

B-3

1. Так или иначе

Дано $\lambda_1 = 14.04$
 $\lambda_2 = 14.04$
 $\delta_1 = +19^\circ$
 $\delta_2 = -60^\circ$

1) Так или иначе прямые восхождения λ звезд равны, то при вычислениях их областей земной поверхности, из которых одновременно видны эти звезды можно не учитывать для прямого восхождения.

2) Так или иначе звезды могут быть видны на любой долготе нахождения наблюдателя на широте φ .

$h = 90^\circ - \varphi + \delta$
 ~~$0^\circ = 90^\circ - \varphi + \delta$~~ В северном полушарии Арктур будет видно с любой широты.

Знаком наблюдатель будет находится в Южном полушарии и формула будет выглядеть так: $h = -90^\circ + \varphi + \delta$

$0^\circ = -90^\circ + \varphi + \delta$
 $90^\circ = \varphi + 19^\circ$

$\varphi = 71^\circ$ ю.ш. - при дальнейшем продвижении на юг Арктур зайдет за горизонт и уже не будет виден

3) Кагара будет находится на горизонте при нахождении наблюдателя на широте φ_2 в Северном полушарии (так или иначе звезда расположена в Южном полушарии и видна с любых широт южнее экватора)

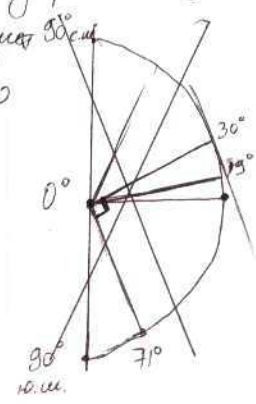
$h = 90^\circ - \varphi + \delta$
 $0^\circ = 90^\circ - \varphi_2 - 60^\circ$

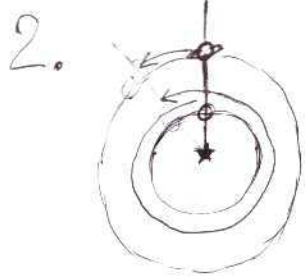
$\varphi_2 = 30^\circ$ с.ш. - при дальнейшем продвижении на север Кагара зайдет за горизонт

4) Из исходных из пунктов 2 и 3 звезды Арктур и Кагара могут быть одновременно видны с 30° с.ш. по 71° ю.ш., долгота может быть любая так или иначе прямые восхождения у звезд одинаковы



Ответ: с 30° с.ш. по 71° ю.ш.





$$T_{\text{Земли}} = 1 \text{ год}$$

$$T_{\text{Сатурн}} = 29,5 \text{ лет}$$

1) Между наименьшими градусами противостояния Земли и Сатурна Земле дает наибольший оборот вокруг Солнца и проходит еще некоторый угол. Сатурн же только поворачивается на этот угол.

$$\text{Аугс } 360^\circ - 29,5 \text{ лет}$$

$$x^\circ - 1 \text{ год}$$

$$x = \frac{360^\circ}{29,5} = 12,2^\circ - \text{ в год проходит Сатурн по своей орбите}$$

$$\frac{12,2^\circ}{365} = 0,03342^\circ \text{ проходит Сатурн по орбите за 1 день}$$

$$\frac{360^\circ}{365} = 0,98630^\circ \text{ проходит Земля по орбите за 1 день}$$

Пусть t - количество дней между градусами последующими противостояниями

$$t \cdot 0,03342 = t \cdot 0,9863 - 360^\circ$$

$$t(0,03342 - 0,9863) = -360$$

$$t \cdot 0,95288 = 360$$

$$t = \frac{360}{0,95288}$$

$$t = 377,8 \approx 378 \text{ дней}$$

$378 - 365 = 13$ на тринадцать дней вперед каждый год сдвигается противостояние

Значит в 2018 г. противостояние будет 28 июля

2019	- 11 июля
2020	- 24 июля
2021	- 6 августа
2022	- 19 августа
2023	- 1 сентября
2024	- 14 сентября
2025	- 27 сентября
2026	- 10 октября
2027	- 23 октября
2028	- 5 ноября
2029	- 18 ноября
2030	- 1 декабря
2031	- 14 декабря
2032	- 27 декабря
2033	- X
2034	- 9 января

