Задание 1-8.

Определение высокоширотных зон повышенной корпускулярной радиации в периоды интенсивных солнечных космических лучей.

Выполнил Лапин Ярослав. 06/06/2011.

Исходные данные

Данные были получены со спутника NOAA за 8 сентября 2002. На сайте cdaweb.gsfc.nasa.gov¹ нужно было выбрать спутник NOAA и Instrument— Particles, и выбрать:

- Fractional Day of Year
- Latitude
- Longitude
- MEPED Count Rates for 0 Deg. telescopes, 4 proton and 2 electron energy bands (counts 0dg)

Обработка данных

Файл был переведён в формат пригодный для дальнейшей обработки

¹http://cdaweb.gsfc.nasa.gov/istp_public/

Преобразование долготы

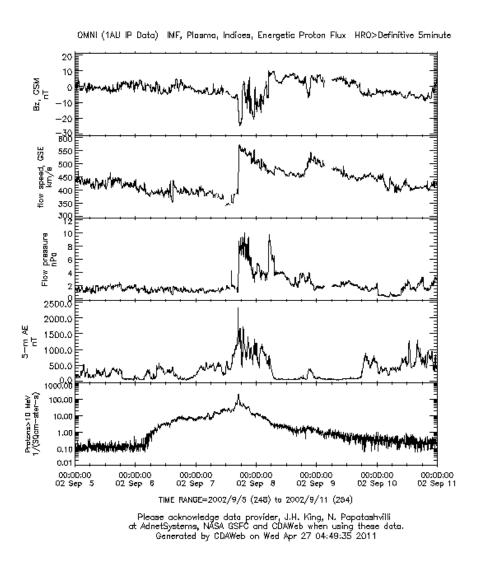
Не очень понятно почему, но мы сдвинули координаты от 180 до 360 градусов в область -180—0.

Программа для визуализации

Та же что и в задании $1-5^2$ без каких-либо изменений.

 $^{^2} https://github.com/JLarky/magnetosphere-magnetic-field/blob/master/task_1.5/plot.py$

Данные в солнечном ветре



Из данных видно, что большой поток частиц начинается, когда резко увеличивается давление и отрицательная Bz-компонента.

Энергетические спектры до и во время потока высокоэнергичных частиц

Видно, что как и в условиях с низким потоком высокоэнергичных частиц наиболее опасными зонами являются зоны Бразильской аномалии и высокоширотная область.

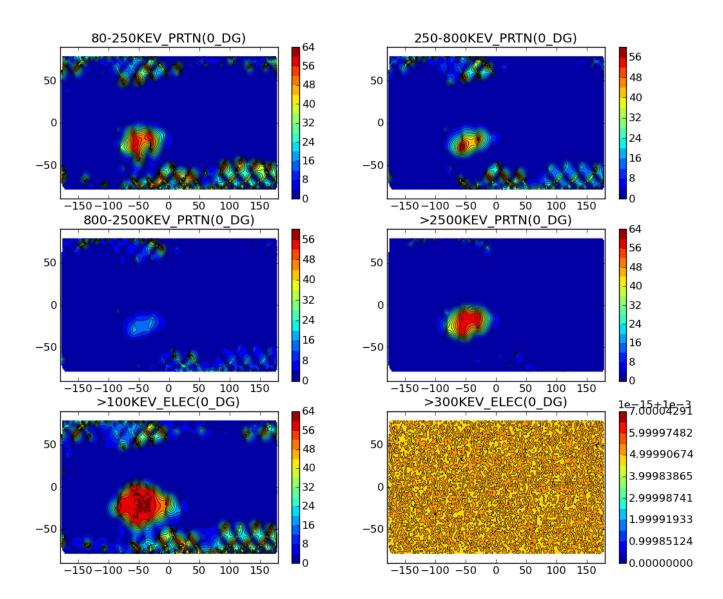


Figure 1: 05-07-2011

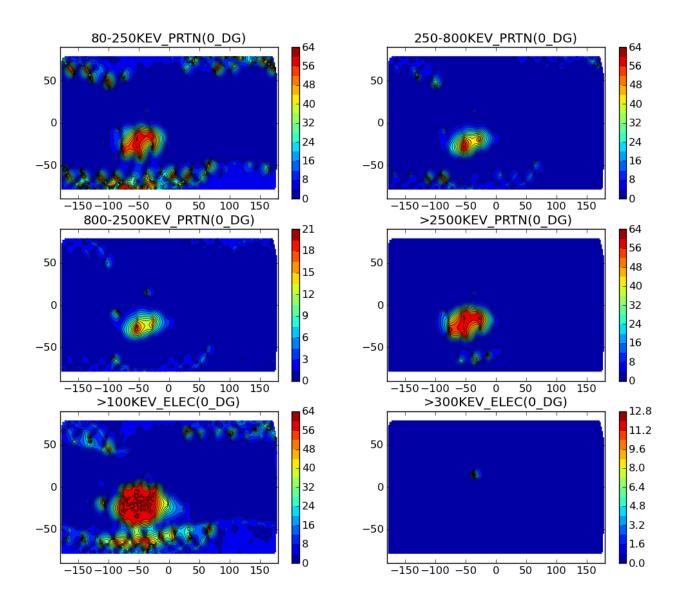
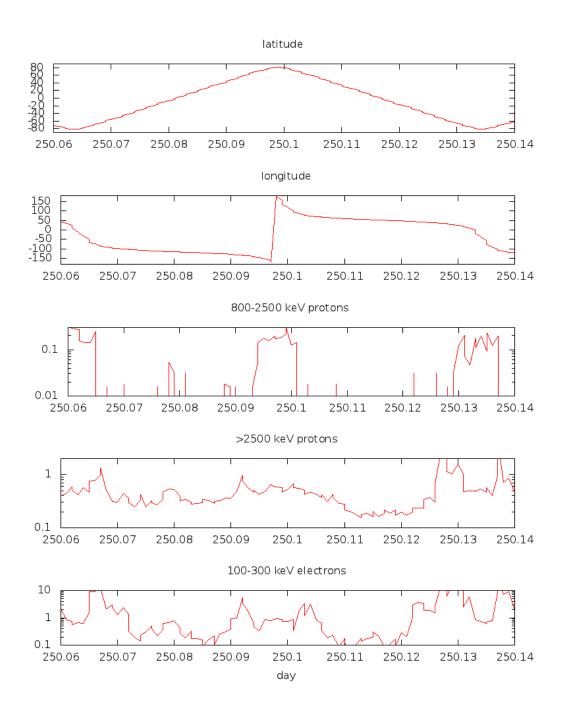


Figure 2: 08-07-2011

Сравнение потока протонов и электронов при спокойных условиях



Сравнивая высыпания протонов 0.8—2.5 кэВ с электронами 100—300 кэВ видно, что интенсивность высыпания электронов максимальна в области полярного овала и имеет "яму" в интенсивности в полярной шапке, в то время как в протонах интенсивность высыпаний остаётся неизменной при пролёте всей высокоширотной области.