# Задания муниципального этапа Всероссийской олимпиады школьников по астрономии 2024 — 2025 учебный год 9 класс

# время выполнения 180 минут максимальный балл- 48

#### Задача 1. (8 баллов)

Какую скорость должен иметь космический аппарат, чтобы покинуть Марс?

# Задача 2. Созвездие Эридана. (8 баллов)

Можно ли наблюдать Марс в созвездии Эридана?

# Задача 3. Противостояния Юпитера. (8 баллов)

Противостояния Юпитера повторяются через 398 дней. Чему равна большая полуось его орбиты?

# Задача 4. «Красная Луна» (8 баллов)

Почему во время полного лунного затмения Луна все же видна и имеет красный цвет?

### Задача 5. (8 баллов)

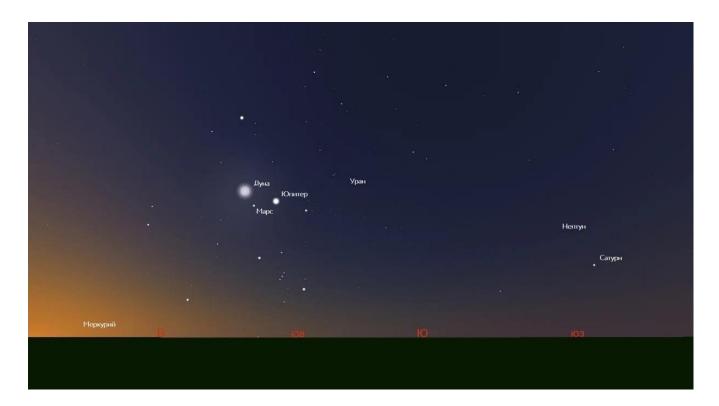
Марсианский астроном, работающий в северном полушарии планеты, зафиксировал дни, когда склонение Солнца становится максимальным, и дни, когда Солнце пересекает марсианский небесный экватор, то есть дни солнцестояний и равноденствий. Пользуясь этими данными (пересчитанными на земное летоисчисление), определите, на какой астрономический сезон марсианского года приходится прохождение Марсом

Весеннее равноденствие	26 декабря 2022			
Летнее солнцестояние	13 июля 2023			
Осеннее равноденствие	12 января 2024			
Зимнее солнцестояние	7 июня 2024			
Весеннее равноленствие	12 ноября 2024			

# Задача 6. Загадочное событие (8 баллов)

точек перигелия и афелия своей орбиты?

Представленная зарисовка была выполнена в средних широтах в 2024 году. Какое событие изображено, когда оно состоялось?



#### Справочная информация, разрешенная к использованию на олимпиаде

#### Основные физические и астрономические постоянные

Гравитационная постоянная  $G = 6.672 \cdot 10^{-11} \text{ м}^3 \cdot \text{кг}^{-1} \cdot \text{c}^{-2}$ 

Скорость света в вакууме  $c = 2.998 \cdot 10^8 \text{ м/c}$ 

Постоянная Больцмана  $k=1.38\cdot 10^{-23}~{\rm M}^2\cdot {\rm K}\Gamma\cdot {\rm C}^{-2}\cdot {\rm K}^{-1}$ 

Универсальная газовая постоянная  $R = 8.31 \text{ м}^2 \cdot \text{кг} \cdot \text{c}^{-2} \cdot \text{K}^{-1} \cdot \text{моль}^{-1}$ 

Постоянная Стефана-Больцмана  $\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \ \mathrm{kr} \cdot \mathrm{c}^{-3} \cdot \mathrm{K}^{-4}$ 

Постоянная Планка  $h = 6.626 \cdot 10 - 34 \text{ кг·м}^2 \cdot \text{c} - 1$ 

Масса протона  $m_{\rm p} = 1.67 \cdot 10^{-27} \ \rm Kr$ 

Масса электрона  $m_e = 9.11 \cdot 10^{-31} \text{ кг}$ 

Элементарный заряд  $e = 1.602 \cdot 10^{-19} \text{ Кл}$ 

Астрономическая единица 1 а.е. = 1.496·1011 м

Парсек 1 пк = 206265 a.e. =  $3.086 \cdot 1016$  м

Постоянная Хаббла H = 72 (км/c)/Mпк

#### Данные о Солнце

Радиус 697 000 км

Масса 1.989·10<sup>30</sup> кг

Светимость  $3.88 \cdot 10^{26} \, \mathrm{Br}$ 

Спектральный класс G2

Видимая звездная величина –26.78<sup>m</sup>

Абсолютная болометрическая звездная величина +4.72<sup>m</sup>

Показатель цвета  $(B-V) + 0.67^m$ 

Эффективная температура 5800К

Средний горизонтальный параллакс 8.794"

Интегральный поток энергии на расстоянии Земли 1360 Bт/м<sup>2</sup>

Поток энергии в видимых лучах на расстоянии Земли  $600 \; \mathrm{Bt/m^2}$ 

#### Данные о Земле

Эксцентриситет орбиты 0.0167

Тропический год 365.24219 суток

Средняя орбитальная скорость 29.8 км/с

Период вращения 23 часа 56 минут 04 секунды

Наклон экватора к эклиптике на эпоху 2000 года:  $23^{0}26'$  21.45''

Экваториальный радиус 6378.14 км

Полярный радиус 6356.77 км

Масса 5.974·10<sup>24</sup> кг

Средняя плотность 5.52 г⋅см<sup>-3</sup>

Объемный состав атмосферы: N2 (78%), O2 (21%), Ar (~1%)

#### Данные о Луне

Среднее расстояние от Земли 384400 км

Минимальное расстояние от Земли 356410 км

Максимальное расстояние от Земли 406700 км

Средний эксцентриситет орбиты 0.055

Наклон плоскости орбиты к эклиптике 5<sup>0</sup>09'

