

Планета Солнечной системы **Меркури**



Выполнила: Сурмей Я.

**Проверил: Максименко
А.В.**



Меркурий — самая близкая к Солнцу
планета Солнечной системы, обращающаяся
вокруг Солнца за 88 дней. Меркурий
относится к внутренним планетам, так как
его орбита проходит ближе к Солнцу, чем
орбита Земли.

История и название

Самые древние свидетельства наблюдения Меркурия можно найти ещё в шумерских клинописных текстах, датируемых третьим тысячелетием до н. э. Планета названа в честь бога римского пантеона *Меркурия*, аналога греческого *Гермеса* и Вавилонского *Набу*. Древние греки времён *Гесиода* называли Меркурий «Στίλβων» (Стилбон, Блестящий). До V века до н. э. греки полагали, что Меркурий, видимый на вечернем и утреннем небе — два различных объекта. В Древней Индии Меркурий именовали Будда (बुद्ध) и Рогинея. В китайском, японском, вьетнамском и корейском языках Меркурий называется Водяная звезда (水星) (в соответствии с представлениями о «Пяти элементах»). На иврите название Меркурия звучит как «Кохав Хама» (כוכב חמָה) («Солнечная планета»).

Физические характеристики



Сравнительные размеры Меркурия, Венеры, Земли и
Марса

Меркурий — самая маленькая планета земной группы. Его радиус составляет всего $2439,7 \pm 1,0$ км, что меньше радиуса спутника [Юпитера Ганимеда](#) и спутника [Сатурна Титана](#). Масса планеты равна $3,3 \times 10^{23}$ кг. Средняя плотность Меркурия довольно велика — 5,43 г/см³, что лишь незначительно меньше плотности [Земли](#). Учитывая, что Земля больше по размерам, значение плотности Меркурия указывает на повышенное содержание в его недрах металлов. [Ускорение свободного падения](#) на Меркурии равно 3,70 м/с². Вторая космическая скорость — 4,3 км/с.

Орбитальные характеристики

- Афелий
69 816 927 км
0,46669733 а. е.
- Перигелий
46 001 210 км
0,30749909 а. е.
- Большая полуось
57 909 068 км
0,38709821 а. е.
- Орбитальный эксцентриситет
0,20530294
- Сидерический период
87,969 дней
- Синодический период
115,88 дней
- Орбитальная скорость
47,87 км/с
- Средняя аномалия
174,795884°
- Наклонение
3,38° (относительно солнечного экватора)
- Долгота восходящего узла
48,330541°
- Аргумент перигенции
29,124279°
- Число спутников
нет



Физические характеристики

- Сжатие
< 0,0006
- Средний радиус
2439,7 ± 1,0 км
- Площадь поверхности
 $7,48 \times 10^7$ км²
0,108 Земных.
- Объём
 $6,083 \times 10^{10}$ км³
0,054 Земных
- Масса
 $3,3022 \times 10^{23}$ кг
0,055 Земных
- Средняя плотность
5,427 г/см³
- Ускорение свободного падения на экваторе
3,7 м/с²
0,38 g
- Вторая космическая скорость
4,25 км/с
- Скорость вращения (на экваторе)
10,892 км/ч
- Период вращения
58,646 дней (1407,5 часов)
- Наклон оси вращения
0,01°
- Прямое восхождение на северном полюсе
18 ч 44 мин 2 с
281,01°
- Склонение на северном полюсе
61,45°
- Альбедо
0,119 (Бонд)
0,106 (геом. альбедо)



Поверхность



Поверхность напоминает лунную (снимок MESSENGER)

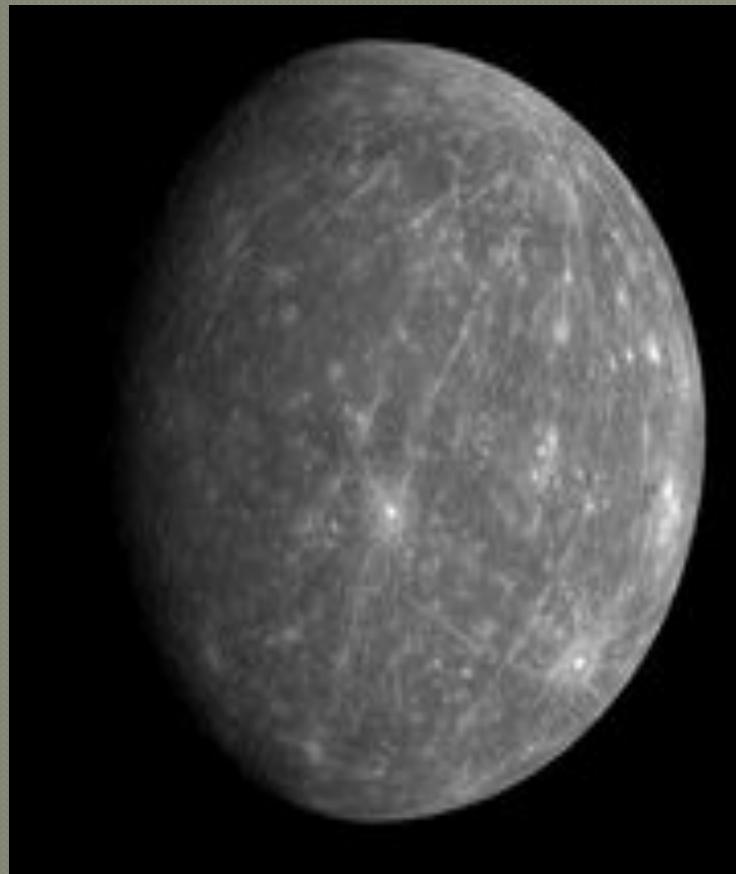
Поверхность Меркурия во многом напоминает [лунную](#) — она усеяна множеством кратеров. Плотность кратеров различна на разных участках. Предполагается, что более густо усеянные кратерами участки являются более древними, а менее густо усеянные — более молодыми, образовавшимися при затоплении лавой старой поверхности. В то же время, крупные кратеры встречаются на Меркурии реже, чем на Луне. Самый большой кратер на Меркурии назван в честь великого немецкого композитора [Бетховена](#), его поперечник составляет 625 км. Однако сходство неполное — на Меркурии видны образования, которые на Луне не встречаются. Важным различием гористых [ландшафтов](#) Меркурия и Луны является присутствие на Меркурии многочисленных зубчатых откосов, простирающихся на сотни километров — эскарпов. Изучение их структуры показало, что они образовались при сжатии, сопровождавшем остывание планеты, в результате которого поверхность Меркурия уменьшилась на 1 %. Наличие на поверхности Меркурия хорошо сохранившихся больших [кратеров](#) говорит о том, что в течение последних 3—4 миллиардов лет там не происходило в широких масштабах движение участков коры, а также отсутствовала [эррозия](#) поверхности, последнее почти полностью исключает возможность существования в истории Меркурия сколько-нибудь существенной атмосферы.

