

1) Дано:
 $t_0 = 60$ дней
 $h_B = 2h_N$
 $\delta = ?$

Решение:
 $90^\circ - 14^\circ - \delta_0 = 0^\circ$

1) $h_B = 90^\circ - 14^\circ - \delta_0$ - условие ^{начала зимы} полярной ночи

$\varphi = 90^\circ - \delta_0$ δ_0 - склонение Солнца в момент начала полярной ночи

$90^\circ = 14^\circ - \delta_0$

$\varphi - \delta_0$ очевидно больше нуля в рассветное время полярной ночи

$\varphi = 90^\circ + \delta_0$

2) $\delta_{03C} = -23,4^\circ$ - склонение Солнца во время зимнего солнцестояния

$\delta_0 = \delta_{03C} \cos\left(\frac{360^\circ t}{T}\right)$, где T - троп. год, а

t - кол-во дней, прошедших с момента зимнего солнцестояния

Очевидно, что зимнее солнцестояние - середина полярной ночи.

Тогда $t = \frac{t_0}{2}$

$\delta_0 = \delta_{03C} \cos\left(\frac{360^\circ \frac{t_0}{2}}{T}\right) = -23,4 \cdot \cos\left(\frac{360^\circ \cdot 60}{2 \cdot 365}\right) \approx -23,4 \cdot \cos 30^\circ = -23,4 \cdot 0,866 \approx -20,264^\circ$

3) широта села $\varphi = 90^\circ + \delta_0 = 69,736^\circ \approx 70^\circ$

4) Две звезды:

$h_B = 90^\circ - 14^\circ - \delta = 218 + \varphi - 90^\circ \cdot 2$

$h_N = 90^\circ - 14^\circ - \delta = 18 + \varphi - 90^\circ$

$270^\circ = 218 + \varphi + 14^\circ - \delta$

$270^\circ = 2\delta + 2\varphi + \varphi - \delta$
 $270^\circ = 2\delta + 2\varphi - \varphi + \delta$
 $270^\circ = -2\delta - 2\varphi + \varphi - \delta$
 $270^\circ = -2\delta - 2\varphi - \varphi + \delta$

для $\delta = 66,6^\circ$:

$h_B = 90^\circ - 14^\circ - \delta = 70^\circ - (70^\circ - 66,6^\circ) = 90^\circ - 3,4^\circ = 86,6^\circ$

$h_N = 90^\circ - 14^\circ - \delta = 70^\circ - 66,6^\circ = 3,4^\circ$

$\delta = 270^\circ - 3\varphi$
 $\delta = \frac{270^\circ - \varphi}{3}$
 $\delta = \frac{-270^\circ - \varphi}{3}$
 $\delta = \frac{-3\varphi - 270^\circ}{3}$

$\delta = 60^\circ$
 $\delta = 66,6^\circ$
 $\delta = -113^\circ < -90^\circ$ - не в $[-90^\circ; 90^\circ]$
 $\delta = -180^\circ < -90^\circ$

Ответ: $\delta = 60^\circ$

3) Дано:

$$M = 2M_0$$

$$a_1 = 0,5 \text{ а.е.}$$

$$a_2 = 0,8 \text{ а.е.}$$

$$S_1 = S_2 = S$$

$$2T_1 = T_2$$

$$T_1 = ?$$

$$T_2 = ?$$

Решение: стр 2 из 18

Хук-17

1) Зв. К. (а.е.; годы; M_0)

в сравнении с системой Земля-Венера
где п. 1:

$$\frac{2 \cdot \cancel{0,5^3} T_{ор2}^2}{0,5^3} = 1$$

$$T_{ор1} = \sqrt{\frac{0,5^3}{2}} = \sqrt{0,5^4} = 0,5^2 = 0,25 \text{ года}$$

$$\text{где п. 2: } T_{ор2} = \sqrt{\frac{0,8^3}{2}} = \sqrt{0,4} \cdot 0,8 = \frac{2 \cdot 0,8}{\sqrt{10}}$$

$$\approx \frac{1,6}{3,16} \approx 0,5 \text{ года}$$

2) ~~формулы~~ ^{формулы} сумм по сумм-синодический период
звезды относительно планеты

$$\frac{1}{S_{12}} = \frac{1}{T_2} - \frac{1}{T_{ор12}} \quad \text{в предположении, что обе планеты вращаются в ту же сторону, что и обр. вокруг звезды}$$

$$3) \frac{1}{S_1} = \frac{1}{S_2} \Rightarrow \frac{1}{T_1} - \frac{1}{T_{ор1}} = \frac{1}{T_2} - \frac{1}{T_{ор2}}$$

