Министерство образования и науки Самарской области государственное автономное профессиональное образовательное учреждение Самарской области «Самарский колледж сервиса производственного оборудования имени Героя Российской Федерации имени Е.В. Золотухина»

Т.Н.Ишмаева, Е.В.Дырнаева

Рабочая тетрадь по дисциплине «Астрономия» для студентов всех специальностей СПО



Печатается по решению методического совета государственного автономного профессионального образовательного учреждения Самарской области «Самарский колледж сервиса производственного оборудования имени Героя РФ Е.В. Золотухина». Рабочая тетрадь по дисциплине «Астрономия» для студентов всех специальностей СПО / сост.: Ишмаева Т.Н., Дырнаева Е.В. — Самара: ГАПОУ «СКСПО им. Героя РФ Е.В. Золотухина», 2021 — 34 с.

Пояснительная записка

Рабочая тетрадь по дисциплине «Астрономия» разработана на основе федерального государственного образовательного стандарта среднего (полного) общего образования и примерной, рабочей программ общеобразовательной учебной дисциплины для профессиональных образовательных организаций.

Данная рабочая тетрадь предназначена для студентов 1 курса всех специальностей и профессий для работы под руководством преподавателя.

Рабочая тетрадь позволяет более рационально распределить познавательные задания и виды учебной работы, акцентировать внимание на учебной информации, недостаточно представленной в учебниках, учесть особенности восприятия и усвоения учебного материала, предложить варианты текущего контроля в процессе изучения нового материала, а так же предназначена для заполнения студентами основных понятий, определений, формул в течение года.

Внедрение рабочей тетради в практику учебного процесса поможет:

- более прочному усвоению теоретических знаний;
- продолжению развития мышления у студентов;
- приобретению практических умений и навыков решения не только типовых, но и развивающих, творческих заданий;
- контролю за ходом обучения студентов конкретной учебной дисциплине;
- повторению и закреплению пройденного материала;
- проведению индивидуальной работы;
- как средство текущего контроля, самоконтроля.

Данная форма организации учебной деятельности позволяет увидеть студентам перспективы профессионально-личностного роста, помогает оценить собственные возможности, мотивирует на приобретение качественных знаний, умений по выбранному направлению, формирует профессионально-личностные качества, общекультурные компетенции, необходимые для решения задач профессиональной деятельности и успешной социализации.

Рекомендации для студентов

В рабочей тетради представлены задания по всем разделам дисциплины и предназначены для текущего контроля знаний студентов.

При выполнении заданий необходимо занести ответы прямо в рабочую тетрадь (вписать, подчеркнуть, чертить).

Критерии оценки:

Оценка **«отлично»** ставится, если количество верных ответов составляет не менее 90% от общего числа данных ответов.

Оценка «**хорошо**» - от 75 до 90%.

Оценка **«удовлетворительно»** - от 50 до 74%.

Оценка «неудовлетворительно» - менее 50% правильных ответов.

Раздел астрономии	Краткая характеристика

3. Ответьте на вопросы:	
Что понимают под Галактикой?	
Что понимают под Вселенной?	
Как возникла наука астрономия?	
Какие объекты и явления изучает астро	ономия?

Занятие 2. Звездное небо

1. Расположите в таблице, следующие звезды в порядке убываний их блеска и светимости, а также привести значения блеска и светимости. Название звезд представлены внизу таблицы.

Звезды					
Светимость					
Блеск					

- 1) Бетельгейзе; 2) Спика; 3) Альдебаран; 4) Сириус; 5) Арктур; 6) Капелла; 7) Процион;
- 8) Вега; 9) Альтаир; 10) Поллукс.

2. Закончите предложение

Звезды 1-й величины ярче звезд 6-й величины в ______

Экли	птикой называется		
Что	называют небесной сфер	ой?	
3. Ук	сажите названия точек і	и линий небесной сферы, об	бозначенных цифрами 1 - 14
на рі	исунке:		
14/	2 1 1 0 8 1 10 9		
I . Ис	пользуя рисунок, ответ	ьте на вопросы	
1. F	Сак располагается ось миј	ра относительно земной оси?	
2. F	Как располагается ось ми	ра относительно плоскости н	ебесного меридиана?
3. E	В каких точках небесный	экватор пересекается с лини	ей горизонта?
4. E	В каких точках небесный	меридиан пересекается с лиг	нией горизонта?
Ваня	тие 3. Небесные коорди	наты	
l. 3a	полните таблицу: сравн	ите географические и небес	сные координаты:
	Географические	Небесные	координаты
	координаты		240200000000000000000000000000000000000
		горизонтальные	экваториальные
	•	гой полюса мира и географ	ической широтой места
набл	юдения? Напишите фор	Эмулы	
Ваня	тие 4. Кульминация све	стил. Определение географи	ической широты
. 3 a	кончите предложения		
Суль	минацией светила называ	ают	
•азлі	ичие между верхней и ни	жней кульминациями состои	т в том,
что			

2. Определите географическую широту места наблюдения, если

- а) звезда Вега проходит через зенит;
- б) звезда Сириус в верхней кульминации находится на высоте h=64°13′ к югу от зенита;
- в) высота звезды Денеб в верхней кульминации h=83°47′ к северу от зенита;
- г) звезда Альтаир проходит через зенит.

Решения и ответы занесите в таблицу:

Звезды	Географическая широта места наблюдения
Вега	
Сириус	
Денеб	
Альтаир	

Занятие 3. Измерение времени. Определение географической долготы

1. Закончите предложения
Истинными солнечными сутками называют
Звездными сутками называют
Среднее солнечное время
Для наблюдателей, находящихся на одном и том же меридиане, кульминация Солнца
(как и любого другого светила) происходит
Разность значений местного времени в двух пунктах земной поверхности в один и тот ж
физический момент равна разности
Поясной счет времени осуществляется по принципу:
Местным временем называют
Летнее время вводят для того, чтобы
В основе календаря лежат следующие периодические астрономические явления:
Григорианский календарь (новый стиль), пришедший на смену юлианскому календарю
(старый стиль), имеет следующие особенности:

2. Определите географическую долготу λ места наблюдения, если

- а) в местный полдень путешественник отметил 14 ч 13 мин по гринвичскому времени;
- б) по сигналам точного гринвичского времени 8 ч 00 мин 00 с геолог зарегистрировал 10 ч 13 мин 42 с местного времени;

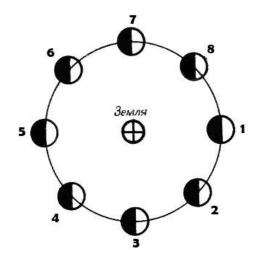
- в) штурман лайнера в 17 ч 52 мин 37 с местного времени принял сигнал точного гринвичского времени 12 ч 00 мин 00 с;
- г) путешественники в местный полдень отметили 17 ч 35 мин по гринвичскому времени.

Занятие 6. Гелиоцентрическая система Коперника

	Птолемею:		
б) п	о Копернику:		
2. 3	акончите предложения		
Плаг	нетой называют		
Пом	имо общего суточного движения плане	ты на фоне звезд оп	исывают сложные
петл	еобразные пути. При медленном перем	ещении с запада на	восток движение планет
назы	вают прямым, а при перемещении с во	стока на запад—Кон	фигурациями планет
назы	івают		
 Син	одический период обращения		-
	ерический (или звездный) период обраг		
	еречислите		
	· ижние планеты:		
	ерхние планеты:		
4. 3a	полните таблицу условий видимости	і планет с Земли (б.	пагоприятные,
	полните таблицу условий видимости нагоприятные условия видимости)	і планет с Земли (б.	пагоприятные,
	• •		п агоприятные, видимости
	• •	Условия і	
	агоприятные условия видимости)	Условия і	видимости
	агоприятные условия видимости) Конфигурация	Условия і	видимости
	конфигурация Соединение	Условия і	видимости
небл 5. За	Конфигурация Соединение Наибольшее удаление (элонгация) Противостояние	Условия I нижние планеты	видимости верхние планеты
небл 5. За обра	Конфигурация Соединение Наибольшее удаление (элонгация) Противостояние	Условия нижние планеты нижние планеты цического и сидери	верхние планеты ческого периодов

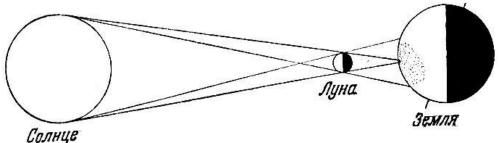
6. Решите задачи

1. Каков синодический период Марса, если его звездный период Т=1,88 земного года?
2. Нижние соединения Меркурия повторяются через 116 суток. Определите
сидерический период Меркурия.
ондори гоский пориод глоркурии.
3.Определите звездный период Венеры, если ее нижние соединения повторяются через
584 суток.
4. Через какой промежуток времени повторяются противостояния Юпитера, если его
сидерический период Т=11,86 года?
Занятие 7. Видимое движение Солнца и Луны
1. Запишите и объясните формулу, по которой вычисляется высота Солнца в
полдень (или в верхней кульминации):
2. Закончите предложения
Синодический месяц —, он длится
Сидерический месяц —, он длится суток.
Луна всегда обращена к Земле одним и тем же полушарием, так как
3. Используя рисунок, изобразите вид Луны (в положениях 1-8) и укажите названия
ее фаз (в положениях 1, 3, 5, 7)
·



No	Вид Луны	Название фазы Луны
1		
2		
3		
4		
5		
6		
7		
8		

4. Дополните схему возникновения солнечных и лунных затмений необходимыми построениями и обозначьте на ней тени и полутени. Руководствуясь схемой, объясняющей возникновение затмений, закончите предложения:



Когда Луна попадает в тень Земли, происходит	
Когда Луна попадает в полутень Земли, происходит	
Полное солнечное затмение наблюдается, если	

Частное солнечное затмен	ние наблюдается, если
Кольцеобразное затмение	е Солнца наблюдается, если
Затмения не наблюдаются	н каждый месяц, так как
Занятие 8. Законы Кепл	epa
1. Сформулируйте и зап	ишите формулы законов Кеплера
Законы Кеплера	Математическая запись законов Кеплера
Первый	
Второй	
Третий	
3. Определите афелийно орбиты а = 2,88 а. е., а эк	тету и значению большой полуоси: ре расстояние астероида Минск, если большая полуось его всцентриситете = 0,24. йное расстояние астероида Икар, если большая полуось его
-	иное расстояние астероида икар, если оольшая полуось его а эксцентриситет е = 0,83.
5. Определите период об орбиты a = 2,40 a. e.	ращения астероида Белоруссия, если большая полуось его
6. Звездный период обра расстояние от Юпитера	щения Юпитера вокруг Солнца Т = 12 лет. Каково среднее до Солнца?

7. Период обращения малой планеты Шагал вокруг Солнца T = 5,6 года. Определите большую полуось ее орбиты.

анятие 9. Закон всемирного тяготения
. Закончите предложения
Іри выводе закона всемирного тяготения Ньютон использовал следующие наблюдения
пришел к выводам, что
Возмущенным движением небесных тел называют
Іептун был открыт в результате
. В чем состоит уточнение и обобщение Ньютоном первого закона Кеплера?
 3) Записать формулу обобщенного первого закона:
S) Запишите формулу уточненного Ньютоном третьего закона Кеплера и объясните еходящие в нее величины:
В) Запишите формулу закона всемирного тяготения и объясните входящие в неселичины:
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их
зеличины: занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их зазмеров
величины: занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их вазмеров . Закончите предложения
еличины: занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их зазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их назмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна
еличины: занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их зазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их зазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна а.е. = гасстояние до объекта по времени прохождения радиолокационного сигнала можно
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их вазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна а.е. = Расстояние до объекта по времени прохождения радиолокационного сигнала можно пределить по формуле, где
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их вазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна а.е. = сасстояние до объекта по времени прохождения радиолокационного сигнала можно пределить по формуле, где . Дайте определения понятиям «параллакс» и «базис»:
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их вазмеров . Закончите предложения Для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна а.е. = Расстояние до объекта по времени прохождения радиолокационного сигнала можно пределить по формуле, где
занятие 10. Определение расстояний до небесных тел в Солнечной системе и их размеров . Закончите предложения [для измерения расстояний в пределах Солнечной системы используют астрономическую диницу (а. е.), которая равна

а) до луны, если ее горизонтальный параллакс р = 5 /
б) до Солнца, горизонтальный параллакс которого р = 8,8"
4. Решите следующие задачи (при расчетах считайте, что $c=3\ 10^5\ \text{км/c},\ R_{\scriptscriptstyle 3}=6370\ \text{км}$):
1. Радиолокатор зафиксировал отраженный сигнал от пролетающего вблизи Земли астероида через t = 0,667 с. На каком расстоянии от Земли находился в это время астероид?
2. Определите расстояние от Земли до Марса во время великого противостояния, когда его горизонтальный параллакс p = 23,2".
3. При наблюдении прохождения Меркурия по диску Солнца определили, что его угловой радиус p = 5,5", а горизонтальный параллакс p = 14,4". Определите линейный радиус Меркурия.
4. Сигнал, посланный радиолокатором к Венере, возвратился назад через $t=4$ мин 36 с. На каком расстоянии в это время находилась Венера в своем нижнем соединении?
5. На какое расстояние к Земле подлетал астероид Икар, если его горизонтальный параллакс в это время был $p=18,0$ "?

Занятие 11. Движение космических аппаратов

1. Запишите формулы, по которым определяют значения космических скоростей для поверхности земли, и объясните входящие в них величины:

Космическая	Фотила	Величины, обозначенные в	Скорости,
скорость	Формула	формулах буквами	км/с
Первая			
Вторая			
Третья			

2. Рассчитайте перв	ую (а) и втор	рую (б) ко	смические с	корости для Лун	ны (масса
Луны m=7.35·10 ²² кі	, а её радиус	: R=1740 к	em)		
а) первая космическа	я скорость дл	ія Луны:			
б) вторая космическа	я скорость дл	ія Луны:			
3. Может ли период законам Кеплера, бы	-	· ·	· ·		
Апогей					
Перигей					
Эксцентриситет орби					
Занятие 12. Общие х					й системы
1. Перечислите план					
2. Какие планеты вх	одят в соста	в Солнеч	ной системь	J.?	

3. Закончите предложения, касающиеся общих характеристик планет Солнечной системы: Вариант 1 1. Планета с наибольшей полуосью орбиты: ______ 2. Какая из планет-гигантов подходит на самое близкое расстояние к Земле: ______ 3. Какая планета из земной группы имеет самый длительный период обращения вокруг Солнца: 4. Самая большая по размеру планета: 5. Самой большой массой из планет земной группы обладает: _____ 6. Какая планета имеет самую малую массу: 7. Какая планета имеет самую среднюю плотность: 8. Планета с самым большим периодом вращения вокруг оси: _____ 9. Планета с одним спутником: 10. В Солнечной системе имеются следующие планеты-гиганты: Вариант 2 1. Какая планета обращается на самом близком расстоянии от Солнца: 2. Планета, подходящая на самое близкое расстояние к Земле: ______ 3. Планета-гигант с самый коротким периодом обращения вокруг Солнца: _______ 4. Какая планета земной группы является самой большой по размеру: ______ 5. Планета, обладающая самой большой массой: _____ 6. Планета, значение массы которой самое близкое к массе Земли: 7. Планета, имеющая самую большую среднюю плотность: 8. Планета, быстрее всех вращающаяся вокруг оси: ______ 9. Планеты, которые не имеют спутника: 10. Планеты земной группы: _____ 4. В ряде чисел, выражающих средние расстояния планет от Солнца, наблюдается некоторая закономерность. Подсчитайте значения больших полуосей орбит планет по формуле Тициуса – Боде ($Rn = 0.4 + (0.3 \times 2^n)$), где Rn – среднее расстояние от

4. В ряде чисел, выражающих средние расстояния планет от Солнца, наблюдается некоторая закономерность. Подсчитайте значения больших полуосей орбит планет по формуле Тициуса — Боде (Rn = 0.4+(0.3 х 2ⁿ)), где Rn — среднее расстояние от Солнца до планеты с порядковым номером n, в астрономических единицах; n — число, порядковый номер планеты, причем Марсу соответствует 2, Земле 1 (т.е. 1 а.е.), Венере — 0, Меркурию — бесконечность и т.п. и сделайте вывод

Планета	Показатель	Вычисленное расстояние,	Истинное расстояние,
Планета	n	a.e.	a.e.
Меркурий	-∞		0,39
Венера	0		,72
Земля	1		1

Mapc	2	1,52
Пояс астероидов	3	2,9
Юпитер	4	5,2
Сатурн	5	9,54
Уран	6	19,19
Непутн	7	30,07

Занятие 13. Планеты земной группы

1. Пользуясь справочными данными учебника, заполните таблицу с основными физическими характеристиками планет земной группы:

Физические характеристики планет	Меркурий	Венера	Земля	Mapc
Масса (в массах Земли)				
Диаметр (в диаметрах Земли)				
Плотность, кг/м ³				
Период вращения				
Атмосфера: давление, химический состав				
Температура поверхности, °С				
Число спутников				
Названия спутников				

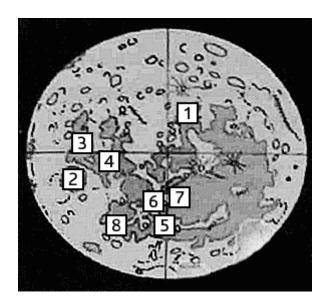
2. Закончите предложения:

Ba	риант 1.
1.	Самый большой перепад дневной и ночной температур поверхности у планеты
2.	Высокая температуры поверхности Венеры обусловлена
3.	Планета земной группы, средняя температура поверхности которой ниже 0
	°C
4.	Большая часть поверхности покрыта водой у планеты
5	В состав облаков входят капельки серной кислоты у планеты

Вариант 2.

1.	Планета, суточный перепад температур поверхности которой составляет около 100 °C					
2.	Планеты, температуры поверхности которых бывает выше +400°C					
3.	Планета, в атмосфере которой часто происходят глобальные пылевые бури					
4.	Практически не имеют атмосферы планета					
5.	Планета, обладающая биосферой					
3a	нятие 14. Планеты-гиганты					
1.	Пользуясь справочниками, заполните табл	іицу с основі	ными физи	іческимі	и	
xa	рактеристиками планет-гигантов:					
	Физические характеристики планет	Юпитер	Сатурн	Уран	Нептун	
Ma	асса (в массах Земли)					
Ди	аметр (в диаметрах Земли)					
Пл	отность, кг/м ³					
Пе	ериод вращения					
Ат	мосфера: температура, °С; химический					
co	став					
Чи	сло спутников					
Ha	звания самых крупных спутников					
2.	Закончите предложения		ı	<u> </u>		
Oc	обенностью вращения планет-гигантов вокру	уг оси являето	ся то, что:			
На	личие у Юпитера и Сатурна плотных и протя	яжённых атмо	осфер объяс	сняется		
Сп	утник Сатурна обладает мощной атмос	ферой, состоя	щей в осно	овном из	азота.	
Пл	панеты-гиганты имеют малую среднюю плотн	ность по прич	ине			
Су	уществование колец обнаружено у следующи	х планет-гига	нтов:			
Ю	питер излучает значительно больше тепловой	й энергии, чем	и получает	её от Сол	пнца.	
Пр	оичиной этого можно считать					
y 1	планет между центральным ядром	и протяжённ	ой атмосфо	ерой име	ется	
οб	олочка со свойствами металла.					
Пл	панеты-гиганты, как и Земля, обладают магни	тным полем,	напряжённ	ость кот	орого	
•	у Юпитера :					

• y C	атурна;							
• y y	рана;							
• y H	ептуна							
3. Звё	3. Звёздный период вращения Сатурна вокруг Солнца Т = 29.5 года. Какого среднее							
рассто	ояние от Сатурна до Солнца?							
Занят	ие 15. Луна. Спутники планет							
1. Как	кие гипотезы образования Луны вам известны? Кратко изложите их суть.							
2. Ha	следующие вопросы дайте односложные ответы - «да» или «нет»:							
1.	Является ли Луна ближайшим к Земле небесным телом?							
2.	Имеется ли на Луне атмосфера?							
3.	Ступала ли на Луну нога человека?							
4.	Смог ли бы космонавт на Луне воспользоваться компасом для ориентирования,							
	как путешественник на Земле?							
5.	Характерны ли для Луны резкие смены температур?							
6.	Похоже ли Лунное вещество на вулканические земные породы — базальты?							
7.	Имеются ли в Лунных породах следы органических соединений?							
8.	Верно ли утверждение, что возраст лунных пород составляет около 4.5 млрд лет?							
9.	Связаны ли с Луной явления приливов и отливов на Земле?							
10.	. Имеется ли в лунных морях вода?							
11.	. Являются ли кратеры самыми многочисленными образованиями на Луне?							
12.	. Верно ли, что Луна повёрнута к Земле всегда одной стороной?							
13.	. Можно ли изучать внутреннее строение Луны по записям сотрясений от ударов							
	метеоритов по её поверхности?							
14.	. Ось вращения Луны почти перпендикулярна плоскости её орбиты. Будет ли на							
	небе Луны α Малой Медведицы играть роль Полярной звезды?							
3. Исп	ользуя карту Луны, найдите и подпишите следующие объекты: моря							
(Криз	исов, Изобилия, Облаков, Спокойствия), горные хребты (Альпы, Кавказ),							
крате	ры (Архимед, Аристотель):							



4. Пользуясь справочником, заполните таблицу, в которую необходимо внести сведения о крупных спутниках планет

Спутник	Планета	Диаметр	Macca	Плотность
Ганимед	Юпитер			
Титан	Сатурн			
Каллисто	Юпитер			
Ио	Юпитер			
Луна	Земля			
Европа	Юпитер			
Тритон	Нептун			

5.Среди спутников Луна, Европа, Титан, Ио, Ганимед и Фобос укажите те, которые соответствуют следующим утверждениям

_	
•	Спутник, на котором обнаружены действующие вулканы:
•	Самый большой спутник в Солнечной системе:
•	Спутник с мощной азотной атмосферой:
•	Спутник, на котором побывали люди:
•	Спутник, обращающийся вокруг планеты в три раза быстрее вращения самой планеты
	вокруг оси:
•	Спутник, ледяную оболочку которого пересекает сеть светлых и тёмных узких полос:

Занятие 16. Малые тела Солнечной системы

1. Заполните таблицу: охарактеризуйте отличительные особенности малых тел Солнечной системы:

Характеристики	Астероиды	Кометы	Метеориты
Вида на небе			
Орбиты			
Средние размеры			
Состав			
Происхождение			
Последствия столкновения с			
Землёй			
2 P		1	

2. Закончите предложения

Вариант 1.
Остаток метеоритного тела, не сгоревший в земной атмосфере и упавший на
поверхность Земли, называют
Размеры хвоста комет могут превышать
Ядро кометы состоит из
Метеорные тела врываются в атмосферу Земли со скоростями
Радиант
Крупные астероиды имеют собственные имена, например:
Вариант 2.
Очень яркий метеор, видимы на Земле как летящий по небу огненный шар:
Головы комет достигают размеров
Хвост кометы состоит из
Метеорные тела, влетающие в атмосферу Земли, светятся, испаряются и полностью сгорают на высотах
Твёрдые осколки кометы постепенно распределяются по орбите кометы в виде
Орбиты большинства астероидов в Солнечной системе располагаются
3. Изобразите структуру кометы, и укажите следующие элементы: ядро, голова,

XBOCT:

4.	Решите задачи:	:								
1.	Какая энергия в	выделится пр	и ударе метеори	та массой m = 50 кг, 1	имеющего скорость					
	поверхности Земли $v = 2 \text{ км/c}$?									
2.	2. Какова большая полуось орбиты кометы Галлея, если период её обращения T = 7 лет?									
3.	Вычислите при	мерную ширі	ину метеорного	потока Персеид в кил	пометрах, зная, что о					
	наблюдается с 1	16 июля по 22	2 августа							
3 a	нятие 17. Иссле	едование эле	ктромагнитног	го излучения небесн	ых тел					
1.	Для областей с	пектра элект	громагнитных	волн (см. таблицу) у	кажите					
	а) степень погло	ощения при п	грохождении ски	возь земную атмосфе	ру (сильная, слабая);					
	б) методы иссле	едования (с п	оверхности Земл	ли, внеатмосферные)	,					
	в) приемники из	злучения.								
_		Длина		Методы	Приёмники					
Область спектра		волны	Поглощение	исследования	излучения					
Га	амма-									
ИЗ	влучение									
Pe	ентгеновское									
У.	льтра-									

фиолетовое

Види	имые лучи							
Инф	ракрасное							
Ради	оволны							
2. 3a	несите в табл	 1ицу формуль	., характериз у	 /ющие основные о				
теле	скопов							
	Оптические	параметры	Формулы	В формулах бук	вами обозначены			
Видимое излучение (G)								
	Разрешающ	ая способності						
	Проницаюц	цая сила						
фоку	новлен объект	гив с фокусным ряниями 28, 20 ние телескопа	и расстоянием и 10 мм.		екопа, в котором тся сменные окуляры о и его объектив имеет			
 Да Спек 	айте определе тр излучения тр поглощени	тральный ана ения понятиям ————	лиз в астроно	омии				
				предложения				
• Зак	он смещения	Вина записыва	нется в виде фо	рмулы:				
• Зак	он Вина можн	но применять н	е только для с	птического диапаз	она электромагнитного			
изл	излучения, но и для							

• Мощность излучения абсолютно чёрного тела оп	ределяется законом Стефана-
Больцмана, который записывается следующим об	Бразом:
• При движении источника излучения относительн	о возникает эффект Доплера.
Сущность эффекта состоит в следующем:	
• Лучевой скоростью называют	
• Лучевая скорость связана со сдвигом спектральн	ых линий формулой
Занятия 19. Солнце как звезда	
1. Заполните таблицу с основными характерист	иками Солнца
Параметры	Величины
Среднее расстояние от Земли	
Линейный диаметр	
Видимый угловой диаметр	
Macca	
Солнечная постоянная	
Светимость	
Температура видимого внешнего слоя	
Химический состав внешних слоёв	
Период вращения	
Температура в центре Солнца	
Абсолютная звёздная величина	
Возраст	
Средняя плотность	
Занятие 20. Строение солнечной атмосферы	
1. Дайте определения понятиям, связанным с со	
Фотосфера	
Пятно	
Факел	
Вспышка	

протуоеранец
Солнечный ветер
2. Во время нижних соединений Меркурия с Солнцем планету иногда можно наблюдать
на фоне солнечного диска. По каким признакам её можно отличить от пятен, которые в
это время также могут наблюдаться на Солнце?
Занятие 21. Влияние Солнца на жизнь Земли
1. Почему за циклом пятнообразования на Солнце тщательно наблюдают с Земли?
2. Наблюдения показывают неодинаковую скорость перемещения солнечных пятен,
которая уменьшается при из удалении от экватора к полюсам Солнца. Объясните
причину данного явления.
3. Определите среднюю продолжительность цикла солнечной активности, если известно,
что с марта 1755 г. по октябрь 1996 г. прошло точно 22 цикла солнечной активности,
считающихся от минимума чисел Вольфа.
4. Подсчитайте: а) за какое время солнечный свет достигает Земли; б) за какое время
частицы корпускулярного потока, движущегося со скоростью $v = 1000 \text{км/c}$, достигнут
Земли.
Занятие 22. Основные характеристики звёзд. Светимость
1. Дайте определения понятиям
Светимость звезды
Видимая звёздная величина
Абсолютная звёздная величина
2. Запишите соотношения между единицами
а) 1 пк =св. лет;
б) 1 пк =a. е.;
в) 1 пк =км.

3. Почти одновременно в Германии, России и Англии учёные определили годичный параллакс одних и тех же звёзд. Определите расстояние до этих звёзд (в парсеках и световых годах):

Звезда	Годичный параллакс	Исследователь, годы определения параллакса		тояние до
			пк	св. лет
61 Лебедя	0,296"	Ф. Бессель, 1837-1838		
а Лиры	0,123"	В. Струве, 1835-1837		
α Центавра	0,754"	Т. Гендерсон, 1833-1839		

4. Ka	акое пр	едельное	расстояни	е до зв	ёзд можн	о определи	іть ме	тодом	параллак	ca,	если
совр	еменна	я астроно	мическая	аппара	тура позн	воляет измо	ерять	угол до	o 0,001"?		

5. Зная видимую звёздную величину (m) звёзд и пользуясь данными, указанными в задании 4, определите их абсолютные звёздные величины (M) и светимость (L)

Звезда	m	M	L
61 Лебедя	5.22		
α Лиры	0.03		
α Центавра	-0.27		

Занятие 23. Температура и размеры звёзд

1. Заполните таблицу с характеристиками классов звёздных спектров

Класс	Характ	еристика спектра		
спектра	цвет	температура, ·10 ³ К	особенности	Звёзды
О				λ Ориона, λ Цефея
В				α Девы, γ Ориона
A				α Большого пса, α Литры

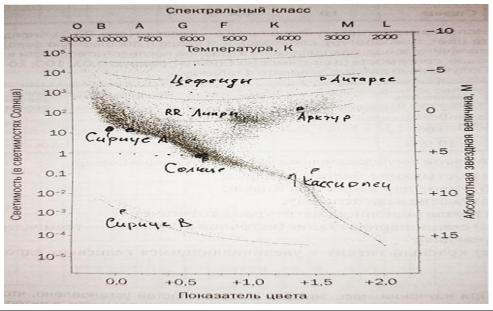
F			а Малого пса	ι, α Киля
G			Солнце, α Во	зничего
K			α Волопаса, с	х Тельца
			α Ориона, α	
M			Скорпиона	
L			GL229B	
				ился на
длину волны 41 температура зве	•	блеска – на длину	волны 527 нм. Как изм	менилась
3. Выделите фо	рмулу для определе	ния размера звез	ды при её известных	светимости и
 С помощью 		ерометра измерен	н угловой диаметр з	•
1. Закончите пр	ойные звёзды. Масс оедложения оптической	н звёзд двойной	звезды	является
			звсзды	жличстся
	дных величин в		максимуме блеска	называется
Промежуток вр		последовательны	ми максимумами или	минимумами
блеска называет	ся периодом			·
Изменение вид	а кривой блеска за	атменно-перемен	ной звезды позволяе	г определить
следующие хара	ктеристики орбит ее	е компонентов:		
Изменение лини	ій спектров спектрал	ьно-двойных звез	зд происходит следуют	цим образом:

а) если яркос	ти и спектр	ы звезд,	составляющих па	ру, сходны, то в	спектре дво	йной
звезды наблю	одается					;
б) у приближ	ающейся зн	везды спе	ектральные линии	и сместятся к		;
в) у удаляюш	ейся звездн	ы спектра	альные линии сме	стятся к		·•
3. Исходя из т	третьего зан	кона Кеп	лера, обобщенно	го Ньютоном, в	ыведите фор	мулу дл
определения	суммы	масс	компонентов	физической	двойной	звезды

Занятие 25. Эволюция звёзд

1. По данным, приведенным в следующей таблице, отметьте на диаграмме Герцшпрунга – Рессела (рисунок) положение соответствующих звезд, а затем дополните таблицу недостающими характеристиками.

Нанесение положения звёзд на диаграмму иллюстрируется на примере Солнца. Звёзды наносим на пересечении координат светимости и температуры:



	Характеристики звёзд							
Звезда	Светимость	Температура	Абсолютная звёздная величина	Звёздная последовательность				
Сириус А				Главная последовательность				
Сириус В				Белые карлики				

Арктур				Красные гиганты
Антарес				Сверхгиганты
Кассиопеи				Главная последовательность
Солнце				Главная последовательность
цвет, темпер	оатуру, и на	спектральный главной посло	класс и абсол едовательности	а (рис. из учебника), определи ютную звездную величину звез и и имеющих светимость (Полученные данные занесите
таблицу:				
Светимость	Цвет	Температура	Спектральный	й класс Абсолютная величина
0,01				
100				
10000				
3. Укажите п	 оследов	 зательность ста;	<u> </u> дий эволюции (Солнца
а) остыв	вание бел	пого карлика;		
б) уплот	тнение м	асс газа и пыли;		
в) сжати	не в прот	гозвезду;		
г) грави	тационн	ое сжатие красно	ого гиганта;	
д) стаци	онарная	стадия (источни	к излучения —	термоядерная реакция);
е) красн	ый гигаі	нт с увеличиваю	щимся гелиевым	м ядром. Ответ:
	Нестапи	онарные звёздь	I	
1. Дайте опре		•		
· · · -				
Новые звезды	I			
<i>y</i> 1 ——				

2. Заполните табли	цу физических пара	метров нестационарных зв	везд				
Пополуотил	Нестационарные звёзды						
Параметры	Цефеиды	Новые	Сверхновые				
Изменение блеска							
Абсолютная							
звёздная величина							
Светимость							
Причина							
нестационарности							
Наблюдаемые							
изменения							
Занятие 27. Наша г							
1. Закончите предл							
Галактика							
Млечный Путь							
Наиболее плотная п	центральная область н	нашей Галактики расположен	на в созвездии				
и назыв	ается						
Группы из большого	э числа звезд в Галакт	гике называют, при	имером которых				
являются		·					
2. Изобразите схема	атично нашу Галакт	гику в виде «сверху» и стре	лками укажите				
положение Солнца	, ядро, спиральные	рукава:					

Черная дыра _____

3. Заполните таблицу, содержащую общие сведения о Галактике

V	Численные
Характеристики Галактики	значения
Размер (диаметр), кпк	
Расстояние Солнце от центра Галактики, кпк	
Линейная скорость обращения вокруг ядра (на расстояние от центра	
Галактики до Солнца), км/с	
Период обращения (полный оборот Солнца и звёзд в его	
окрестностях вокруг центра Галактики), млн лет	
Масса (в массах Солнца)	
Возраст, млрд лет	
4. У звезды Альтаир (а Орла) годичный параллакс равен 0,198", собств	енное движение
0,658" и лучевая скорость -26,3 км/с. Определите тангенциальную и пр	остранственную
скорости звезды.	
Занятие 28. Межзвёздные газ и пыль	
1. Кратко изложите теорию происхождения газопылевы	іх туманностей.
2. Заполните таблицу физических характеристик межзвездного п состояниях:	газа в различных
Состояние газа	

Характеристики	Состояние газа					
Тарактернетики	Ионизированный	Атомарный	Молекулярный			
Температура, К						
Методы наблюдения						
Структура						
Расположение в галактиках						

3. Определите массу Большой газопылевой туманности в Орионе, если ее видимые размеры составляют около 1°, расстояние до нее 400 пк, а плотность газопылевой среды

10.		
4. Какова примерная мас	сса межзвездного вещества нашей Галактики?	
5. Кратко охарактеризуй	ите межзвездное магнитное поле.	
Занятие 29. Звёздные с	истемы – галактики гравнительных данных о разных типах галактик	
Параметры	Типы галактик	

	Типы галактик					
Параметры	Эллиптические	Спиральные	Неправильные			
Масса (в солнечных массах)						
Диаметр, кпк						
Светимость (в светимостях Солнца)						
Состав звёздного «населения»						
Межзвёздное вещество						

2. Расположите приведенные объекты в порядке увеличения их размера:										
а) звезда	; б) планет	га; в) гала	актика;	г) ско	плен	ие галактик	; д) Сол	нечная	систе	ма
3. Опреде	елите расст	ояние до г	алактик	и, если	ивн	ей обнаруже	ена новая	звезда,	видим	— лаз
звездная	величина	которой	равна	+17,	a	абсолютная	звездная	и велич	нина	-7
										_

- 4. Галактика удаляется от нас со скоростью 6000 км/с и имеет видимый угловой размер
- 2'. Определите расстояние до галактики и ее линейные размеры.

Janathe Ju. 1 acmm	эяющаяся	в Вселенная			
1. Закончите предл					
а) Скорости разбега	ния галакт	тик:			
б) С помощью пост	оянной Ха	аббла можно оі	пределить сле,	дующий параме	тр Вселенной
в) Если галактика уд		-	00 км/с, то рас	стояние до	
2. Принимая постоя галактики, если крас	•	•	, · · · •	-	е до
3. Сравнение смеш галактики показывае сделать		•	динаковы по н		
4. Величина, обрати прошлое момента				—— ную оценку вре Подсчитайте	емени, которо это время
_			Вселенной.		_

- 1.Левитан, Е.П. Астрономия. 11 класс: учеб.пособие для общеобразоват.организации: базовый уровень/ Е.П.Левитан. М.: Просвещение, 2018. 240с.
- 2. Логвиненко, О.В. Астрономия. Учебник для СПО М: КНОРУС, 2020.
- 3. Чаругин, В.М. Астрономия. 10-11 классы: базовый уровень/ В.М. Чаругин. М.: Просвещение, 2018. 144с.
- 4.3асов А.В., Кононович Э.В. Астрономия: Учеб. пособие. М.: ФИЗМАТЛИТ, 2011. 256 с.