



ПЛАНЕТА МАРС

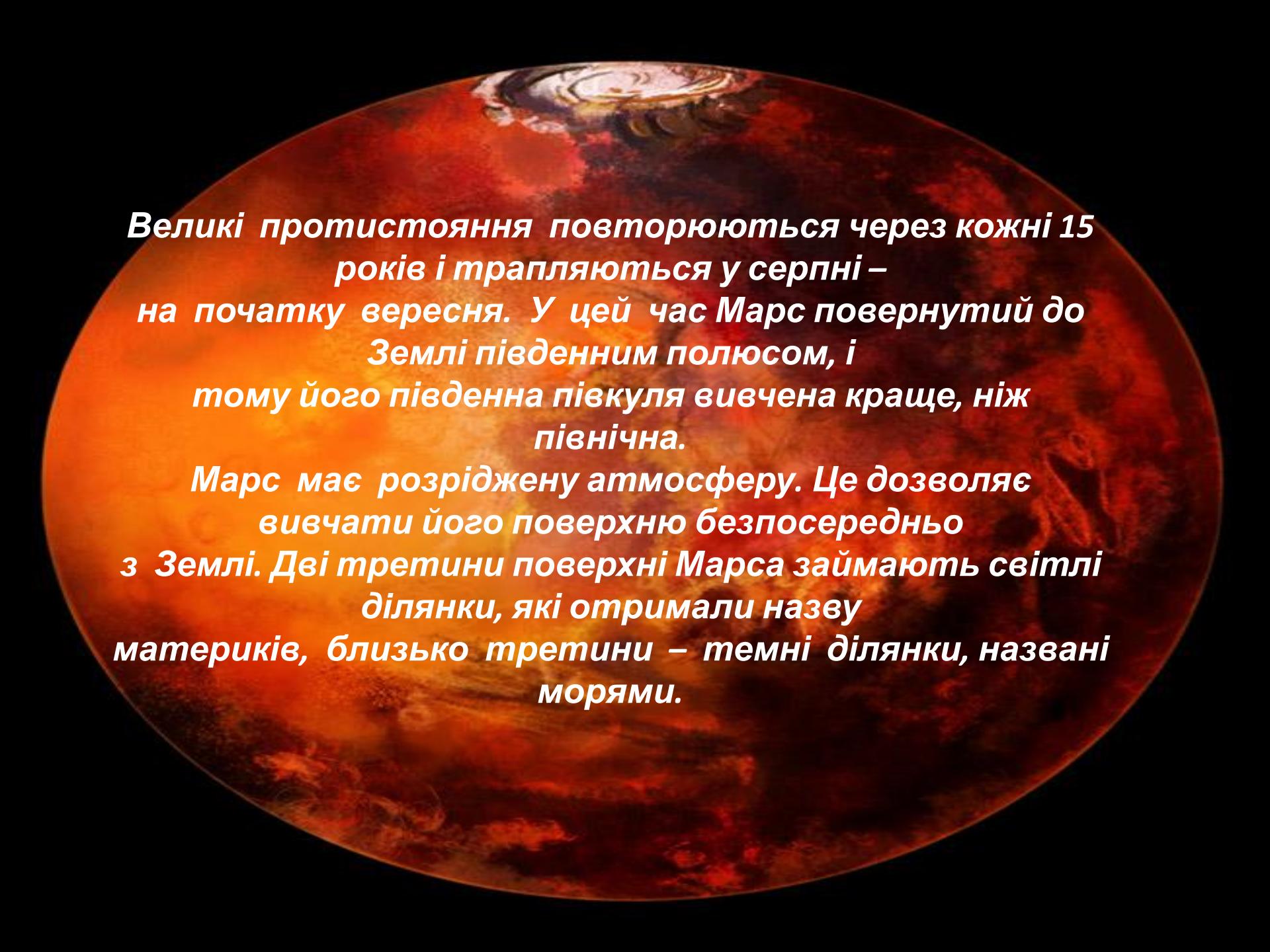
Виконала
Учениця 11-Б
класу
Калініна Лілія



*Марс – четверта планета
Сонячної системи, яка з
періодом 687 земних діб
рухається навколо Сонця на
середній відстані 228 млн. км. За
розмірами Марс
майже вдвічі, а за масою – в дев'яť разів менший від Землі*

