ВЗЛЁТ

Муниципальный этап ВсОШ по астрономии

7 класс. Условия задач

1. Астрономическая карусель

8 баллов

Расположите астрономические явления по увеличению частоты их наблюдения для наблюдателей на Земле. (от более редких до более частых). Ответ обоснуйте.

- А. Солнечные затмения (любые кольцеобразные, полные, частные)
- В. Кульминации звезды Вега
- С. Новолуния
- D. Вспышки сверхновых звезд в нашей Галактике.

Решение.

Рассмотрим подробно каждое из четырех утверждений.

- А. Солнечные затмения (любые кольцеобразные, полные, частные) Солнечные затмения случаются группами с интервалом внутри группы в T=29.5 дней и между группами чуть менее полугода. Что можно увидеть по любому календарю наблюдателя. Например в "Астрономическом календаре для школьника на 2024/2025 учебный год".
- В. Кульминации звезды Вега Кульминаций одной и той же звезды в течении суток случается две. Верхняя и нижняя кульминация разделены половиной звездных суток ≈ 12 часов
- С. Новолуния Новолуние это фаза Луны, следовательно она повторяется с периодом T=29.5 дней. Т. е. раз в 29.5 дней
- D. Вспышки сверхновых звезд в нашей Галактике Вспышки сверхновых в нашей Галактике по предположению астрофизиков происходят раз в 100 лет.

Следовательно правильный порядок: 1 - Вспышки сверхновых в нашей Галактике. 2 - Солнечные затмения, 3 - Новолуние, 4 - Кульминации звезды Вега.

Но также возможен менее правильный ответ, связанный с тем что повторение затмений происходит с двумя разными циклами: 1 - Вспышки сверхновых в нашей Галактике. 2 - Новолуние, 3 - Солнечные затмения, 4 - Кульминации звезды Вега.

Ответ. D, C, A, B и менее точное D, A, C, B.

Критерии оценивания.	8
Правильный порядок D, C, A, B с обоснованием	5
Если обоснования нет для ответа D, C, A, B2	
Дополнительно указан вариант D, A, C, B с обоснованием	3
Если обоснования нет для ответа D, A, C, B1	

2. Астрономические объекты

8 баллов

Сопоставьте два списка. В одном приведены астрономические объекты, в другой колонке показано в каких единицах вы должны выразить размеры (диаметры) этих объектов. Подтвердите свой выбор расчетами, в ответе нарисуйте табличку, такую же как в условии, только с указанными размерами объектов в нужных единицах.

Объект	Размеры в
Солнце	в а.е.
Уран	в радиусах Земли
Планетарная туманность Кольцо	В световых годах
Нейтронная звезда	В радиусах Луны

Радиус туманности Кольцо принять $R_k=47500$ а.е. Типичный радиус нейтронной звезды взять $R_{NS}=10$ км. Диаметр окружности равен двум радиусам окружности.

Решение.

Солнце: имеет диаметр $D_{\odot}=2R_{\odot}2\cdot697000=1.394\cdot10^6$ км, $1a.e.=1.496\cdot10^8$ KM:

$$D_{\odot} = \frac{2R_{\odot}}{1a.e.} = \frac{1.394 \cdot 10^6}{1.496 \cdot 10^8} \approx 0.00932$$

Радиус Урана из справочных данных $R_{
m Ypaha} = 25559$ км, радиус Земли $R_{\oplus} =$ 6378 км, следовательно:

$$D_{\mathrm{Урана}} = \frac{2R_{\mathrm{Урана}}}{R_{\oplus}} = \frac{2 \cdot 25559}{6378} \approx 8$$

Планетарная туманность Кольцо M27 ($R_{M27} = 47500$ a.e.):

$$D_{M27}=2\cdot 47500\cdot 1.5\cdot 10^8$$
 км $=rac{2\cdot 47500\cdot 1.5\cdot 10^8}{365.25\cdot 24\cdot 60\cdot 60\cdot 3\cdot 10^5}pprox 1.5$ св.года

Диаметр нейтронной звезды составляет $R_{NS} = 10$ км, следовательно в радиусах Луны это будет:

$$D_{NS} = \frac{2R_{NS}}{R_{\oplus}} = \frac{2 \cdot 10}{1731} \approx 0.0116$$

Ответ. 1: Диаметр Солнца составляет 0.00932, 2. Диаметр Урана в радиусах Земли 8, 3 Диаметр планетарной туманности М27 в световых годах 1.5 4. Диаметр нейтронной звезды в радиусах Луны 0.0116.