учитывая, что $T_2 = 2T_1$

$$\frac{1}{T_1} - \frac{1}{2T_1} = \frac{1}{T_{ор1}} - \frac{1}{T_{ор2}}$$

~~учитывая, что $T_{ор2} = 2T_{ор1}$~~

~~$$\frac{1}{2T_1} = \frac{1}{T_{ор1}} - \frac{1}{2T_{ор1}}$$~~

~~$T_1 = T_{ор1}$ - противоречие условию~~

~~$$\frac{1}{S_{12}} = \frac{1}{T_{12}} + \frac{1}{T_{ор12}}$$~~
~~$$\frac{1}{T_1} + \frac{1}{T_{ор1}} = \frac{1}{T_2} + \frac{1}{T_{ор2}}$$~~

$$2 \cdot T_1 = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{T_{ор1}} - \frac{1}{T_{ор2}} \right)^{-1} = T_{ор1}$$

противоречит условию

③. Продолжение

4) предположим, что планеты вращаются в сторону, противоположную их обращению вокруг Земли

$$\cancel{\frac{1}{T_1}} + \cancel{\frac{1}{T_{ор,1}}} = \cancel{\frac{1}{T_2}} + \cancel{\frac{1}{T_{ор,2}}}$$

$$\frac{1}{T_2} - \frac{1}{2T_2} = \frac{1}{T_{ор,2}} - \frac{1}{T_{ор,1}}$$

$$\frac{1}{2T_2} = 2 - 4 = -2 - \text{невозможно}$$

5) предположим, что одна из планет вращается в сторону, противоположную обращению вокруг Земли:

$$\textcircled{1} \quad \frac{1}{T_1} - \frac{1}{T_{ор,1}} = \frac{1}{T_2} + \frac{1}{T_{ор,2}}$$

$$\frac{1}{2T_2} = \frac{1}{T_{ор,1}} + \frac{1}{T_{ор,2}}$$

$$T_1 = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{T_{ор,1}} + \frac{1}{T_{ор,2}} \right)^{-1} = \frac{1}{12} \text{ года}$$

$$T_2 = \frac{1}{6} \text{ года}$$

$$\textcircled{2} \quad \frac{1}{T_2} - \frac{1}{T_{ор,2}} = \frac{1}{T_1} + \frac{1}{T_{ор,1}}$$

$$\frac{1}{2T_2} = \frac{1}{T_{ор,1}} - \frac{1}{T_{ор,2}}$$

$$T_2 = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{T_{ор,1}} - \frac{1}{T_{ор,2}} \right)^{-1} = 0$$

не убо. у сл.

$$T > 0$$

Ответ: $T_1 = \frac{1}{12}$ года; $T_2 = \frac{1}{6}$ года

1) $a \approx 2R_0 = 1,4 \cdot 10^6$ км - большая поперек системы

$\Sigma M \approx 2M_0 = 4 \cdot 10^{30}$ кг - другая масса системы

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{a^3}{\Sigma M G}} = 6,28 \sqrt{\frac{(1,4 \cdot 10^6)^3}{4 \cdot 10^{30} \cdot 6,7 \cdot 10^{-11}}} = 6,28 \sqrt{\frac{4 \cdot 10^3 \cdot 10^{27}}{4 \cdot 6,7 \cdot 10^{19}}} =$$

$$= 6,28 \sqrt{\frac{2,4}{4 \cdot 6,7}} \cdot 1,4 \cdot 10^4 \text{ с} = 3,14 \sqrt{\frac{1,4}{6,7}} \cdot 1,4 \cdot 10^4 = 2,2 \cdot 10^4 \text{ с}$$

