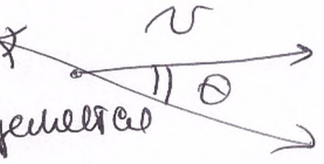
Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 4.	Решение.	Код:

1) По определению красное смещение:

$$z = \frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0} \Bigg| \quad \lambda = \frac{c}{\nu} \quad \Rightarrow \quad z = \frac{\frac{c}{\nu} - \frac{c}{\nu_0}}{\frac{c}{\nu_0}} = \frac{\nu_0 - \nu}{\nu}$$

В формуле для решения эффекта Доплера присутствует $\cos\Theta$, где Θ:



Т.к. движение ~~опреде~~ НД1 определяется космологическим расширением (z велико), угол $\Theta = 0 \Rightarrow \cos\Theta = 1$. С учетом этого подставим в ур-е для красного смещения:

$$z = \frac{\nu_0 - \nu_0 \cdot \frac{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}}{1-\frac{v}{c}}}{\nu_0 \cdot \frac{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}}{1-\frac{v}{c}}} = \frac{1-\frac{v}{c}}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}} - 1$$

Обозначим $\frac{v}{c}$ как x и решим ур-е относ. x:

$$z = \frac{1 - \frac{\sqrt{1-x^2}}{1-x}}{\sqrt{1-x^2}} \cdot (1-x) = \frac{1-x-\sqrt{1-x^2}}{\sqrt{1-x^2}}$$

$$z\sqrt{1-x^2} = 1 - x - \sqrt{1-x^2}$$

$$\sqrt{1-x^2}(1+z) = 1 - x$$

Ответ:

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 4.	Решение.	Код:

$$(1-x^2)(1+z)^2 = 1 - 2x + x^2$$

$$(1+z)^2 - x^2(1+z)^2 = 1 - 2x + x^2$$

$$x^2(1 + (1+z)^2) - 2x + (1 - (1+z)^2) = 0$$

$$z = \frac{1-x}{\sqrt{1-x^2}} - 1$$

$$(z+1)^2 = \frac{(1-x)^2}{(1-x)(x+1)} = \frac{1-x}{1+x}$$

$$(1+x)(z+1)^2 = 1-x$$

$$x((z+1)^2 + 1) = 1 - (z+1)^2 \Rightarrow x = 0.9902$$

т.е. V_1 составляет 99,02% от скорости света и равна:

$$V_1 = 2,969 \cdot 10^5 \text{ км/с}$$

2) Оценим расст. до НД1 через з-н Хаббла:

$$V = Hr \Rightarrow r = \frac{V}{H}$$

$$r = 4.2 \cdot 10^3 \text{ Мпк}.$$

$$r = 4.2 \cdot 10^9 \text{ пк}$$

Ответ:

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 4.	Решение.	Код:

3) $4.2 \cdot 10^9$ пк $= 13.6996 \cdot 10^9$ св. лет.

(1 пк ≈ 3.26 св. л.)

Т.е. астрономы видят НД1 таким, каким она была 13.6996 млрд лет назад, то есть через ($\tau = 13.7$ млрд лет)

$t = 0{,}4$ млн лет после большого взрыва.

4) а) $\frac{L}{L_0} = 10^{-0{,}4(M_{ч.в} - M_\odot)}$, где $M_\odot = 4.7^m$

$L = 5.2 \cdot 10^{10} L_\odot$

$\Delta m \cdot c^2 = L \cdot t$

$\Delta m = \frac{5.2 \cdot 10^{10} L_\odot t}{c^2}$

$\Delta m = 2.8 \cdot 10^{33}$ кг.

Доля общей массы: $\frac{\Delta m}{10^{12} M_\odot} = 10^{-9}$

$M_\odot = 1.989 \cdot 10^{30}$ кг

Ответ: 1) $2.969 \cdot 10^5$ км/с или 99.02% c; 2) $4.2 \cdot 10^9$ пк 3) 0,4 млн лет 4) 10^{-9}.