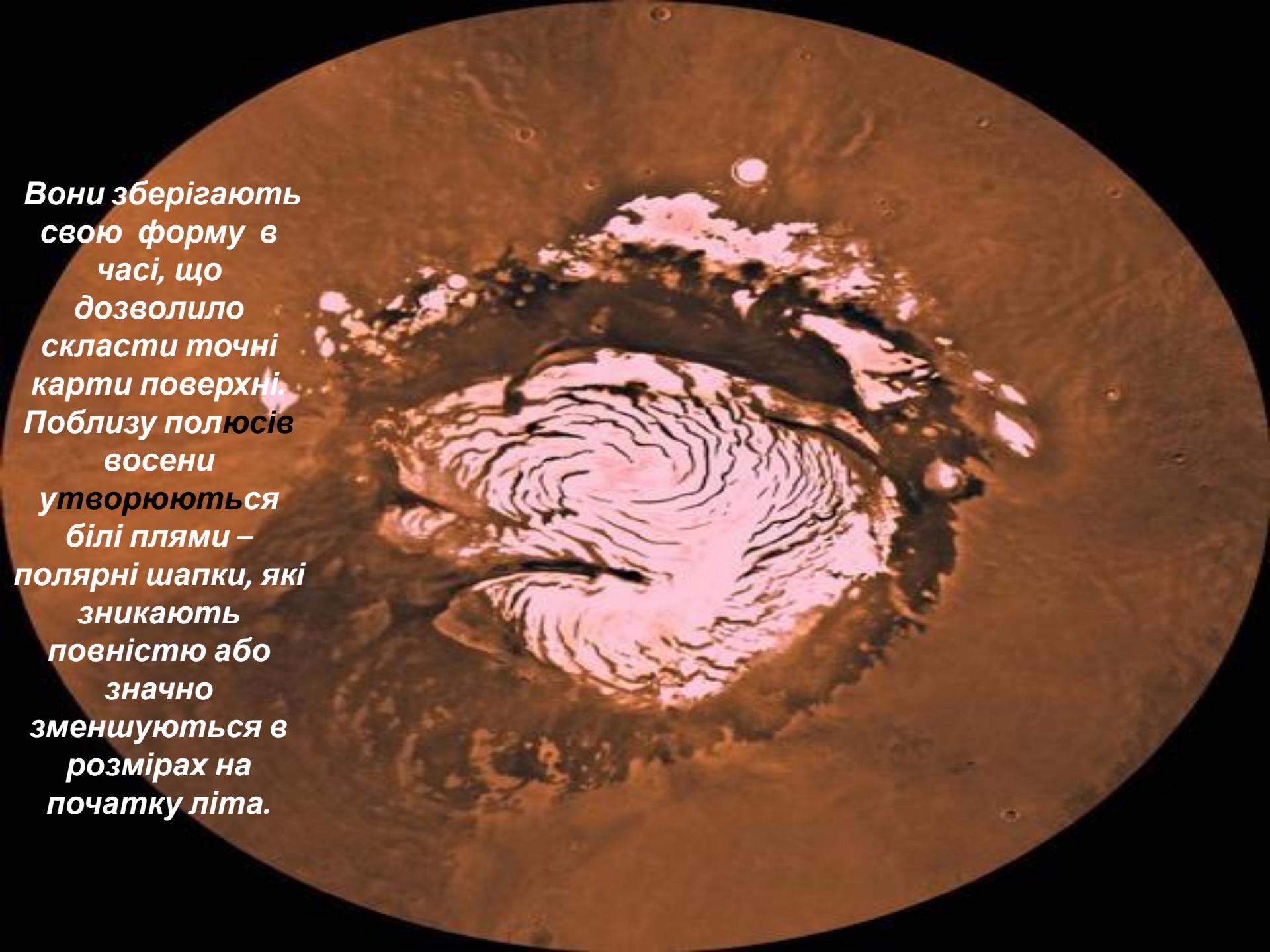
Вісь його обертання нахиlena до площини орбіти під кутом 25° , завдяки чому на Марсі відбувається зміна пір року, а тривалість доби лише на 20 хв. менша за земну. Напрямок на точку перигелію Марса близький до напрямку на точку афелію Землі. Тому коли обидві планети у своєму русі навколо Сонця опиняються поблизу цих точок водночас, тобто Марс перебуває у протистоянні до Землі, віддаль між ними стає найменшою – 56 млн. км. Таке взаємне положення Землі та Марса називається великим протистоянням.





