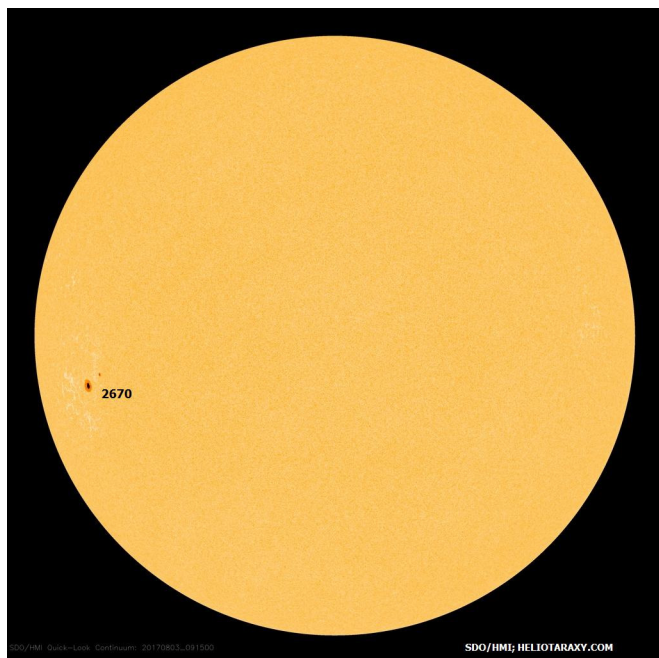


03 август 2017г/15ч30мин: Слънчевата коронална дупка CN18 ще предизвика планетарни геомагнитни бури утре и на 05 август

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Около 03ч българско време активната област 2670 (т.е.старата 2665) генерира единственото по-забележимо еруптивно събитие – суб-изригване с мощностен показател около В9. "Базисното" (т.е.фоново) ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е около А7. Няма изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се вижда групата петна 2670. Тя е в южното полукълбо и в близост до еkvатора. Магнитният ѝ клас е "бета". Еруптивната ѝ активност много бързо намалява през последните дни и тя е източник на все по откъслечни суб-изригвания от мощностния клас В. Няма потенциални източници за средни изригвания от клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 03 август 2017г (SDO)

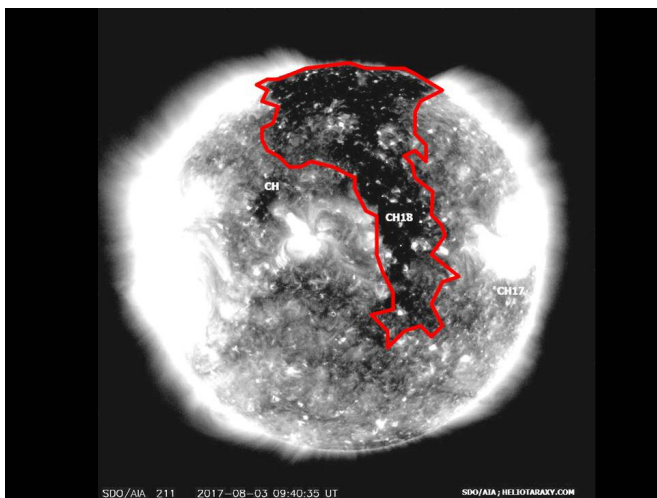
Боулдърското число е 12 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 12 (по данни от 26 наблюдения). Волфовото число е 12 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 75.

Днес, утре и на 05 август слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (03, 04 и 05 август). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 05 август ще е около 80.

## СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последното денонощие скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята беше в спокойния диапазон 320–410 км/с. В момента тя е около 395 км/с. Колебанията на вертикалната компонента ( $B_z$ ) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между  $-2nT$  и  $+5nT$ . Преобладаваха положителните стойности, т.е.  $B_z$  беше ориентирана предимно на север. В момента  $B_z$  е приблизително равна на  $+3nT$ .

Днес скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане в рамките на спокойните стойности – около и под 400 км/с. Утре обаче тя значително ще нарастне под влияние на голямата слънчева коронална дупка CH18. Същата е своеобразен протяжен "език" на северната полярна коронална дупка, който вече не само, че достига до екватора, но се е прехвърлил и в южното полукълбо на Слънцето. Тази обстановка ще се запази и на 05 август. Ето защо утре и на 05 август ще има условия за значителна геомагнитна активност, включително и за планетарни геомагнитни бури с малка или средна мощност ( $K_p=5$  или  $6$ , бал G1 или G2) **(\*\*\*!!!\*\*\*)** .



Слънчевите коронални дупки на 03 август 2017г: изображение в ултравиолетови лъчи (SDO/AIA)

## ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Днес геомагнитната обстановка ще е спокойна, утре ще е между спокойна и планетарна геомагнитна буря със средна мощност ( $K_p=6$ , бал G2) **(\*\*\*!!!\*\*\*)** , а на 05 август тя ще е между смутена и планетарна буря с малка или средна мощност ( $K_p=5$  или  $6$ , бал G1 или G2) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Вероятността за геомагнитни смущения ( $K=4$ ) на средни ширини за днес е 10%, а за утре и за 05 август тя е по 35%

на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини (K=5) за днес е 5% , за утре е 35% а за 05 август е 25%.  
Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност (K=6) на средни ширини за днес е около и под 1%, за утре е 20%, а за 05 август тя е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (03 - 05 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  
2017-08-03/15ч30мин (UT= 12ч30мин)