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 3.	Решение.	Код:

1) $I \sim T^4 \sim \left(\frac{\Delta T}{\Delta r}\right)^{\frac{4}{4}} \Rightarrow T \sim \left(\frac{\Delta T}{\Delta r}\right)^{\frac{1}{4}}$

$$\begin{cases} T = \left(2\frac{T_c - T}{R}\right)^{\frac{1}{4}} k \\ T_S = \left(\frac{T_c - T_S}{R}\right)^{\frac{1}{4}} k \end{cases} \Rightarrow \frac{T}{T_S} = \left(\frac{2(T_c - T)}{(T_c - T_S)}\right)^{\frac{1}{4}}$$

$$\frac{T^4}{T_S^4} = \frac{2T_c - 2T}{T_c - T_S}$$

$T(T_c - T_S) = 2T_c T_S - 2T_S T$

$T(T_c + T_c) = 2T_c T_S$

$T = \frac{2T_c T_S}{T_c + T_S}$

$T^4(T_c - T_S) = 2T_c T_S^4 - 2T T_S^4$

$T^4(T_c - T_S) + T \cdot 2T_S^4 - 2T_c T_S^4 = 0$

$T = 36\,K.$

2) 3) $I \sim N \qquad N = N_0 \cdot 2^{-\frac{t}{T_{1/2}}}$

Через 4.5 млрд лет $N = 10^{-4} N_0$.

$\Rightarrow \left(\frac{T'}{T}\right)^4 = 10^{-4} \rightarrow T' = 0.1T$

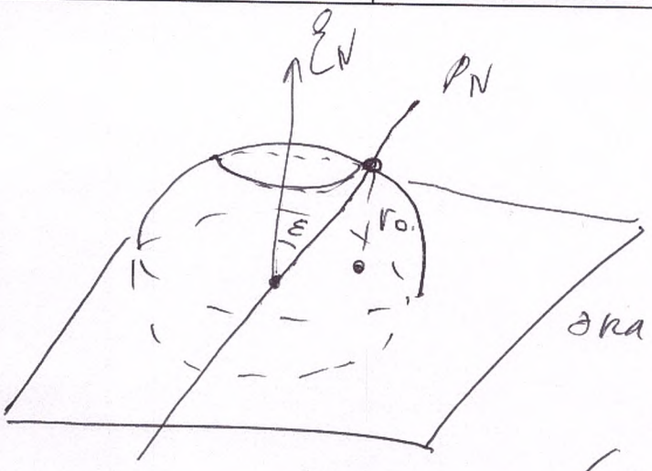
т.е. $T_S' = 3K \qquad T_c' = 10^3 K$

Ответ: 1) 36к 2) 3к 3) 10^3к.

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 2.	Решение.	Код:

1)



Как видно из рисунка, такие лучи расположены на расстоянии ε от полюсов эклиптики (для южного полюса аналогичный случай)

эка.

