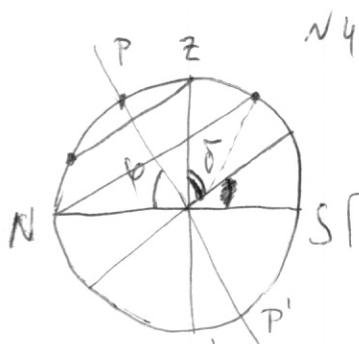


ПДП 03.02.2019 г.
Ход участника МОС-27
КЛАСС 9 АУД. 37
ВСЕГО СТРАНИЦ 2 *

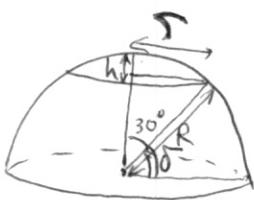


№ 4

Чтобы звезда в верхней полушарии находилась севернее земли, её склонение $\delta \geq 4$. При $\delta = 60^\circ$ звезда будет находиться на части сферы, где их расстояние не превосходит

$$P = 90^\circ - 60^\circ = 30^\circ.$$

Найдём часть этой части сферы.



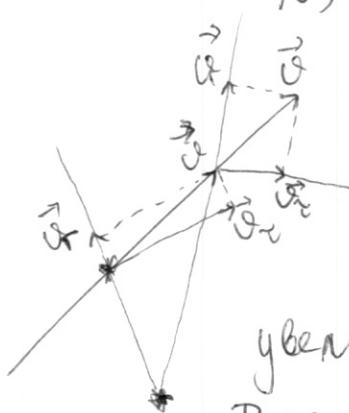
$$\begin{aligned} 2\pi\tau h &= 2\pi(R \cos \delta)(R - R \sin \delta) = \\ &= 2\pi R^2 \cos 30^\circ (1 - \sin 30^\circ) = 2\pi R^2 \sin 30^\circ (1 - \sin 60^\circ) \approx \pi R^2 (1 - \frac{8}{9}) = \frac{1}{9}\pi R^2 \end{aligned}$$

Т.е. искомая часть сферы — $\frac{1}{9}$ полусфера.

Будем считать, что звёзды распределены на небесной сфере равномерно. Т.к. на сфере видимых глазом звёзд 6000, то в иной части их $\frac{6000}{2 \cdot 9} \approx 330$.

Ответ: около 330 звёзд.

№ 5



Со временем при постепенном уменьшении ^{при увеличении расстояния до звезды} ~~расстояния~~ уменьшается ^{затемнение} ~~уменьшение~~ звезды.

Т.к. V_d уменьшается и собственное движение звезды уменьшилось в 4 раза, то расстояние до звезды уменьшилось в 4 раза (из формулы $V_d = M_d$).

Рассмотрим пределный случай, когда $d = 4d_0$.

Изменение изображения расстояние ~~примерно~~ примерно в 2,5 раза (т.е. изменение самого расстояния в $\sqrt{2,5} \approx 1,6$ раза) берёт и за изображение звездной величины на 1^m . Тогда искомая звездная величина изменилась на $\frac{4}{1,6} = 2,5^m$. Т.к. звезда уменьшилась, то её ~~изображение~~ ^{обратно} изображение не изменилось $\sqrt{2,5} = 2,5^m$.

Отв.: звезда не меняется $2,5^m$

~1

- 1) Чтобы использовать минимальное кол-во спутников, находим ~~наиболее удаленных из орбитных группировок~~, при которых их высота в моде навигации не меняется.
- Рассмотрим предельные значения широты:

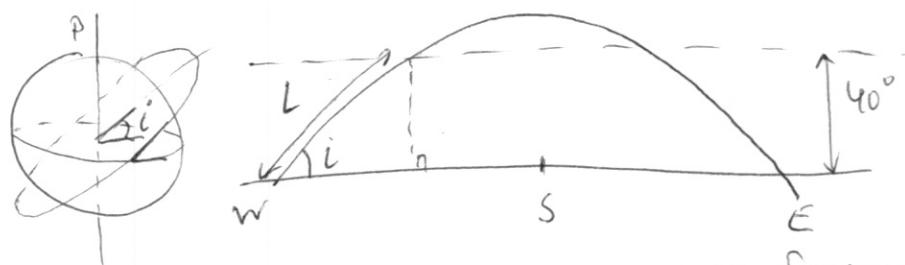
$$\cancel{90^\circ - 14 - i \geq 40^\circ} \Rightarrow 14 - i \leq 50^\circ$$

$$\varphi = 90^\circ : 90^\circ - \cancel{i} \leq 50^\circ \\ i \geq 40^\circ$$

$$\varphi = 0^\circ : i \leq 50^\circ$$

$$i \in [40^\circ; 50^\circ]$$

2)



~~Чем φ больше~~ Чем φ больше, тем больше спутников может быть пролетающих между орбитами группировок, находящихся на высоте $h \geq 40^\circ$ и тем меньше спутников.

$$\text{Например } l = \frac{40^\circ}{\sin i}, \text{ при } i = 40^\circ \quad l = 60^\circ$$

Тогда на орбите всего $\frac{360^\circ}{60^\circ} = 6$ спутников.

- 3) Т.к. есть и другое полушарие Земли спутников нужно вдвое больше, т.к. 12.

Ответ: 12