

XXV Всероссийская олимпиада школьников по астрономии

Волгоград, 2018 г.

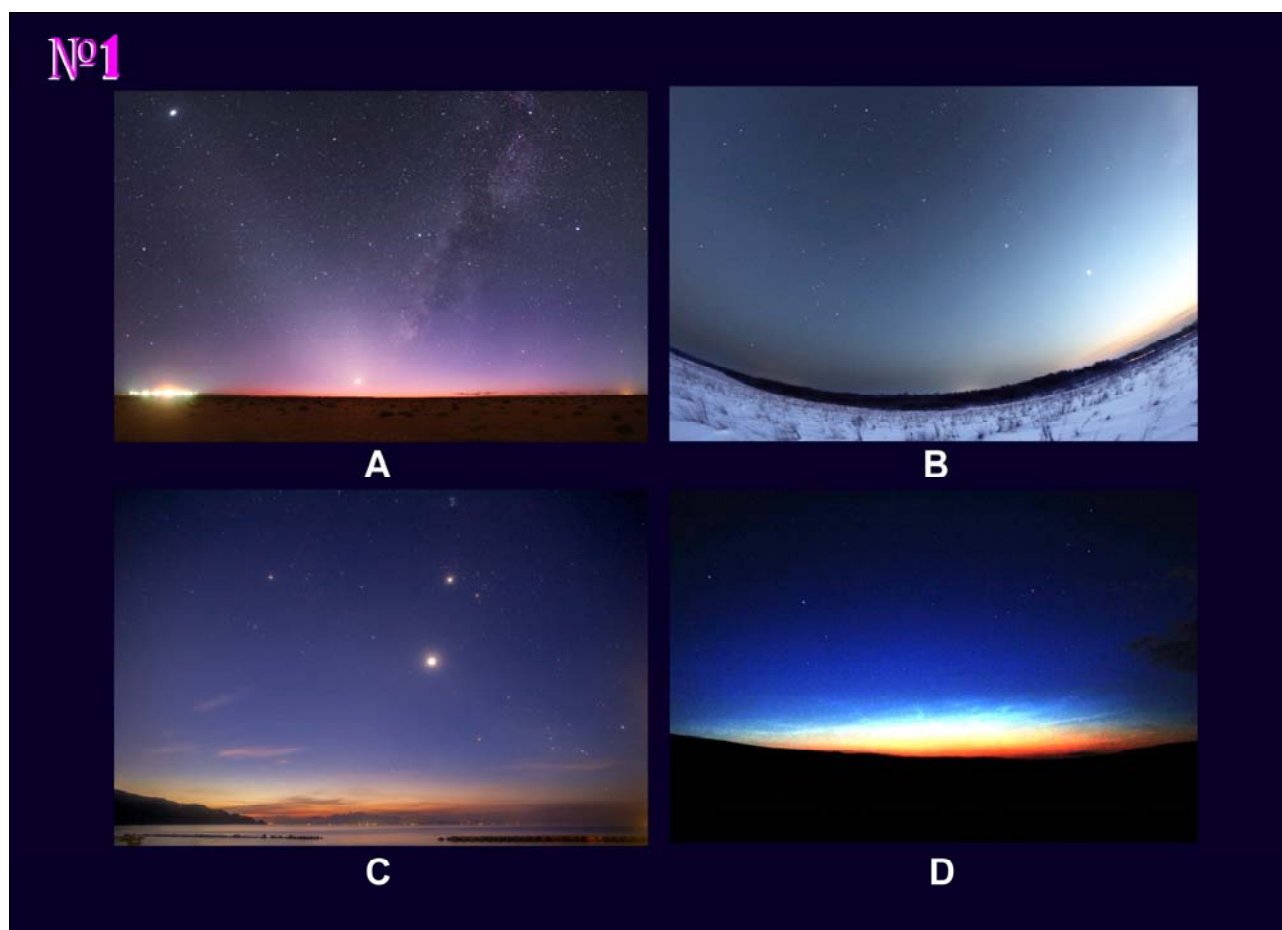
Блиц-тест

IX/X/XI.1 СЕЗОН ЗА СЕЗОНОМ

О.С. Угольников



Условие. Расставьте фото А, В, С, D в хронологии съемки от начала до конца года (известные авторы фото – К. Грейсон, Т. Тезель)



