

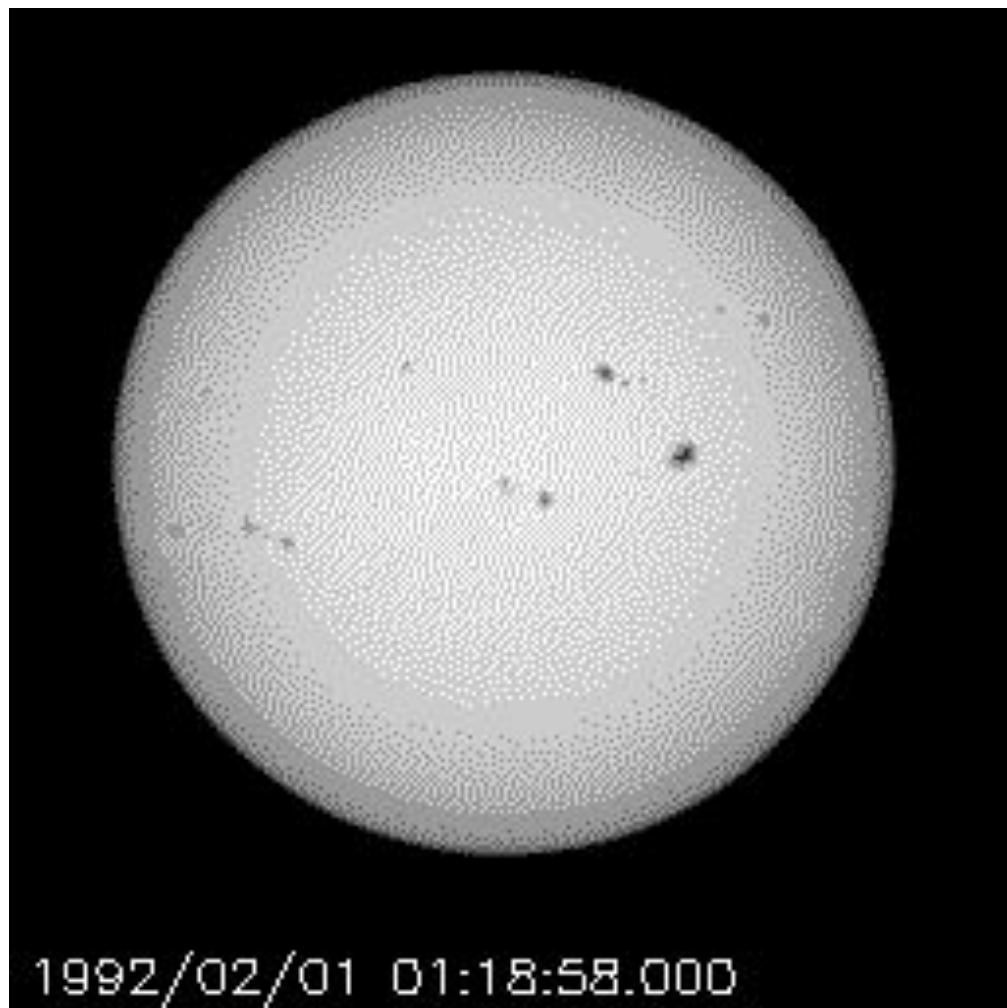


Общие характеристики

- **Масса** Солнца составляет 99,866 % от массы всей Солнечной системы
- **Видимый угловой диаметр** — 31'31" в январе,
- 32'31" в июле
- **Средний диаметр** $1,392 \cdot 10^9$ м (109 диаметров Земли)
- **Масса** $1,9891 \cdot 10^{30}$ кг (332 982 масс Земли)
- **Средняя плотность** 1409 кг/м³ (плотность воды в Мёртвом море)
- **Ускорение** $274,96$ g)