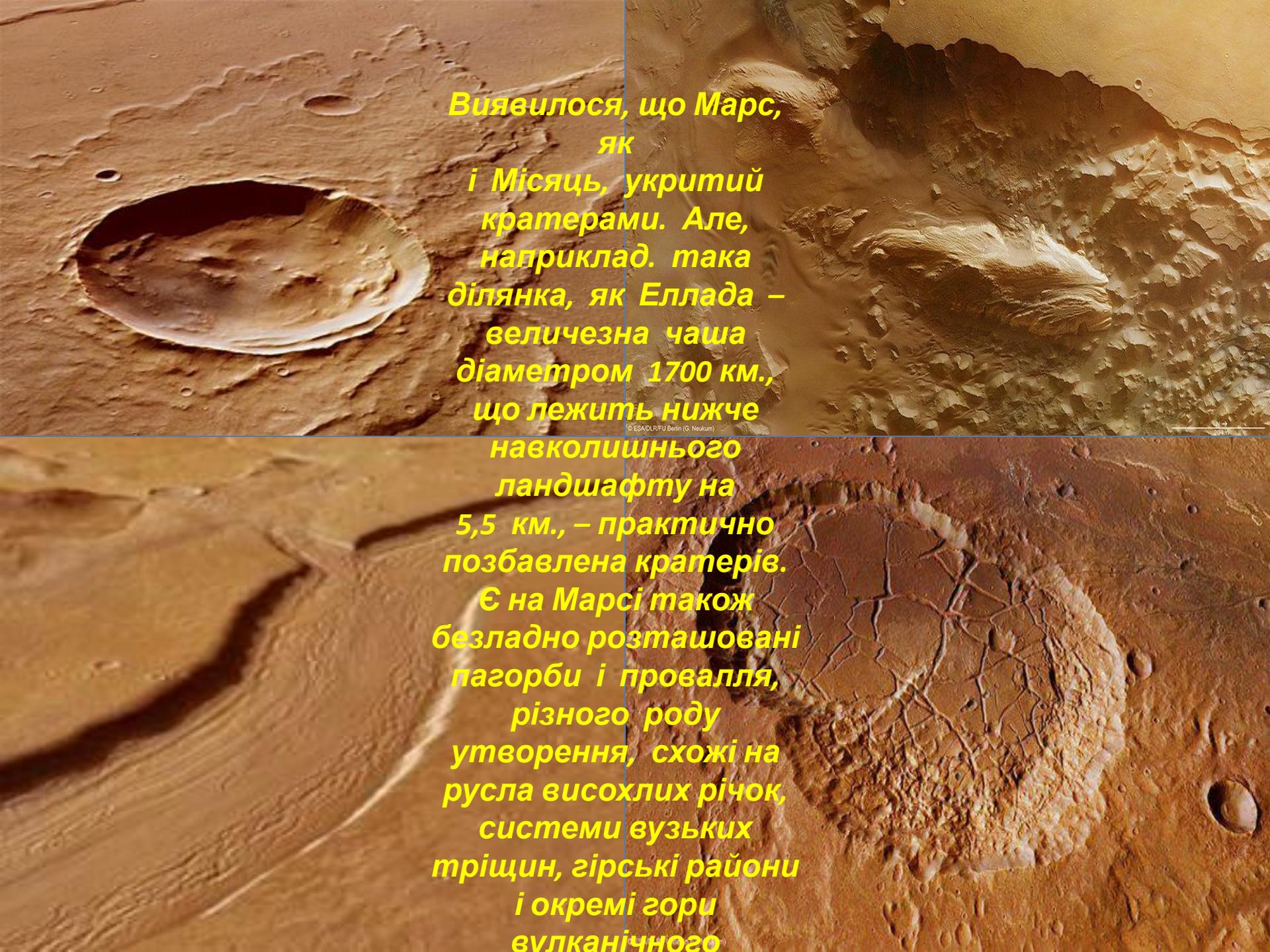
Великі протистояння повторюються через кожні 15 років і трапляються у серпні – на початку вересня. У цей час Марс повернутий до Землі південним полюсом, і тому його південна півкуля вивчена краще, ніж північна.

Марс має розріджену атмосферу. Це дозволяє вивчати його поверхню безпосередньо з Землі. Дві третини поверхні Марса займають світлі ділянки, які отримали назву материків, близько третини – темні ділянки, названі морями.