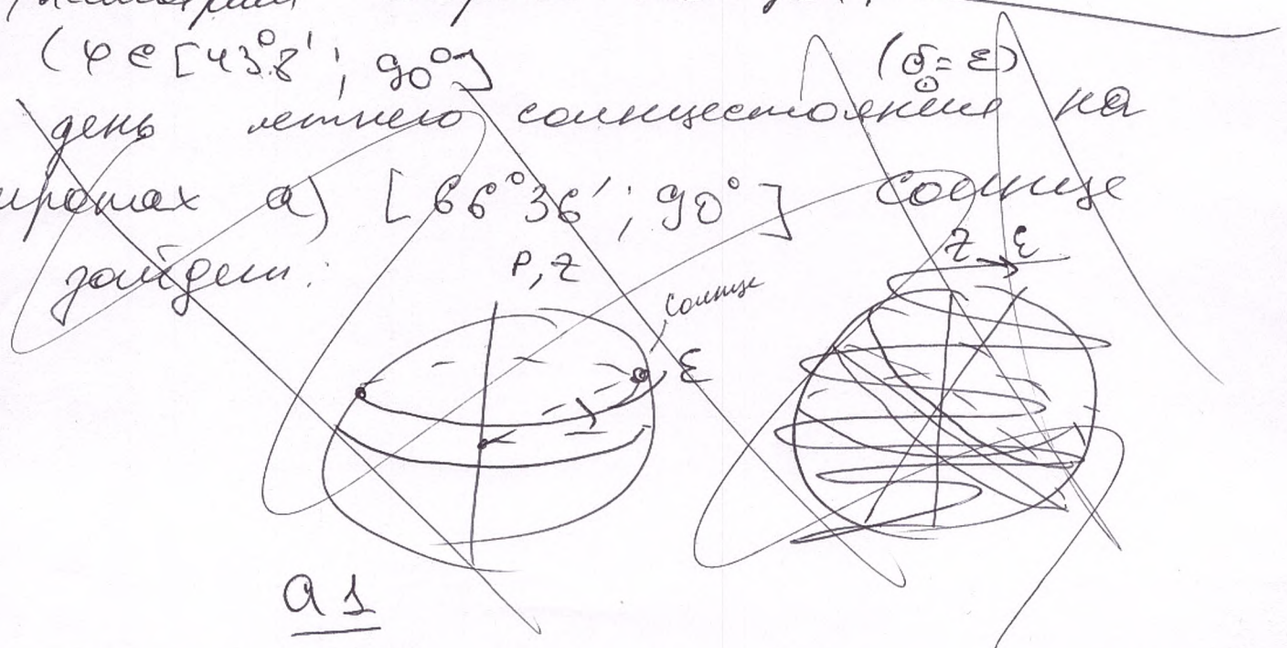
⇒ искомые широты дальности в промежутках от $90°$ до $90° - 2\varepsilon$ и от $-90°$ до $-90° + 2\varepsilon$

т.е.

$$\varphi \in [90°; -43°8'] \cup [43°8'; 90°]$$

2) Рассмотрим северное полушарие. ($\varphi \in [43°8'; 90°]$)

В день летнего солнцестояния ($\delta = \varepsilon$) на широтах $\varphi \in [66°36'; 90°]$ солнце не зайдет.

