

Титульный лист

призера
регионального этапа Всероссийской олимпиады школьников
2021 года по астрономии

Участник	Класс	Количество баллов
Герасимов П.Р.	10	19

Класс:	10
Задача:	1

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

Класс:	10
Задача:	2

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

Синодический период и период обращения Земли и астероида связаны следующим образом:

$\frac{1}{T_{\text{син}}} = \left| \frac{1}{T_3} - \frac{1}{T_a} \right|$. Учитывая, что $T_3 = 365,2564$ сут и $T_{\text{син}} = 365,2422$ сут, решим полученное уравнение для T_a . Единственным положительным корнем является $T_a \approx 182,62465$ сут, орбита астероида находится внутри орбиты Земли.

Из третьего закона Кеплера $\frac{a_3^2}{a_a^2} = \frac{T_3^3}{T_a^3}$, где a_3 и a_a — большие полуоси орбит

Земли и астероида соответственно. Отсюда

$$a_a = \sqrt{\frac{a_3^2 \cdot T_a^3}{T_3^3}} = a_3 \sqrt{\frac{T_a^3}{T_3^3}} \approx 0,35354 \text{ а.е.}$$

Ответ: 0,35354 а.е.

Клас .:	10
Зада ие:	3

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

Класс:	10
Задание:	4

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

Зная зависимость $R \sim \frac{1}{T}$ из условия, а также $L \sim AT^4$, $A \sim R^2$, $V \sim R^3$, где R - радиус звезды, T - температура её поверхности, L - её светимость, A - площадь её поверхности, V - её объём, выведем зависимость ~~L от V~~ L от V :

$$L \sim R^2 T^4 \sim \frac{1}{R^2} \sim \frac{1}{V^{\frac{2}{3}}}. \quad (1)$$

При неизменном расстоянии до звезды изменение её блеска на 1^m означает изменение её светимости в $\sqrt[5]{100}$ раз. Учитывая зависимость (1),

$$\text{при } L_2 = \sqrt[5]{100} \cdot L_1 \quad V_2 = \sqrt[3]{\frac{L_1}{L_2}} = 0,251 V_1 \Rightarrow V_1 = 3,981 V_2.$$