*Вони зберігають
свою форму в
часі, що
дозволило
скласти точні
карти поверхні.
Поблизу полюсів
весени
утворюються
білі плями –
полярні шапки, які
зникають
повністю або
значно
зменшуються в
розмірах на
початку літа.*

*Під час великого протистояння 1877 року
італійський астроном Дж. Скіапареллі
повідомив про відкриття ним на поверхні Марса
чітких ліній, які ніби
перетинають марсіанські пустелі, і дав їм назву
канали. Було навіть висловлено
припущення, що це споруди, створені розумними
істотами для транспортування води
від полюсів планети у зневоднені при екваторіальні
райони.*



Виявилося, що Марс, як і Місяць, укритий кратерами. Але, наприклад, така ділянка, як Еллада – величезна чаша діаметром 1700 км., що лежить нижче навколошнього ландшафту на 5,5 км., – практично позбавлена кратерів. Є на Марсі також безладно розташовані пагорби і провалля, різного роду утворення, схожі на русла висохлих річок, системи вузьких тріщин, гірські райони і окремі гори вулканічного

*Біля екватора планети розташована головна геологічна особливість
Марса –*

*вулкано-тектонічний регіон Фарсіда, який, окрім того, є
найважливішим
погодотворчим фактором на планеті. Це вулканічне плато, яке
здіймається над*

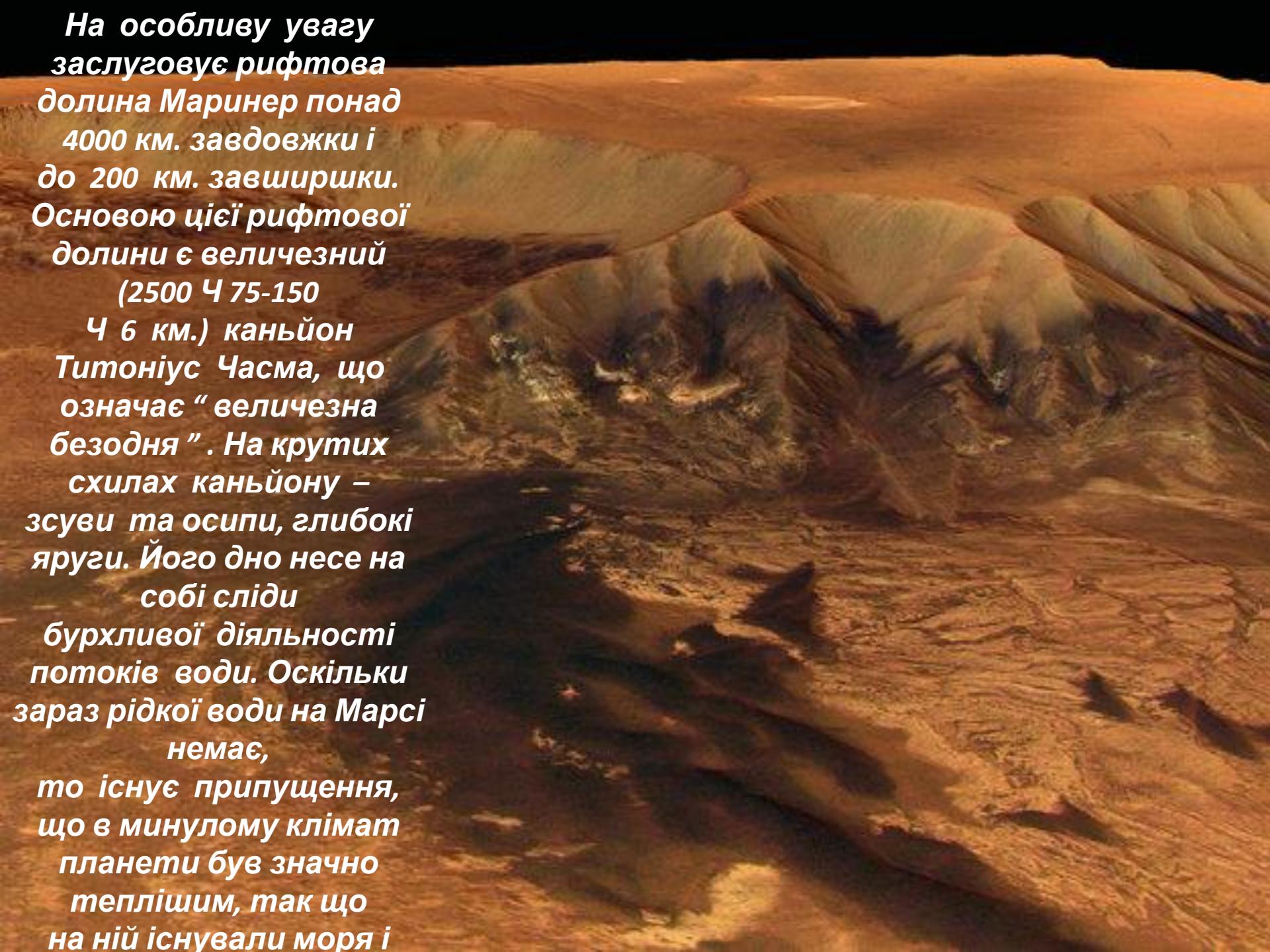
*навколишньою територією на висоту до 4-5 км., а третина його площи –
навіть на*

