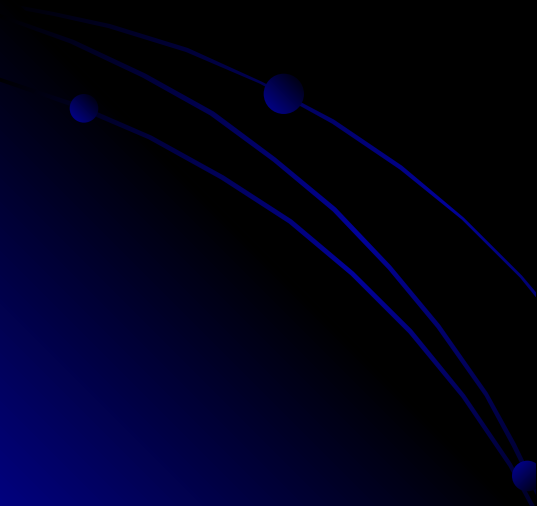
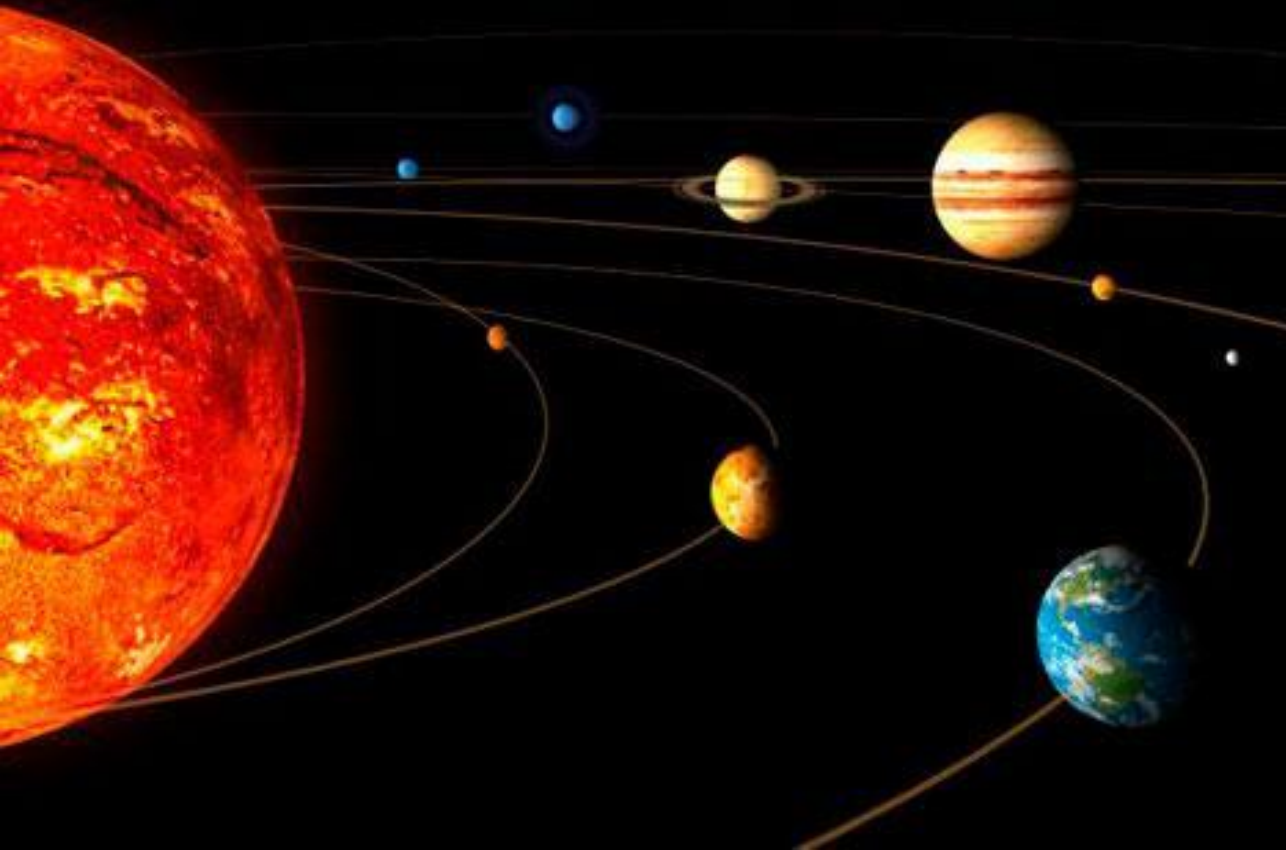