2) Класс K:

$$T_K = 4500 \text{ К}$$

$$M_K \approx 0,1 M_0$$

$$L_K \sim M^4 \Rightarrow L_K = L_0 \left(\frac{M_K}{M_0}\right)^4 \approx \frac{1}{4} L_0$$

$$\frac{L_K}{L_0} = \left(\frac{R_K}{R_0}\right)^2 \left(\frac{T_K}{T_0}\right)^4$$

$$R_K = R_0 \sqrt{\frac{L_K}{L_0}} \left(\frac{T_0}{T_K}\right)^2 = \frac{16}{9} \cdot \frac{1}{2} R_0 = \frac{8}{9} R_0 \approx 0,9 R_0$$

$$T_K = 2\pi \sqrt{\frac{a_K^3}{\Sigma M_K G}} = 6,28 \sqrt{\frac{(1,8 \cdot 7 \cdot 10^8)^3}{2 \cdot 0,7 \cdot 2 \cdot 10^{30} \cdot 6,7 \cdot 10^{-11}}} =$$

$$= 3,14 \sqrt{\frac{(2,8 \cdot 7)^3}{0,7 \cdot 6,7}} \cdot 10^5 = 3,14 \sqrt{\frac{12,6^3}{4,69}} \cdot 10^5 =$$

$$= 3,14 \cdot 12,6 \cdot \sqrt{3} \cdot 10^5 = 1,7 \cdot 3,14 \cdot 1,26 \cdot 10^6 = 6,4 \cdot 10^6 \text{ с} > T_0$$

3) Класс F:

$$T_F \approx 7500 \text{ К}$$

$$M_F \approx 2-3 M_0$$

$$L_F \sim M^4 \Rightarrow L_F = L_0 \left(\frac{M_F}{M_0}\right)^4 = 81 L_0$$

$$\frac{L_F}{L_0} = \left(\frac{R_F}{R_0}\right)^2 \left(\frac{T_F}{T_0}\right)^4$$

$$R_F = R_0 \sqrt{\frac{L_F}{L_0}} \left(\frac{T_0}{T_F}\right)^2 = \frac{45}{4} R_0 = 11,25 R_0$$

$$T_F = 2\pi \sqrt{\frac{a_F^3}{\Sigma M_F G}} = 6,28 \sqrt{\frac{(71,25 \cdot 7 \cdot 10^8)^3}{2 \cdot 2 \cdot 10^{30} \cdot 6,7 \cdot 10^{-11}}} =$$

$$= \frac{6,3}{2} \sqrt{\frac{7,7^3}{6,7}} \cdot 10^8 = 3,14 \cdot 7,7 \cdot 10^8 = 2,4 \cdot 10^9 \text{ с} \Rightarrow T_0$$

Output: $T_K = 6,4 \cdot 10^6 \text{ с}$; $T_0 = 2,2 \cdot 10^4 \text{ с}$; $T_F = 2,4 \cdot 10^9 \text{ с}$

5. Дано:

$$M = 4 \cdot 10^6 M_{\odot}$$

может ли
накопиться
какое-то
р/м концентрации

Решение:

стр 5 ур 10 [Хук-17]

1) $R_G = \frac{2GM}{c^2}$ - радиус Шварцшильда
в пределах сферы такого радиуса будет накопиться
материя, если она есть.

$$R_G = \frac{2 \cdot 6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 4 \cdot 10^6 \cdot 2 \cdot 10^{30}}{9 \cdot 10^{16}} = 1,12 \cdot 10^{10} \text{ м}$$

2) положим, что средняя масса чд звездной массы
 $M_{ch} = 5 M_{\odot}$, тогда $R_{ch} = \frac{2GM}{c^2} = \frac{2 \cdot 6,7 \cdot 10^{-11} \cdot 10^{31}}{9 \cdot 10^{16}} =$

$$= 1,5 \cdot 10^4 \text{ м}$$

3) всего таких чд:

$$N = \frac{M}{M_{ch}} = \frac{4 \cdot 10^6 M_{\odot}}{5 M_{\odot}} = 8 \cdot 10^5 \text{ штук}$$

