

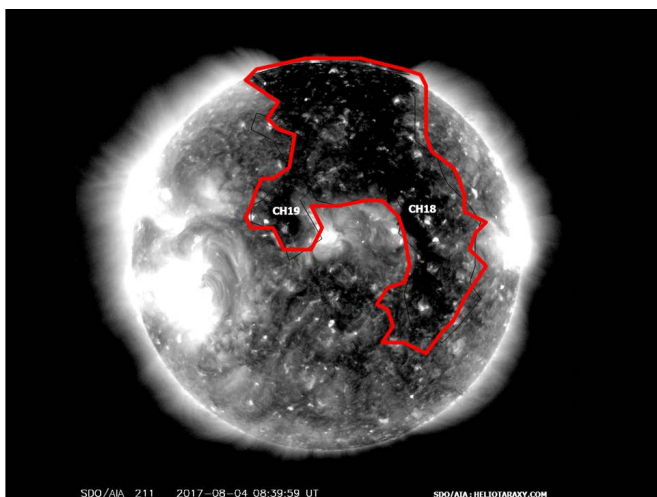
04 август 2017г/14ч45мин: Скоростта на слънчевия вятър достигна 660 км/с. Планетарни геомагнитни смущения (Kp=4)

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

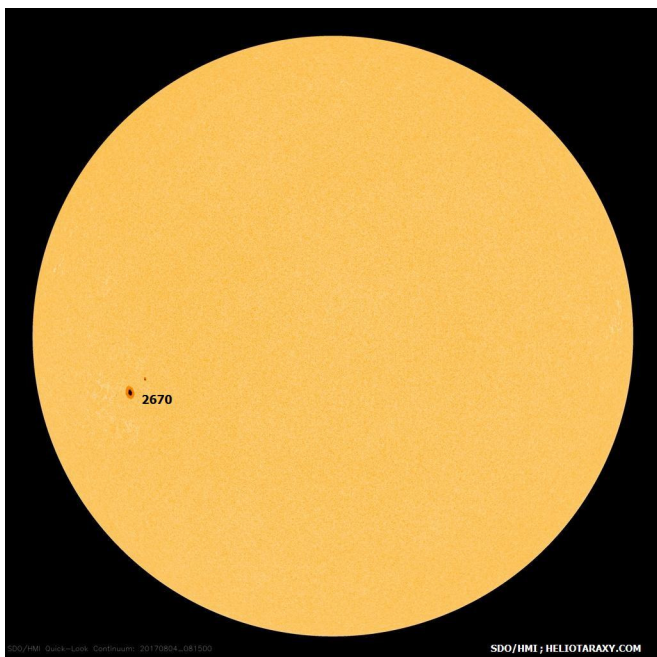
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Снощи около 21ч-21ч30мин българско време активната област 2670 генерира две суб-изригвания с мощностни показатели B2-B2.5 + две други след полунощ с максимуми близки до B1.0. "Базисното" (т.е. фоново) ниво на слънчевия рентгенов поток в течение на последното денонощие показва лек спад и през последните часове е около A5. Няма изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята.

На слънчевия диск се вижда групата петна 2670. Тя е в южното полукълбо и в близост до екватора. Магнитният ѝ клас вече "слезе" от "бета" на "алфа", т.е. магнитната ѝ структура деградира. Няма потенциални източници за средни изригвания от клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.

Голямата слънчева коронална дупка CH18 продължи да се разширява на юг. От друга страна приекваториалния край на северната полярна коронална дупка видимо се разширява на юг в зоната, разположена източно от CH18. Тя вече почти включи в себе си и малката коронална дупка CH19. Това развитие на обстановката може да създаде условия за геомагнитна активност и за интервала 06-09 август.



Слънчевите коронални дупки на 04 август 2017г: изображение в ултравиолетови лъчи (SDO/AIA)



Слънчевият диск на 04 август 2017г (SDO)

Боулдърското число е 13 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 12 (по данни от 17 наблюдения). Волфовото число е 12 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 75.

Днес, утре и на 06 август слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (04, 05 и 06 август). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 06 август ще е около 75.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последното денонощие скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята беше повлияна от приекваториалния край на слънчевата коронална дупка CN18. Тя нарастна от 400 км/с до около 660 км/с и в момента е вече 665 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -20nT и +20nT. В момента Vz е приблизително равна на -9nT. Активизацията на обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство доведе до нарастване и на геомагнитната активност.

Днес и утре скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане висока – до 600–700 км/с. Тя ще започне да спада на 06 август, но все още ще е значително завишена.. Ето защо днес и утре ще има условия за планетарни геомагнитни бури с малка или средна мощност (Kp=5 или 6, бал G1 или G2) **(***!!!***)**, а на 06 август са възможни планетарни геомагнитни смущения.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше предимно активна. Две планетарни геомагнитни смущения (Kp=4) с обща продължителност от 15 часа имаше през нощта и сутринта в интервалите 18ч-03ч и 06ч-12ч българско време. Над България геомагнитната обстановка беше смутена снощи в интервала 21ч-24ч и тази сутрин между 09ч 12ч българско време.

Потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) беше близо до обичайния фон.

Днес геомагнитната обстановка ще е между смутена и планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6, бал G2) **(****!!!****)**, утре – между смутена и планетарна буря с малка мощност (Kp=5, бал G1) **(****!!!****)**, а на 06 август – между спокойна и активна. Вероятността за геомагнитни смущения (K=4) на средни ширини за днес и утре е по 35% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини (K=5) за днес е 35%, за утре е 25% а за 06 август е 10%. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност (K=6) на средни ширини за днес е 20%, за утре е 5%, а за 06 август е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (04 – 06 август) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV;СЕЧ) ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря (бал S1 или по-висок) е малка.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2017-08-04/14ч45мин (UT= 11ч45мин)