

ОМ №00000529195



## Всероссийская олимпиада по астрономии

2022/2023 учебный год

Муниципальный этап

7-8 класс

*Ответы должны быть подробными и снабжены пояснениями и рисунками.**Каждая задача оценивается в 8 баллов.***Организатору в аудитории**

Для эксперсс-проверки качества печати комплекта убедитесь, что на данном листе:

- 1) печать выполнено равномерно – без белых или тёмных полос по листу;
- 2) текст чёткий и легко читаемый;
- 3) защитные знаки чётко видны и не затрудняют чтение текста.

**Участнику олимпиады**

Убедитесь в целостности комплекта:

- 1) внимательно рассмотрите цифровые значения штрихкода на бланке регистрации и номер ОМ на листах с ОМ;
- 2) удостоверьтесь в том, что на данном листе отражены цифровые значения штрихкода бланка регистрации и номер ОМ Вашего комплекта;
- 3) удостоверьтесь, что указанные цифровые значения совпали.

В случае несовпадения указанных цифровых значений следует обратиться к организатору в аудитории и получить другой комплекта.

1. Для какого из созвездий – Скорпион или Лев – в августе в Казани наступают

лучшие условия для наблюдений и почему?

2. Наблюдатель сместился из Казани в Краснодар. Как изменится при этом высота верхней кульминации Полярной звезды?

3. Могут ли обитатели базы на Меркурии в будущем наблюдать метеорные потоки, аналогичные тем, что мы наблюдаем на Земле?

4. Годичный параллакс ближайшей к Земле звезды – Проксимы в системе а Центавра – равен  $0.77''$ . Чему он будет равен при измерениях с помощью наблюдений на космической базе, размещённой на Марсе?

5. В какой день года экватор Земли получает максимальное количество солнечной энергии?  
(считаем погоду безоблачной)?

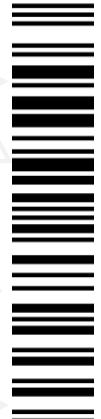
6. Можно ли на Луне наблюдать полные солнечные затмения? С какими явлениями для земного наблюдателя они будут соотноситься?

**Справочные данные:**Большая полуось орбиты Марса  $1.52 \text{ а.е.}$   $1\text{а.е.} = 1.496 \cdot 10^8 \text{ км}$ ;  $1\text{пк}=206265 \text{ а.е.}$   
Большая полуось орбиты Луны  $384\,000 \text{ км}$ .Масса Солнца  $2 \cdot 10^{30} \text{ кг}$ , Земли  $6 \cdot 10^{24} \text{ кг}$ ,Радиус Солнца –  $6.96 \cdot 10^5 \text{ км}$ , Земли  $6400 \text{ км}$ ;Видимый блеск Луны в полнолуние  $-12.7^m$ , Солнца  $-26.7^m$ .Гравитационная постоянная  $G=6.67 \cdot 10^{-11} \text{ Н} \cdot \text{м}^2/\text{кг}^2$ ;

Период прецессии земной оси 25500 лет;

Широта Казани –  $55^\circ 47'$ , Краснодара –  $45^\circ 02'$ ; угловой размер Солнца -  $32'$ .

ОМ №00000529195

**Организатору в аудитории**

Для эксперса-проверки качества печати комплекта убедитесь, что на данном листе:

- 1) печать выполнено равномерно – без белых или тёмных полос по листу;
- 2) текст чёткий и легко читаемый;
- 3) защитные знаки чётко видны и не затрудняют чтение текста.

**Участнику олимпиады**

Убедитесь в целостности комплекта:

- 4) внимательно рассмотрите цифровые значения штрихкода на бланке регистрации и номер ОМ на листах с ОМ;
- 5) удостоверьтесь в том, что на данном листе отражены цифровые значения штрихкода бланка регистрации и номер ОМ Вашего комплекта;
- 6) удостоверьтесь, что указанные цифровые значения совпали.

В случае несовпадения указанных цифровых значений следует обратиться к организатору в аудитории и получить другой комплекта.