Сидерический (звездный) период обращения 27.321662 суток

Синодический период обращения 29.530589 суток

Радиус 1738 км

Период прецессии узлов орбиты 18.6 лет

Масса 7.348·10<sup>22</sup> кг или 1/81.3 массы Земли

Средняя плотность 3.34 г⋅см<sup>-3</sup>

Визуальное геометрическое альбедо 0.12

Видимая звездная величина в полнолуние –12.7<sup>m</sup>

Видимая звездная величина в первой/последней четверти –10.5<sup>т</sup>

# Физические характеристики солнца и планет

Планета	Mac	ca	Радиус		Плот-	Γ	ериод Нав		юн	Гео-	Вид.		
Планета	Большая полуось		сь Э	ксцент-	Наклон к		Период		Синодический				
			1	иситет	плоскости		обращения		период				
			эклиптики		ики								
	млн.км	a.e			градус	ы				сут			
Меркурий	57.9	0.38	71	0.2056	7.004	1	87.97	сут		115.9	)		
Венера	108.2	0.72	33	0.0068	3.394	1	224.70	сут		583.9	)		
Земля	149.6	1.00	00	0.0167	0.000	)	365.26	сут		_			
Марс	227.9	1.52	37	0.0934	1.850	)	686.98	сут		780.0	)		
Юпитер	778.3	5.20	28	0.0483	1.308	3	11.862	лет		398.9	)		
Сатурн	1429.4	9.53	88	0.0560	2.488	3	29.458	лет		378.1	l		
Уран	2871.0	19.19	14	0.0461	0.774	1	84.01	пет		369.7	7		
Нептун	4504.3	30.06	511	0.0097	1.774	1	164.79 лет		164.79 лет		367.5		5
Марс	$6.419 \cdot 10^{23}$	0.10745	3397.2	0.5326	3.93	24	.623 час	25.1	19	0.15	-2.0		
Юпитер	$1.899\!\cdot\! 10^{27}$	317.94	71492	11.209	1.33	9.	924 час	3.1	3	0.52	-2.7		
Сатурн	$5.685 \cdot 10^{26}$	95.181	60268	9.4494	0.69	10	.656 час	26.7	73	0.47	0.4		
Уран	$8.683 \cdot 10^{25}$	14.535	25559	4.0073	1.32	17.	24 час**	97.8	86	0.51	5.7		
Нептун	$1.024 \cdot 10^{26}$	17.135	24746	3.8799	1.64	16	5.11 час	28.3	31	0.41	7.8		

<sup>\*</sup> для наибольшей элонгации внутренних планет и среднего противостояния внешних планет

Характеристики орбит планет

<sup>\*\*</sup> обратное вращение

# Характеристики некоторых спутников планет

Спутник	Macca	Радиус	Плотность	Радиус Период		Геомет-	Видимая			
				орбиты обращения		рич.	звездная			
						альбедо	величина*			
	KT	КМ	г/см3	KM	сут		m			
Земля										
Луна	7.348·10 <sup>22</sup>	1738	3.34	384400	27.32166	0.12	-12.7			
Марс										
Фобос	1.08·10 <sup>16</sup>	~10	2.0	9380	0.31910	0.06	11.3			
Деймос	1.8·10 <sup>15</sup>	~6	1.7	23460	1.26244	0.07	12.4			
Юпитер										
Ио	8.94·10 <sup>22</sup>	1815	3.55	421800	1.769138	0.61	5.0			
Европа	4.8·10 <sup>22</sup>	1569	3.01	671100	3.551181	0.64	5.3			
Ганимед	$1.48 \cdot 10^{23}$	2631	1.94	1070400	7.154553	0.42	4.6			
Каллисто	1.08·10 <sup>23</sup>	2400	1.86	1882800	16.68902	0.20	5.7			
	'		Ca	турн		'				
Тефия	7.55·10 <sup>20</sup>	530	1.21	294660	1.887802	0.9	10.2			
Диона	1.05·10 <sup>21</sup>	560	1.43	377400	2.736915	0.7	10.4			
Рея	2.49·10 <sup>21</sup>	765	1.33	527040	4.517500	0.7	9.7			
Титан	1.35·10 <sup>23</sup>	2575	1.88	1221850	15.94542	0.21	8.2			
Япет	$1.88 \cdot 10^{21}$	730	1.21	3560800	79.33018	0.2	~11.0			
Уран										
Миранда	6.33·10 <sup>19</sup>	235.8	1.15	129900	1.413479	0.27	16.3			
Ариэль	1.7·10 <sup>21</sup>	578.9	1.56	190900	2.520379	0.34	14.2			
Умбриэль	1.27·10 <sup>21</sup>	584.7	1.52	266000	4.144177	0.18	14.8			
Титания	3.49·10 <sup>21</sup>	788.9	1.70	436300	8.705872	0.27	13.7			
Оберон	3.03·10 <sup>21</sup>	761.4	1.64	583500	13.46324	0.24	13.9			
	Нептун									
Тритон	2.14-10 <sup>22</sup>	1350	2.07	354800	5.87685**	0.7	13.5			

<sup>\*</sup> для полнолуния или среднего противостояния внешних планет

# Формулы приближенного вычисления

$$\sin x \approx tgx \approx x;$$
  $\sin(\alpha + x) \approx \sin \alpha + x \cos \alpha;$   $\cos(\alpha + x) \approx \cos \alpha - x \sin \alpha;$   $tg(\alpha + x) \approx tg\alpha + \frac{x}{\cos^2 \alpha};$   $(x << 1, \text{углы}$   $(1+x)^n \approx 1 + nx;$  выражаются в радианах).

<sup>\*\*</sup> обратное направление вращения