*8-9 км, є п'єдесталом для велетенських і давно згаслих вулканів 19-27 км.
заввишки. Три з них розташовані в одну лінію, яка перетинає екватор.*

A

*четвертий, феноменальний у своїй грандіозності, знаходитьсь остронь
від них.*

Цей найбільший у Сонячній системі вулкан носить назву Олімп.



*На особливу увагу
заслуговує рифтова
долина Марінер понад
4000 км. завдовжки і
до 200 км. завширшки.
Основою цієї рифтової
долини є величезний*

(2500 Ч 75-150

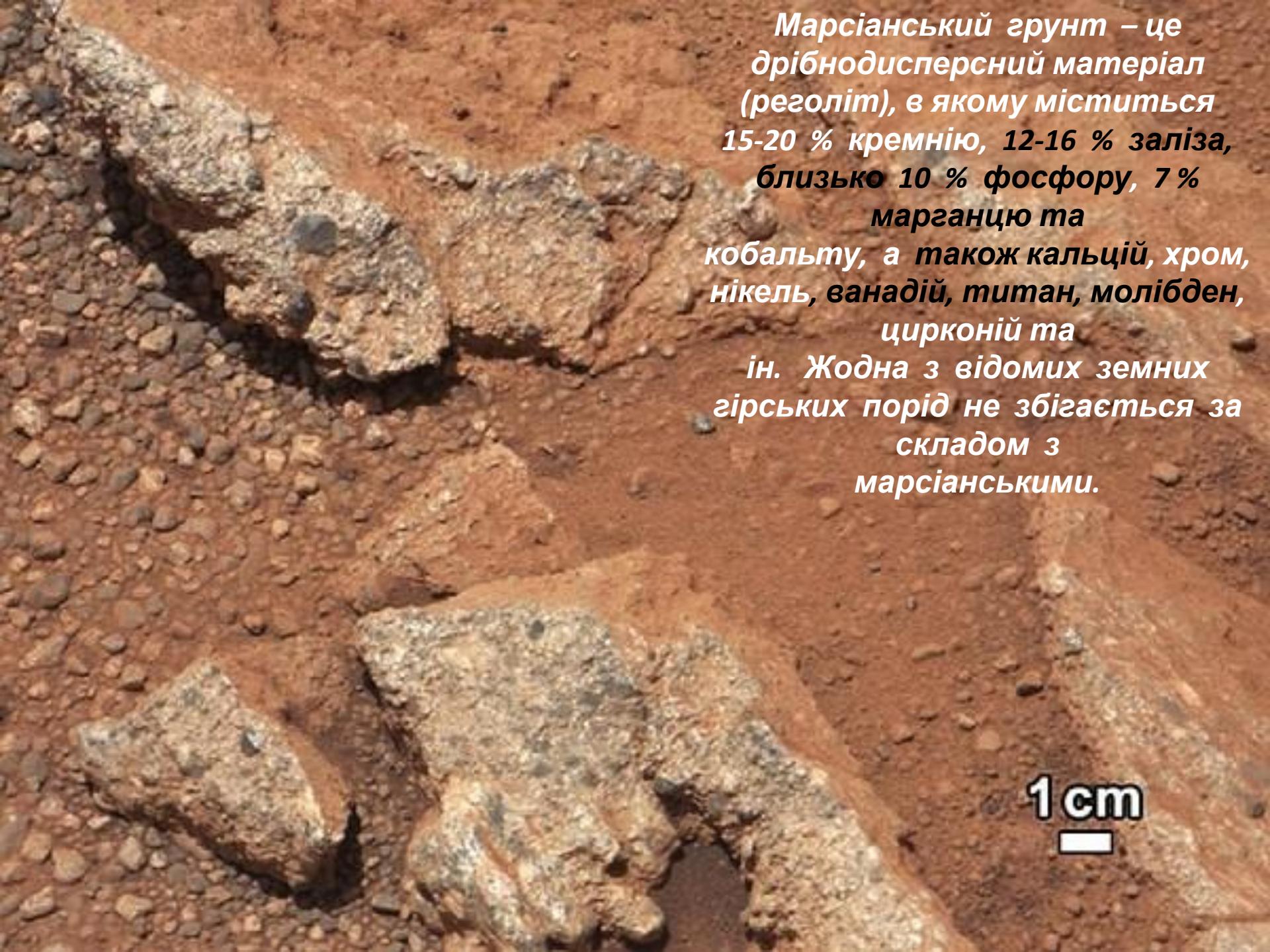
Ч 6 км.) каньйон

*Титоніус Часма, що
означає "величезна
бездння". На крутых
схилах каньйону –
зсуви та осипи, глибокі
яруги. Його дно несе на
собі сліди*

*бурхливої діяльності
потоків води. Оскільки
зраз рідкої води на Марсі*

немає,

*то існує припущення,
що в минулому клімат
планети був значно
теплішим, так що
на ній існували моря і*



Марсіанський ґрунт – це дрібнодисперсний матеріал (реголіт), в якому міститься 15-20 % кремнію, 12-16 % заліза, близько 10 % фосфору, 7 % марганцю та кобальту, а також кальцій, хром, нікель, ванадій, титан, молібден, цирконій та ін. Жодна з відомих земних гірських порід не збігається за складом з марсіанськими.

1 см



Температурні умови на Марсі визначаються його відстанню від Сонця, густину та складом атмосфери, а також оптичними властивостями ґрунту. Найвища температура, зареєстрована на поверхні Марса, становить 300 К, але вона різна для світлих і темних ділянок, що лежать поряд. Тому говорять про середню температуру 230 К.

На екваторі вона встановлюється приблизно через годину після полуночі. Уночі температура навіть в екваторіальних районах знижується до 170 К, а в полярних – до 140 К. Такий великий перепад температур пояснюється малою теплопровідністю ґрунту.