Решение. В условии задачи не сказано, на каких широтах и в какое время суток сделаны фотографии. Но на них видны зодиакальные созвездия (в отдельных случаях – с планетами), на фото В, С и D – фон зари. На фото А зарю можно спутать с засветкой от населенного пункта, однако там присутствует другая важная деталь – зодиакальный свет. Он пересекается

с Млечным путем в созвездии Стрельца, расположенном у горизонта. Выше видны созвездия, расположенные восточнее Стрельца – Орел, Щит, Козерог, Водолей (с яркой планетой). У горизонта зодиакальный свет становится ярче, следовательно, Солнце находится недалеко от созвездия Стрельца к западу вдоль эклиптики. Картина наблюдалась в октябре-ноябре.

На фото В видны созвездия Ориона, Тельца, Возничего, Персея и Овна. Фон зари (очевидно, вечерней) попадает на созвездие Рыб, также видны две планеты (достаточно яркие, вероятнее всего – Венера и Юпитер). Фото сделано вечером в конце зимы.

На фото С также видны созвездия Тельца, Ориона и Возничего, а также две планеты, скорее всего – вновь Венера и Юпитер. Положение Солнца соответствует созвездиям Близнецов или Рака, дело происходило утром в конце лета.

Наконец, на фото D присутствуют серебристые облака, видимые в высоких широтах на ночной заре летом. Мы также видим звезду Капелла, из чего можем сделать вывод, что лето наступило в северном полушарии. Капелла располагается левее максимума яркости зарицевого сегмента, из чего можно сделать вывод, что дело происходило в самом начале лета или даже в конце мая.

Итак, фотографии нужно расставить в следующем порядке: В, D, С, А.

Алгоритм оценивания. Общая оценка складывается из количества правильных пар в ответе участников. Всего возможных пар из четырех фотографий шесть, в каждой из них буквы в ответе должны идти в правильном порядке. Например, для пары С-А правильным считается ответ, в котором знак С стоит раньше знака А (фото С снято в более ранний сезон года, чем фото А). Каждая правильная пара оценивается в 1 балл, кроме пар D-С и В-А, которые оцениваются по 2 балла.

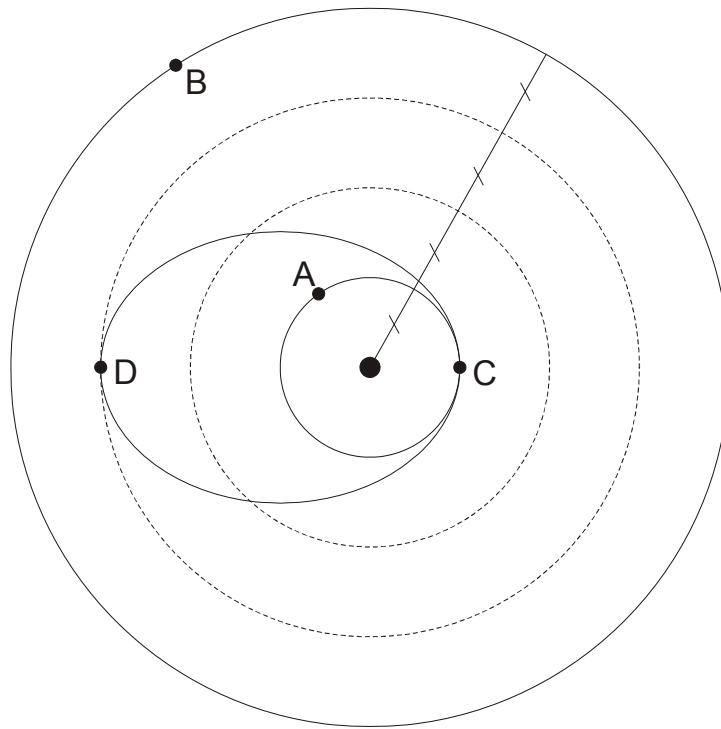
При появлении в решении двух или более противоположных пар (например, ответ А, В, А, В или А, В, А, С с парами А-В и В-А) все эти пары, в том числе правильные, не оцениваются. При дублировании одной пары без противоположной (например, ответ В, В, D, D) эта пара оценивается только один раз.