**Всероссийская олимпиада по астрономии**

2022/2023 учебный год

Муниципальный этап

9 класс

*Ответы должны быть подробными и снабжены пояснениями и рисунками.*

*Каждая задача оценивается в 8 баллов.*

1. Ближайшее теневое лунное затмение произойдёт 28 октября 2023 года и будет частным. Оно будет видно на территории Татарстана. Будет ли оно наблюдаться на Северном полюсе Земли?
2. Наблюдатель сместился из Казани в Краснодар. Как изменится при этом высота верхней кульминации Капеллы?
3. Вы видите фотографию Луны и солнечной радуги. Радуга (наиболее часто наблюдалась её разновидность) имеет форму круга радиусом  $42^\circ$  с центром в антисолярной (т.е. диаметрально противоположной расположению Солнца) точке. Скажите, в какое примерно время можно снять подобный кадр или это фотомонтаж (и если так, то почему)?
4. Чему будет равен годичный параллакс ближайшей к Земле звезды – Проксимы Центавра – измеренный с помощью наблюдений на космической базе, размещённой на Марсе?
5. На каких широтах на Марсе Солнце может наблюдаться в зените?
6. Сколько Лун требуется, чтобы освещать Землю так же ярко, как и Солнце?

**Справочные данные:**

Большая полуось орбиты марса  $1.52 \text{ а.е.}$   $1\text{а.е.} = 1.496 \cdot 10^8 \text{ км}$ ;  $1\text{пк}=206265 \text{ а.е.}$ ;

Большая полуось орбиты Луны  $384\,000 \text{ км}$ .

Эксцентриситет орбиты Луны  $e_{\text{Л}}=0.05$ ; Масса Солнца  $2 \cdot 10^{30} \text{ кг}$ , Земли  $6 \cdot 10^{24} \text{ кг}$ ,

Радиус Солнца –  $6.96 \cdot 10^5 \text{ км}$ , Земли  $6400 \text{ км}$ ;

Видимый блеск Луны в полнолуние  $-12.7^m$ , Солнца  $-26.7^m$ , Венеры  $-4.8^m$ , Веги  $0^m$ .

Расстояние до звезды Проксимы Центавра  $d_{\text{aCen}}=1.3 \text{ пк}$

Наклонение экватора Марса к плоскости его орбиты  $25^\circ 12'$

Гравитационная постоянная  $G=6.67 \cdot 10^{-11} \text{ Н}\cdot\text{м}^2/\text{кг}^2$ ;

период прецессии земной оси 25500 лет;

Широта Казани –  $55^\circ 47'$ ; угловой размер Солнца -  $32'$ , угол рефракции в горизонте -  $35'$ .

Склонение Полярной звезды  $\delta_{\text{Пз}}=+89^\circ 22'$ .



ОМ №00000529195



## Всероссийская олимпиада по астрономии

2022/2023 учебный год

Муниципальный этап

10 класс

*Ответы должны быть подробными и снабжены пояснениями и рисунками.**Каждая задача оценивается в 8 баллов.***Организатору в аудитории**

Для эксперсс-проверки качества печати комплекта убедитесь, что на данном листе:

- 1) печать выполнено равномерно – без белых или тёмных полос по листу;
- 2) текст чёткий и легко читаемый;
- 3) защитные знаки чётко видны и не затрудняют чтение текста.

**Участнику олимпиады**

Убедитесь в целостности комплекта:

- 4) внимательно рассмотрите цифровые значения штрихкода на бланке регистрации и номер ОМ на листах с ОМ;
- 5) удостоверьтесь в том, что на данном листе отражены цифровые значения штрихкода бланка регистрации и номер ОМ Вашего комплекта;
- 6) удостоверьтесь, что указанные цифровые значения совпадли.

В случае несовпадения указанных цифровых значений следует обратиться к организатору в аудитории и получить другой комплекта.

1. Ближайшее теневое лунное затмение произойдёт 28 октября 2023 года и будет частным. Оно будет видно на территории Татарстана. Будет ли оно наблюдаться на Северном полюсе Земли?

