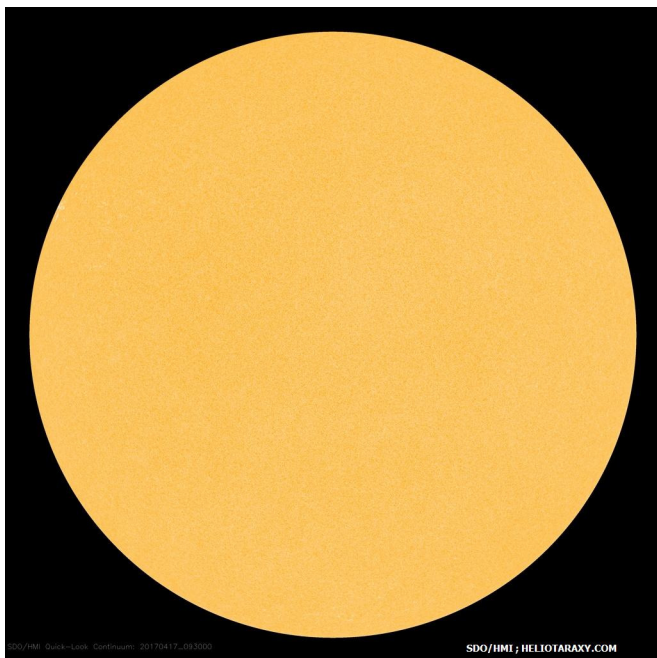


17април 2017г/23ч00мин:Геомагнитната буря закъснява?...

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше ниска. Рано призори около 05ч20мин българско време е регистрирано слабо изригване (~C2.0), чийто източник се намира непосредствено зад североизточния край на слънчевия диск. Най-вероятно това е старата активна област 2644. Предстои тя ще изгрее за наблюдателите от Земята през следващите 24–36 часа. Регистрирани са и 8–10 суб-изригвания от мощностния клас В. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток е около A9–B1.0. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ), които да се движат към Земята.

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



Слънчевият диск на 17 април 2017г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес е 0 (по данни от 29 наблюдения). Волфовото число е 0. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 75.

Утре и на 19 април слънчевата активност ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М е по 5% на ден за днес, утре и 19 април. Вероятността за големи изригвания от клас Х, както и за протонна (СЕЧ)ерупция е около и под 1% за всеки един от трите дни (17, 18 и 19 април). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 18 април ще е около 90. Очакваното покачване на слънчевата активност през следващите дни е главно във връзка с предстоящия изгрев на източния слънчев лимб на старата активна област 2644.

## СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята беше почти постоянна и в спокойния диапазон 320 –330 км/с. В момента тя е приблизително 325 км/с. Колебанията на вертикалната компонента ( $B_z$ ) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между  $-4nT$  и  $+2nT$ . По обща продължителност преобладаваха отрицателните стойности, т.е.  $B_z$  беше ориентирана предимно в южна посока. През последните часове обаче знакът на  $B_z$  е предимно положителен (северен). В момента  $B_z$  е приблизително равна на  $+3.5nT$ .

Скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята през следващите два дни (18(утре) и 19 април) ще нарастне поради СН НСС- ефект, чийто източник е слънчевата коронална дупка СН80. Геомагнитната активност ще нарастне и ще има условия за планетарни геомагнитни смущения ( $K_p=4$ ) но не са изключени и слаби планетарни геомагнитни бури ( $K_p=5$ ; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. (Прогноза за по-висока скорост на слънчевия вятър и съответно геомагнитна активност беше дадена и за днес. Поради промени в параметрите на слънчевите коронални дупки и свързаните с това сектори с по-висока скорост на слънчевия вятър обаче се случва доста често началото на съответните периоди на по-висока геомагнитна активност понякога да закъсняват. По всичко изглежда, че такъв е и този случай. )

## ГЕОФИЗЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Утре и на 19 април геомагнитната обстановка ще е между смутена и активна, но не е изключено да достига и до нива на слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5$ ; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ( $K=4$ ) за утре и за 19 април е по 40% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря ( $K=5$ ) на средни ширини е за същите два дни е по 20% на ден.

В рамките на 3-дневната прогноза (17–19 април) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10MeV$ ; СЕЧ) ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2017-04-17/23ч00мин (UT= 20ч30мин)