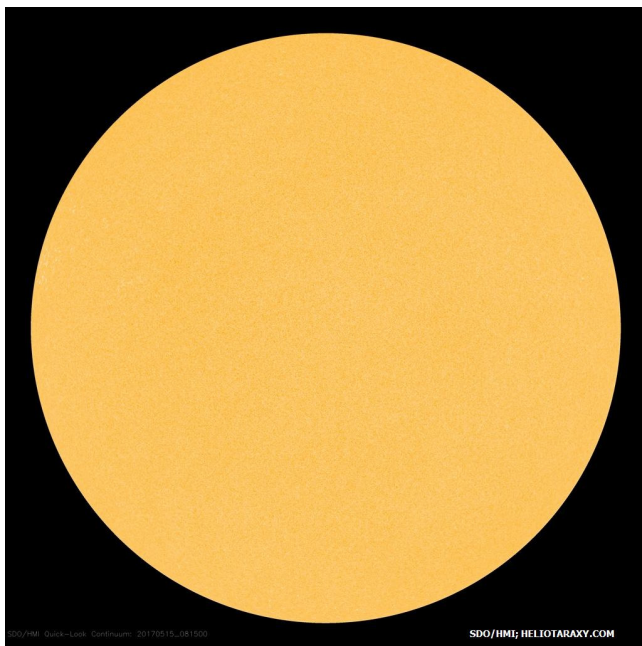


15 май 2017г/14ч45мин: Комбиниран ефект от слънчевата коронална дупка CN88 и изхвърлен на 13 май слънчев плазмен облак (CME) ще са причина за значителна геомагнитна активност утре и на 17 май

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. . Нямаше никакви значителни колебания на слънчевия рентгенов поток, а неговото средно ниво е около A4. Най-новите резултати от числения модел на слънчевия вятър (WSA Enlil) показват, че едно изхвърляне на коронална маса (CME) от 13 май следобяд, възникнало в резултат от ерупция на протуберанс ще засегне с периферията си Земята по-късно утре (16 май) (Според вчерашния модел на слънчевия вятър плазменият облас се движи по траектория, силно ориентирана ва юг и би трябвало да подмине нашата планета). Това събитие ще провокира значителна геомагнитна активност на 16 и 17 май. Тя ще се добави към CN HSS-ефекта, чийто източник ще бъде слънчевата коронална дупка CN88. Както вече отбелязахме в бюлетините от предните два дни короналната дупка CN88 ще повлияе върху скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята още тази вечер и ефектът ще се чувства поне през следващите два дни.

На слънчевия диск не се виждат петна. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 15 май 2017г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 0 (по данни от 23 наблюдения). Волфовото число е 0 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 70.

Днес, утре и на 17 май 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 едни от трите дни (15, 16 и 17 май). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре ще е 70, а на 17 май ще бъде около 75.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие скоростта на слънчевия вятър беше в диапазон 340–410 км/с с тенденция към нарастване. В момента тя е приблизително 410 км/с. Амплитудата на колебанията на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) рязко нарастна. Те бяха в диапазона между -15nT и +8nT. В момента Vz е приблизително равна на +4.5nT.

Скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята днес следобяс и тази вечер ще продължи да нараства. Нашата планета ще навлезе в зоната на влияние на слънчевата дългоживуща магнитно активна област (CIR), която е в челото на слънчевата коронална дупка CN88 с положителна полярност. Заради комбинирания ефект от срещата на Земята със слънчевия плазмен облак (CME) и влиянието на короналната дупка обстановката в близкото до Земята ММП ще остане дестабилизирана утре и на 17 май. Ето защо тази нощ (15 срещу 16 май) е възможно да има планетарно геомагнитно смущение (Kp=4). Утре (16 май) ще има условия за слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) (\*\*!!\*\*), а на 17 май може да се очаква и планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; G2) (\*\*!!\*\*).

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и смутена. Местни геомагнитни смущения са наблюдавани над отделни райони на Земята. Над България геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Днес геомагнитната обстановка ще бъде между спокойна и активна, утре тя ще е между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) (\*\*!!\*\*), а на 17 май – между смутена и планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; G2) (\*\*!!\*\*). Вероятността за геомагнитни смущения (K=4) на средни ширини е 40% за утре и 35% за 17 май. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) за средни ширини е 5% за днес, 15% за утре и 40% за 17 май. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини е около и под 1% за днес и утре, но е 15% за 17 май.

В рамките на 3-дневната прогноза (15 – 17 май) потоъкът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@AXY.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2017-05-15/14ч45мин (UT= 10ч45мин)