

ИНСТРУКЦИЯ

1. Тест длится 5 часов и оценивается в 3 рубля.

The theoretical competition will be of 5 hours duration and has a total of 300 points.

2. Для записей решений используйте **листиы ответов**.

На каждом листе укажите:

- код участника,
- номер задачи,
- номер листа и полное их количество.

There are Answer Sheets for carrying out detailed work/rough work. On each Answer Sheet, please fill in

- Student Code
- Question No
- Page no. and total number of pages.

3. Каждую задачу начинайте с нового листа.

Не пишите на оборотной стороне листа.

Зачёркнутое не проверяется.

Start each problem on a separate Answer Sheet.

Please write only on the printed side of the sheet. Do not use the reverse side. If you have written something on any sheet which you do not want to be marked, cross it out.

4. Члены жюри не очень умные. Используйте язык математики и короткие фразы на рунглише.

Please remember that the graders may not understand your language. As far as possible, write your solutions only using mathematical expressions and numbers. If it is necessary to explain something in words, please use short phrases (if possible in English).

5. Покидать рабочее место без разрешения нельзя. Сигнализируйте о проблемах поднятием руки.

You are not allowed to leave your working desk without permission. If you need any assistance (malfunctioning calculator, need to visit a restroom, need more Answer Sheets, etc.), please put up your hand to signal the proctor.

6. Громкие звуковые сигналы прозвучат в начале и конце теста, а также за 15 минут до его окончания.

The beginning and end of the competition will be indicated by a long sound signal. Additionally, there will be a short sound signal fifteen minutes before the end of the competition (before the final long sound signal).

7. По окончании теста прекратите писать. Разложите бумаги в четыре стопки: листы, соответствующие частям 1 – 3, а после них — проверке не подлежащие.

At the end of the competition you must stop writing immediately. Sort and put your sheets in separate stacks,

- (a) Stack 1: answer sheets of part 1
- (b) Stack 2: answer sheets of part 2
- (c) Stack 3: answer sheets of part 3
- (d) Stack 4: question papers and paper sheets that you do not want to be graded.

8. Ожидайте, пока у вас не отберут работу и не выгонят из аудитории. Готово, вы восхитительны!

Wait at your table until your envelope is collected. Once all envelopes are collected, your student guide will escort you out of the competition room.

9. Таблицу констант смотрите на странице 2.

A list of constants for this competition is given on the next page.

МЕНЮ НА СЕГОДНЯ

№ задачи	Стоимость, коп.
1 – 5	10
6 – 9	25
10 – 11	75
Всего	300

ТАБЛИЦА КОНСТАНТ

Масса	Mass	M_{\oplus}	5.98×10^{24} kg	Земля
Радиус	Radius	R_{\oplus}	6.38×10^6 m	
Ускорение свободного падения	Acceleration of gravity	g	9.81 m s $^{-1}$	
Наклонение эклиптики	Obliquity of Ecliptic		$23^{\circ} 27'$	
Тропический год	Length of Tropic Year		365.2422 mean solar days	
Сидерический год	Length of Sidereal Day		365.2564 mean solar days	
Альbedo	Albedo		0.39	
Масса	Mass	M_{\odot}	7.35×10^{22} kg	Луна
Радиус	Radius	R_{\odot}	1.74×10^6 m	
Среднее расстояние Земля – Луна	Mean Earth – Moon distance		3.84×10^8 m	
Наклонение орбиты к эклиптике	Orbital inclination with the Ecliptic		5.14°	
Альbedo	Albedo		0.14	
Видимая звёздная величина в среднее полнолуние	Apparent magnitude (mean full moon)		–12.74	
Масса	Mass	M_{\odot}	1.99×10^{30} kg	Солнце
Радиус	Radius	R_{\odot}	6.96×10^8 m	
Светимость	Luminosity	L_{\odot}	3.83×10^{26} W	
Абсолютная звёздная величина	Absolute Magnitude		4.80	
Температура поверхности	Surface Temperature		5772 K	
Видимый угловой диаметр на Земле	Angular diameter at Earth		30'	
Орбитальная скорость в Галактике	Orbital velocity in Galaxy		220 km s $^{-1}$	
Расстояние от центра Галактики	Distance from Galactic center		8.5 kpc	
Астрономическая единица		1 au	1.50×10^{11} m	Константы
Парсек		1 pc	206265 au	
Гравитационная постоянная	Gravitational constant	G	6.67×10^{-11} N m 2 kg $^{-2}$	
Постоянная Планка	Planck constant	h	6.62×10^{-34} Js	
Постоянная Больцмана	Boltzmann constant	k_B	1.38×10^{-23} J K $^{-1}$	
Постоянная Стефана – Больцмана	Stefan – Boltzmann constant	σ	5.67×10^{-8} W m $^{-2}$ K $^{-4}$	
Постоянная Хаббла	Hubble constant	H_0	67.8 km s $^{-1}$ Mpc $^{-1}$	
Скорость света в вакууме	Speed of light in vacuum	c	299792458 m s $^{-1}$	
Магнитная постоянная	Magnetic Permeability of free space	μ_0	$4\pi \times 10^{-7}$ H m $^{-1}$	
Янский	Jansky	1 Jy	10^{-26} W m $^{-2}$ Hz $^{-1}$	