IX/X/XI.2 ТЕЛА НА ОРБИТАХ

О.С. Угольников



Условие. Вам предложена схема (в масштабе) положения четырех тел, обращающихся по орбитам вокруг общей центральной большой массы. Орбиты тел А и В – окружности, тел С и D – эллипс, показанный на рисунке. Расставьте тела А, В, С и D в порядке увеличения мгновенной линейной скорости.



Решение. Примем отрезок, обозначенный на рисунке перечеркнутой линией, за R . Тогда орбита тела А – круг с радиусом R , орбита тела В – круг с радиусом $4R$. Обозначив массу центрального тела через M , получаем величины скоростей:

$$v_A = \sqrt{\frac{GM}{R}} \equiv V; \quad v_B = \sqrt{\frac{GM}{4R}} = \frac{V}{2}.$$

Тела С и D движутся по эллиптической орбите с перигентрическим расстоянием R и апоцентрическим расстоянием $3R$. Эксцентриситет этой орбиты равен

$$e = \frac{3R - R}{3R + R} = 0.5.$$

Скорости тел С и D равны перигентрической и апоцентрической скорости для этой орбиты:

$$v_C = \sqrt{\frac{GM}{R}(1+e)} = V\sqrt{3/2}; \quad v_D = \sqrt{\frac{GM}{3R}(1-e)} = \frac{V}{\sqrt{6}}.$$

Хотя тело D располагается ближе к центральной массе, чем тело В, его скорость самая маленькая из всех четырех. Скорость тела С, напротив, самая высокая. В итоге, тела нужно разместить в следующем порядке: D, В, А, С.

Алгоритм оценивания. Общая оценка складывается из количества правильных пар в ответе участников. Всего возможных пар из четырех тел шесть, в каждой из них тела в ответе должны идти в правильном порядке. Например, для пары А-В правильным считается ответ, в котором знак В стоит раньше знака А (скорость тела В меньше скорости тела А). Каждая правильная пара оценивается в 1 балл, кроме пары D-В, которая оценивается в 3 балла.

При появлении в решении двух или более противоположных пар (например, ответ А, В, А, В или А, В, А, С с парами А-В и В-А) все эти пары, в том числе правильные, не оцениваются. При дублировании одной пары без противоположной (например, ответ D, D, В, В) эта пара оценивается только один раз.