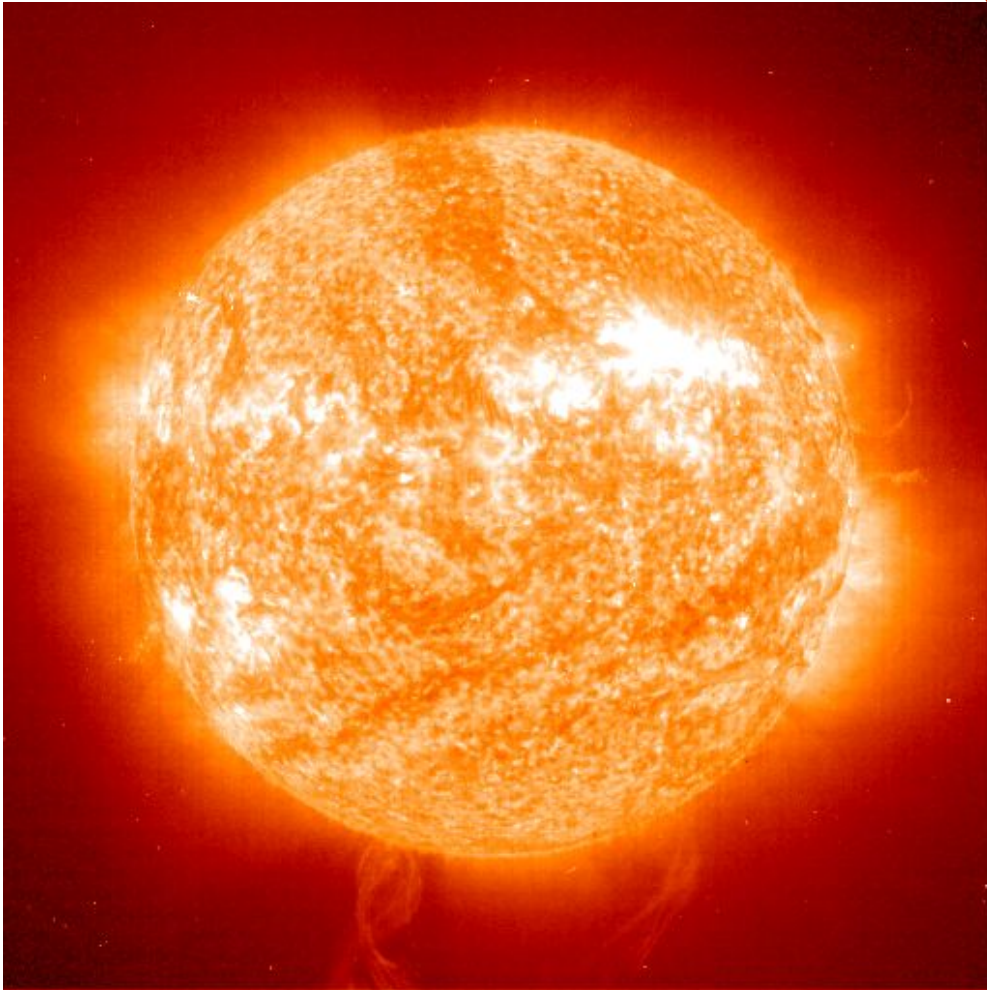


Вращение Солнца



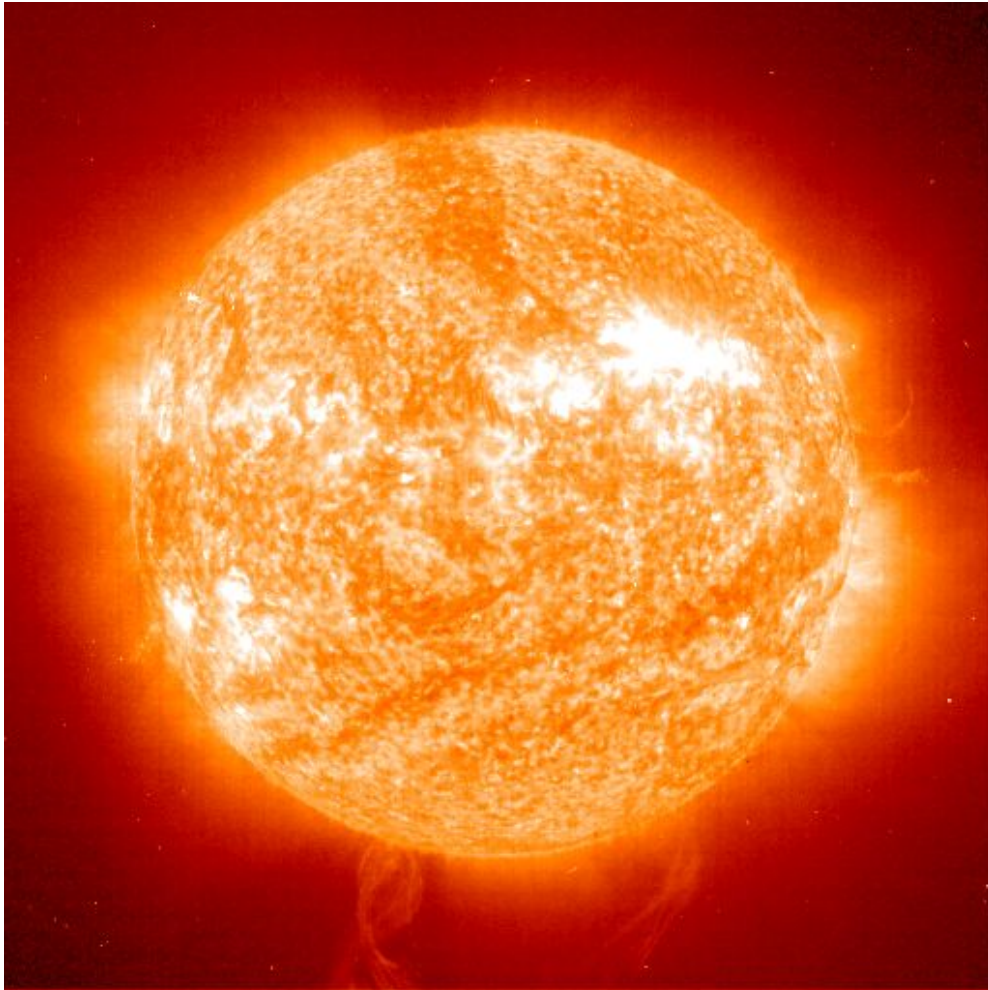
- **Вращение по зонам**
(определяется по изменению положения пятен)
- **Период вращения**
на экваторе 25,05 дней,
на полюсе 34,3 дней
- **Скорость вращения**
видимых слоев на экваторе 7284 км/ч

Солнечное излучение



- Излучение Солнца характеризуется **солнечной постоянной** — количеством энергии, проходящей через площадку 1 м^2 , перпендикулярную солнечным лучам, за 1 сек. На расстоянии, равном орбите Земли, она равна 1370 Вт/м^2
- **Светимость Солнца** (энергия, излучаемая за 1 сек со всей поверхности) $3,846 \cdot 10^{26} \text{ Вт}$