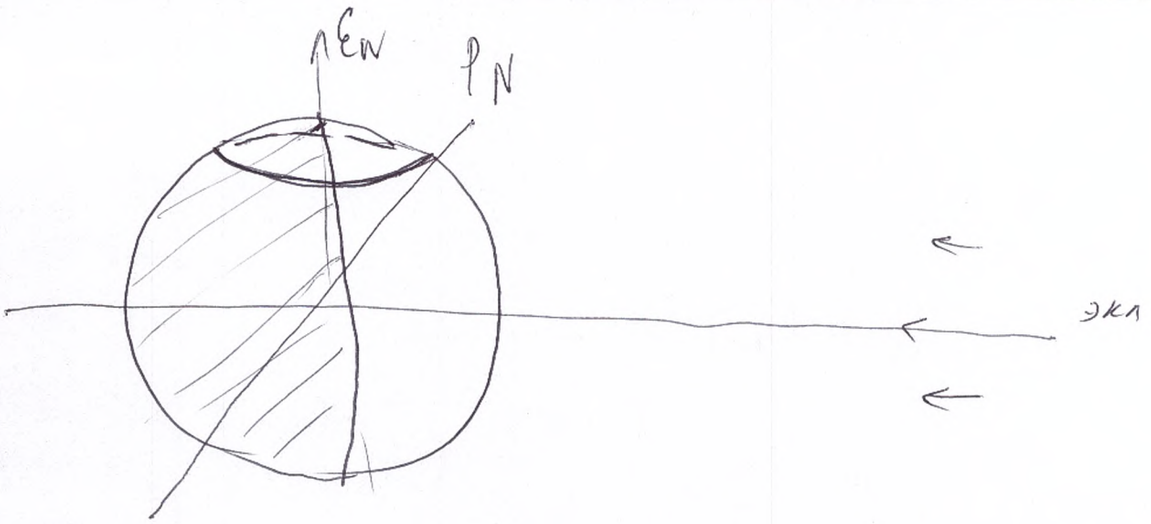


а1

Ответ: Отмечен в тексте

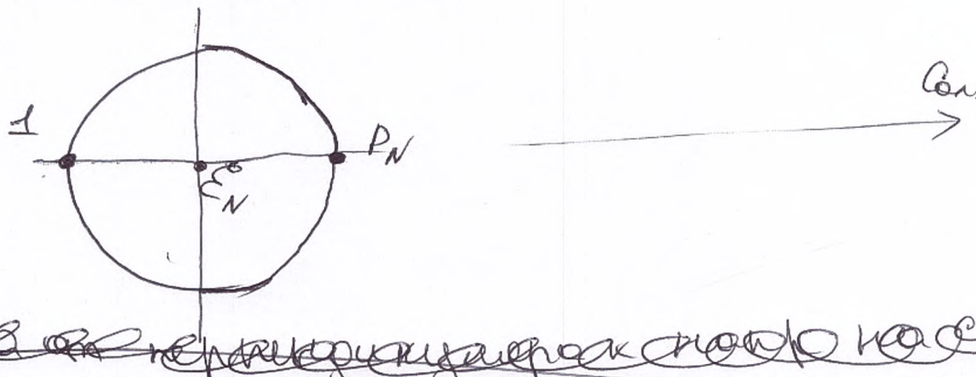
Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 2.	Решение.	Код:



(Заштрихована часть небесной сферы)

Посмотрим с сев. пол. экл.



~~Видна вся окрестность полюса неба~~

Истинная полночь в т. 1.

И широта равна $\varphi_1 = 90° - 2\varepsilon = 43°08'$

$h_0 = -90° + \varphi + \delta_\odot = -90° + (90° - 2\varepsilon) + \varepsilon = -\varepsilon$

$h_\odot = -23°24' < -18°$ →

в пункте ~~астрономическая ночь~~ наблюдается астрономическая ночь.

Ответ:

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 12.	Решение.	Код:

Продолж.: (в часовой мере угла) $t = 24^h - 2\tau$

$\cos\tau = -\operatorname{tg}\varphi\operatorname{tg}\delta$ $\arccos(-\operatorname{tg}\varphi\operatorname{tg}\delta) = 114°$

$\tau = 7^h 36^m \Rightarrow t = 8^h 48^m$

4) высота в ист. полдень: $h_{min} = 90° - \varphi - \varepsilon$, $h_{max} = 90° - \varphi + \varepsilon$ $\Rightarrow h \in [23°28'; 70°16']$

Разница потоков происходит из-за полюсов.