Критерии оценивания.	8
Верно найден размер Солнца в а.е	. 2
Верно найден размер Урана в радиусах Земли	. 2
Верно найден размер планетарной туманности М27 в световых годах	
Верно найден размер Нейтронной звезды в радиусах Луны	. 2

3. Трижды в космосе

16 баллов

Космонавт Леонид Денисович Кизим (05.08.1941-14.06.2010), за время работы побывал трижды в космосе. К каждому из полетов выпускали специальные почтовые марки, две из которых представлены ниже. Последний его полет на Союзе Т-15 и станции "МИР"продолжался с 13 марта по 16 июля 1986 года. Определите:

- А. Количество дней, которое он провел в космосе за первый полет.
- В. Количество дней, которое он провел в космосе за второй полет.
- С. Количество дней, которое он провел в космосе за все полеты.

В решении учитывать все даты, в течении которых он был в космосе.



Рис. 1: Первый полет

Решение. Вспомним, сколько дней и в каком месяце, а так же что существуют високосные годы::

- А. Январь 31
- В. Февраль в обычном году 28
- С. Февраль в високосном году 29
- D. Март 31

Рис. 2: Второй полет



- Е. Апрель 30
- F. Май 31
- G. Июнь 30
- Н. Июль 31
- I. Август 31
- J. Сентябрь 30
- К. Октябрь 31
- L. Ноябрь 30
- М. Декабрь 31

Определим продолжительность первого полета, если внимательно посмотреть на марку, то там указаны даты. Он продолжался с 27 ноября по 10 декабря 1980 г на корабле "Союз Т-3"и станции "Салют-6". Полное время первого полета:

$$\tau_1 = (30-27) + 10 + 1 = 14$$
 дней

1 необходимо добавить, так как текущий день тоже необходимо учитывать в подсчете.

Теперь определим продолжительность второго полета, если внимательно посмотреть на марку, то там указаны даты. Он продолжался с 08 февраля по 02

октября 1984 г на корабле "Союз Т-11"и станции "Салют-7". Не забудем, что 1984 год был високосным! Полное время второго полета:

$$\tau_2 = (29 - 08) + 31 + 30 + 31 + 30 + 31 + 31 + 30 + 2 + 1 = 238$$
 дней

1 необходимо добавить, так как текущий день тоже необходимо учитывать в подсчете. Теперь определим продолжительность третьего полета. Он продолжался с 13 марта по 16 июля 1986 года. на корабле "Союз Т-15"и станции "МИР". Полное время третьего полета составит:

$$\tau_3 = (31-13) + 30 + 31 + 30 + 16 + 1 = 126$$
 дней

1 необходимо добавить, так как текущий день тоже необходимо учитывать в подсчете. Теперь найдем полное число дней:

$$t = au_1 + au_2 + au_3 = 14 + 238 + 126 = 378$$
 дней

Ответ. А - В первый полет космонавт провел в космосе 14 дней, В - во втором полете он провел 238 дней, С - в сумме он провел 378 дней в космосе.

Критерии оценивания.	16
Определение верного времени первого полета	. 4
Верно сняты даты с изображения марки2	
Верно определена продолжительность полета	
Определение верного времени второго полета	. 4
Верно подсчитано, но не учтен високосный год	
Верно подсчитано, учтен високосный год	
Верно сняты даты с изображения марки2	
Верно определена продолжительность полета	
Определение верного времени третьего полета	. 4
Нахождение полного времени в космосе	. 4
Верно подсчитано, без учета високосного 1984 года	
Верно подсчитано, учтен високосный год	

4. Верхняя кульминация

16 баллов

В Долгопрудном $\varphi = 56^\circ$ с.ш. звезда наблюдалась в момент верхней кульминации на высоте $h = 65^\circ$.

- А. Определите склонение этой звезды.
- В. В каком небесном полушарии она находится?
- С. Является ли эта звезда заходящей в Долгопрудном?

Решение. Так как не сказано с какой стороны от зенита наблюдается верхняя кульминация, то необходимо рассматривать два решения - к югу и к северу от зенита. Возьмем случай к югу от зенита. Тогда:

$$\varphi > \delta_1$$

Следовательно:

$$h = 90^{\circ} - \varphi + \delta_1 \rightarrow \delta_1 = h + \varphi - 90^{\circ} = 65^{\circ} + 56^{\circ} - 90^{\circ} = 31^{\circ}$$

Значение склонение положительное, следовательно объект находится в северном полушарии неба. Проверим заходит или нет звезда за горизонт в Долгопрудном. Для этого найдем значение нижней кульминации:

$$h = \varphi - 90^{\circ} + \delta_1 = 56^{\circ} - 90^{\circ} + 31^{\circ} = -3^{\circ}$$

