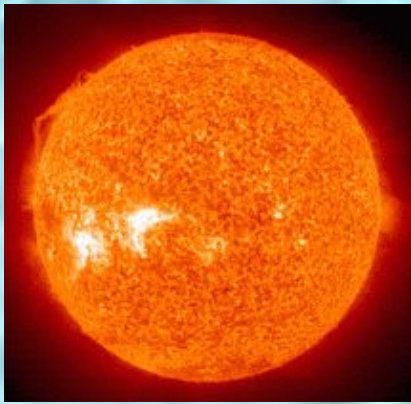


Тема: Солнце и жизнь Земли

Воронецкий Никита

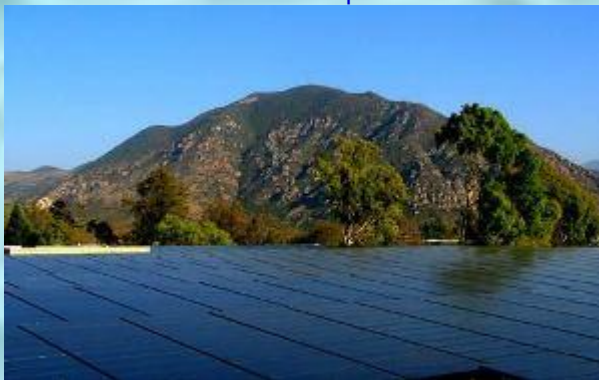
Использование солнечной энергии



Из всей энергии Солнца (светимости $=3,876 \cdot 10^{26}$ Вт/с) – Земля получает около $2 \cdot 10^{17}$ Вт солнечной лучистой энергии, т.е. за год около 100 триллионов тонн в условном топливе. Это в десять тысяч раз больше, чем нам нужно. Эта энергия нагревает поверхность Земли (воду, сушу, атмосферу) – поддерживая тепловой режим и биосферу на Земле. Человечество только начинает выявлять и использовать потенциал этой энергии.



Строящаяся солнечная электростанция Nevada Solar One мощностью 64 МВт (долина Эльдorado, штат Невада, США).
Окончание - март 2007г.



- а). **Гелиотехнические установки** = различные типы солнечных теплиц, парников, опреснителей, водонагревателей, сушилок.
- б). **Плавка** – плавление тугоплавких металлов = солнечные лучи собирают в фокусе вогнутого зеркала, где создается высокая температура.
- в). **Солнечные батареи** = превращение солнечной энергии в электрическую.

Электростанции - первая мощностью 5 МВт, п. Щелково, Крымская астрофизическая обсерватория (1985г).

крыши домов – отопление и освещение
космические аппараты
микрокалькуляторы
электромобили

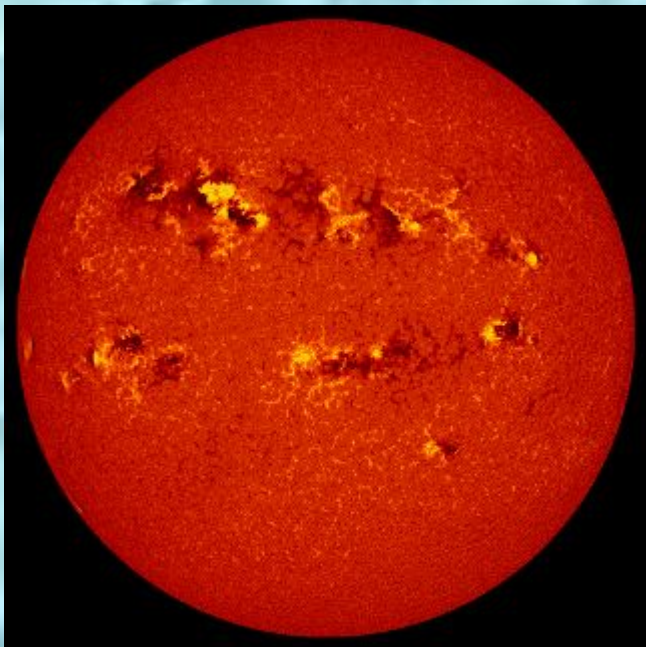


Воздействие излучения на Землю



Впервые подробно данным вопросом занялся **Александр Леонидович ЧИЖЕВСКИЙ** (1897-1964) биофизик, археолог, основоположник гелиобиологии, с 1915 до 1930г публикует серию работ, в которых показывает значение периодической деятельности Солнца, космической активности, на процессы, происходящие в биосфере Земли.