4) объём пространства, занимаемый
сверхмассивной чд:

$$V = \frac{4}{3} \pi R_G^3 = \frac{4 \cdot 3,14 \cdot 1,12^3}{3} \cdot 10^{30} \text{ м}^3 =$$

$$= 5,5 \cdot 10^{30} \text{ м}^3$$

5) объём пространства, занимаемый
отной чд звездной массы:

$$V_{ch} = \frac{4}{3} \pi R_{ch}^3 = \frac{4 \cdot 3,14 \cdot 1,5^3}{3} \cdot 10^{12} \text{ м}^3 = 1,35 \cdot 10^{13} \text{ м}^3$$

объём всех чд звездной массы:

$$V_{обц} = V_{ch} N = 10^{19} \text{ м}^3$$

число физически чд звездной массы
вместится в область, объёмом
человеческой головы.

6) ~~Но различия пока не~~
что предположительно
концентрация чд

$$n = \frac{N}{V} = \frac{8 \cdot 10^5}{5,5 \cdot 10^{30}} = 2 \cdot 10^{-25} \text{ м}^{-3}$$

5. Продолжение

7) скорость ~~звезд~~ ЧД на краю скопления
 (тк скопление ~~буквально~~ равномерной концентрации, все ЧД
 обращаются по примерно круговой орбите)

$$v = \sqrt{\frac{GM}{R_0}} = \frac{c}{\sqrt{2}}$$

скорость на расстоянии r :

$$v = \sqrt{\frac{GM_B}{r}} = \sqrt{\frac{GM R_0^3}{r R_0^3}} = \frac{c}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{R_0^3}{r R_0^3}} = \sqrt{\frac{GM r^3}{R_0^3 r}} = \frac{c}{\sqrt{2}} \cdot \frac{r}{R_0}$$

у звезды
 $\frac{GM_B}{r}$
 внешняя
 сфера
 не действует

$$M_B = M \frac{r^3}{R_0^3}$$

тк $r = R_0$
 $v < c$

8) исходя только из ньютоновской механики
 можно было бы сделать вывод, что такая
 ситуация возможна.

Но на краю скопления (R_0 от центра)
 нет стабильных круговых орбит: их нет
 из-за рассеяния звезд и гравитационных
 эффектов. Стабильных орбит нет \Rightarrow скопление без
 равномерной концентрации \Rightarrow ЧД начинают
 свиваться \Rightarrow всё коллапсирует к ЧД с массой
 чуть меньше $4 \cdot 10^6 M_\odot$, тк часть энергии ушла на
 грав. волны.

Ответ: нет

2) Дано:

$$D = 2.4$$

$$\nu = 12 \text{ ГГц}$$

даны
задачи

Решение:

1) Длина волны, соотв. частоте 12 ГГц :

