

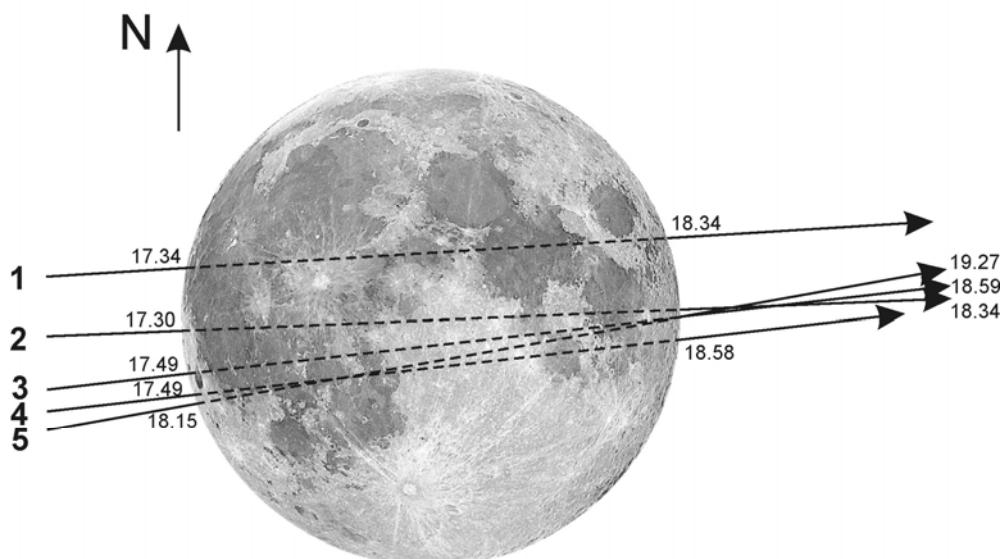
Всероссийская олимпиада школьников по астрономии
Заключительный этап – 2021 год
Второй (тестовый) тур

ТЕСТОВЫЙ ТУР



1. ВСЕРОССИЙСКОЕ ПОКРЫТИЕ

Условие. Полная Луна покрывает звезду μ Близнецов. Явление видно практически на всей территории России. На рисунке показаны видимые пути звезды за Луной в Москве (A, географические координаты $56^{\circ}\text{N}, 38^{\circ}\text{E}$), Санкт-Петербурге (B, $60^{\circ}\text{N}, 30^{\circ}\text{E}$), Екатеринбурге (C, $57^{\circ}\text{N}, 61^{\circ}\text{E}$), Челябинске (D, $55^{\circ}\text{N}, 61^{\circ}\text{E}$) и Новосибирске (E, $55^{\circ}\text{N}, 83^{\circ}\text{E}$). Пути помечены цифрами 1-5, указаны моменты покрытия и выхода звезды из-за диска Луны в этих городах по Всемирному времени. Вертикальная стрелка показывает направление на Северный полюс мира. Расставьте буквы A-E напротив соответствующих цифр в листе ответов.