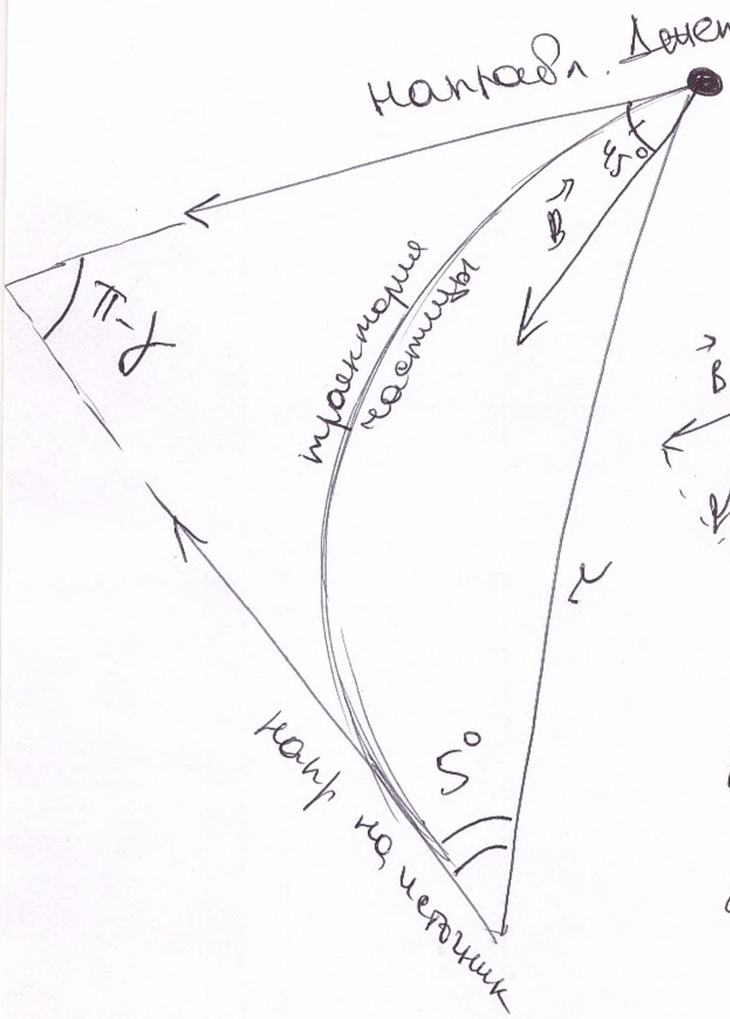
$z_{max} < 70° \Rightarrow$ воспользуемся приближением плоскопарал. атмосферы:

$$\frac{E_{max}}{E_{min}} = \frac{\cos h_{min}}{\cos h_{max}} = 2{,}7$$

Ответ: 1) ам. в числе 2) ночь 3) $8^h 48^m$ 4) 2,7.

Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

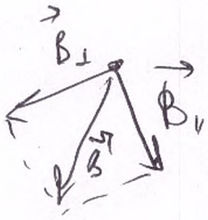
Задача № 5.	Решение.	Код:



$$\tau = \frac{\gamma}{H} = \frac{cz}{H}$$

$(z \ll 1)$

$\tau = 214$ Мпк.



$B = \sqrt{2} B_\perp$

и напр к напр-ию под углом 45°

$ma = B_\perp v q$

$q = e$

$v = \sqrt{\frac{2E}{m}} = 1{,}4 \cdot 10^{14} \frac{м}{с}$.

Оценим радиус окружности:

$m \frac{v^2}{r} = \sqrt{2} B_\perp v e$

$r = \frac{mv}{\sqrt{2} B_\perp e}$

Ответ:

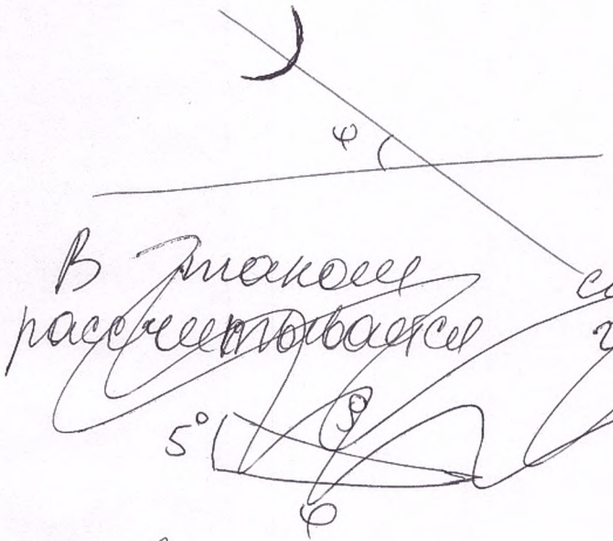
Рекомендация для участника: на каждом листе бланка **укажите (!)** в левом верхнем углу **номер решаемой задачи**, а в правом нижнем углу – **порядковый номер страницы**.