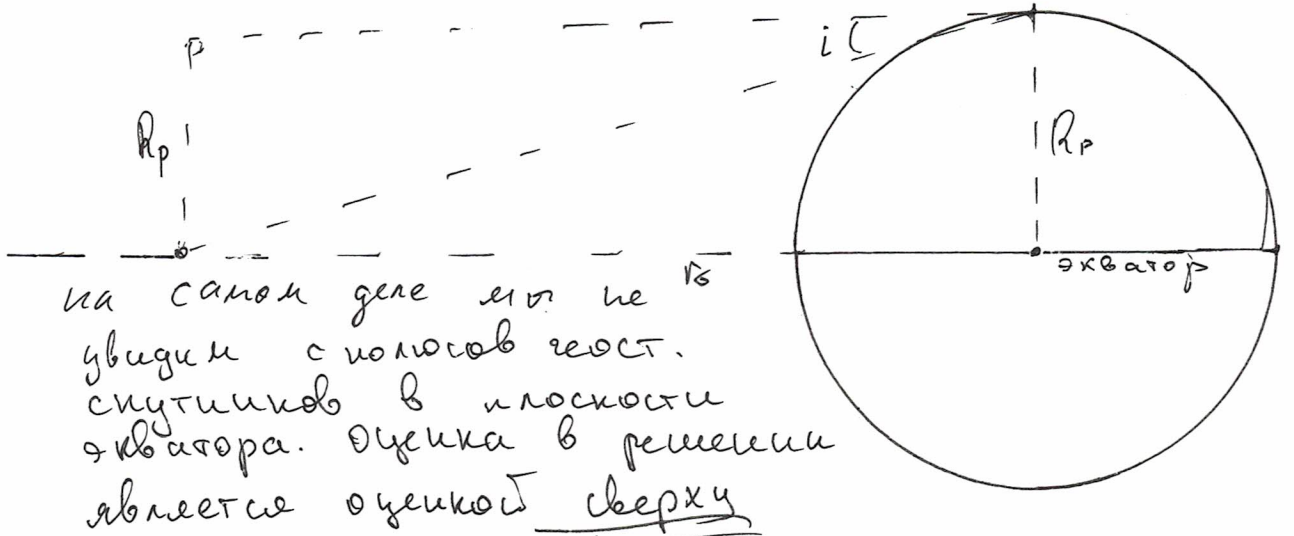
$$\lambda = \frac{c}{\nu} = \frac{3 \cdot 10^8 \text{ м/с}}{12 \cdot 10^9 \text{ с}^{-1}} = \frac{1}{4} \cdot 10^{-1} = \frac{1}{40} \text{ м} = 2.5 \text{ см}$$

2) Отделить точечный источник от Солнца можно будет с расстояния

$$r = 122 \frac{\lambda}{D} = 5'$$

3) спутники обращаются вокруг Земли по геостационарной орбите (т.к. ~~Фарманка~~ ^{антенна} неподвижна) приблизительно в плоскости небесного экватора, Знают подробности к Солнцу на расстоянии $5'$ они могут только видеть равноденствия

4) максимальное отклонение спутников от экватора - на полюсах. найдем его (i)

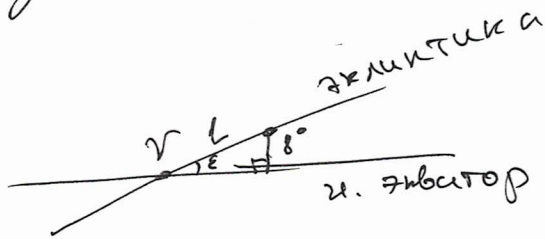


$$r_0 = \sqrt[3]{\frac{GM T^2}{4\pi^2}} = \sqrt[3]{\frac{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}{4 \cdot 3.14^2}} = \sqrt[3]{\frac{73 \cdot 6.7 \cdot 6}{36} \cdot 10^{21}} = 4.5 \cdot 10^7 \text{ м}$$

$$i) \theta = \arcsin \frac{R_p}{r_0} = \arcsin \frac{6.35 \cdot 10^6}{4.5 \cdot 10^7} = \arcsin 0.15 \approx 8^\circ$$

2) Продолжение

СТР 8/10 | Жук-17



L - дуга, пройденная кометой

$$\frac{\sin L}{\sin 90^\circ} = \frac{\sin \delta}{\sin \epsilon}$$

$$L = \arcsin \frac{\sin \delta}{\sin \epsilon} = \arcsin \frac{0,15}{0,35} \approx \arcsin 0,43 \approx 25^\circ$$

$$\delta \approx 8^\circ$$

$$\frac{\delta}{\epsilon} = \sin\left(\frac{360^\circ}{T}\right) \quad T - \text{год}$$

t - время с весны P/g

$$t = \frac{\arcsin \frac{1}{3}}{360^\circ} T \approx 20 \text{ дней} - \text{до и после весеннего и осеннего } P/g$$