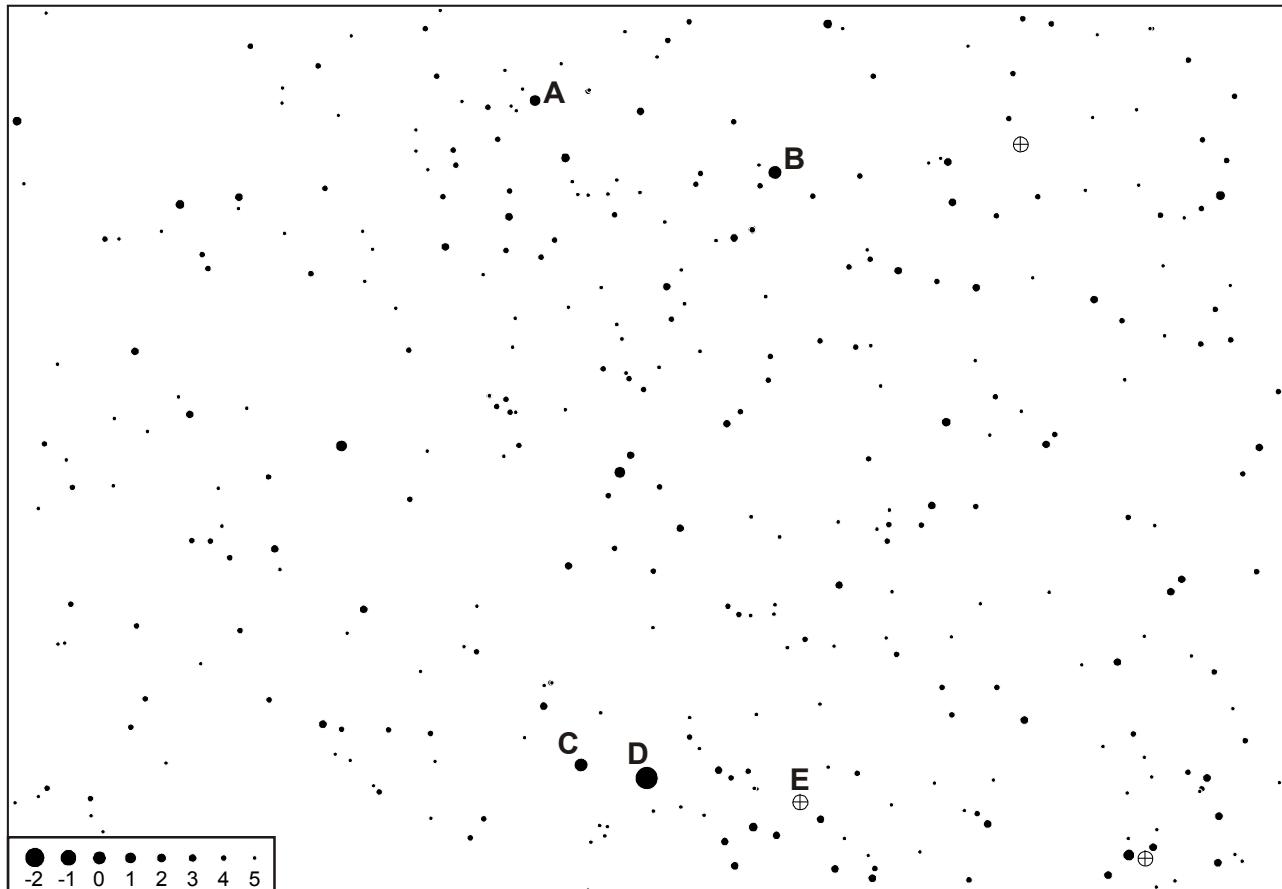


ТЕСТОВЫЙ ТУР



2. ЛЕТНЯЯ НОЧЬ

Условие. Перед Вами карта расположения небесных объектов в июльскую ночь. Звезды и планеты показаны черными кружками с размерами, определяемыми их звездными величинами (шкала в нижнем левом углу рисунка), шаровые звездные скопления – кружками с крестом. Расположите объекты А, В, С, Д и Е в порядке увеличения расстояния от Земли в момент наблюдений.





3. ПОЛЯРНЫЙ КЛИМАТ

Условие. Расположите перечисленные тела в порядке возрастания отношения средних температур на полюсе (PL) и экваторе (EQ), $K=T_{PL}/T_{EQ}$, от минимального к максимальному. Температуры определяются на поверхности планет и спутников (рельефом пренебречь) и в фотосфере (на видимой поверхности) звезд.

A – Солнце, B – Луна, C – Земля, D – Титан, E – Регул (период вращения – 16 часов).



4. СТРЕМИТЕЛЬНЫЙ ОБЛЕТ

Условие. Расположите небесные тела по величине минимальной длительности облета по устойчивой круговой орбите без включенных двигателей, от самого короткого до самого длительного облета:

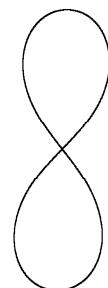
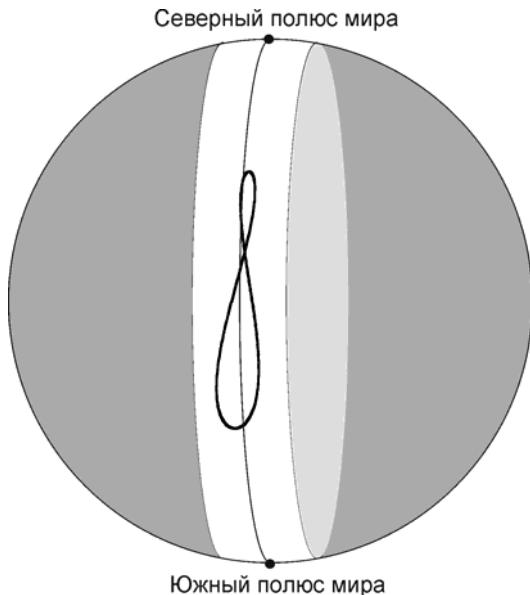
А – Меркурий, В – Земля, С – Каллисто, D – Титан, Е – черная дыра в центре галактики M87. Массу черной дыры считать равной 10^9 масс Солнца. Движение по устойчивой орбите вокруг черной дыры возможно на расстоянии, не меньшем трех гравитационных радиусов центрального тела.

Комментарий только для 9 класса: черной дырой считается объект, сжавшийся до своего горизонта событий, формальное значение второй космической скорости на котором в представлении классической физики сравнивается со скоростью света. Радиус горизонта называется гравитационным радиусом тела.

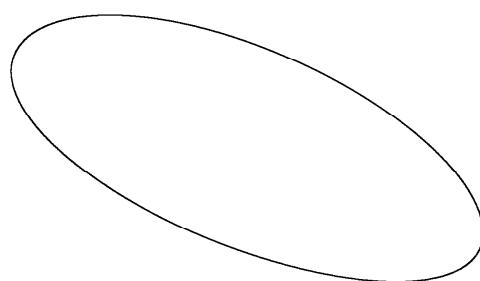


5. ПЕНТАЛЕММА

Условие. Перед Вами - вид аналеммы (линии, описываемой Солнцем на небесной сфере в течение тропического года при фиксированном среднем солнечном времени) на Земле (A), Марсе (B), Юпитере (C), Сатурне (D) и Уране (E). Угловой масштаб рисунков различается. Аналеммы построены для момента среднего солнечного полудня в цилиндрической проекции, плоскость рисунка содержит небесный меридиан (см. схему). Расставьте буквы A-E в соответствии цифрам 1-5 на листе ответов.



1



2



3



4



5

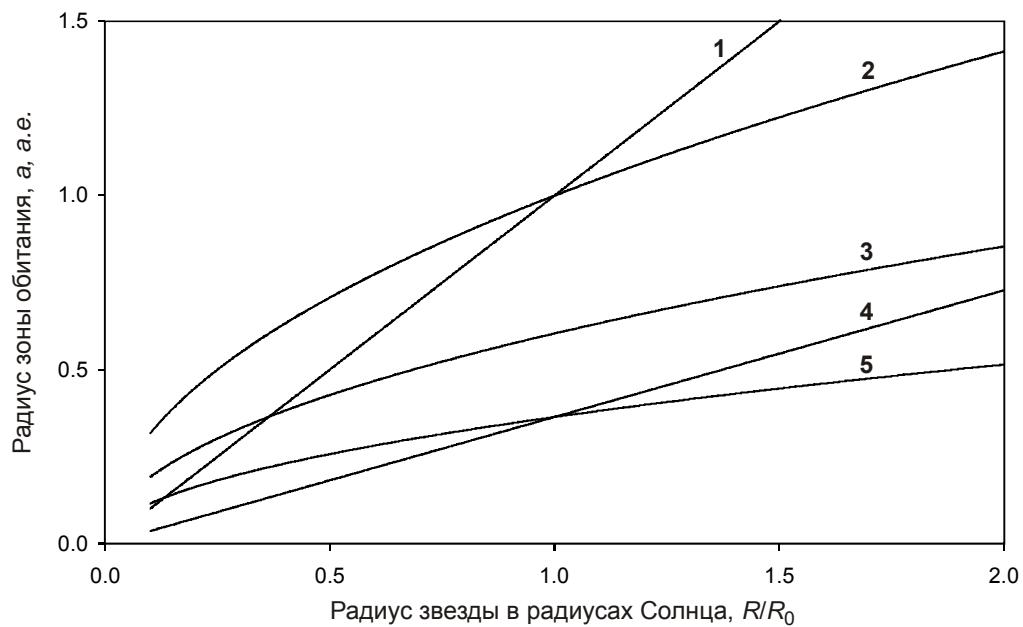


6. ЗОНА ОБИТАНИЯ

Условие (9 класс): На графике представлены пять возможных зависимостей типичного расстояния "зоны обитания" в окрестностях звезды с фиксированной эффективной температурой от радиуса этой звезды, выраженного в радиусах Солнца. Охарактеризуйте каждую из них:

- Зависимость не может иметь место (буква А на листе ответов).
- Зависимость соответствует звезде солнечного типа (буква В на листе ответов);
- Зависимость соответствует звезде с температурой 3500 К (буква С на листе ответов);
- Зависимость не соответствует звездам указанных выше двух типов, но может соответствовать звездам с другими температурами (буква D на листе ответов).

Считать свойства потенциальной обитаемой планеты полностью идентичными Земле, среда между звездой и планетой абсолютно прозрачна, орбита планеты круговая. Считать также, что возможность жизни определяется только температурой на планете и не зависит от спектрального состава излучения звезды.



ТЕСТОВЫЙ ТУР



7. В МАКСИМУМЕ ЯРКОСТИ

Условие. Перед вами данные о пяти ярких звездах ночного неба Земли, расположенные в порядке **убывания** видимой яркости: название, гелиоцентрическое собственное движение μ и лучевая скорость v_R , расстояние r и видимая звездная величина m . Расставьте эти звезды также в порядке **убывания** максимальной видимой яркости в небе Земли в прошлом или будущем, от самой яркой к самой слабой, поставив буквы А-Е в нужном порядке в таблице на листе ответов. Считать звезды сферическими и одиночными, их светимость – постоянной во времени, траектории относительно Солнца – прямыми линиями. Межзвездным поглощением света пренебречь.

	Название	μ , "/год	v_R , км/с	r , пк	m
A	Сириус	1.339	-5.5	2.64	-1.46
B	Канопус	0.031	+21.0	96.0	-0.72
C	Арктур	2.278	-5.2	11.24	-0.05
D	Вега	0.350	-20.6	7.67	0.03
E	Капелла	0.434	+30.2	12.90	0.08



9.8. ПОЗНАНИЕ МИРА

Условие. Расположите астрономические открытия А-Е в хронологическом порядке, от самого раннего к самому позднему:

- А – Первое измерение скорости света
- В – Определение светимости ярчайших звезд ночного неба
- С – Открытие ярчайших спутников Юпитера
- Д – Открытие aberrации света
- Е – Первое определение годичного параллакса у далеких звезд