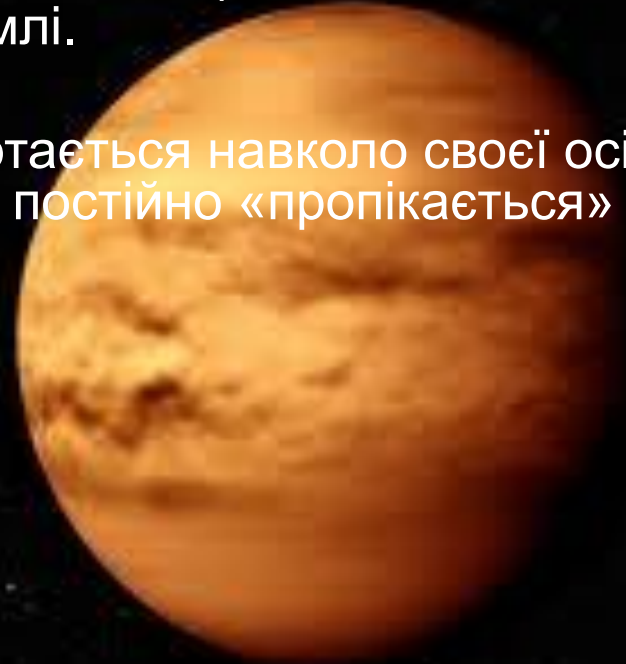
ПЛАНЕТА ВЕНЕРА



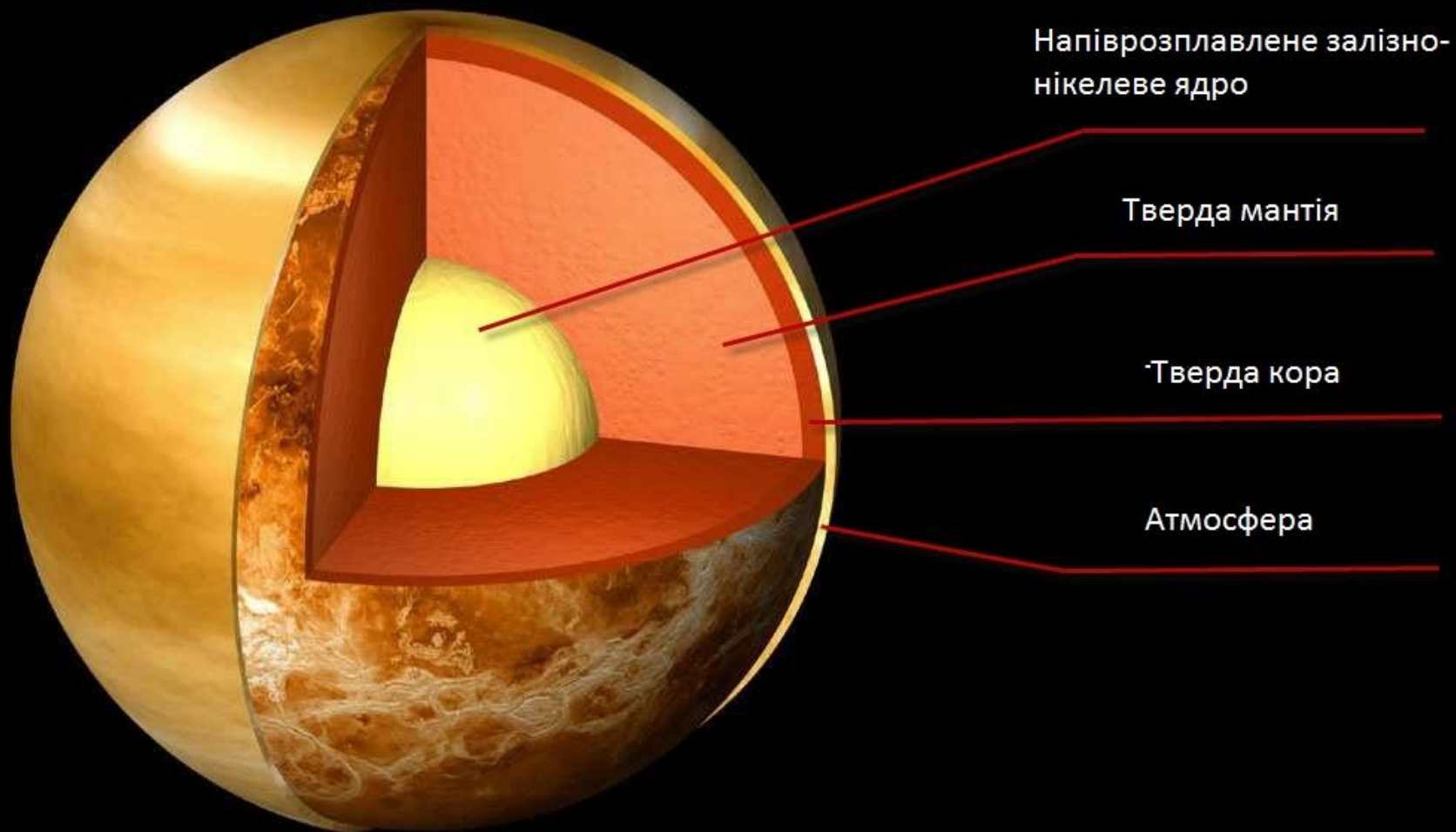
Венера друга планета
від Сонця після Меркурія
і найближча до Землі.



