



Региональный этап

Условия задач. 10 класс

1. Шаровое скопление

Шаровое звездное скопление содержит 100 тысяч звезд светимостью $L = 0.5 L_{\odot}$ каждая и 80 красных гигантов с абсолютной звездной величиной $M = -3^m$. Радиус скопления — 10 пк. Угловой размер скопления — $20'$. Определите:

- Расстояние до скопления. Находится ли данное скопление в нашей Галактике?
- Видимую звездную величину всего скопления. Межзвездным поглощением и поглощением в земной атмосфере пренебречь.

Межзвездным поглощением пренебречь.

2. Безднадежный побег

Звезда имеет параллакс $\pi_0 = 0.1''$, лучевую скорость $vr = -97.8$ км/с и полное собственное движение $\mu = 1.19''/\text{год}$. С Земли хотят отправить к звезде исследовательский зонд с минимально возможной скоростью. Какую минимальную скорость (на большом удалении от Солнца) должен иметь зонд, чтобы достичь звезды с выключенными двигателями? Под каким углом к современному направлению на звезду должна быть ориентирована такая минимальная скорость? Сколько будет длиться полёт зонда?

На рассматриваемом временном промежутке движение звезды относительно Солнца можно считать равномерным и прямолинейным.

3. Световой день Тихо

Кратер Тихо имеет селенографические координаты (43 градуса ю.ш. и 11 з.д.). Его диаметр составляет 85 км, а глубина 4700 метров. Определите длительность светового дня в центре кратера Тихо. Считайте, что плоскость лунной орбиты совпадает с плоскостью эклиптики и плоскостью лунного экватора, а орбиты Луны и Земли – круговые. Световой день начинается с момента восхода верхнего края диска Солнца. Рельефом внутри кратера пренебречь.

Определите, через какое время после новолуния на Земле начнется восход Солнца в центре кратера Тихо.

4. Сказания о проницающей способности

Наблюдатель использует телескоп и два окуляра ($f_1 = 10$ мм, $f_2 = 40$ мм) для наблюдения рассеянных звездных скоплений. При наблюдении с большим увеличением наблюдатель заметил, что предельная звездная величина составила 13.6^m , а при наблюдении в окуляр с меньшим увеличением – 13.0^m . Чему равны относительное отверстие, диаметр и фокусное расстояние объектива этого телескопа?

5. Тройная фаза

Объект Солнечной системы сферической формы наблюдается с Земли на угловом удалении γ от Солнца, при этом его фаза равна Φ_1 . В следующий раз наблюдаемый объект снова оказался на угловом удалении γ от Солнца через $\frac{1}{4}$ года, при этом его фаза Φ_2 оказалась ровно в 3 раза больше, чем Φ_1 . На основании этих данных определите:

- Радиус орбиты наблюдаемого объекта.
- Угловое удаление объекта от Солнца в момент первого наблюдения – угол γ .
- Какая была видимость у объекта в момент первого наблюдения – утренняя или вечерняя? Представьте подробный анализ.

Орбита объекта лежит в плоскости эклиптики и является круговой. Объект обращается вокруг Солнца в том же направлении, что и Земля.

6. Комета C/2023 A3 (Tsuchinshan-Atlas) у горизонта

На рисунке (следующая страница) представлена фотография (черно-белый негатив) яркой кометы C/2023 A3 (Tsuchinshan-Atlas) с наложенной на нее сеткой экваториальных координат и линией математического горизонта, с указанием трех наиболее ярких звезд ее окрестности (с усилением их яркости), полученная в момент прохождения Земли через плоскость ее орбиты 14 октября 2024 года в 20 часов 00 минут по всемирному времени. В таблице ниже представлены экваториальные координаты этих звезд.

Название	Прямое восхождение	Склонение
Звезда 1: 109 Vir	$14^h47^m29^s$	$01^\circ47'25''$
Звезда 2: 11 Lib	$14^h52^m17^s$	$-2^\circ24'02''$
Звезда 3: 110 Vir	$15^h04^m08^s$	$1^\circ59'45''$

Рассчитайте следующие величины:

- Угловые размеры участка неба запечатленного на фотографии и ошибки их определения.
- Время суток, когда была выполнена ее фотосъемка
- Географические координаты места фотосъемки кометы и ошибки их определения

Осеннее равноденствие в 2024 году произошло 22 сентября в 12 часов 44 минуты по всемирному времени. Уравнением времени в расчетах следует пренебречь.

Нижняя кромка кадра совпадает с математическим горизонтом; указано положение небесного экватора, головы кометы (Н), наиболее протяженной видимой части (НТ) пылевого хвоста кометы, видимой части антихвоста кометы (НА), ориентированного строго «на Солнце».

При расчете погрешностей определения искомых величин в качестве абсолютной погрешности измерения длины какого-либо отрезка на фотографии следует принимать цену деления линейки (1 мм).