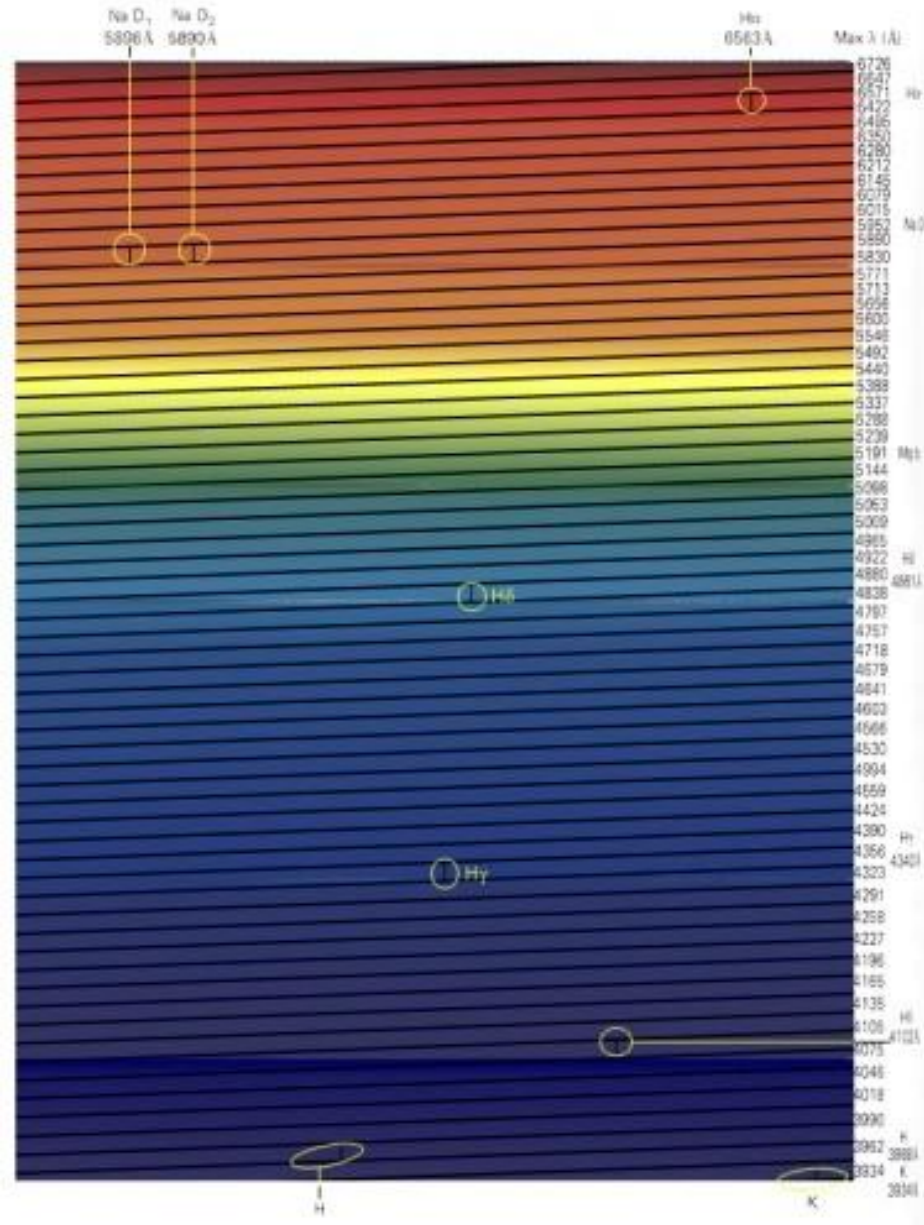
Солнечная энергия



- Солнце вырабатывает энергию путём термоядерных реакций.
- Большая часть энергии вырабатывается при протон-протонной реакции, в результате которой из четырёх протонов образуется гелий.
- За каждую секунду в излучение превращаются 4,26 млн тонн

Химический состав

- Солнечный спектр - спектр поглощения
- Солнце состоит из водорода



Температура Солнца



- Закон Стефана-Больцмана

$$E = \sigma T^4$$

- Закон Вина

$$\lambda_{\max} = \frac{0,0028999}{T}$$

- Эффективная температура поверхности Солнца 6000К
- Температура в центре Солнца 13 5000 000К

Внутреннее строение Солнца



- Зона термоядерных реакций (ядро) 0-0,3 R
- Зона переноса лучистой энергии
0,3 – 0,7 R
- Конвективная зона
0,7-1 R
- Атмосфера

Строение атмосферы Солнца



- Фотосфера
- Хромосфера
- Солнечная корона

Строение атмосферы Солнца

	Условие наблюдения	Внешний вид	Физические характеристики	Наблюдаемые образования
Фотосфера				
Хромосфера				
Солнечная корона				