Закон Релея – Джинса определяет мощность, излучаемую с единицы поверхности в единичный телесный угол (стераидиан) в единичном диапазоне частот, как

$$B_{\nu} = \frac{2k_B T}{c^2} \nu^2.$$

ЧАСТЬ 1

Задачи по 10 копеек

T1. «Сверхсветовые» галактики

Для каждого утверждения укажите, правда (**True**) это или ложь (**False**).

- a) Для некоторых галактик наблюдаемая скорость убегания может превышать скорость света.
- b) Закон Хаббла не допускает скорости убегания, превышающей скорость света.
- c) Закон Хаббла не противоречит специальной теории относительности.
- d) Галактики со скоростью убегания выше световой не наблюдаются, поскольку фотоны от этих галактик нас не достигают.
- e) Поскольку Вселенная расширяется ускоренно, фотоны, испущенные сейчас в галактиках, удаляющихся со световой скоростью, никогда не достигнут Земли.

T2. Расстояние

Наблюдатель измерил параллаксы звёзд скопления. Ошибки измерений случайны и подчиняются нормальному распределению со стандартным отклонением 0.05 mas (миллисекунд дуги), систематических ошибок нет. Расстояние до скопления составляет $R = 5$ кpc; его звёзды имеют одинаковую светимость.

Результаты наблюдений попали к студентам A, B, C и D, которые по-разному оценили расстояние до скопления:

- A вычислил расстояния по параллаксам, а потом усреднил результаты $\rightarrow R_A$;
- B посчитал средний параллакс, а потом перевёл его в расстояние $\rightarrow R_B$;
- C вычислил расстояния по параллаксам, а в качестве результата взял медиану $\rightarrow R_C$;
- D взял медианный параллакс, а потом пересчитал его в расстояние $\rightarrow R_D$.

Укажите, правдивы (**True**) или нет (**False**) следующие утверждения. **Если нет, напишите, как правильно.**

- l) Если параллакс i -той звезды наименьший, а j -той — наибольший, по всей вероятности $R_i - R > R - R_j$.
- m) $R_A \simeq R$, т. е. оценка R_A не смещена (стремится к истинному значению R).
- n) $R_B \simeq R$, т. е. оценка R_B не смещена (стремится к истинному значению R).
- o) $R_C < R$, т. е. оценка R_C систематически занижена.
- p) $R_D \simeq R$, т. е. оценка R_D не смещена (стремится к истинному значению R).

Read the statements given below and state if they are true or false:

- (a) For some galaxies the apparent recession speed exceeds the speed of light.
- (b) The velocity–distance relation as given by Hubble cannot allow recession velocities to exceed the speed of light.
- (c) Hubble–Lemaitre’s law (formerly known as Hubble’s Law) does not violate special relativity.
- (d) If some galaxies would have an apparent recession speed exceeding the speed of light, then the photons from those galaxies can never reach us.
- (e) As the expansion of Universe is accelerating, photons emitted right now from galaxies which have apparent recession speed equal to the speed of light will never reach us.

An observer measured trigonometric parallaxes of stars in a star cluster. Due to random errors, the measured parallax values are distributed symmetrically around the expected value with standard deviation equal to 0.05 mas (milliarcsec). Assume there are no systematic errors and assume all stars in the said cluster have the same luminosity. It is known that the distance of this cluster from us is $R = 5$ kpc.

He gave the data table to 4 of his students (A, B, C and D) and they estimated the distance to the cluster in the following ways:

- A. Convert each parallax measurement into distance and then find the average distance. (R_A)
- B. Take the average of all parallaxes first and then convert the average parallax into distance. (R_B)
- C. Convert each parallax measurement into distance and then take the median distance value. (R_C)
- D. Find the median value of the parallaxes and then convert the median value into distance. (R_D)

State if the following statements are true or false.

In case a given mathematical relation is false, give the correct relation.

