



**XXIV Санкт-Петербургская  
астрономическая олимпиада**  
**отборочный тур, решения**

**2017**  
**2 декабря**  
**16 января**

---

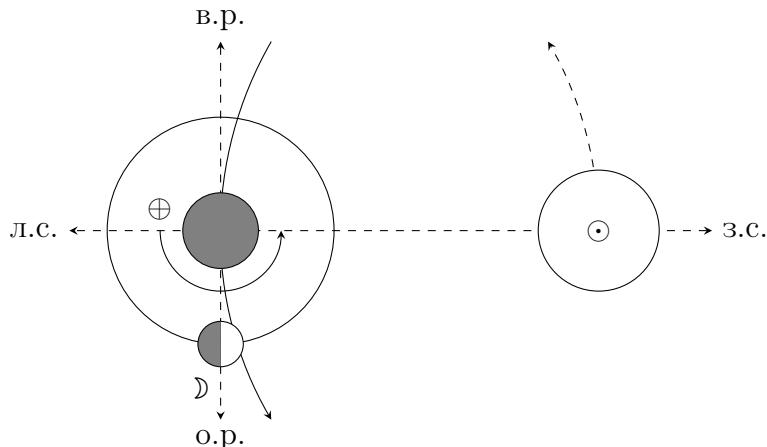
*10 класс*

---

1. Вычислите, во сколько (с точностью до часа) взойдет Луна над горизонтом 21 декабря в Петербурге, если известно, что в этот день она будет иметь фазу последней четверти? Наклоном орбиты Луны к эклиптике и уравнением времени пренебречь.

**Решение (8 баллов):**

21 декабря Солнце находится вблизи точки зимнего солнцестояния (з.с.) и «движется среди звезд» в сторону точки весеннего равноденствия (в.р.). Так как Луна имеет фазу последней четверти, то при этом она находится в точке осеннего равноденствия (о.р.), то есть на экваторе к западу от Солнца (наклоном лунной орбиты пренебрегаем). Следовательно, Луна взойдет около истинной солнечной полуночи. Однако гражданское время, по которому мы живем, сдвинуто относительно солнечного времени на 1 час вперед. Следовательно, по гражданскому времени Луна взойдет около часа ночи.



2. Карта рельефа Венеры строилась методом радиолокации. Наблюдения проводились с Земли в тот момент, когда Венера была ближе всего к Земле. Перепады высот на поверхности Венеры измерялись с погрешностью 1 м. Оцените относительную точность часов, которые необходимо использовать при таких наблюдениях.

**Решение (8 баллов):**

В момент, когда Венера ближе всего к Земле, она находится от Земли на расстоянии 0.3 а.е. Для того, чтобы при радиолокации с такого расстояния можно было заметить изменение в расстоянии, равное 1 м, требуется, чтобы относительная точность часов равнялась  $1 \text{ м} / 0.3 \text{ а.е.}$  (при радиолокации сигнал должен дойти от Земли до Венеры и обратно, т.е. пройти удвоенное расстояние между планетами, однако и расстояние, соответствующее перепадам рельефа, сигнал также проходит дважды). Так как  $0.3 \text{ а.е.} \approx 4.5 \cdot 10^{10} \text{ м}$ , получаем, что относительная точность часов должна быть не хуже  $2 \cdot 10^{-11}$ .

3. Альтаир ( $\alpha$  Орла) и Акрукс ( $\alpha$  Южного Креста) имеют одинаковые видимые звездные величины в оптическом диапазоне. Какая из этих звезд будет ярче при наблюдении в ультрафиолетовой области спектра, если эффективная температура Альтаира равна 8000 К, а Акрукса — 28000 К?

**Решение (8 баллов):**

Известно, что чем больше эффективная температура звезды, тем в более коротковолновую область спектра смещается максимум излучения (по закону смещения Вина). Излучение ультрафиолетового диапазона (УФ) имеет меньшую длину волны, чем оптического. Следовательно, более горячая звезда — Акрукс — будет ярче в УФ, чем менее горячая — Альтаир.

4. Средняя плотность вещества звезды — красного гиганта составляет  $1.5 \cdot 10^{-7}$  г/см<sup>3</sup>. Определите минимально возможный период осевого вращения такой звезды.

**Решение (8 баллов):**

Минимально возможный период вращения можно получить, считая, что в этом случае скорость движения частиц на экваторе звезды совпадает с первой космической скоростью (в самом деле, если скорость движения частиц больше, то они просто улетят с поверхности).

Поскольку скорость движения по круговой орбите

$$v = \sqrt{\frac{GM}{R}}$$

( $M$  — масса тела,  $R$  — его радиус,  $G$  — гравитационная постоянная), то минимальный возможный период можно выразить как

$$P = \frac{2\pi R}{\sqrt{GM/R}} = \sqrt{\frac{3\pi}{G\rho}},$$

где  $\rho$  — средняя плотность тела ( $\rho = \frac{3}{4\pi} M/R^3$ ). Подставляя числовые данные, получаем ответ — около  $3 \cdot 10^7$  с, т.е. примерно один год.

5. Карликовая галактика Чаша 2, открытая в январе 2016 г, расположена на расстоянии 118 кпк от Солнца и имеет абсолютную звездную величину  $-8.2^m$ . Во сколько раз суммарная светимость данной галактики меньше светимости принадлежащего Млечному Путю шарового скопления Омега Центавра, расположенного на расстоянии  $d = 18300$  св. лет и имеющего видимую звездную величину  $m_c = +3.9^m$ ?

**Решение (8 баллов):**

Определим абсолютную звездную величину скопления:

$$M_c = m_c + 5 - 5 \lg(d/3.26) \approx -10^m.$$

По формуле Погсона для абсолютных звездных величин  $M_c - M_\Gamma = 2.5 \lg \frac{L_\Gamma}{L_c}$ ,  
 $L_\Gamma = L_c \cdot 10^{0.4(M_c - M_\Gamma)} \approx L_c \cdot 0.2$ .