Межрегиональная предметная олимпиада КФУ по предмету «Астрономия» заключительный этап (ответы) 2019-2020 учебный год 10 класс

10.1. В полночь в Казани (λ =49°16′, φ = 55°47′) наблюдалась кульминация звезды Сириус с координатами α =06^h 45^m δ = -16° 43′. В какое время года это происходит? В каком примерно созвездии в это время находилось Солнце? (20 баллов)

Решение:

В день весеннего равноденствия в Казани на $\lambda=3^h16^m$ (в задании опечатка). Солнце кульминирует в полдень имея координату $\alpha=3^h16^m$, а в полночь звёзды с $\alpha=15^h16^m$. Солнце каждый месяц относительно звёзд смещается почти на 30°, а звёздное время примерно на 1^h и поэтому Сириус должен кульминировать спустя $(15^h16^m-06^h45^m)\approx 8.5$ месяцев после дня весеннего равноденствия. (10 баллов) Это бывает зимой примерно в конце декабря. (5 баллов)

10.2. Напишите основные причины необходимости создания космических телескопов. В чём их преимущества и недостатки? *(20 баллов)*

Решение:

как в 9 классе.

10.3. Что изменилось бы для наблюдателя на Земле, если бы Луна, оставаясь на том же расстоянии, обращалась вокруг Земли в другую сторону? *(20 баллов)*

Решение:

- •В настоящее время разница между синодическим и сидерическим периодом равна 29.5 27.3 = 2.2 суток, причём синодический больше, поскольку Луне необходимо всегда немного догонять Землю при её движении вокруг Солнца. При обратном вращении Луны разница будет точно такой же но в меньшую сторону и синодический период будет равен 27.3-2.2 =25.1 сут.
- Фазы Луны будут изменяться в обратном порядке.
- •Поскольку Земля вращается вокруг своей оси намного быстрее, то как это ни покажется странным, но ситуация с величиной и частотой приливов почти не изменится.
- •Однако, из за тех же приливных взаимодействий, на большом промежутке времени, скорость вращения Земли станет чуть быстрее замедляться.
- •Постепенная потеря орбитального момента Луны, её приближение и увеличение углового размера.
- •Если скорость и направление вращения Луны вокруг своей оси не изменится, то не останется "обратной" стороны и она перестанет быть обращённой к Земле всегда одной стороной.

•Изменится продолжительность, последовательность и направление солнечных и лунных затмений.

Любой пункт из этого списка оценивается в 5 баллов.

В сумме не более 20 баллов.

10.4. Во сколько раз звезда красный гигант больше звезды красного карлика, если их светимости отличаются в 10^8 раз? *(20 баллов)*

Решение:

Светимость звезды можно выразить формулой $L=4\pi R^2 \sigma T^4$. (2 балла)

Обе звезды имеют один и тот же цвет, соответственно они имеют одинаковую эффективную температуру фотосферы и вся разница светимостей обусловлена разницей размеров. (8 баллов)

$$L_{\text{гиг}}/L_{\text{карл}} = (R_{\text{гиг}}/R_{\text{карл}})^2$$
 , следовательно $R_{\text{гиг}}/R_{\text{карл}} = \sqrt{10^8} = 10000$ раз. *(10 баллов)*

10.5. Ширина линии H_{β} в спектре ядра сейфертовской галактики составляет около 30 ангстрем. Каков разброс характерных скоростей движения облаков нейтрального газа в ядре этой галактики? (20 баллов)

Решение:

Зная соотношение Доплера $v/c = (\lambda - \lambda_0)/\lambda_0$ легко узнать скорости движения газа по уширению линий. (4 балла)

Но для решения этой задачи нужно найти лабораторную длину волны H_{β} . Только 4 линии этой серии лежат в видимом диапазоне: H_{α} и H_{β} это красная и голубая линии, а H_{δ} и H_{ϵ} фиолетовые. Если вспомнить, что видимый диапазон лежит между 400 и 760 нм, то голубому цвету H_{β} можно соотнести приблизительно 450-480 нм (на самом деле 486 нм). (10 баллов)

Подставив значение λ_0 из этого диапазона и половину ширины линии за $\Delta\lambda$ в формулу Доплера получим скорость $v \approx 1000$ км/с (6 баллов)