Задача № 6.	Решение.	Код:

Из рисунка можно увидеть, что угол захода φ равен 45°, что соотв.

$\psi = (90° - \varphi) + 5° \Rightarrow$

Луна находится на наибольшем удалении от узла.



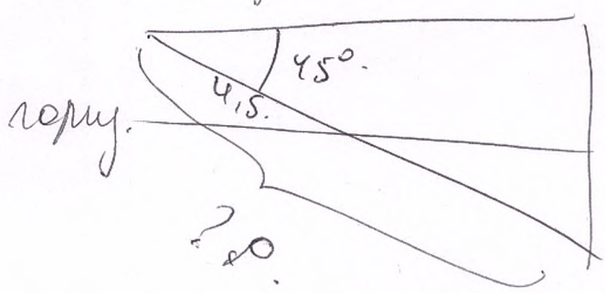
В данном случае склонение ρ рассчитывается через прям. треуг.

sin угол φ:

Исходя из масштаба ($1 см = 0.5°$) до точки захода Луне осталось 4,5° Суд. а высота луны 3,5°

по картинке сейчас сумерки, скорее всего навигационные. пусть $h_0 = -12°$ воспользуемся плоским прибл. (т.к. углы малые)

1)



$\rho = (3.3° + 12°)/\sin 45°$

$\rho = 21.6°$

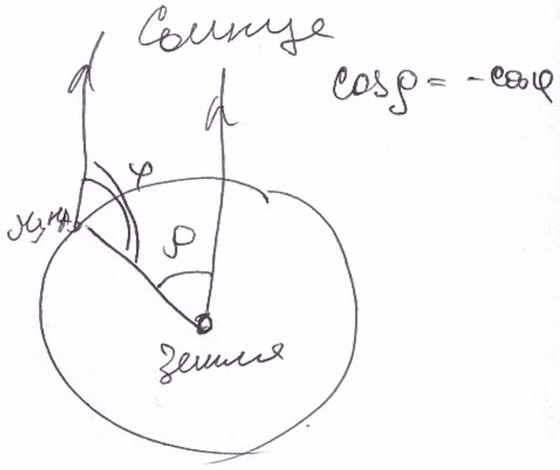
Ответ:

Рекомендация для участника: *на каждом листе бланка* ***укажите (!)*** *в левом верхнем углу* ***номер решаемой задачи****, а в правом нижнем углу –* ***порядковый номер страницы****.*

Задача № 6.	*Решение.*	Код:

2) $\frac{\rho}{360} \cdot S = 1.8^d$

$S = 29.53^d$



$\cos\rho = -\cos\varphi$

3) $\Phi = \frac{1 - \cos\rho}{2}$

$\Phi = 0.035$ или 3.5%.

Ответ: 1) 21.6°, 2) 1,8°, 3) 3,5%.

Рекомендация для участника: *на каждом листе бланка* ***укажите (!)*** *в левом верхнем углу* ***номер решаемой задачи***, *а в правом нижнем углу –* ***порядковый номер страницы***.

Задача № N1.	***Решение.***	**Код:**

	Тип объекта	Рассеянное скопление	Туманность эмиссионная + область звездообразования	Шаровое скопление	Галактика	Планетарная туманность
I	Обозначение	в)	г)	б)	а)	г)
	Созвездие	Треугольник	Геркулес	Орион	Лира	Персей
II	Обозначение	а)	б)	д)	г)	в)
	Обозначение	а)	б)	в)	г)	д)
III	Время года	весна	осень	весна	лето	зима
	Обозначение	а)	б)	в)	г)	д)
IV	Видимость невооруженным глазом	да	да	нет	нет	нет

Таблица 1. Возможные типы объектов, их принадлежность созвездиям и сезоны оптимальных наблюдений, возможность их наблюдения невооруженным глазом.

Ответ: