdot 10^2 \text{ а.е.} = 0,02753 \text{ а.е.}$$

С промежуточным радиусом 100 лет , путь увеличивается на 2 мс , то $T = T_0 + 2 \text{ мс}$; $T_0 = 86164 \text{ с}$. Следовательно $T_1 = 86164,001 \text{ с}$. Для удобства подсчета возьмем \approx то, как увеличивается все радиусе через $100\,000 \text{ лет}$.

$$T_1 = 86165 \text{ с.}$$

$$S_2 = 86165 \text{ с} \cdot 3 \cdot 10^5 \text{ км/с} = 8,6165 \cdot 10^4 \cdot 3 \cdot 10^5 = 25,8495 \cdot 10^9 \text{ км.}$$

$$R_2 = \frac{S}{2\pi} = \frac{25,8495 \cdot 10^9}{2 \cdot 3,14} = 4,11616242 \cdot 10^9 \text{ км.}$$

$$S_0 \text{ (дополнительно)} = 86164 \text{ с} \cdot 3 \cdot 10^5 \text{ км/с} = 8,6164 \cdot 3 \cdot 10^9 = 25,8492 \cdot 10^9 \text{ км}$$

$$R_0 = \frac{S}{2\pi} = \frac{25,8492 \cdot 10^9}{2 \cdot 3,14} = 4,11611465 \cdot 10^9 \text{ км.}$$

Следовательно за 100 тыс. лет радиус увеличится на:

$47\,770 \text{ км}$, а за 1 год на $0,4777 \text{ км}$ или $477,7 \text{ м}$.

6)

- 1) Она находится в радиальной сфере звезды, в которой находится Солнце в средней экваторе
- 2) Она движется чуть южнее востока. (на $10,3''$ восточнее и на $0,2''$ южнее)
- 3) в сфере, которая находится вправо, $3^{\text{е}}$ если считать снизу. (на $10,3''$ восточнее и на $0,2''$ южнее) фактора расстояния звезды

⑤ $0'',0069$ диаметр звезды Канопус. Пусть ее размеры у поверхности звезды Земли равны x .

$$\text{Ито. } x = 0'',0069 \cdot r^2 = 0'',0069 \cdot 4 \cdot 10^{18} = 0,1104 \cdot 10^{18} =$$

$$= 0,1104 \cdot 10^{18} = 0,1104 \cdot 10^{18}$$

$$0,1104 \cdot 10^{18} = 0,1104 \cdot 10^{18} = 1104 \cdot 10^{14}$$

Получаем, что ее диаметр на Γ Земли равен

⑤ Да, человек смог бы проехать в эту "дыру".

За 2600 лет сфера организована δn на $1242,02 \text{ км}$ ($2600 \cdot 0,4777$)

$$\frac{I_1}{I_2} = ? \quad \frac{I_1}{I_2} = \frac{r_2^2}{r_1^2}$$

$$\frac{I_1}{I_2} = \frac{4 \cdot 10^9 \cdot 4,116114650}{1242,02 + 4,116114650} = \frac{4,116114650}{4,116115892} \approx 0,99990,1$$

$$\text{Отсюда } 2,512^{m_2 - m_2 \pm} = 0,1$$

$$m_2 - m_1 \approx -2,5$$

Средняя звезда или уменьшая свою яркость примерно на 2,5 звездных величин (помутнение).

Ответ: ① $R = 4,116114650 \text{ км}$ или $\approx 0,027539 \text{ е.в.}$

② Да, может.

③ Каждый год α радиус увеличивается на 477,7 м.

④ на $\approx 2,5$ звездной величин