- Венеру іноді називають “злісним двійником” Землі.
- Венера – одна з планет земної групи, по своїй природі подібна до Землі, але менша за розміром.
- Сила тяжіння на Венері трохи менша, ніж на поверхні Землі. Якби людина, що важить на Землі 70 кг, прилетіла на Венеру, там би вона важила близько 62 кілограмів.
- Через те, що Венера трохи менша Землі і щільність її теж нижча, її маса становить 80% від маси Землі.
- Так як **Венера** дуже повільно обертається навколо своєї осі, тут немає зміни пір року – вона просто постійно «пропікається» з усіх сторін.
- На **Венері** доба довша за рік .



- На Венері немає відчутного магнітного поля (такого, яке є на Землі), і це навело вчених на припущення, що рідке ядро планети, швидше за все, набагато менше, ніж у Землі.
- Венера і Меркурій є єдиними планетами нашої системи, у яких немає природних супутників.
- На Венері дме постійний сильний вітер, який змушує хмари зробити повний оборот навколо планети за четверо земних діб.
- У той час як екваторіальний діаметр Землі майже на 4,5 км більше діаметра виміряного між полюсами, ці два діаметра Венери приблизно однакові, що робить планету практично ідеальною сферою.

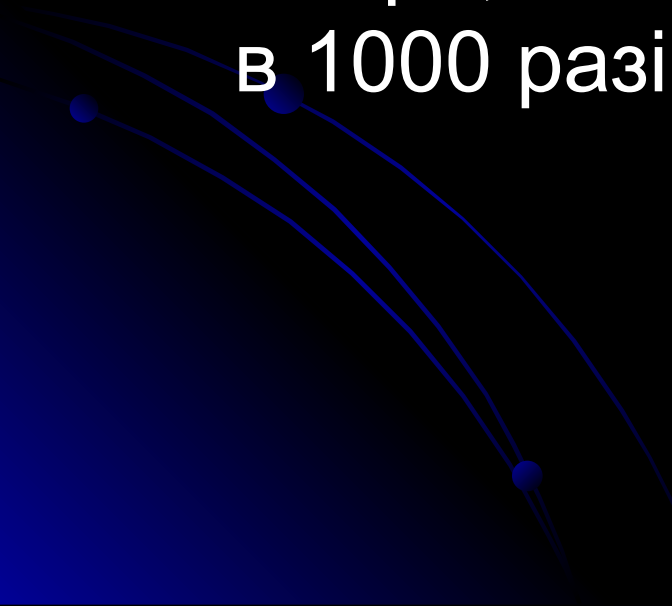


АТМОСФЕРА

Атмосфера Венери складається практично цілком із вуглекислого газу (96%) з домішками азоту (4%). Водяна пара і кисень на Венері практично відсутні, тобто вона позбавлена води в рідкому стані. Щільність атмосфери Венери дуже висока. Поверхню цієї планети приховують густі хмари, що складаються з сірчаної кислоти, які мають високі відбивні характеристики, що призводить до парникового ефекту.

