МИНИСТЕРСТВО НА ОБРАЗОВАНИЕТО И НАУКАТА

ХХVIII НАЦИОНАЛНА ОЛИМПИАДА ПО АСТРОНОМИЯ 9-11 май 2025 г., Димитровград

<u>Тест 7-8 клас</u> Време за работа: 90 min

Решения:

1. Е) Уран и Нептун

Уран е само с 3% по-голям от Нептун.

2. А) Спиралната галактика М33

По-голямата част от междузвездното пространство е практически празно, така че цяла галактика има много по-ниска плътност от останалите изброени обекти.

3. А) Палада

Палада е голям астероид в Главния пояс, но няма необходимия размер (~800 km), за да достигне хидростатично равновесие, с което да отговори на условието за планета-джудже.

4. В) Лъв

Луната в първа четвърт е приблизително там, където ще бъде Слънцето три месеца по-късно. Слънцето е в Лъв на 25 август – около един месец преди есенното равноденствие в Дева.

5. D) Мишка, Овен, Прилеп

Няма съзвездия Мишка и Прилеп.

6. D) Защото орбиталният период на Луната е по-кратък от периода на Земята около Слънцето, а и двете обикалят обратно на часовниковата стрелка, гледано откъм северния полюс.

7. С) Арктур, Капела

Арктур и Капела са съответно 4-ата и 6-ата най-ярки звезди по небето.

8. В) метеорите

Метеорите са явления в горните слоеве на земната атмосфера, породени от влизащи от космоса частици. Тъй като те са близо до нас – на височина само 70-100 km – видимо се движат по небето много по-бързо от изброените космически обекти.

9. 0 2т.: 0 (точна стойност)

Двата града може да са разположени изцяло в направление север-юг, в един и същи часови пояс.

10. 30 2T.: 29 - 31 1T.: 27 - 33

1 au = $149,6.10^6$ km. От условието, разстоянието до центъра на Галактиката е $6160 \cdot 274\,000$ au = $1,688.10^9$ au. Това е радиусът на орбитата на Слънцето, т.е. тя е $1,688.10^9$ пъти по-голяма от орбитата на Земята. Размерът на гроздето ще бъде 50700 km / $(1,688.10^9)$ = 30 mm

11. 557 2T.: 540 – 570 1T.: 500 – 620

По III Закон на Кеплер орбиталният период ще бъде $T=\sqrt{r^3}=333^{3/2}{\rm yr}=6077{\rm yr}$. За това време транснептуновият обект изминава по орбитата 360° . Тъй като обектът е много далече, Земята (на 1 au) е почти в центъра на орбитата му. Така че практически търсим времето, за което ще измине дъга 33° по орбитата си. То е $t=(33/360).6077{\rm yr}=557.0{\rm yr}$

12. 21140 2T.: 21000 - 21300 1T.: 19000 - 23000

 $1~{\rm au}=149,6.10^6~{\rm km}$. Церера е най-ярка в опозиция. Тогава разстоянието до нея ще бъде $(2,8-1)~{\rm au}=1,8~{\rm au}=269,3.10^6~{\rm km}$. Средният диаметър на Земята е 12740 km. Броят пъти, които той се нанася в предното разстояние, е $269,3.10^6/12740=21140$

13. 2,83 2T.: 2,75 - 2,90 1T.: 2,60 - 3,00

Екваториалният вихър ще бъде в центъра на видимия диск след като измине 90° по екватора или 1/4 от ротационния период след 4:30 UT, т.е. 4,5+(1/4).9,925=6,98 часа след полунощ. В края на септември, близо до равноденствие, на Гринуич, Слънцето изгрява около 6 сутринта, т.е. по това време вече ще е ден. За да видим вихъра в центъра на видимия диск през нощта (след 18 UT в случая), Юпитер трябва да се завърти още 2 пъти, а 6,98125+2.9,925=26,83 часа, т.е. събитието ще е на следващата дата, в 26,83-24=2,83 часа след полунощ (около 2:50).

14. 21 2T.: 20 – 22 1T.: 16 – 26

Разстоянията до двете галактики са съответно 90 Mly и 65 Mly (милиони светлинни години). Двете галактики са на 90° една от друга по небето, т.е. ъгълът в нас е 90° . Намираме разстоянието между двете галактики по Питагоровата теорема

$$r = \sqrt{90^2 + 65^2}$$
 Mly = 111,0 Mly

Следователно наблюдателите в другата галактика виждат NGC 2336 около 111 милиона години назад във времето, а ние -90 милиона години назад във времето. Разликата е 21 милиона години.