Строение атмосферы Солнца

	Условие наблюдения	Внешний вид	Физические характеристики	Наблюдаемые образования
Фотосфера	Видимая сфера	Сфера света	Высота 200-300 км Температура 4000-8000 К	Пятна Факелы
Хромосфера	Полное солнечное затмение	Розовая каёмка	Высота 10-14 тыс.км Температура 5000-50 000К	Вспышки (быстрое увеличение яркости участка)
Солнечная корона	Полное солнечное затмение	Лучистое жемчужное сияние	Температура 2 000 000К	Протуберанцы Солнечный ветер

Строение атмосферы Солнца

- Фотосфера



- Хромосфера

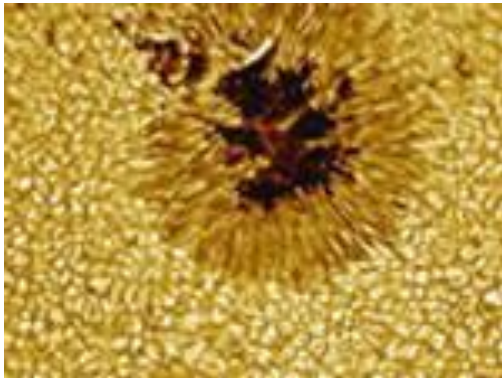


- Солнечная корона

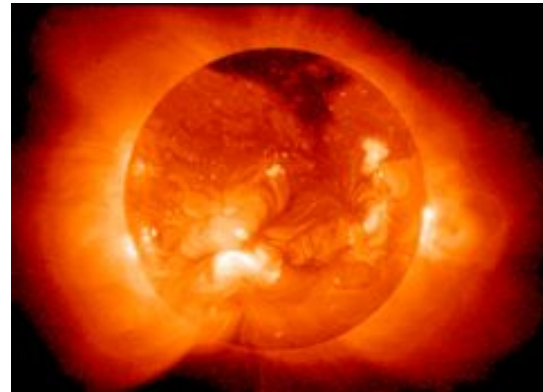


Активные образования

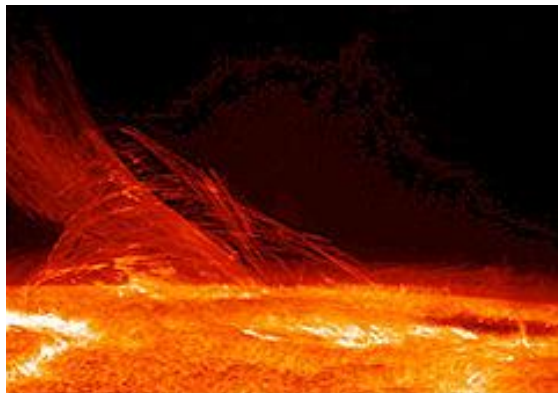