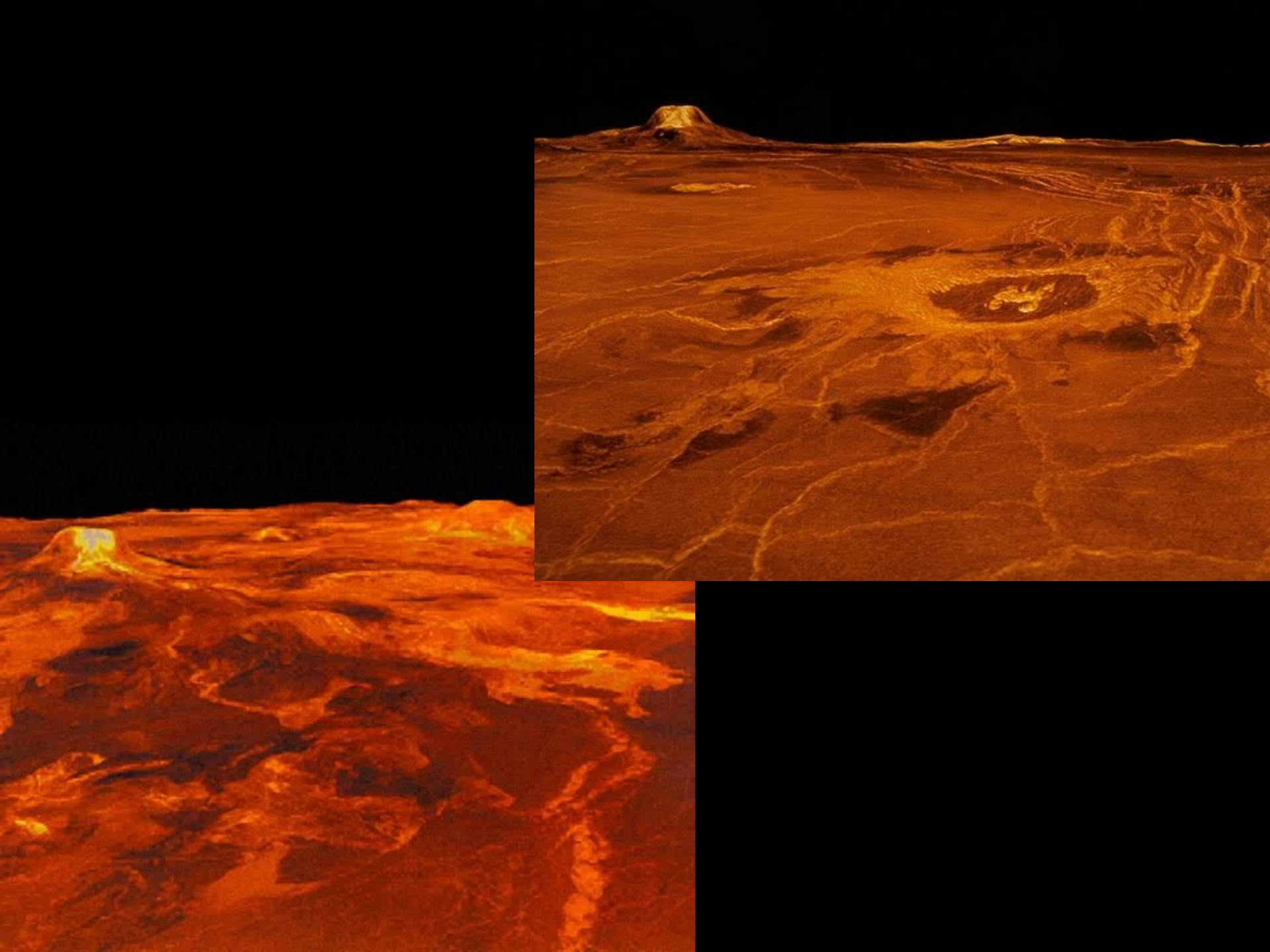


Атмосферна оболонка планети дуже щільна, на поверхні середній тиск становить 9,3 МПа (в 93 рази більше атмосферного тиску Землі). Під великим тиском повітря може збиратися в щільні хмари, які створюють сильні блискавки – в 1000 разів могутніші ніж на Землі.



ПОВЕРХНЯ

Поверхня Венери найгарячіша , в порівнянні з іншими планетами Сонячної системи (навіть вище , ніж у Меркурія , який знаходиться практично в два рази ближче до Сонця) . Середня температура складає 480 градусів С. Цей факт дуже ускладнює дослідження Венери способом збору проб пород її поверхні.