IX/X/XI.3 ЗАТМЕННАЯ СИСТЕМА

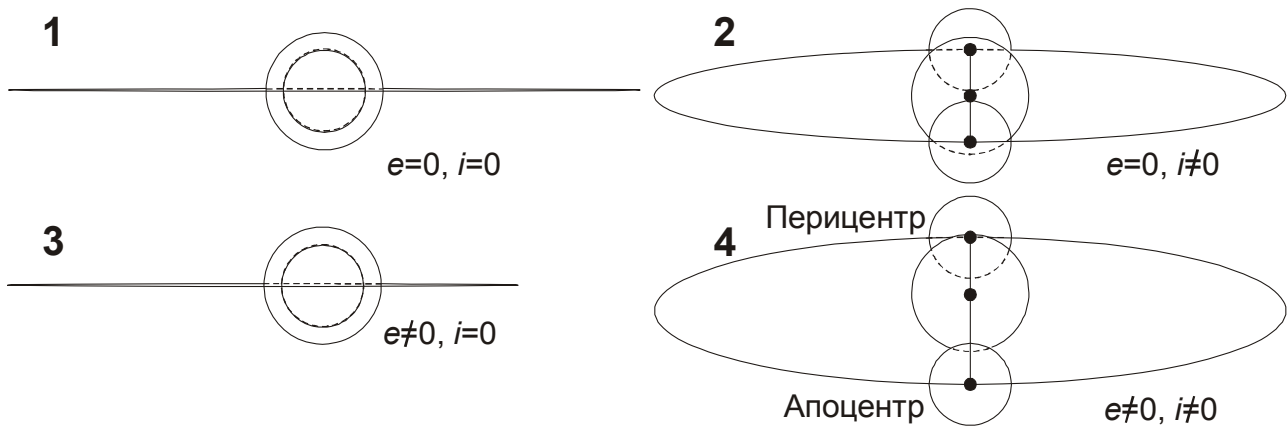
О.С. Угольников



Условие. Далекая затменная двойная система состоит из звезд с одинаковой эффективной температурой и химическим составом. Отметьте в таблице галочками, при каких сочетаниях эксцентриситета орбит звезд и их наклона к лучу зрения глубины главного и вторичного минимумов обязательно окажутся одинаковыми. Потемнением дисков звезд к краю пренебречь.

1	Эксцентриситет $e = 0$, наклон орбит $i = 0$
2	Эксцентриситет $e = 0$, наклон орбит $i \neq 0$
3	Эксцентриситет $e \neq 0$, наклон орбит $i = 0$
4	Эксцентриситет $e \neq 0$, наклон орбит $i \neq 0$

Решение. Рассмотрим затмевную систему во всех четырех случаях. Для удобства будем считать одну из звезд (большую по размерам) неподвижной.



Равенство температур звезд означает равенство их поверхностных яркостей. В этом случае глубина минимума определяется только площадью затмившейся части той или иной звезды. Учтем также, что расстояние между звездами существенно меньше их расстояния до Земли, и видимые размеры звезд будут неизменными во времени. В случае нулевого наклона орбит звезд (варианты 1 и 3) меньшая звезда будет затмеваться полностью, а во время другого минимума она будет затмевать такой же по площади участок большей звезды. Глубина минимумов будет одинаковой, вне зависимости от эксцентриситета орбиты.

Если орбита наклонена к лучу зрения, но при этом круговая (вариант 2), то затмения могут быть как полными, так и частными, но площадь затмившегося участка в обоих минимумах будет одинаковой. При равенстве температур это означает равную глубину минимума. И только в случае эллиптических орбит, наклоненных к лучу зрения (вариант 4), площади затмившихся частей дисков могут различаться. Итак, правильные ответы:

1	2	3	4
✓	✓	✓	

Алгоритм оценивания. Каждый из четырех ответов оценивается в соответствии с таблицей:

Ответ	V	-
1	1	0
2	2	0
3	2	0
4	0	3

X/XI.4 ОБЪЕКТЫ ДАЛЕКОГО КОСМОСА

О.С. Угольников



Условие. Для каждого из четырех дип-скай объектов на фотографиях определите, могут ли в них в будущем вспыхнуть сверхновые звезды, поставив буквы А (не могут), В (могут, только I типа), С (могут, только II типа), D (могут, обоих типов).

То же фото, что и в задаче IX.4.

Решение. Как известно, Сверхновыми звездами I типа могут стать достаточно старые звезды, в частности, белые карлики, если они входят в состав тесных двойных систем с перетеканием массы. Если по прошествии какого-то времени белый карлик, наращивая свою массу, превысит предел Чандрасекара, то возможен его коллапс в нейтронную звезду, сопровождающийся вспышкой. Это может произойти вдали от области звездообразования. Напротив, Сверхновые II типа – это молодые и очень массивные звезды, которые появляются в областях интенсивного звездообразования и достаточно быстро проходят свой эволюционный путь. Из всех объектов на фото такие области звездообразования есть только в спиральной галактике Андромеды (фото 2). Сверхновые звезды I типа, помимо этой галактики, вполне могут вспыхнуть в эллиптической галактике M87 (фото 1) и шаровом скоплении M13 в нашей Галактике (фото 4). На фото 3 изображена планетарная туманность M57 – конечный путь эволюции звезды меньшей массы. В ее центре находится белый карлик, рядом с ним нет никаких ярких массивных звезд. Вспышки Сверхновой звезды там произойти не может. Итак, правильный ответ:

1	2	3	4
B	D	A	B

Алгоритм оценивания. Число баллов, соответствующее каждому возможному ответу по четырем объектам, приведено в таблице:

Фото	Нет ответа	A	B	C	D
1	0	0	2	0	1
2	0	0	0	0	2
3	0	2	0	0	0
4	0	0	2	0	0