

На закрытии олимпиады каждому призеру был вручен диплом и ценный подарок, а 23 призерам по 8 – 10 классам еще и главный приз олимпиады – приглашение на IV Осеннюю астрономическую школу в Специальную астрофизическую обсерваторию РАН (близ станицы Зеленчукская Ставропольского края), в рамках которой должна пройти очередная Международная олимпиада Астрономического общества.

В заключительный день олимпиады – 12 апреля – в Московском дворце детского и юношеского творчества состоялась традиционная научно-практическая конференция, посвященная Дню Космонавтики. А в дни, непосредственно следовавшие за олимпиадой (13 – 15 апреля), на базе Подмосковного филиала МГУ (п. Черноголовка Московской обл.) прошли выездные вступительные экзамены на естественные факультеты МГУ. Видимо, эта практика будет продолжена и в дальнейшем.

Все ваши вопросы, замечания и предложения (по комплекту задач, другим вопросам, а также интересные задачи, условия которых вы хотели бы видеть в олимпиадах будущего) просим сообщить автору по электронной почте: gavrilov@issp.ac.ru или почтовому адресу: 142432 п. Черноголовка Московской обл., Институтский пр., 15, ИФТТ РАН.

Ниже приводятся условия задач теоретического и практического туров, а также список призеров олимпиады.

сети Internet), а также географические координаты города Троицка ($\phi = 55^{\circ}30'$ с.ш., $\lambda = 35^{\circ}15'$ в.д.).

5) Определите, в течение какого периода времени комета является незадающей в городе Троицке.

6) Когда (дата, время) комета поднялась (поднимется) на максимальную высоту? Какова эта максимальная высота? Можно ли в течение этого времени наблюдать комету невооруженным глазом?

10 КЛАСС

1. Путешествуя по Крымскому полуострову (грубая карта Крыма прилагается), группа любителей астрономии захотела пронаблюдать центр шарового скопления ω Центавра ($\alpha = 13^{\text{h}}27^{\text{m}}$, $\delta = -47^{\circ}30'$). Смогут ли они это сделать? Если да, то где и как; если нет, то почему? Рефракцию вблизи горизонта считать равной 1° .

2. Определите максимально возможную скорость ледяного метеорита, с которой он влетает в земную атмосферу с начальной температурой -50°C , чтобы хотя бы небольшая часть его, потеряв скорость, могла достичь поверхности Земли в твердой форме. Считать, что вся энергия движения уходит на нагрев, плавление и испарение. Пренебречь изменением потенциальной энергии при движении в атмосфере. Удельная теплота плавления льда $\lambda = 3,3 \cdot 10^5 \text{ Дж}/\text{кг}$, теплоемкость воды $c_w = 4,2 \cdot 10^3 \text{ Дж}/(\text{кг} \cdot \text{К})$, теплоемкость льда $c_l = 2,1 \cdot 10^3 \text{ Дж}/(\text{кг} \cdot \text{К})$, удельная теплота парообразования $r = 2,3 \cdot 10^6 \text{ Дж}/\text{кг}$.

3. Оба компонента двойной звезды принадлежат спектральному классу A3 (температура 9500 K). Спутник на 8

звездных величин слабее. Главная звезда с массой две массы Солнца видна в фокусе эллипса, который описывает спутник. Большая полуось эллипса видна под углом $2,5^{\circ}$. Период обращения звезды 177 лет. Оцените приблизительно расстояние до звезд.

4. Задача аналогична задаче 4 для 8 – 9 классов, отличие лишь в последнем предложении:

Эффекты, связанные с суточным вращением Земли, при вычислениях не учитывайте, однако качественно объясните, как они влияют на продолжительность затмения.

5. Задача аналогична задаче 5 для 8 – 9 классов, но вопрос другой:

Взяв необходимые данные, вычислите период обращения кометы вокруг Солнца.

6. См. задачу 6 для 8 – 9 класса.

11 КЛАСС

1. Звезда находится на расстоянии $R_0 = 8$ кпк от центра сферической галактики и имеет скорость $V_r = 450 \text{ км}/\text{с}$, направленную строго от центра. Полный радиус галактики $R_g = 30$ кпк. Круговые скорости (т.е. скорости движения по круговой орбите) на расстояниях 8 кпк и 30 кпк равны, соответственно, $V_0 = 250 \text{ км}/\text{с}$ и $V_g = 150 \text{ км}/\text{с}$. На какое максимальное расстояние от центра галактики удалится звезда? Какую скорость должна иметь звезда, чтобы навсегда покинуть галактику? При вычислениях для простоты считать, что сила притяжения в галактике в интервале расстояний от R_0 до R_g изменяется по линейному закону.

2. См. задачу 2 для 10 класса.

3. Условие задачи такое же, как

в задаче 3 для 10 класса, но вопрос шире:

Оцените приблизительно расстояние до звезд и видимую звездную величину этой двойной системы.

4. См. задачу 4 для 10 класса.

5. Условие задачи такое же, как в задаче 5 для 10 класса. Дополнительный вопрос:

Насколько точной можно считать вашу оценку периода кометы?

6. Наблюдаемая астрономами на Земле разность звездных величин в синей и желтой областях спектра, называемая показателем цвета звезды $B-V$, равна 0,22, но этот показатель цвета искажен поглощением межзвездной пылью, которое ослабляет свет звезды. В спектральном диапазоне B свет ослабляется в $\alpha_B = 2,5$ раза, в диапазоне V – в $\alpha_V = 2$ раза. Найдите истинный показатель цвета звезды (в отсутствие поглощения). К какому классу может принадлежать эта звезда?

Задание практического тура

По двум фотоснимкам кометы Хейла – Боппа, полученным специально для олимпиады Данилой Чичмарем с интервалом ровно 24 часа (соответственно 3 и 4 марта 1997 года) на наблюдательной базе в Звенигороде, определите тангенциальную и лучевую скорости кометы (в $\text{км}/\text{с}$). Известно, что фокусное расстояние объектива астрографа составляет 500 мм, а фотоснимок представляет собой увеличенный полный фотокадр, имеющий размер 24×36 мм.

Школьникам 10 и 11 классов предлагалось, кроме того, оценить погрешность, с какой было выполнено задание.

Участникам были даны два фотоснимка, эфемериды кометы Хейла – Боппа, математические вычислительные таблицы, калька, карандаш, линейка, транспортир.

М. Гаврилов