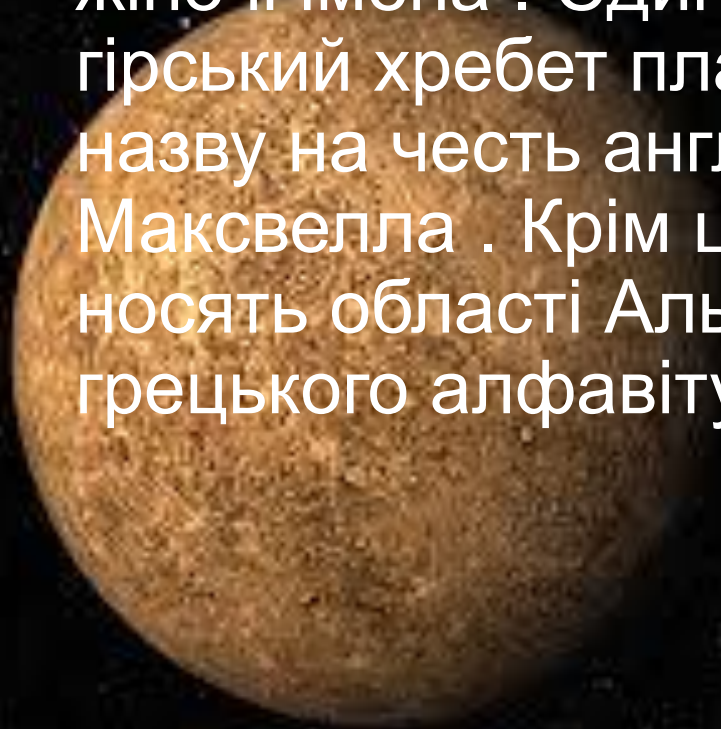


Венера обертається навколо сонця практично по круглій орбіті, і середня її відстань від сонця змінюється незначно. Щоб зробити оборот навколо сонця, Венері необхідно 225 земних діб або на 140 діб менше, ніж Землі.

Обертаючись навколо сонця швидше, Венера обганяє її кожні 584 земних діб, перетворюючись з «вечірньої зірки» (видимої після заходу), в «ранкову зірку» (видиму перед сходом), а потім – навпаки. Венера – це одна з двох планет, які обертаються навколо своєї осі за годинниковою стрілкою зі сходу на захід. Точно так само веде себе тільки ще одна планета, і це Уран. Через те, що Венера обертається навколо своєї осі дуже повільно (повний оборот здійснюється за 243 земних дня), день на Венері довший, ніж рік.



Крім планети Земля , Венера єдина з планет Сонячної системи , що отримала жіноче ім'я (Еріда і Церера відносяться до карликових планет , так що вони не в рахунок). Крім того , всі деталі рельєфу планети так само носять жіночі імена . Єдиний виняток - найвищий гірський хребет планети , що отримав свою назву на честь англійського фізика Джеймса Максвелла . Крім цього , нежіноче імена носять області Альфа і Бета (хоча і ці літери грецького алфавіту жіночого роду)



