# 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.gov<sup>1</sup> 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

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>http://cdaweb.gsfc.nasa.gov/istp\_public/

## Преобразование долготы

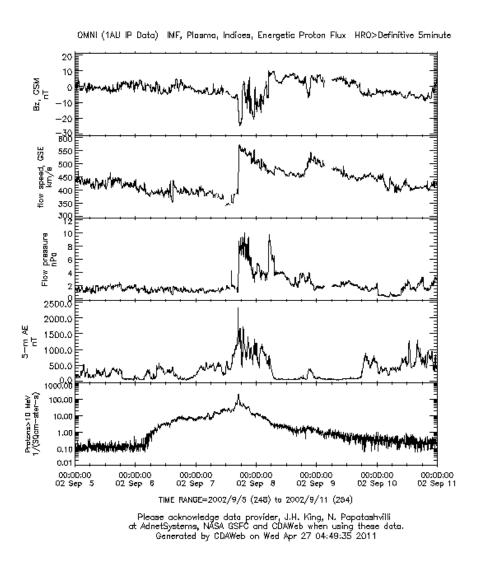
Не очень понятно почему, но мы сдвинули координаты от 180 до 360 градусов в область -180—0.

### Программа для визуализации

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

 $<sup>^2</sup> https://github.com/JLarky/magnetosphere-magnetic-field/blob/master/task\_1.5/plot.py$ 

#### 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.

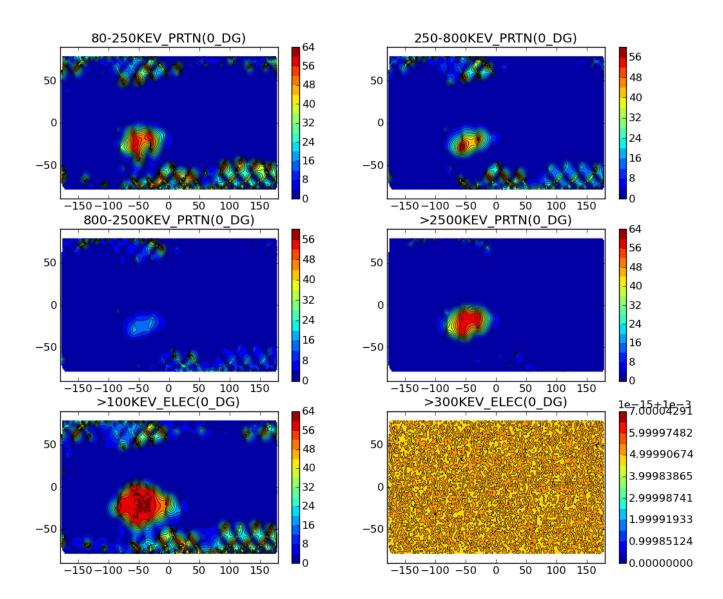


Figure 1: 05-07-2011

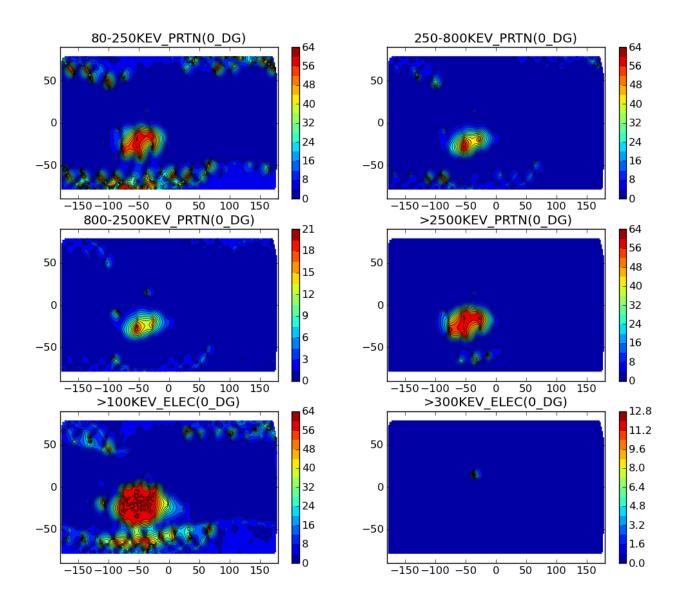
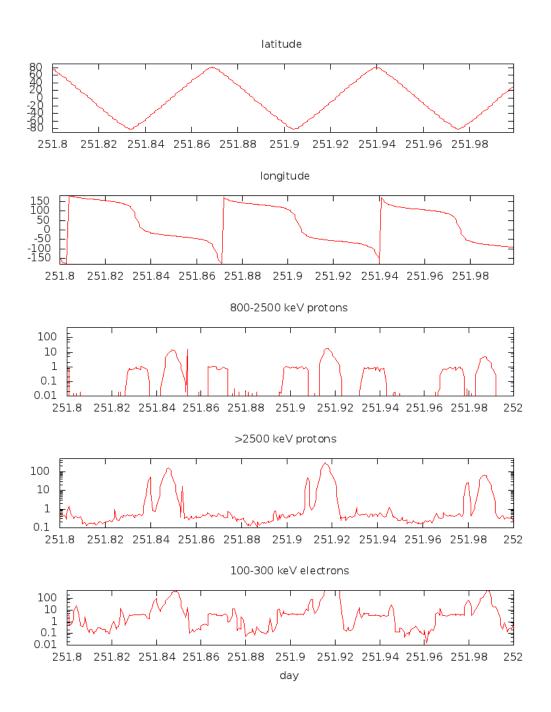


Figure 2: 08-07-2011

#### Сравнение потока протонов и электронов



Из графика видно, что полярная область высыпания протонов 800–2500 кэВ уже и выше по широте, чем область высыпания электронов.