Следовательно звезда заходит за горизонт. Теперь рассмотрим случай верхней кульминации к северу от зенита.

$$\varphi < \delta_2$$

$$h = 90^\circ + \varphi - \delta_2 \to \delta_2 = 90^\circ + \varphi - h = 90^\circ + 56^\circ - 65^\circ = 81^\circ$$

Значение склонение положительное, следовательно объект находится в северном полушарии неба. Проверим заходит или нет звезда за горизонт в Долгопрудном. Для этого найдем значение нижней кульминации:

$$h = \varphi - 90^{\circ} + \delta_2 = 56^{\circ} - 90^{\circ} + 81^{\circ} = 47^{\circ}$$

Следовательно звезда не заходит за горизонт и является незаходящей.

Ответ. Случай 1 $\varphi > \delta_1 \delta_1 = 31^\circ$, звезда принадлежит северному небесному полушарию и является заходящей, Случай $2\,\varphi < \delta_2 \delta_2 = 81^\circ$ звезда принадлежит северному небесному полушарию и является незаходящей.

Случай верхней кульминации к югу от зенита
Обосновано и верно определено что звезда зауолящая
Обосновано и верно определено 110 звезда заходищай
Обосновано и верно определено северное небесное полушарие
Случай верхней кульминации к северу от зенита
Найдено верно значение склонения
Обосновано и верно определено что звезда незаходящая 3
Обосновано и верно определено северное небесное полушарие

5. Солице — au Кита

16 баллов

Два звездолета одновременно отправились навстречу друг другу из солнечной системы и системы τ Кита, расположенной в 12 световых годах. Из Солнечной системы звездолет вылетел со скоростью $\frac{3}{4}$ скорости света с грузом техники и аппаратуры. Навстречу ему из системы τ Кита со скоростью $\frac{1}{3}$ скорости света вылетел звездолет груженый полезными ископаемыми. При встрече они отправили сигналы в точки отправления. Определите

- Сколько времени летели звездолеты до момента встречи?
- Через какое время после старта кораблей будет получен сигнал о встрече в Солнечной системе и системе τ Кита?
- Какова будет разница во времени между прилетом звездолета в Солнечной системе и системе τ Кита, и получением сигнала о встрече звездолетов?

Релятивисткими эффектами пренебречь.

Решение.

Будем решать задачу не в системе СИ. Расстояние будем измерять световыми годами, время – земными годами, скорость – в долях от скорости света. Определим время необходимое для встречи звездолетов, если весь путь, который они должны пройти L=12 световых лет:

$$L = V_1 t + V_2 t = (V_1 + V_2) t = c \cdot 12 \rightarrow t = \frac{12c}{\frac{3c}{4} + \frac{c}{3}} = \frac{12 \cdot 12}{9 + 4} = 11.08$$
 года

Найдем на каком расстоянии в световых года от Солнца произошла встреча звездолетов:

$$V_1 t = rac{3}{4} c \cdot 11.08 = 8.31 \; \mathrm{c}$$
в. года

Следовательно сигналу, который двигается со скоростью света, потребовалось, чтобы дойти до Солнца от точки встречи - $t_{s1}=8.31$ года. Вычислим полное время с момента запуска корабля до получения сигнала:

$$t_{\odot}=t+t_{s1}=11.08+8.31=19.39$$
 года

Расстояние от au Кита до места встречи составило:

$$V_2 t = \frac{1}{3} c \cdot 11.08 = 3.69$$
 св. года

Следовательно сигналу, который двигается со скоростью света, потребовалось, чтобы дойти до τ Кита от точки встречи - $t_{s2}=3.69$ года. Полное время с момента запуска корабля до получения сигнала составило:

$$t_{\odot}=t+t_{s1}=11.08+3.69=14.77$$
 года

Чтобы ответить на последний вопрос задачи, нужно посчитать полное время полета звездолетов от одной системы до другой. Полное время полета корабля из Солнечной системы в систему τ Кита составит:

$$t_{k1} = rac{ct}{rac{3c}{4}} = rac{12}{rac{3}{4}} = 16$$
 лет

А разница между приходом сигнала о встречи кораблей и корабля из Солнечной системы составит:

$$au_{ au{
m K}_{
m MTA}} = t_{k1} - t_{\odot} = 16 - 14.77 = 1.33$$
 года

Сигнал обгонит прилетающий корабль из Солнечной системы в системе τ Кита на: 1.33 года

$$au_{ au {
m Kuta}} = 1.33$$
 года

Время полета звездолета из системы τK ита до солнечной системы составляет:

$$t_{k2} = rac{ct}{rac{c}{3}} = rac{12}{rac{1}{3}} = 36$$
 лет

А разница между приходом сигнала о встречи кораблей и корабля с τ Кита в Солнечной системы составит:

$$au_{ au{
m Kuta}} = t_{k2} - t_{\odot} = 36 - 19.39 = 16.61$$
 года

Сигнал обгонит прилетающий корабль из au Кита в Солнечную систему на: 16.61 года

Ответ. До момента встречи звездолеты летели t=11.08 года, сигналы о встрече будут получены в Солнечной системе $t_{s1}=8.31$ года, в системе τ Кита $t_{s2}=3.69$ года, разница между временем прилета корабля с τ Кита и получением сигнала о встрече $\tau_{\tau \rm Kитa}=t_{k2}-t_{\odot}=36-19.39=16.61$ года, разница между временем прилета корабля из Солнечной системы и получением сигнала о встрече $\tau_{\tau \rm Kитa}=t_{k1}-t_{\odot}=16-14.77=1.33$ года

6. Сверхновая 1572 г.

16 баллов

Рис. 3: Аверс монеты



Рис. 4: Реверс монеты



Эта монета выпущена в 2013 г в Дании в память об открытия сверхновой звезды, вспыхнувшей на небе Земли в 1572 г. Находящийся на расстоянии около 2300 пк остаток сверхновой имеет диаметр почти 6.14 пк. Ответьте на следующие вопросы:

- А. Кто открыл сверхновую 1572 г?
- В. В каком созвездии вспыхнула сверхновая 1572 г.?

- С. Каков ее угловой размер в наше время?
- D. За какое время свет проходит расстояние от взорвавшейся звезды до Земли?
- Е. За какое время свет пересекает диаметр остатка звезды?

Решение. Ответим последовательно на вопросы задачи:

- А. Сверхновую 1572 г. открыл Тихо Браге. Его имя есть на монете.
- В. Сверхновая 1572 вспыхнула в созвездии Кассиопеи, которое так же изображено на монете.
- С. Угловой размер остатка сверхновой равен $\theta = \frac{6.14}{2300} 206265 550 9.18$
- D. Звезда находится на расстоянии 2300~пк = 7498~св. лет (в 1~пк 3.26~светового года). Значит свет доходит за 7498~лет.
- Е. Диаметр остатка 6.14~пк=20~св. лет. Следовательно свет пересекает остаток за 20~лет.

Ответ. А - Тихо Браге, В - созвездие Кассиопеи, С - $\theta = 9.18$, D - 7498 лет, Е - 20 лет.

Критерии оценивания.	16
Правильно определен Тихо Браге	2
Правильно определено созвездие Кассиопеи	2
Найден угловой размер $\theta = 9.18$ °	4
Найдено время дохода света 7498 лет	4
Найдено время пересечения остатка сверхновой	4

7. Внутренняя и внешняя планеты

20 баллов

Астрономы провели измерения расстояния между двумя планетами и Землей. Для внутренней и внешней планеты по отдельности были построены графики зависимости расстояния от Земли до планеты от времени.

- А. Найдите минимальное и максимальное расстояние от Земли для каждого тела.
- В. Определите, что это за тела Солнечной системы.

Орбиты всех тел круговые и находятся в одной плоскости. Измерения и построения проводите на бланке для решений с картой или графиком, и сдайте его вместе с работой.

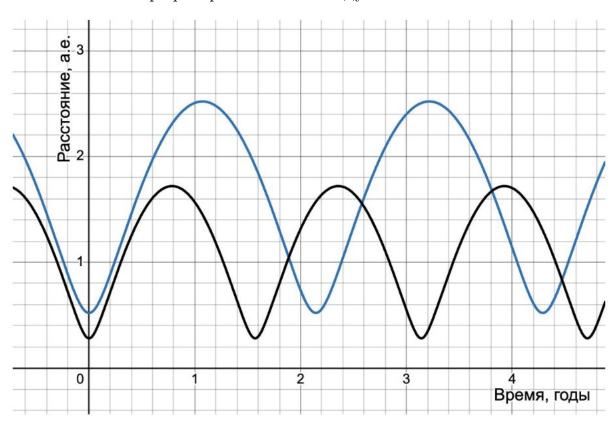


Рис. 5: график расстояний между планетами и Землей

Решение. На графике представлено расстояние от планеты до Земли. Снимем расстояния и определим их в моменты наибольшего и наименьшего значений. Для этого проведем через все максимумы и минимумы отрезки до ос расстояний. и измерим масштаб, и расстояния на графике. Масштаб - A удобнее всего определить из самого дальнего маркированного расстояния по оси от начала координат.