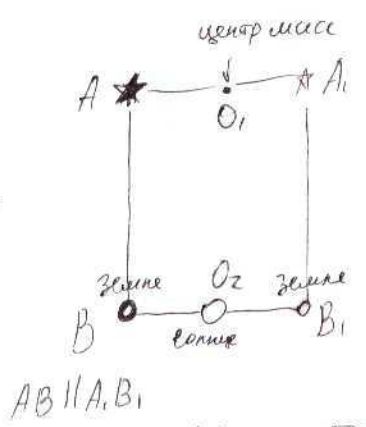
Следит: в 2033 году

2. Даже если учитывать дни 4 високосных года то дата дня противостояния происходит в 2034 году на 4 дня раньше, но это не влияет на то, что в 2033 году противостояния не будет.

B = 3

3.

$\frac{A_0}{A_*} =$



1) Так как у звезды исчезает годовое параллаксическое смещение, то направление с Земли на звезду в моменты замеров будет параллельны

2) Так как звезда за полгода смещается на столько воды у неё исчезло годовое параллаксическое смещение, то период ее обращения вокруг центра масс равен не как и у Земли - 1 год

$$3) \frac{T_*^2 (M_* + M_\odot)}{A_*^3} = \frac{T_\oplus^2 (M_\odot + m_\oplus)}{A_\oplus^3}$$

$$\frac{(M_* + M_\odot)}{A_*^3} = \frac{M_\odot}{A_\oplus^3}$$

$$\frac{M_* + 1,4 M_\odot}{A_*^3} = \frac{M_\odot}{A_\oplus^3} \quad \frac{M_* + 1,4}{A_*^3} = \frac{1,4}{A_\oplus^3}$$

$$4) \frac{M_*}{M_\odot} = \frac{A_\oplus}{A_*}$$

$$\frac{M_*}{1,4} = \frac{A_\oplus}{A_*} \quad M_* = \frac{A_\oplus}{A_*} \cdot 1,4$$

$$5) \frac{1,4 \left(\frac{A_\oplus}{A_*} + 1,4 \right)}{(A_* + A_\oplus)^3} = \frac{1,4}{A_\oplus^3}$$

масса Земли можно пренебречь так как она во много раз меньше массы Солнца

T_* - период обращения звезды системы

M_* - масса видимой звезды

M_\odot - масса и компонента звездной системы

T_\oplus - период

M_\oplus - масса Солнца

m_\oplus - масса Земли

A_* - большая полуось звездной системы

A_\oplus - большая полуось Земли

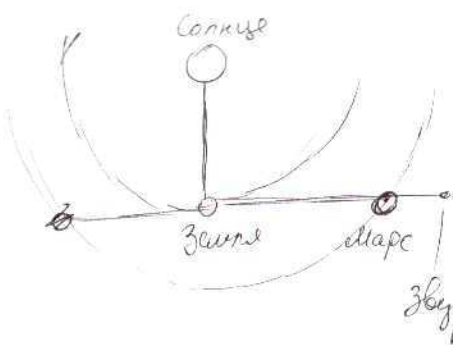
$$A_* = \frac{1}{2} (A_* + A_\oplus) \quad A_* \text{ - расстояние от звезды до центра масс}$$

Так как

A_\oplus - расстояние от Солнца и планеты до центра масс

см чертёж

4.



Там или свет идущий и Земле от Марса это отраженный солнечный свет, по формулу скорость звезды можно вымерить по формуле Доплера: $\lambda = \lambda_0 (1 + \frac{v}{c})$

где λ - длины волн исходящие от Солнца, (а также и от звезды там или ее длины волн совпадают с солнечными)
 λ - длина волны исходящая от звезды в классическом

Солнце - звезда спектрального класса G2
 Спектральный класс звезды оказавшейся между и Марсом G

$$\lambda = \lambda_0 (1 + \frac{v}{c})$$

$$\frac{\lambda}{\lambda_0} = 1 + \frac{v}{c}$$

$$\frac{v}{c} = \frac{\lambda}{\lambda_0} - 1$$

$$v = (\frac{\lambda}{\lambda_0} - 1) c$$

Там или длины волн спектральных классов G и G2 примерно одинаковы то лучевая скорость будет равна примерно нулю

Ответ: ≈ 0 км/с

- 6.
- 1) Звезда Барнарда находится в созвездии Рака
 - 2) Прямое восхождение уменьшается, склонение увеличивается на северо-востоке
 - 3) В созвездии Близнецов