Исследования

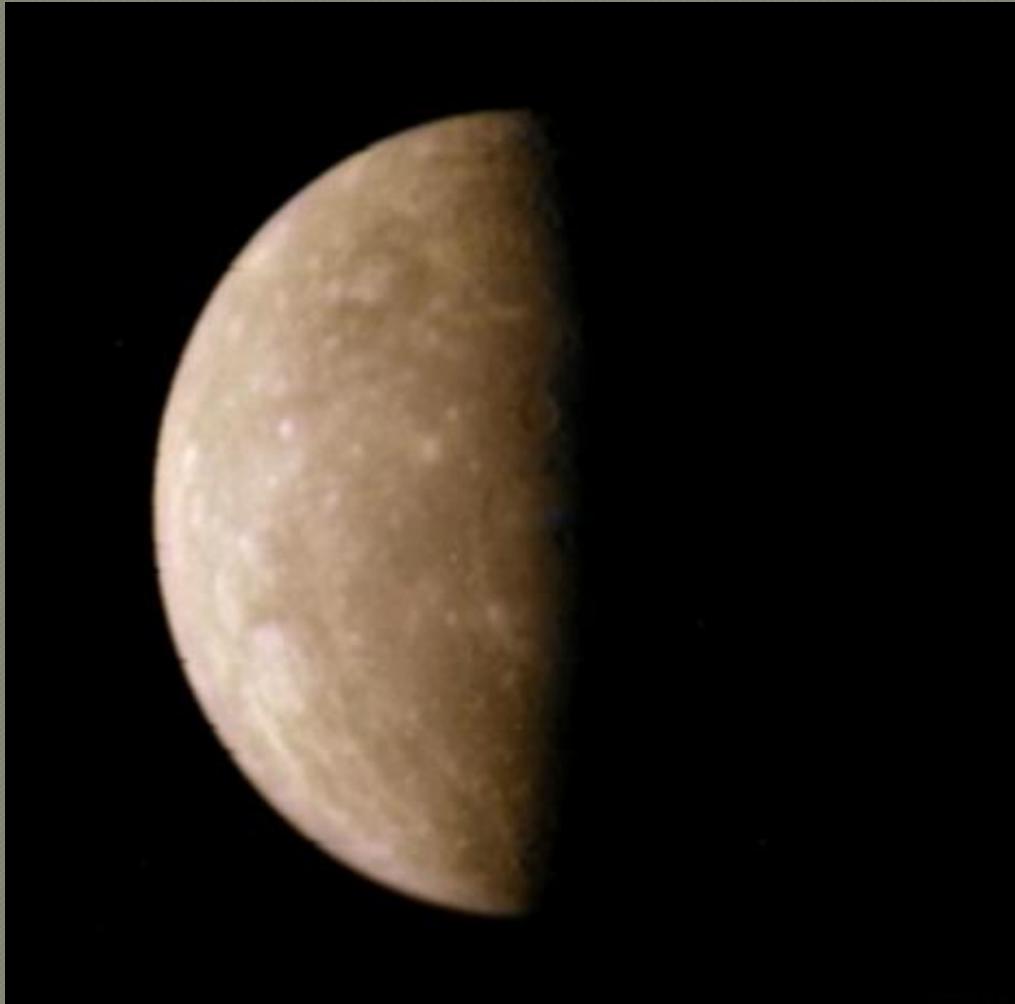
Меркурий — наименее изученная планета земной группы. Только два аппарата были направлены для его исследования. Первым был «[Маринер-10](#)», который в 1974—1975 годах трижды пролетел мимо Меркурия; максимальное сближение составляло 320 км. В результате было получено несколько тысяч снимков, охватывающих примерно 45 % поверхности планеты. Дальнейшие исследования с Земли показали возможность существования водяного льда в полярных кратерах.



Кратер



Кратер Койпер (чуть ниже центра). Снимок КА MESSENGER



Меркурий в
натуральном
цвете