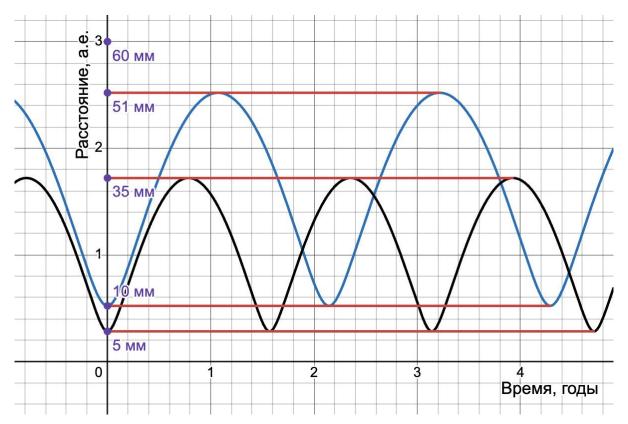


Рис. 6: Снятие точек с графика

Точность будет наиболее высокой.

$$A = \frac{60}{3} = 20 \frac{\text{MM}}{\text{a.e.}}$$

Определим значения минимальных и максимальных расстояний

Расстояние	Меньший график	Больший график
Макс. расстояние в мм	35 мм	51 мм
Макс. расстояние в а.е	$\frac{35}{20} = 1.75 \text{ a.e}$	$\frac{10}{20} = 2.55$ a.e
Мин. расстояние в мм	5 мм	10 мм
Мин. расстояние в а.е	$\frac{5}{20} = 0.25 \text{ a.e}$	$\frac{10}{20} = 0.5 \text{ a.e}$

Для большего графика они составят:

$$\Delta_{1min} = 0.5 \text{ a.e.}, \Delta_{1max} = 2.55 \text{ a.e.}.$$

Так как максимальное расстояние больше 2 а.е. следовательно планета внешняя. Причем ее вращение прямое, так как вид графиков повторяется с периодом более года.

$$\Delta_{1min} = a_{\Pi_{\Pi} \text{анеты}} - a_{\oplus} = 0.5 \text{ a.e.}, \Delta_{1max} = a_{\Pi_{\Pi} \text{анеты}} + a_{\oplus} = 2.55 \text{ a.e.}.$$

$$a_{\Pi_{\Pi} \text{анеты}} = \frac{\Delta_{1max} + \Delta_{1min}}{2} = \frac{2.52 + 0.52}{2} = 1.52 \text{ a.e.}$$

Значит радиус орбиты планеты составил a_{Π ланеты = 1.52 а.е. - эта планета Марс.

Для меньшего графика они составят:

$$\Delta_{2min} = 0.25 \text{ a.e.}, \Delta_{2max} = 1.75 \text{ a.e.}$$

Так как максимальное расстояние меньше 2 а.е. следовательно планета внутренняя. Причем ее вращение прямое, так как вид графиков повторяется с периодом более года.

$$\Delta_{2min} = a_{\oplus} - a_{\Pi \text{Ланеты}} = 0.25 \text{ a.e.}, \Delta_{2max} = a_{\Pi \text{Ланеты}} + a_{\oplus} = 1.75 \text{ a.e.}$$

$$a_{\Pi \text{Ланеты}} = \frac{\Delta_{2max} - \Delta_{2min}}{2} = \frac{1.75 - 0.25}{2} = 0.75 \text{ a.e.}$$

Значит радиус орбиты планеты составил a_{\prod ланеты = 0.75 а.е. - это планета Венера.

Значения и измерения проведенные на бланках могут отличаться от авторских. Но значения радиусов орбит должны получится схожими с авторскими.

Ответ. А. Внутренняя планет $\Delta_{2min} = 0.25$ а.е., $\Delta_{2max} = 1.75$ а.е. и внешняя - $\Delta_{1min} = 0.5$ а.е., $\Delta_{1max} = 2.55$ а.е. В. Внутренняя планета - Венера, внешняя - Марс.

Критерии оценивания.
Сделан и обоснован вывод, что больший график - внешняя планета 2
Сделан и обоснован вывод, что меньший график - внутренняя планета 2
Определена большая полуось внешней планеты2
Определена большая полуось внутренней планеты
Сняты точки и определено мин. р-ие от внешней планеты до Земли 2
Сняты точки и определено макс. р-ие от внешней планеты до Земли2
Сняты точки и определено мин. р-ие от внутренней планеты до Земли 2
Сняты точки и определено макс. р-ие от внутренней планеты до Земли2
Определено и обосновано, что внешняя планета - Марс
Определено и обосновано, что внутренняя планета - Венера