Коротковолновое излучение



А) Электромагнитное доходит до Земли за 8,3 минуты.
1. Коротковолновое излучение - за 3,5 млрд. лет интенсивность излучения возросла на 25%. Оно приходит в основном из слоев хромосферы и короны.

а). Гамма – излучение ($\lambda < 10^{-10} \text{ м}$) – порождаются вспышками - внезапное выделение энергии в верхней хромосфере или нижней короне.

б). Рентгеновское ($10^{-14} \text{ м} < \lambda < 10^{-7} \text{ м}$) от верхних слоев хромосферы и короны невидимое, мощное в годы активности (возрастает в 10-100 раз), резко возрастает в момент вспышек. Открыл лучи в 1895г **В.К. Рентген** (1845 – 1923, Германия – первый Нобелевский лауреат 1901г).

в). Ультрафиолетовое ($10^{-8} \text{ м} < \lambda < 3,8 \cdot 10^{-7} \text{ м}$) исходит от хромосферы. Возрастает в 2 раза в моменты вспышек. Открыл в 1801г **И. Риттер** (1776-1810, Германия).

Действие:

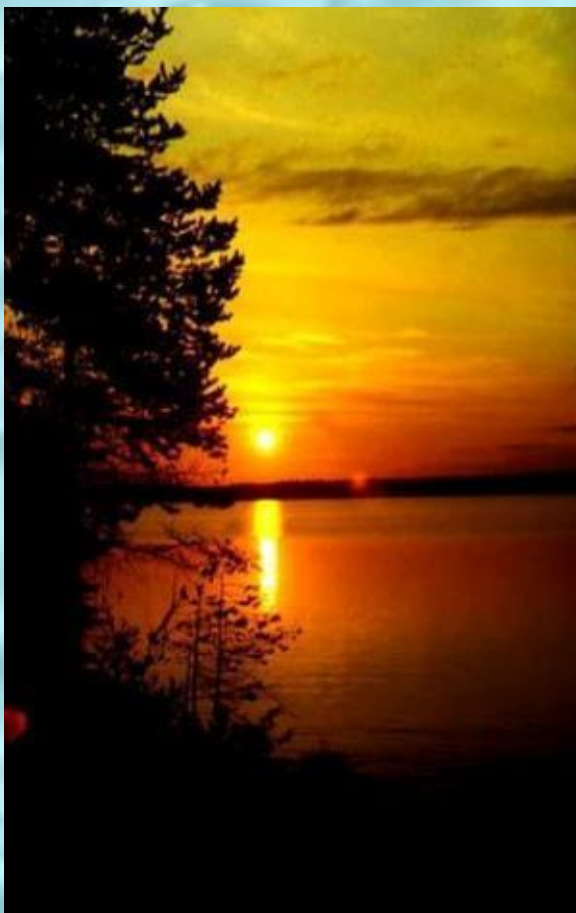
1) Ионизирует верхний слой земной атмосферы $h=200-500 \text{ км}$ (образуется ионосфера, открыта в 1924г **Э.В. Эптон** (1892-1965, Англия).

2) Сказывается на распространении радиоволн: отражение, нарушение связи и т.д. состояние ионосферы меняется в зависимости от солнечной активности.

3) Вызывает биологическое действие: убивают бактерии, вызывают загар и т.д.

Не пропускается излучение Озоновым слоем Земли (O_3 на высоте = 20-25 км). Защищает от прохождения коротковолнового излучения все живое на Земле.

Коротковолновое излучение



г). **Видимый свет** ($380\text{нм} < \lambda < 760\text{нм}$) от красного до фиолетового. Исходит от фотосферы, атмосфера задерживает 20% и рассеивает (поэтому небо голубое).

1) Почти все сведения об окружающем мире мы получаем благодаря зрению.

2) Свет является обязательным условием развития растительности.

д). **Инфракрасное** ($0,74 \text{ мкм} < \lambda < 2 \text{ мм}$) – тепловое излучение. Открыл и исследовал лучи в 1800г астроном **В.Гершель** (1738-1822, Англия). Источник – любое нагретое тело.

Применяется для:

1) сушка окрашенных изделий, древесины и т.д.

2) медицина (абдоминальная хирургия, гипертония и т.д.)

3) приборы ночного видения

4) строительство (тепловизоры и т.д.)