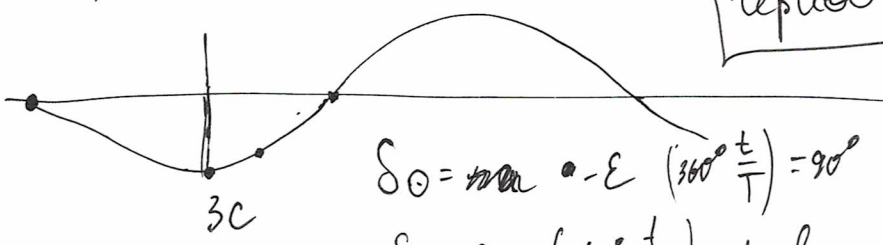
Ответ: примерно с ~~3~~ 3 марта по 13 апреля и с ~~4~~ 3 сентября по 13 октября

СТР 9/10

$2,2 \cdot 10^4$

$X_{yr} - 17$
переводит

$X_{yr} - 17$



$$\delta_0 = \arcsin \left(\frac{t}{T} \right) = 90^\circ$$

$$\delta_0 = -\varepsilon \cos \left(360^\circ \cdot \frac{t}{T} \right) \quad t - \text{время с З.С.}$$

$$\frac{60}{2 \cdot 365} = \frac{30}{365} = \frac{6}{74}$$

23,4
0,866
23,4
3464
2598
17322
20,2644m

$90^\circ - 3,4^\circ = 86,6^\circ$

$136,6 - 90 = 46,6^\circ$

$90 - \frac{4}{3} = 90 - \frac{69}{3} - \frac{1}{3} = 90 - 23 - \frac{1}{3} = 66,6$

$46,6$

3,14, 0,7
2,38
6,7 | 24
56 | 3,78
210
98
120
3,78
17
17
119
17
2299
3,16

6,7000 | 275
550
1200
11000
1000
2,43

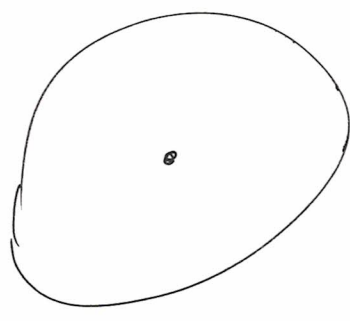
$\frac{6,7 \cdot 16}{9} = 0,7 \cdot 16 = 11,2$

33
3,3
3,2
3,2
3,9
9,9
10,89
96
6024

160000 | 3,16
1580
2000 | 0,50

3,75
3,15
15,75
315
545
5,9,225

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{T} - \frac{1}{T_{op}}$$



15000 | 35
140
100
70
300
10,42

2,25
1,5

11 25
22 25
33 25
44 25
55 25
66 25
77 25
88 25
99 25

Чепуховка * Кук-17 } СТР 10/10

$$d = 12 \sqrt{r_0}$$

$$\lambda = \frac{c}{\nu} = \frac{3 \cdot 10^8}{12 \cdot 10^{10}} = \frac{1}{40} \text{ m} = \frac{2,5}{100} = 2,5 \text{ cm}$$

$$c = \lambda \nu$$

$$\lambda = 500 \cdot 10^{-9} \text{ m}$$

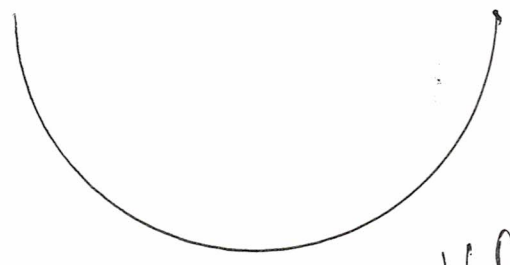
$$D = 1,22 \frac{\lambda}{D} = \frac{0,025}{2} \cdot 1,22 = 0,00125 \cdot 1,22$$

3a 1 gett.6
360° T
~~Top~~

3,16
3,16
18 96
31 6
94 8
59 56

125
122
250
250
3 250
0,001525 pag =
= 0,001525 \cdot 200000^2 =
= 152,5 \cdot 2 = 305 =

7,73
2
3,14
7,7
2198
2198
24,178



4
6,7
0,7
4,69

160000
1580
2000
1896
1040
316
15063

return ce

$$0,15 \cdot 5,3$$

$$15$$

265 795
53

3,14
1,7
21 98
31 4
53 38
5,338
1,122
10 676
53 38
6,1056