- (l) If the i^{th} star gave the smallest value of parallax and the j^{th} star gave the highest value of parallax, in all likelihood $R_i - R > R - R_j$
- (m) $R_A = R$ (i.e. there is a high chance that the distance estimated by A fairly matches the true distance)
- (n) $R_B = R$ (i.e. there is a high chance that the distance estimated by B fairly matches the true distance)
- (o) $R_C < R$ (i.e. there is a high chance that the distance estimated by C will be systematically lower than the true distance)
- (p) $R_D = R$ (i.e. there is a high chance that the distance estimated by D fairly matches the true distance)

T3. Атмосферная рефракция

Солнце восходит в Пекине ($\varphi = 40^\circ$) в день весеннего равноденствия.

- Пусть r_l , r_d , r_r и r_u — расстояния от центра неискажённого диска Солнца до видимых краёв диска влево, вниз, вправо и вверх соответственно. Запишите тройное неравенство (используя знаки $<$, $=$, $>$) между этими четырьмя радиусами сразу после восхода Солнца.
- Найдите поправку ко времени восхода верхнего края диска Солнца при учёте рефракции в $35'$. Учитывайте только суточное движение Солнца.

Consider sunrise at Beijing ($\varphi = 40^\circ$) on the vernal equinox day.

- Let us say r_l , r_d , r_r and r_u are distances from the centre of the undistorted disk of the Sun to the edge of the disk towards the directions left, down, right and up respectively. What will be the hierarchical relation ($<$, $=$, $>$) between the four radii just after the sunrise?
- What is the correction in the time of rise of the top edge of the disk as compared to the case without atmosphere? You may assume that typically atmospheric refraction near the horizon is $35'$. Please only consider the apparent diurnal motion.

T4. Видишь там на холме

Парень и девушка решили измерить высоту холма рядом с их деревней (широта $\varphi = 40^\circ$). Девушка залезла на вершину холма и условилась отправить световой сигнал другу, как только увидит заход Солнца. 21 марта, когда они проводили эксперимент, парень получил сигнал через 4.1 min после того, как для него Солнце ушло под горизонт. Определите высоту холма и дальность горизонта для девушки. Рефракцией пренебречь.

Two friends wanted to measure the height of the hill next to their village (latitude $\varphi = 40^\circ$). One of the friends climbed to the top of the hill and she agreed to send a light signal to her friend in the village as soon as she sees the sunset. On March 21, when they did this experiment, the friend in village received the light signal 4.1 minutes after the sunset from the village. Estimate the height of the hill and horizon distance for the person at the hill top. Ignore atmospheric refraction.

T5. Звёздное время

Интересно отметить, что в один из дней каждого года среднее звёздное время дважды равно $00:00:00$.

- Каким примерно будет прямое восхождение Солнца в этот день?
- Определите точную дату, когда такое было возможно в 2018 году в Королевской Гринвичской обсерватории.

Считайте, что среднее звёздное время (GMST0) там равнялось 6.706^{h} на 0^{h} 1 января 2018 года (JD2458119.5).

It is very interesting to observe that on one particular calendar day each year, the mean sidereal time will twice be $00:00:00$.

- What will be the approximate R.A. of the Sun when this event happens?
- Estimate the exact date in 2018 for this event.

You may assume that at the Royal Greenwich Observatory, the mean sidereal time (GMST0) was 6.706^{h} at 0^{h} , 1st January, 2018 (JD2458119.5).

ЧАСТЬ 2

Задачи по 25 копеек

T6. Наблюдай Солнце с FAST

В китайской провинции Гуйчжоу расположен 500-метровый радиотелескоп FAST. При наблюдениях его эффективный диаметр составляет 300 м.

Будем наблюдать тепловое радиоизлучение Солнца на частоте 3.0 GHz при ширине полосы 0.3 GHz.

- a) Рассчитайте полную энергию E_{\odot} , которую приёмник собирает за 1 час наблюдений.
- b) Оцените энергию E' , необходимую для переворачивания вашего листа ответов. Поверхностная плотность офисной бумаги составляет 80 g m^{-2} .
- c) Какой из результатов больше?

The Five-hundred-meter Aperture Spherical radio Telescope (FAST) is a single-dish radio telescope located in Guizhou Province, China. The physical diameter of the dish is 500 m, but during observations, the effective diameter of the collecting area is 300 m.

Consider observations of the thermal radio emission from the photosphere of the Sun at 3.0 GHz with this telescope and a receiver with bandwidth 0.3 GHz.

(a) Calculate the total energy (E_{\odot}) that the receiver will collect during 1 hour of observation.

(b) Estimate the energy needed to turn over one page of your answer sheet (E').

Hint: the typical surface density of paper is 80 g m^{-2} .

(c) Which one is larger?

T7. И на Солнце бывают пятна

Магнитные поля важны для существования солнечных пятен. Для простоты можно считать фотосферу Солнца состоящей из плазмы — одноатомного идеального газа — и магнитного поля \mathbf{B} , создающего магнитное давление

Magnetic fields are important in the physics of stars and sunspots. As an approximation, we can model the photosphere of the Sun consisting of a plasma, which can be simply treated as a single component ideal gas, and a magnetic field (\mathbf{B}), which has an associated magnetic pressure

$$p_B = \frac{B^2}{2\mu_0}.$$

В данной задаче считайте, что концентрация частиц в фотосфере всюду одинакова, а магнитное поле внутри пятна $B_{\text{in}} = 0.1 \text{ T}$ сильно больше магнитного поля в остальной фотосфере $B_{\text{out}} = 5 \times 10^{-3} \text{ T}$. Эффективная температура внутри пятна составляет $T_{\text{in}} \approx 4000 \text{ K}$, а снаружи — $T_{\text{out}} \approx 6000 \text{ K}$ (именно поэтому пятна выглядят тёмными). Для стабильности пятна его внутренность должна находиться в механическом равновесии со внешней фотосферой.

- a) Рассчитайте концентрацию частиц в плазме солнечной фотосферы.
- b) Сравните её с концентрацией частиц воздуха в атмосфере Земли у её поверхности.

It behaves like any other physical pressure except that it is carried by the magnetic field rather than by the kinetic energy of particles.

Assume that the number density of particles in the photosphere is constant everywhere, but the magnetic field inside the sunspot ($B_{\text{in}} = 0.1 \text{ T}$) is much stronger than outside ($B_{\text{out}} = 5 \times 10^{-3} \text{ T}$). From the blackbody spectrum, the temperature inside the sunspot is $T_{\text{in}} \sim 4000 \text{ K}$, while the temperature outside is $T_{\text{out}} \sim 6000 \text{ K}$ (which is why the sunspot looks darker). For the sunspot to be stable, the inside must be in equilibrium with the outside.

(a) Estimate the number density of plasma particles in the solar photosphere.

(b) Compare your answer with an estimate of the number density of particles in the atmosphere at the surface of the Earth.

T8. Галактика с пониженной тёмной материией

Недавно группа астрономов сообщила об открытии галактики, где доля тёмной материи гораздо меньше обычного (van Dokkum et al. 2018). Эта галактика NGC 1052-DF2 расположена на небе вблизи эллиптической галактики NGC 1052 (расстояние $D = 20$ Мpc от Солнца); её форма напоминает эллипс с большой полуосью $a = 22.6''$ и отношением полуосей $\frac{b}{a} = 0.85$. Половина света испускается в пределах этого эллипса, а средняя поверхностная яркость внутри него $24.7^{\text{m}}/\square''$.

- a) Определите полную видимую звёздную величину этой галактики.
- b) Определите полную массу звёзд NGC 1052-DF2, полагая, что она является спутником NGC 1052, а отношение «масса – светимость» равно

$$\frac{M/M_{\odot}}{L/L_{\odot}} = 2.0.$$

- c) Исследователи обнаружили 10 шаровых звёздных скоплений в NGC 1052-DF2 со средним галактоцентрическим расстоянием $78.4''$. Дисперсия скоростей этих скоплений не превышает 8.4 km/s . Оцените динамическую массу этой галактики. Для простоты считайте, что масса в галактике распределена равномерно и сферически симметрично.
- d) Другая исследовательская группа (Kroupa et al. & Truijlo et al. 2018), возразила, что NGC 1052-DF2 может располагаться гораздо ближе NGC 1052. Покажите, что уменьшение расстояния смягчает дефицит тёмной материи в рассматриваемой галактике.

Earlier this year, a team of astronomers reported their discovery of a galaxy with much less dark matter than the galaxy evolution model predicted (van Dokkum et al. 2018, Nature). This galaxy, named NGC 1052-DF2, is located close to the elliptical galaxy NGC 1052 ($D = 20$ Mpc from the Sun) in the sky. The shape of NGC 1052-DF2 resembles an ellipse with semi major axis (a) of $22.6''$ and $\frac{b}{a} = 0.85$. Half of the total light from the galaxy comes from within this ellipse and the mean surface brightness within the ellipse is about $24.7 \text{ mag arcsec}^{-2}$.

- (a) Calculate the total apparent magnitude of this galaxy.
- (b) The team suggested the galaxy is a companion of NGC 1052. Determine the total mass of stars in NGC 1052-DF2, assuming it has a mass to light ratio
- (c) The team identified 10 globular clusters in NGC 1052-DF2 with a mean galactocentric distance of $78.4''$. They also measured the velocity dispersion of these clusters to be not more than 8.4 km/s . Estimate the dynamical mass of this galaxy. For simplicity, assume the mass distribution in the galaxies is uniform and is spherically symmetric.
- (d) This discovery was challenged by other groups (Kroupa et al., Nature, 2018, Truijlo et al., MNRAS, 2018), who claimed that NGC 1052-DF2 is not a satellite of NGC 1052, and it is located at a much smaller distance to us. Show why a smaller distance would weaken the assertion of the dark matter deficiency in NGC 1052-DF2.

T9. Радиогалактика

Наблюдатель хочет использовать китайский 500-метровый радиотелескоп FAST для наблюдения радиогалактики с красным смещением $z = 0.06$. Пусть радиоисточник достаточно мал по сравнению с главным лучом диаграммы направленности на рабочих частотах, чтобы считать его точечным. Для регистрации (при одиночном наблюдении) источник должен быть достаточно сильным по сравнению с шумом σ , зависящим от ширины полосы $\Delta\nu$ и экспозиции t_i :

$$\sigma = \frac{2k_B T_{\text{sys}}}{A_e \sqrt{t_i \Delta\nu}},$$

где T_{sys} — системная температура (около 150 К в диапазоне 0.28 ÷ 0.56 GHz и 25 К в диапазоне частот 1.05 ÷ 1.45 GHz), $A_e = 4.6 \times 10^4 \text{ m}^2$ — полная эффективная площадь телескопа.

Наблюдаемая плотность потока излучения этой радиогалактики на частоте 0.4 GHz равна $f_\nu = 2.5 \times 10^{-3} \text{ Jy}$. Центр полосы на 0.4 GHz, её ширина $\Delta\nu = 2.8 \times 10^8 \text{ Hz}$.

- a) Вычислите экспозицию t_i , необходимую для регистрации излучения в континууме на частоте 0.4 GHz при соотношении «сигнал – шум», равном 30.
 - b) Вычислите наблюдаемую частоту ν_{obs} линии линию 21 см нейтрального водорода HI для данной галактики, если её лабораторная частота 1.4204 GHz.
 - c) Излучение в радиоконтинууме для данной галактики описывается степенным законом $f_\nu \propto \nu^\alpha$, где показатель степени $\alpha = -0.2$. Оцените плотность потока в континууме на частоте ν_{obs} для этой галактики.
 - d) Ширина линии HI 21 см соответствует скорости 90 km/s. Вычислите ширину линии в Hz для наблюдаемой частоты ν_{obs} .
- В этой линии в среднем поглощается 4% излучения в континууме — см. Fig. 1. Вычислите экспозицию, необходимую для её обнаружения с чувствительностью $\geq 3\sigma$ в трёх подряд идущих каналах шириной 30 km/s.

An observer wants to use the Five-hundred-meter Aperture Spherical radio Telescope (FAST) in China to observe a radio galaxy at redshift of $z = 0.06$. We assume that the radio source is compact compared to the beam size of the telescope at the observing frequencies, i. e., the source is point-like as seen through the telescope. To detect a point source with FAST, it must be sufficiently strong (bright) relative to the noise level (for single polarization observations), σ , which depends on the bandwidth, $\Delta\nu$, and the integration time (the radio astronomy equivalent of exposure time), t_i , as follows:

where T_{sys} is the system temperature (about 150 K in the frequency range of 0.28 GHz – 0.56 GHz and 25 K in the frequency range of 1.05 GHz – 1.45 GHz), and $A_e = 4.6 \times 10^4 \text{ m}^2$ is the effective area of the telescope taking into account the total efficiency of the instrument.

This radio galaxy has an observed continuum flux density of $f_\nu = 2.5 \times 10^{-3} \text{ Jy}$ at an observing frequency of 0.4 GHz. The bandwidth $\Delta\nu$ for the continuum observation centered at 0.4 GHz is $2.8 \times 10^8 \text{ Hz}$.

- (a) In order to detect the continuum flux density at 0.4 GHz with a signal-to-noise ratio of 30 (a so-called 30σ detection), what is the required integration time, t_i ?
- (b) We want to search for the neutral Hydrogen (HI) in the galaxy using 21 cm absorption line. The HI 21 cm line, with rest frame frequency of 1.4204 GHz. Calculate the observed frequency (ν_{obs}) of the HI line for this galaxy.
- (c) The radio continuum emission from this galaxy can be described by a power law $f_\nu \sim \nu^\alpha$, with a spectral index of $\alpha = -0.2$. Calculate the continuum flux density at ν_{obs} for this galaxy.
- (d) The line width of the HI 21 cm absorption line is 90 km/s. Calculate the line width in Hz at the observing frequency of ν_{obs} . According to Figure 1, the HI 21 cm line absorbs 4% of the continuum flux density (on average) over the line width of 90 km s^{-1} . In order to detect the absorption line at $\geq 3\sigma$ in three consecutive 30 km s^{-1} channels, what is the required integration time?

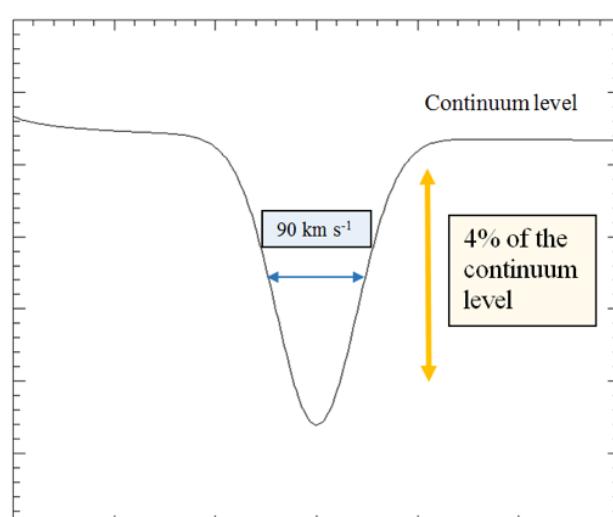


Fig. 1. Линия поглощения HI 21 см
по отношению к излучению радиогалактики в континууме

ЧАСТЬ 3

Задачи по 75 копеек

T10. Вега и Альтаир

В китайском фольклоре Вега и Альтаир — это пара влюблённых. Говорят, они встречаются раз в год на мосту из птиц, перекинутом через Млечный путь. Параметры этих двух звёзд указаны в таблице. Считайте, что координатная сетка зафиксирована: прецессией и движением Солнца необходимо пренебречь.

As per a very famous Chinese folklore about love, Vega and Altair are two lovers. It is said that they can meet each other once every year on a bridge made up of birds over the Milky Way. The parameters of two stars are given in the table below. For the purpose of this question, assume that the coordinate frame is fixed (i.e. not affected by precession or motion of the Sun).

Звезда	Прямое восхождение на J2000.0	Склонение на J2000.0	Параллакс (mas)	Собственное движение		Радиальная скорость (km/s)
				$\mu_\alpha \cos \delta$ (mas/year)	μ_δ (mas/year)	
Вега	18 ^h 36 ^m 56.49 ^s	+38° 47' 07.7"	130.23	+200.94	+286.23	-13.9
Альтаир	19 ^h 50 ^m 47.70 ^s	+08° 52' 13.3"	194.95	+536.23	+385.29	-26.1

- a) Чему равно угловое расстояние между звёздами? (9 копеек)
- b) Вычислите расстояние в парсеках между Вегой и Альтаиром? (6 копеек)
- c) Определите позиционные углы векторов собственных движений этих двух звёзд. (3 копейки)

Далее считайте угловые скорости звёзд постоянными. Если у вас проблемы с физикой, игнорируйте её!

- d) Сколько на небесной сфере точек пересечения траекторий звёзд? (2 копейки)
- e) Найдите координаты ближайшей из этих точек. Подсказка: рисунок поможет понять, что происходит. (20 копеек)
- f) В каком году каждая из звёзд была или будет в этой точке? (8 копеек)
- g) Найдите угловое расстояние между звёздами, когда Альтаир был или будет в этой точке. (5 копеек)
- h) Найдите координаты точки в 3-мерном пространстве, через которую пролетали или пролетят обе звезды, если такая точка существует. Не забудьте про радиальные скорости звёзд в этом пункте. (22 копейки)

Based on this data, answer the following questions:

- (a) (9 points) What is the angular separation of the two stars?
- (b) (6 points) Calculate the distance (in parsecs) between Vega and Altair.
- (c) (3 points) Calculate position angles of the proper motion vectors of each of these two stars.

For parts d–g, assume that the angular velocity of the stars on the celestial sphere remains constant. This is not a physical situation but this is an assumption to simplify the problem.

- (d) (2 points) How many common points on the celestial sphere are there which can be reached by both these stars?
- (e) (20 points) Find the coordinates of the closest such point. (Note: Drawing the situation on a celestial sphere will help you in visualising the situation)
- (f) (8 points) Find when (which year) each of these stars were / will be at that point.
- (g) (5 points) When Altair was / will be at that point, what would be its angular separation from Vega?
- (h) (22 points) Find coordinates of any point (if it exists) in 3-D space which was / will be visited by both these stars. Do not ignore radial velocities for this part of the question.