2. 22 июня два школьника, находящиеся в различных точках Земли, одновременно наблюдают Солнце в верхней кульминации, в обоих случаях на высоте  $80^\circ$  над горизонтом. Определите расстояние между наблюдателями и их широты.

3. Вы видите фотографию Луны и солнечной радуги. Радуга (наиболее часто наблюдаемая её разновидность) имеет форму круга радиусом  $42^\circ$  с центром в антисолярной (т.е. диаметрально противоположной положению Солнца) точке. Скажите, в какое примерно время можно снять подобный кадр или это фотомонтаж (и если так, то почему)?

4. Чему будет равен годичный параллакс ближайшей к Земле звезды – Проксимы Центавра – измеренный с помощью наблюдений на космической базе, размещённой на Марсе?

5. Есть геостационарные спутники Земли, неподвижно висящие над одной точкой экватора планеты, а можно ли запустить подобный «марсостационарный» спутник, обращающийся вокруг Марса? Если нет, то почему, если да, то на какую высоту его следует выводить?

6. С какого максимального расстояния Солнце ещё будет видно невооружённым глазом? Считать, что глаз различает звёзды до  $6^m$ .



**Справочные данные:**

Большая полуось орбиты Юпитера  $5.2 \text{ а.е.}$ , Марса  $1.52 \text{ а.е.}$   $1\text{а.е.} = 1.496 \cdot 10^8 \text{ км}$ ;

$1\text{пк}=206265 \text{ а.е.}$ ; Большая полуось орбиты Луны  $384 \, 000 \text{ км}$ .

Длительность средних марсианских солнечных суток  $24^{\text{h}}39^{\text{m}}36^{\text{s}}$ , звёздных суток  $24^{\text{h}}37^{\text{m}}23^{\text{s}}$ ;

Эксцентриситет орбиты Юпитера  $e_{\text{Ю}}=0.05$ , орбиты Марса  $e_{\text{М}}=0.09$ , орбиты Луны  $e_{\text{Л}}=0.05$

Масса Солнца  $2 \cdot 10^{30} \text{ кг}$ , Земли  $6 \cdot 10^{24} \text{ кг}$ , Марса  $6 \cdot 10^{23} \text{ кг}$  Луны  $7 \cdot 10^{22} \text{ кг}$ ;

Радиус Солнца –  $6.96 \cdot 10^5 \text{ км}$ , Земли  $6400 \text{ км}$ , Марса  $3400 \text{ км}$ , Луны  $1740 \text{ км}$ ;

Видимый блеск Луны в полнолуние  $-12.7^{\text{m}}$ , Солнца  $-26.7^{\text{m}}$ , Венеры  $-4.8^{\text{m}}$ , Веги  $0^{\text{m}}$ .

Расстояние до звезды Проксимы Центавра  $d_{\text{aCen}}=1.3 \text{ пк}$

Наклонение экватора Земли к плоскости её орбиты  $\varepsilon=23^{\circ}26'$

Гравитационная постоянная  $G=6.67 \cdot 10^{-11} \text{ Н} \cdot \text{м}^2/\text{кг}^2$ ;

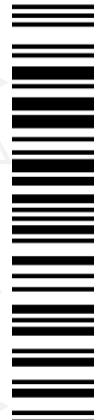
период прецессии земной оси 25500 лет;

Широта Казани –  $55^{\circ}47'$ ; угловой размер Солнца -  $32'$ , угол рефракции в горизонте -  $35'$ .

ОМ №0000529195



ОМ №00000529195



## Всероссийская олимпиада по астрономии

2022/2023 учебный год

Муниципальный этап

11 класс

*Ответы должны быть подробными и снабжены пояснениями и рисунками.**Каждая задача оценивается в 8 баллов.***Организатору в аудитории**

Для эксперсс-проверки качества печати комплекта убедитесь, что на данном листе:

- 1) печать выполнено равномерно – без белых или тёмных полос по листу;
- 2) текст чёткий и легко читаемый;
- 3) защитные знаки чётко видны и не затрудняют чтение текста.