- Пятна и факелы



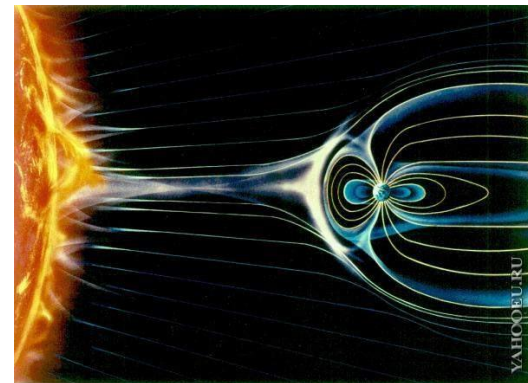
- Вспышки



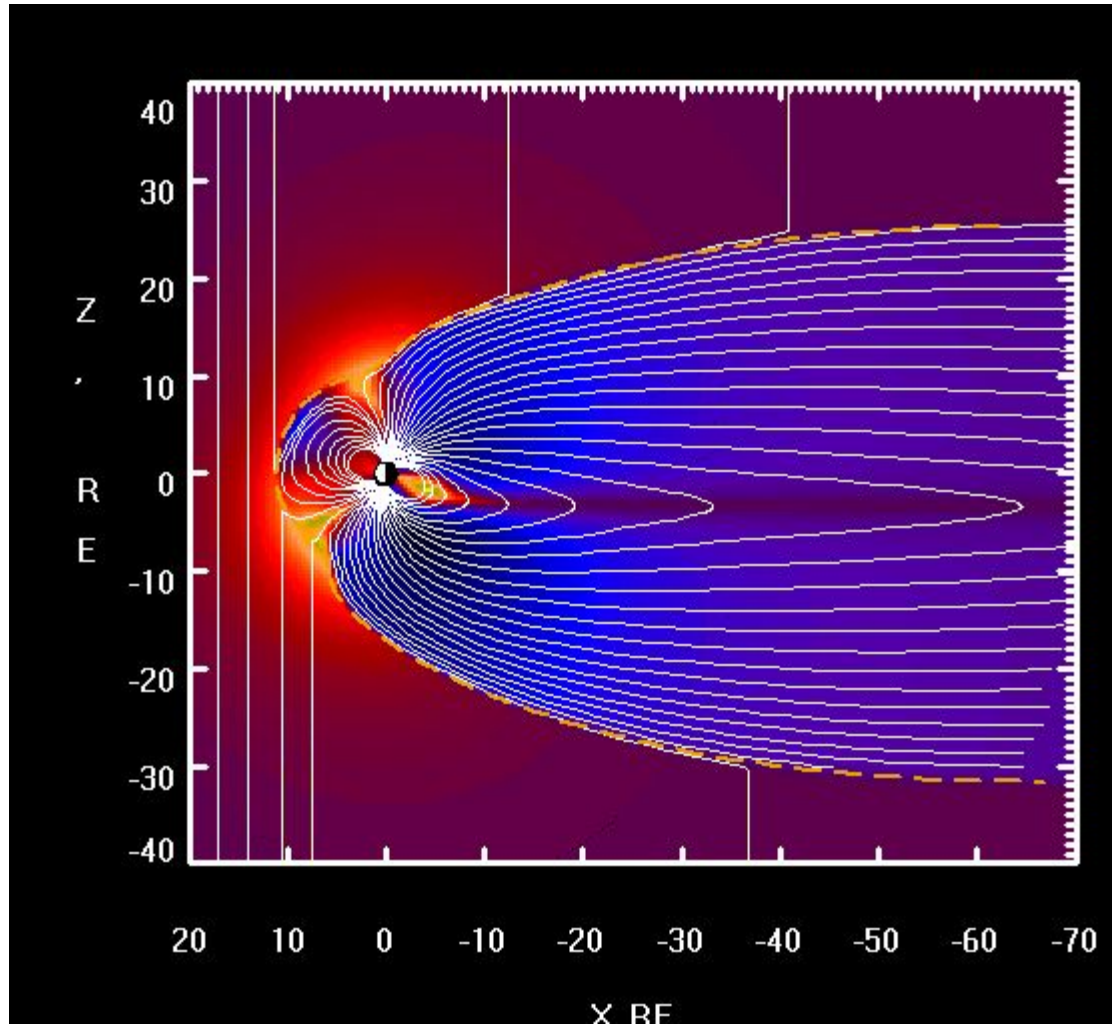
- Протуберанцы



- Солнечный ветер



Земли под действием солнечного ветра



Солнечная активность

- Солнце обладает сильным магнитным полем, напряжённость которого меняется со временем и которое меняет направление приблизительно каждые 11 лет, во время солнечного максимума.
- Во время солнечной активности наблюдается
- На Земле усиливаются полярные сияния в высоких и средних широтах и геомагнитные бури, которые негативно сказываются на работе средств связи, средств передачи электроэнергии, а также негативно воздействует на живые организмы

