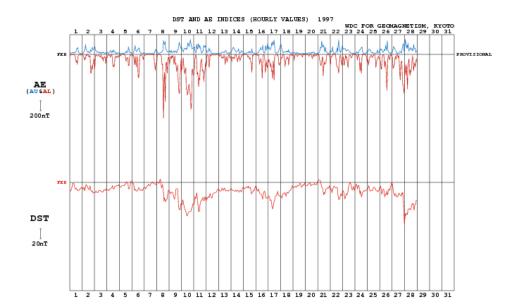
Задание 1-1.

Расчёт геомагнитного поля вдоль траектории высокоапогейного спутника в спокойный период и период магнитной бури.

Выполнил Лапин Ярослав. 21/11/2010.

Данные

Спутниковые данные были получены с сайта cdaweb.gsfc.nasa.gov¹, данные со спутника Polar в период с 15 по 18 февраля 1997 года. Использовалась опция **Use coarse noise filtering** (но это похоже не помогло). Данные AE- и DSP-индексов были взяты с wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp², откуда видно, что с 15 по 18 число была слабая магнитная буря.



Код

```
subroutine compare(IYEAR, IDAY, IHOUR, MIN, ISEC, XGSM, YGSM, ZGSM,
          BXGSM,BYGSM,BZGSM, Kp_interval)
        dimension parmod(10) ! -- dummy
        COMMON /GEOPACK1/ STO, CTO, SLO, CLO, CTCL, STCL, CTSL, STSL, SFI, CFI,
        SPS, CPS, SHI, CHI, HI, PSI, XMUT, A11, A21, A31, A12, A22, A32, A13, A23, A33,
        DS3,CGST,SGST,BA(6)
        CALL RECALC(IYEAR, IDAY, IHOUR, MIN, ISEC)
ps = psi ! from recalc
iopt = Kp_interval
c output: bx,by,bz --- extraterresial sources
        call t89c(iopt,parmod,ps,XGSM,YGSM,ZGSM,bx,by,bz)
c output: HXGSM,HYGSM,HZGSM --- internas sources
call IGRF_GSM (XGSM,YGSM,ZGSM,HXGSM,HYGSM,HZGSM)
c compare total field
write (2,'(6f12.4)') HXGSM+bx,HYGSM+by,HZGSM+bz, BXGSM,BYGSM,BZGSM
        compare extraterresial sources only
write (3,'(6f12.4)') bx,by,bz, BXGSM-HXGSM,BYGSM-HYGSM,BZGSM-HZGSM
end subroutine compare
```

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

²http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/dstae/index.html

Результат

Видно, что хотя модельное поле и довольно сильно отличается от поля из данных, но это отличие не заметно на графике полного поля. А скачки в компонентах магнитного поля со спутников возможно объясняются слишком маленьким расстоянием до Земли в эти моменты времени.

Так же видно, что данные лучше согласованы с случаем IOPT=1, а не IOPT=5, что и следовало ожидать.

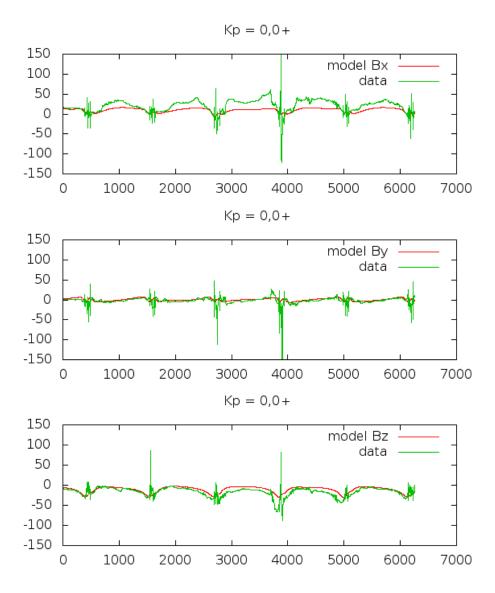


Figure 1: IOPT = 1

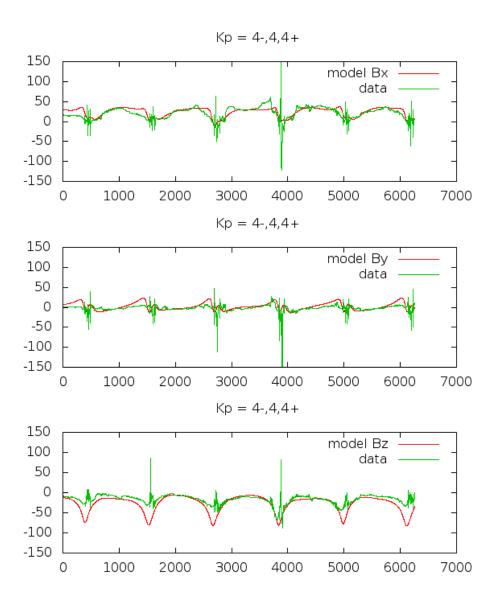


Figure 2: IOPT = 5

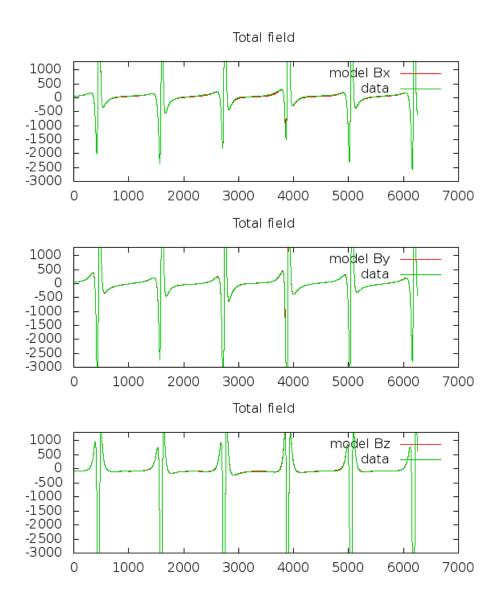


Figure 3: Полное поле