**Участнику олимпиады**

Убедитесь в целостности комплекта:

- 4) внимательно рассмотрите цифровые значения штрихкода на бланке регистрации и номер ОМ на листах с ОМ;
- 5) удостоверьтесь в том, что на данном листе отражены цифровые значения штрихкода бланка регистрации и номер ОМ Вашего комплекта;
- 6) удостоверьтесь, что указанные цифровые значения совпали.

В случае несовпадения указанных цифровых значений следует обратиться к организатору в аудитории и получить другой комплекта.

1. Ближайшее теневое лунное затмение произойдёт 28 октября 2023 года и будет частным. Оно будет видно на территории Татарстана. Будет ли оно наблюдаться на Северном полюсе Земли?

2. 22 июня два школьника, находящиеся в различных точках Земли, одновременно наблюдают Солнце в верхней кульминации, в обоих случаях на высоте  $80^\circ$  над горизонтом. Определите расстояние между наблюдателями и их широты.

3. Вы видите фотографию Луны и солнечной радуги. Радуга (наиболее часто наблюдаемая её разновидность) имеет форму круга радиусом  $42^\circ$  с центром в антисолярной (т.е. диаметрально противоположной положению Солнца) точке. Скажите, в какое примерно время можно снять подобный кадр или это фотомонтаж (и если так, то почему)?

4. На какую величину годичный параллакс ближайшей к Земле звезды – Проксимы Центавра – измеренный с помощью наблюдений на космической базе, размещенной на Марсе, может отличаться от максимального отклонения этой звезды от её средних (т.е. измеренных относительно наблюдателя в центре масс Солнечной системы) координат?

5. Есть геостационарные спутники Земли, неподвижно висящие над одной точкой экватора планеты, а можно ли запустить подобный «марсостационарный» спутник, обращающийся вокруг Марса? Если нет, то почему, если да, то на какую высоту его следует выводить?

6. Что ярче - Полная Луна для наблюдателя на Земле или Солнце для наблюдателя на Плутоне?



**Справочные данные:**

Большая полуось орбиты Юпитера 5.2 а.е, Марса 1.52 а.е., Плутона 39 а.е;  
1а.е.= $1.496 \cdot 10^8$  км; 1пк=206265 а.е;

Большая полуось орбиты Луны 384 000 км.

Длительность средних марсианских солнечных суток  $24^{\text{h}}39^{\text{m}}36^{\text{s}}$ ,  
звездных суток  $24^{\text{h}}37^{\text{m}}23^{\text{s}}$ ;

Эксцентриситет орбиты Юпитера  $e_{\text{J}}=0.05$ , орбиты Марса  $e_{\text{M}}=0.09$ ,  
орбиты Луны  $e_{\text{L}}=0.05$

Масса Солнца  $2 \cdot 10^{30}$  кг, Земли  $6 \cdot 10^{24}$  кг, Марса  $6 \cdot 10^{23}$  кг Луны  $7 \cdot 10^{22}$  кг;  
Радиус Солнца –  $6.96 \cdot 10^5$  км, Земли 6400 км, Марса 3400км, Луны 1740км;

Видимый блеск Луны в полнолуние  $-12.7^{\text{m}}$ , Солнца  $-26.7^{\text{m}}$ , Венеры  $-4.8^{\text{m}}$ , Веги  $0^{\text{m}}$ .

Расстояние до звезды Проксимы Центавра  $d_{\alpha\text{Cen}}=1.3$  пк

Наклонение экватора Земли к плоскости её орбиты  $\varepsilon=23^{\circ}26'$

Гравитационная постоянная  $G=6.67 \cdot 10^{-11} \text{ Н}\cdot\text{м}^2/\text{кг}^2$ ;

период прецессии земной оси 25500 лет;

Широта Казани –  $55^{\circ}47'$ ; угловой размер Солнца -  $32'$ ,

угол рефракции в горизонте -  $35'$ .



ОМ №00000529195