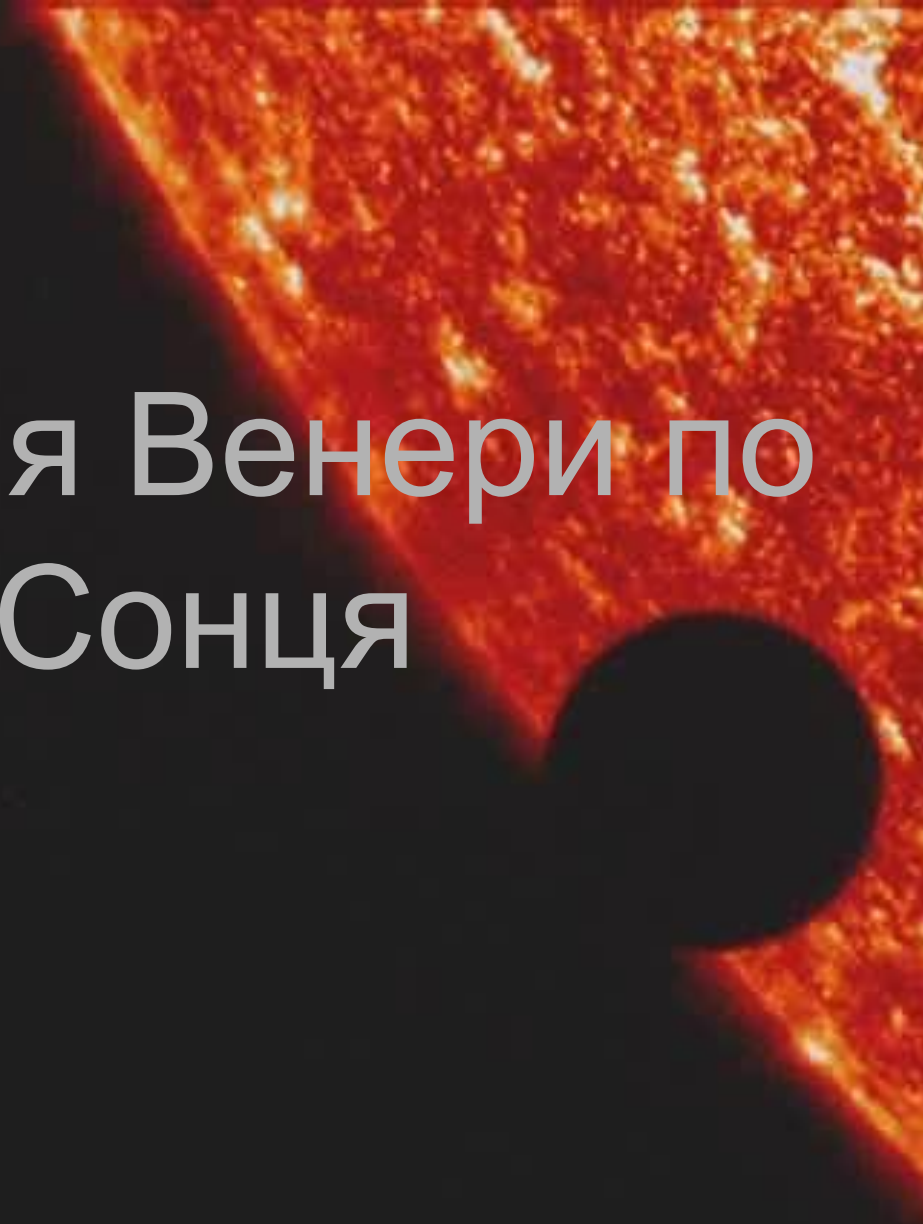
ПЛАНЕТА ВЕНЕРА

ПЛАНЕТА ВЕНЕРА НАЗВАНА В ЧЕСТЬ БОГИНИ КОХАННЯ І КРАСИ ВЕНЕРИ



САНДРО БОТТИЧЕЛЛІ "НАРОДЖЕННЯ ВЕНЕРИ"

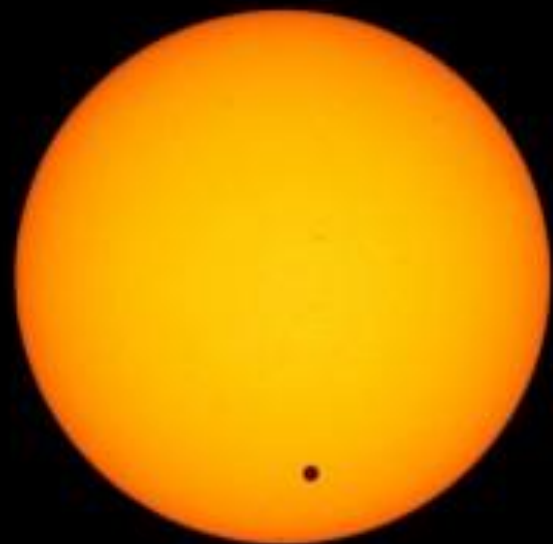
Проходження Венери по диску Сонця



Такі проходи Венери через Сонце відбуваються парно (протягом восьми років) з більш ніж віковою паузою між кожною парою . Перший прохід планети в цьому сторітті був відзначений 8 червня 2004 . Наступний – 6 червня 1012р. Це небесне явище тривалістю приблизно 5 годин 40 хвилин розпочнеться близько 3:40 в районі Калькутти. Тому цей процес буде видно тільки після сходу Сонця. Спочатку його можна буде спостерігати в Індії. Його пік припадає на 7:02 ранку, а закінчується близько 10:20 ранку. Потім за явищем можна буде спостерігати в Східній Австралії , Новій Зеландії , Новій Гвінеї , Філіппінах , Північній Азії , Східному Китаї, Кореї , Японії , Гаваях , Росії , Алясці і Пн-Зх Канади.Ця подія розбудила величезний інтерес в усьому світі , тому що наступний раз його можна буде спостерігати тільки в 2117 році.











**Підготувала учениця 11 класу
Прокопчук Ірина**