тепловизор TN9100

2. Радиоизлучение Солнца

Солнце – мощный источник радиоизлучения на всех волнах $8\text{мм} < \lambda < 1000\text{ м}$.

Верхняя хромосфера излучает сантиметровые волны, средние и нижние слои - миллиметровые волны, корона излучает дециметровые и метровые волны.

Радиоизлучение открыто первым радиоастрономом **Гроут Ребер** (1911-2002, США) в 1944г на $\lambda = 18,7\text{м}$ (было отменено еще 25.02.1942г британскими военными на $\lambda = 5,45\text{м}$ и $3,75\text{м}$).

Изучение радиоизлучение осуществляется с помощью радиотелескопов.



ССРТ — специализированный солнечный радиотелескоп Иркутского института Солнечно-Земной Физики (организован в 1960г), предназначенный для изучения солнечной активности в микроволновом диапазоне ($5,7\text{ ГГц}$, $\lambda = 5,2\text{ см}$), где процессы, происходящие в солнечной короне, доступны наблюдениям по всему солнечному диску. ССРТ расположен в 220 км от Иркутска. Это крестообразный интерферометр, состоящий из двух линий 128×128 параболических антенн диаметром 2,5 метра, установленных эквидистантно с шагом 4,9 метра и ориентированных в направлениях восток—запад и север—юг. Длина каждой из линейных баз интерферометра — 622,3 метра. Введен в строй в 1984г.

а). **Постоянная составляющая** = постоянное радиоизлучение вызванное горением плазмы спокойного Солнца - почти не меняется по интенсивности.

б) **Переменная составляющая** = всплески, “шумовые бури”, которые длятся от нескольких часов для нескольких дней. Через 10 минут после сильной солнечной вспышки радиоизлучение Солнца возрастает в тысячи (миллионы) раз и длятся от нескольких минут до часов.

б) Корпускулярное излучение



Через 1-2 суток доходит до Земли.

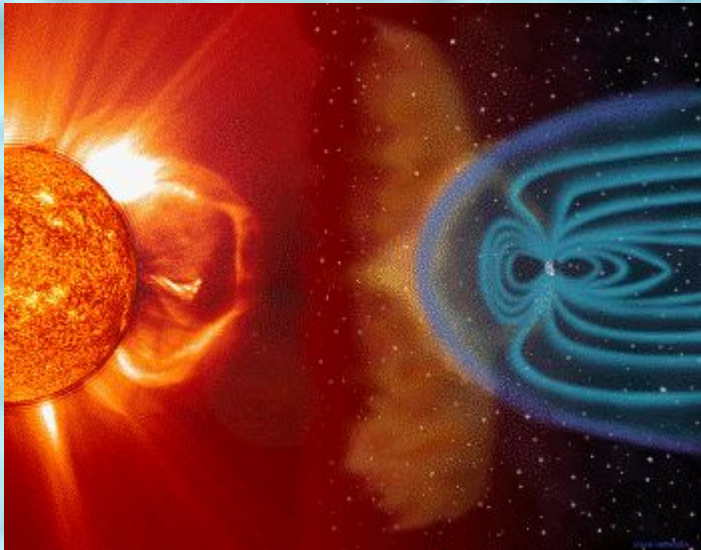
“Солнечный ветер” = поток частиц (ядра He, ионы некоторых элементов, протоны, электроны - образующих разряженную плазму). Открыт в 1959г АМС “Луна-2”. Впервые на его существование в 1898г указывает астрофизик **Ф.А. Бредихин** (1831-1904).

При спокойном Солнце выбрасывается со $V=10$ км/с, а при взрывных процессах до 1000 км/с. Выброс частиц осуществляется через корональные дыры.

Земли частицы достигают при $V=350$ км/с (при вспышках до 450 км/с), неся с собой и магнитное поле. Концентрация $n= 10$ част/см³, $T=10^6$ К.

