

**Всероссийская олимпиада школьников по астрономии**  
**2017/2018 учебный год**  
**Муниципальный этап**  
**9 класс**

*Ответы должны быть подробными и снабжены пояснениями и рисунками. Каждая задача оценивается в 8 баллов. Время на выполнение задания – 4 часа.*

1. Один из первых каталогов звезд – Альмагест (вероятно, как и первый, о котором сохранились сведения – каталог Гиппарха) создан при использовании эклиптической системы координат, в которой основной плоскостью является плоскость эклиптики. Почему исторически эта система была удобнее для использования, чем экваториальная, в которой, в основном, работают современные астрономы?

2. Какие видимые размеры имеет Солнце при наблюдениях с Сатурна? Правда ли, что с Сатурна Солнце выглядит просто яркой звездой? Разрешающая способность человеческого глаза около 1'. Необходимые параметры указаны в справочных данных.

3. Спутник Земли выведен на эллиптическую орбиту эксцентриситетом 0.5 и с высотой перигея 1000 км. Вычислите период его обращения.

4. Нижнее соединение Венеры произошло 25 марта 2017г. Определите момент ее верхнего соединения. Насколько дольше будет идти радиосигнал от Земли к Венере при изменении ее положения (от нижнего до верхнего соединения)? Все выкладки пояснить рисунком. Необходимые параметры указаны в справочных данных.

5. Вычислите максимальную высоту Солнца над горизонтом в Казани в день проведения олимпиады (20 ноября склонение Солнца  $\delta = -19^{\circ}44'$ ).

6. Блеск Солнца  $m_1 = -26.6^m$ , а блеск ярчайшей звезды неба (Сириуса)  $m_2 = -1.6^m$ . Как далеко надо удалиться от Земли, чтобы Солнце стало сравнимо по яркости с ярчайшими звездами?

**Справочные данные:**

Продолжительность тропического года  $T = 365.2422$  суток;  $1 \text{ а.е.} = 1.496 \cdot 10^8 \text{ км}$ ; большие полуоси орбит планет – 0.38, 0.72, 1, 1.52, 5.2, 9.5, 19.2, 30 а.е. для Меркурия, Венеры, Земли, Марса, Юпитера, Сатурна, Урана и Нептуна соответственно; наклонение земного экватора к плоскости эклиптики  $\epsilon = 23^{\circ}26'$ ; угол наклона плоскости орбиты Луны к эклиптике –  $5^{\circ}09'$ ; широта Казани –  $55^{\circ}47'$ ; угловой размер Солнца –  $32'$ , радиус Солнца –  $6.96 \cdot 10^5 \text{ км}$ ; угол рефракции в горизонте –  $35'$ . Экв. радиус Сатурна –  $60000 \text{ км}$ .

*Задания разработаны на кафедре астрономии и космической геодезии Казанского федерального университета, со всеми вопросами обращаться к Жучкову Роману Яковлевичу, e-mail: gilgalen@yandex.ru тел. +7 (843) 2927797*