T11. Тепловая история Вселенной

Используя ОТО, российский физик Александр Фридман вывел уравнение энергии однородной изотропной Вселенной. Уравнение Фридмана обычно записывается так:

$$\left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 = \frac{8\pi G}{3} (\rho_m + \rho_r) + \frac{\Lambda c^2}{3} - \frac{kc^2}{a^2}.$$

Параметр Хаббла определяется как $H = \frac{\dot{a}}{a}$, где a — масштабный фактор, \dot{a} — его производная по времени; отметим, что в конечном счёте $H = H(t)$.

В уравнении Фридмана

ρ_m — плотность [барионной и тёмной] материи,

ρ_r — плотность излучения,

Λ — космологическая постоянная,

k — кривизна пространства.

Нижний индекс 0 соответствует текущему моменту времени, например, H_0 — это современное значение параметра Хаббла (постоянная Хаббла).

Чтобы не путать постоянную Планка с редуцированной постоянной Хаббла, будем использовать постоянную Дирака $\hbar = h/(2\pi)$.

a) Какую размерность имеет постоянная Хаббла? Используя параметр Хаббла, можно определить характерный масштаб времени расширения Вселенной (хаббловское время t_H). Вычислите современное значение хаббловского времени t_{H_0} . (5 копеек)

b) Критическая плотность Вселенной ρ_c определяется как обычно, для плоской Вселенной. Получите выражение для ρ_c , выразив её через H и G , и рассчитайте современное значение ρ_{c0} . (5 копеек)

c) Используя безразмерные параметры вида $\Omega_X = \frac{\rho_X}{\rho_c}$ для компоненты X , уравнение Фридмана можно переписать в виде

$$\Omega_m + \Omega_r + \Omega_\Lambda + \Omega_k = 1.$$

Выразите Ω_Λ и Ω_k через H , c , Λ , k и a . (6 копеек)

d) Для нерелятивистского вещества (материи), ультрарелятивистского вещества (излучения) и тёмной энергии также выполнено уравнение неразрывности

$$\dot{\rho} + 3\frac{\dot{a}}{a} \left(\rho + \frac{p}{c^2} \right) = 0,$$

где p — давление компоненты, ρ — её плотность. Понятие «ультрарелятивистское вещество» включает в себя фотоны и безмассовые нейтрино; их уравнение состояния $p_r = \frac{1}{3}\rho_r c^2$. Покажите, что плотность энергии ультрарелятивистского вещества

$$\rho_r \propto (1+z)^4,$$

где z — космологическое красное смещение. Заметим напоследок, что из $\frac{\dot{\rho}}{\rho} = n\frac{\dot{a}}{a}$ следует $\rho \propto a^n$. (7 копеек)

Based on Einstein's general relativity, Russian physicist Alexander Friedmann derived the Friedmann Equation by which the dynamics of a homogeneous and isotropic universe can be well described. The Friedmann Equation is usually written as follows:

We define the Hubble parameter as $H = \frac{\dot{a}}{a}$, where a is the scale factor and \dot{a} is the rate of change of scale factor with time. Thus, the Hubble parameter is a function of cosmic time.

In the Friedmann Equation, ρ_m is the density of matter, including dark matter and baryons, ρ_r is the density of radiation, Λ is the cosmological constant, and k is the curvature of space. Subscript 0 indicates the value of a physical quantity at present day, e.g. H_0 is the present value Hubble parameter.

Also, to avoid confusion with the reduced Hubble parameter, we use the reduced Planck constant $\hbar = h/(2\pi)$ instead of the Planck constant h .

(a) (5 points) What are the dimensions of Hubble parameter? One can define a characteristic timescale for the expansion of the Universe (i.e. Hubble time t_H) using the Hubble parameter. Calculate the present-day Hubble time t_{H_0} .

(b) (5 points) Let us define the critical density ρ_c as the matter density required to explain the expansion of a flat universe without any radiation or dark energy. Find an expression of the critical density, in terms H and G . Calculate the present critical density ρ_{c0} .

(c) (6 points) It is convenient to define all density parameters in a dimensionless manner like $\Omega_i = \frac{\rho_i}{\rho_c}$, i.e. the ratio of density to critical density. The Friedmann Equation can be rewritten using these dimensionless density parameters simply as,

Use this information to find expression for Ω_Λ and Ω_k , in terms H , c , Λ , k and a .