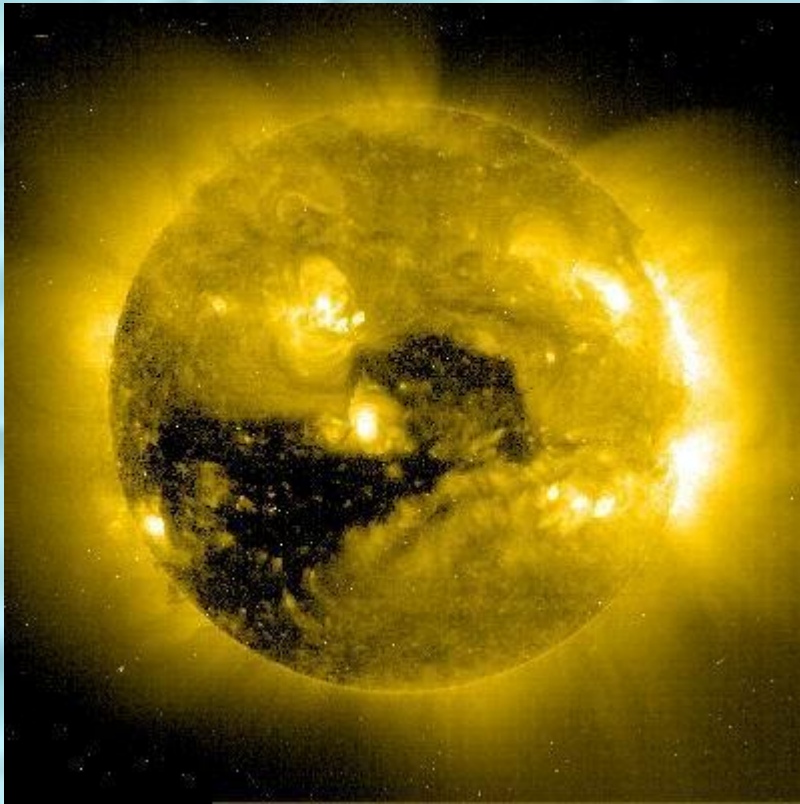
Вызывает:

- а). **Магнитные бури** – кратковременное изменение магнитного поля Земли;
- б). **Полярное сияние** = проникновение по полюсам в атмосферу частиц, вызывающих свечение атмосферы на высотах 80 - 1000км. (преобладают зеленые и красные линии кислорода).
- в). **Изменение тропосферы** = сказывается на погоде.
- г). **Влияние на биосферу** = в частности человека: состояние здоровья, неблагоприятные дни и т.д.



д). **Пополняет частицами радиационные пояса** Земли и хвост магнитосферы Земли, вытянутый в сторону, противоположную от Солнца.

Космические лучи и корональные дыры



Фотография Солнца в диапазоне мягкого рентгеновского излучения. Корональные дыры проявляются в виде тёмных образований.

2). *Космические лучи* = открыты в 1912г **В. Ф. Гесс** (1883-1964, США) назвал космическими в 1926г **Р.Э. Милликен** (1868-1953, США).

= от Солнца (в период хромосферных вспышек) за 10-30 мин доходят до Земли. Хромосферные вспышки образуют “корональные дыры” (до 15% поверхности) - области крайне разряженной и прозрачной короны с открытым в межпланетное пространства магнитным полем, которая в этих местах сильно расширяется (пузырь), образуя усиление корпускулярного и коротковолнового излучения.

= от сверхновых звезд. Это ядра атомов Вселенной с большой энергией $10^7 - 10^{10}$ эВ и концентрацией 1часть/см³ в 1 сек.

Первые наблюдения выбросов корональной массы на диске Солнца были выполнены на Сибирском солнечном радиотелескопе (ССРТ).

Проведенные исследования показали связь выбросов корональной массы как с эрупцией волокон (протуберанцами), так и со вспышками.

Служба Солнца

Образованы при многих обсерваториях. В России была организована **Матвеем Матвеевичем Гусевым** (1826-1866) в 1865г в Вильнюсской обсерватории, где он приступил к систематическому измерению положения пятен на диске Солнца. В СССР служба была снова организована в 1932 г.

Задача: наблюдение за Солнцем для всестороннего и непрерывного исследования солнечной активности и ее связи с геофизическими явлениями - “прогноз” солнечных вспышек для своевременного предотвращения нарушения радиосвязи; обеспечение безопасности пребывания человека в космическом пространстве и т.д.

Функционируют три мировых центра по сбору солнечных данных: в России, США и Франции; издаётся несколько международных каталогов солнечной активности. В Интернете постоянно публикуются бюллетени солнечной и геофизической активности.

В СССР служба включала около 20 обсерваторий, обеспечивающих наблюдения Солнца в течение 12 час ежедневно. Результаты публиковались в ежемесячном бюллетене "Солнечные данные" Пулковской обсерватории. В масштабе всего мира были организованы кооперативные исследования - Международный геофизический год (1957-1958), Международный год спокойного Солнца (1964-65), а также ряд более узких программ (протонных вспышек и т.д)