Следует: Объём звезды должен уменьшиться в 3,981 раз

Клас :	10
Зада ние:	5

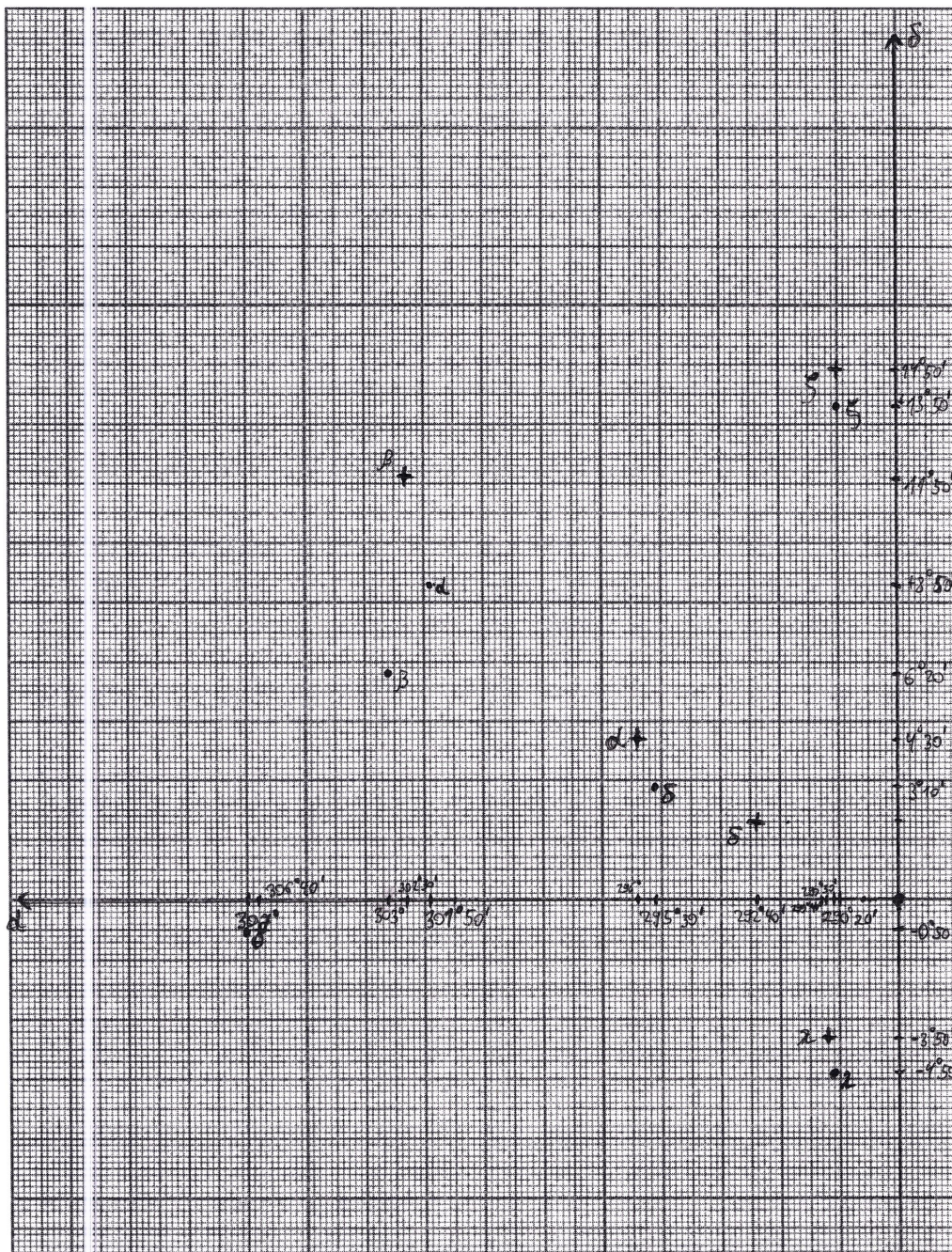
Шифр:	A - 10 - 03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

Класс	10
Задание:	6

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.



Класс:	10
Задача:	6

Шифр:	A-10-03
Страница:	2

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

	α	δ	$\mu = 40000 \text{ лет}$	γ
α	$101^{\circ} 50' 5''$	$+ 8^{\circ} 52'$	$7^{\circ} 20'$	$53,7^{\circ}$
β	$102^{\circ} 58' 31,25''$	$+ 6^{\circ} 24'$	$5^{\circ} 23' 29''$	$175,4^{\circ}$
δ	$295^{\circ} 25' 18,75''$	$+ 3^{\circ} 7'$	$2^{\circ} 58' 40''$	$72,1^{\circ}$
ζ	$290^{\circ} 49' 37,5''$	$+ 13^{\circ} 52'$	$0^{\circ} 58' 40''$	183°
θ	$317^{\circ} 1' 51,25''$	$- 0^{\circ} 49'$	$0^{\circ} 26' 40''$	$81,4^{\circ}$
λ	$210^{\circ} 31' 47,5''$	$- 4^{\circ} 53'$	$1^{\circ} 0' 40''$	$191,9^{\circ}$

Координаты α' и δ' 40000 лет назад вычисляются по формулам:

$$\alpha' = \alpha \cdot \mu \cdot \sin \gamma$$

$$\delta' = \delta \cdot \mu \cdot \cos \gamma$$

Условие расстояния между α и β для 40000 лет назад:

$$L = \sqrt{(\alpha'_\beta - \alpha'_\alpha)^2 + (\delta'_\beta - \delta'_\alpha)^2} \approx 9^{\circ} 50', \text{ ответ можно подтвердить графически.}$$

Класс	
Задача:	6

Шифр:	A-10-03
Страница:	1

Выполняйте решение только на лицевой стороне бланка.
При необходимости Вы можете получить дополнительные страницы для решения.