(d) (7 points) Another equation which is valid for matter, radiation and dark energy is often called the Fluid Equation:

where p is the pressure of some component, ρ is the density and $\dot{\rho}$ is the rate of change of density over time. Radiation contains photons and massless neutrinos, and they both travel at the speed of light. The pressure exerted by these particles is 1/3 of their energy density. Show that the density of radiation

where z is cosmological redshift. You may note that if $\frac{\dot{\rho}}{\rho} = n\frac{\dot{a}}{a}$, then $\rho \propto a^n$.

e) Значение космологической постоянной Λ не зависит от времени. Уравнение состояния тёмной энергии имеет вид $p_\Lambda = w\rho_\Lambda c^2$, где w — целое. Определите значение w . (4 копейки)

f) Планковское время t_P определяет длительность физической анархии после Большого взрыва и может быть выражено через \hbar , G и c , с безразмерным коэффициентом в единицах СИ порядка единицы. Используя метод размерностей, найдите выражение для t_P и оцените его значение. (13 копеек)

g) Планковская длина определяет согласованный с планковским временем масштаб длины и задаётся выражением $l_P = ct_P$. У чёрной дыры минимальной (планковской) массы M_P шварцшильдовский радиус равен $2l_P$. Найдите M_P и вычислите $M_P c^2$ в GeV. Полученное значение принято считать пределом массы элементарной частицы, превышая который она уходит под свой горизонт событий. (7 копеек)

h) Давным-давно частицы находились в термодинамическом равновесии в «первичном бульоне». С понижением температуры различные частицы одна за другой отделялись от «бульона» и начинали распространяться свободно. Фотоны отделились через ~ 300 тысяч лет после Большого взрыва и стали реликтовым излучением. Оно удовлетворяет закону Стефана – Больцмана для плотности энергии излучения АЧТ

$$\varepsilon_r = \frac{\pi^2}{15\hbar^3 c^3} (k_B T)^4.$$

Покажите, что температура реликтового излучения удовлетворяет соотношению (4 копейки)

$$\frac{T}{1+z} = \text{const.}$$

i) С расширением Вселенной плотность ультрарелятивистского вещества убывает быстрее плотности обычной материи; когда-то они были равны. Вклад нейтрино в плотность энергии ультрарелятивистской материи составляет 68% от вклада фотонов, т. е. полная плотность $\Omega_{r0} = 1.68\Omega_{\gamma0}$. Оцените красное смещение описанной эпохи z_{eq} , выразив её через Ω_{m0} и редуцированный параметр Хаббла

$$h = \frac{H_0}{100 \text{ km s}^{-1} \text{ Mpc}^{-1}}.$$

Современное значение температуры реликтового излучения $T_0 = 2.73$ К. (16 копеек)

j) Нейтрино отделились от «первичного бульона» в эпоху, когда ультрарелятивистское вещество доминировало, и температура Вселенной была порядка 1 MeV. Оцените момент времени после Большого взрыва ($t = \frac{1}{2H}$), соответствующий этой эпохе, и выразите его в секундах. (8 копеек)

(e) (4 points) We know that the value of the cosmological constant Λ doesn't evolve. Its equation of state has a form $p = w\rho_\Lambda c^2$, where w is an integer. Find the value of w .

(f) (13 points) Planck time, defines a characteristic timescale before which our present physical laws are no longer valid, and where quantum gravity is needed. The expression for Planck time can be written in terms of \hbar , G and c and non-dimensional coefficient of this expression in SI units is of the order of unity. Using dimensional analysis, find expression for Planck time and estimate its value.

(g) (7 points) Planck length defines the length scale associated with Planck time is given by $l_P = ct_P$. The minimal mass of a black hole, also called Planck mass, is defined as the mass of a black hole whose Schwarzschild radius is two times the Planck length.

Derive the Planck mass M_P and calculate $M_P c^2$ in GeV. This mass is considered to be an upper threshold for elementary particles, beyond which they will collapse to a black hole.

(h) (4 points) At the very beginning (soon after the Planck time), all the particles were in thermal equilibrium in a primordial soup. As temperature decreased, different particles then decoupled from the primordial soup one by one and could travel freely in the Universe. Photons decoupled at ~ 300000 years after the Big Bang. These photons emitted at that time are what constitutes the cosmic microwave background (CMB), which follows the Stefan–Boltzmann law for blackbody radiation

Show that the temperature of the CMB follows

(i) (16 points) With the expansion of the Universe, radiation density dropped more quickly than matter density, and at some epoch the matter density was equal to the radiation density. Radiation contains both photons and neutrinos. Apart from photons, neutrinos additionally contribute to the radiation energy density by 68% (i. e. $\Omega_{r0} = 1.68\Omega_{\gamma0}$, where γ indicates photons). Estimate the redshift of matter-radiation equality z_{eq} in terms of Ω_{m0} and reduced Hubble parameter

You may use the current temperature of the CMB: $T_0 = 2.73$ K.

(j) (8 points) The neutrinos decoupled from the primordial soup when the temperature of the universe was around 1 MeV. At this time, the radiation density in the universe was much more than all other components. Estimate the time ($t = \frac{1}{2H}$) when neutrinos decoupled, and express it in seconds since the Big Bang.