Найсильніші пилові бурі можуть тривати по декілька місяців і повністю закривати поверхню. Через невелику силу тяжіння навіть після закінчення пилової бурі в повітрі зависає значна кількість пилинок, забарвлюючи небо у рожевий колір. Полярні шапки, які змінюють свої розміри в залежності від марсіанської пори року, складаються з твердої вуглекислоти. Улітку вона випаровується, залишаючи невелику ділянку водяного льоду завтовшки в кількасом метрів. Вважається, що вся вода на Марсі знаходитьться у зв'язаному стані на полярних шапках і в шарі вічної мерзлоти.



Багато цінної інформації отримали астрономи від марсохода „Соджорнер”, який працював на поверхні Марса у другій половині 1997 р. Зокрема, він передав на Землю близько 40 стереоскопічних знімків поверхні планети. Життя на Марсі він не виявив.

*В існуванні двох
супутників Марса не
сумнівався свого часу
Кеплер, як це видно
з його листа до
Галілея: „Я... шалено
хочу мати телескоп, щоб,
якщо зможу,
випередити вас у
відкритті двох
супутників, які
обертаються навколо
Марса”.*

*Під час протистояння
Марса у серпні 1877 р.
американець А. Холл,
випробовуючи
новий 66-
сантиметровий
рефрактор, узявся
відкрити ці супутники. 2
серпня Холл
уперше побачив
супутник, згодом*



Учені, шляхом експериментів, визначили, які живі організми зможуть достатньо довго прожити на Марсі. Ними виявилися трихоходки, а також деякі види архей. Дослідження в камері, яка максимально імітує середовище проживання на Марсі, показали, що ці «живчики» проживають в атмосфері Червоної планети кілька сотень днів.

Учені досить давно припускали, що земні апарати можуть проти своєї волі «доставити» на Марс живих істот. З цієї причини кожному старту передувала особлива процедура стерилізації. Але, як показало дане дослідження, на нашій планеті живуть такі істоти, які можуть легко пережити вплив жорстких