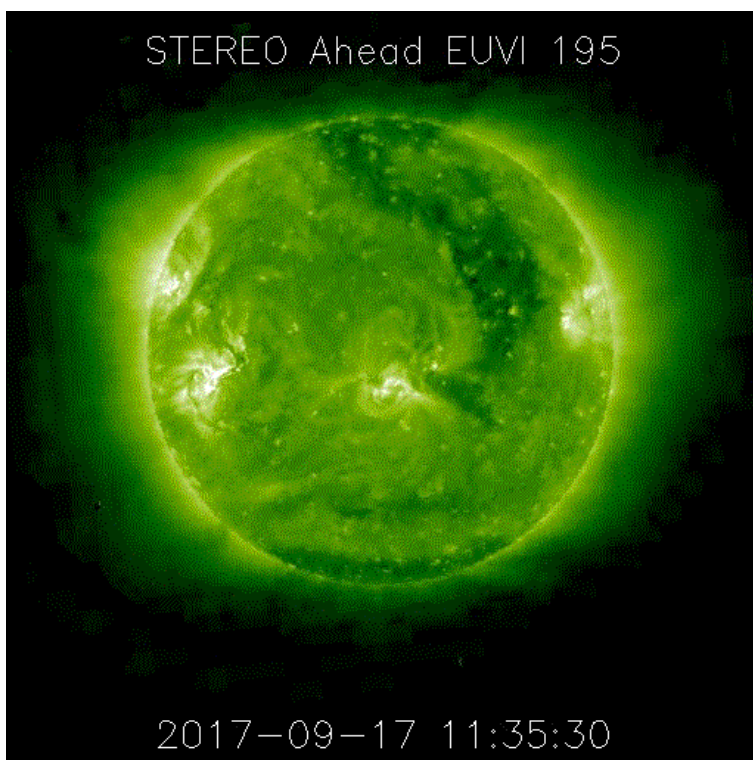


18 септември 2017г/15ч15мин: *Мощно изригване откъм обратната страна на Слънцето. Източникът е областта AR12673*

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

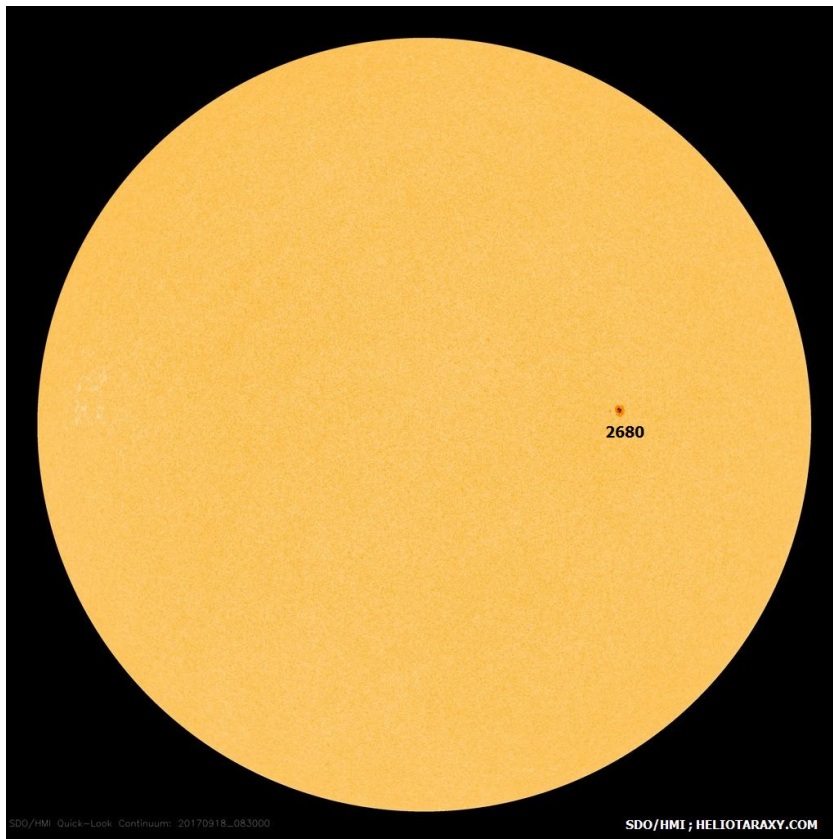
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Нямаше никакви значими колебания на слънчевия рентгенов поток, а неговото средно ниво е около А4. Не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока към Земята.

Вчера следобяд ултравиолетовата камера EUVI на борда на космическата сонда STEREO-A регистрира изригване със средна или голяма мощност откъм обратната страна на Слънцето. Източникът е активната област AR12673 (2673). Този район беше източник на над 20 изригвания със средна и умерено голяма мощност и на 4 с голяма мощност в интервала 04-10 септември – включително и на много мощното X9.3 на 06 септември 2017г. Вчерашното изригване беше съпроводено с ярко изхвърляне на коронална маса (СМЕ). То не е геоэффективно тъй като се движи в посока, почти противоположна спрямо тази към Земята.



*Изригване със средна или голяма мощност откъм обратната страна на Слънцето на 17 септември 2017г (STEREO-A/EUVI)*

На слънчевия диск се вижда само групата петна 2680, която е в северното полукълбо. Тя е еруптивно спокойна. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за нови протонни (СЕЧ) ерупции..



Слънчевият диск на 18 септември 2017г (SDO)

Боулдърското число е 13 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 14 (по данни от 22 наблюдения). Волфовото число е 11 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 72.

Днес, утре и на 20 септември 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 (18, 19 и 20 септември). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 20 септември ще е около 75.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Под влияние на СН HSS-ефект, чийто източник е слънчевата коронална дупка CN30 с положителна полярност, скоростта на слънчевия вятър беше завишена и се колебаеше в диапазона 600 - 680 км/с. В момента тя е около 665 км/с. Вертикалната компонента ( $V_z$ ) на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в диапазона между  $-5\text{nT}$  и  $+5\text{nT}$ . В момента  $V_z$  е приблизително равна на  $-1.5\text{nT}$ . Активната обстановка в близкото до Земята междупланетно пространство създаде условия за слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5$ ; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Очаква се в рамките на 3-дневната прогноза (18-20 септември) параметрите на близкото до Земята междупланетно пространство да бъдат повлияни от приекваториалният край на слънчевата коронална дупка CN30 и скоростта на слънчевия вятър да бъде завишена.

Тенденцията обаче ще е към постепенно устокояване и спадане на скоростта на слънчевия вятър. Ето защо утре ще има условия за планетарни геомагнитни смущения (K=4). На 20 септември ще има местни геомагнитни смущения над отделни райони на Земята.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Такава имаше тази сутрин между 09ч и 12ч българско време. Планетарни геомагнитни смущения (Kp=4) имаше в интервалите 15-21ч (вчера), 04-09ч (тази сутрин) и 12-15ч (днес рано следобяд). Над България

геомагнитната обстановка беше смутена (K=4) днес между 12ч и 15ч.

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

Днес геомагнитната обстановка ще е между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**, утре - между спокойна и активна, а на 20 септември - между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения (K=4) на средни ширини за утре е 25%, а за 20 септември е 20%.

Вероятността за слаба геомагнитна буря на средни ширини за утре е 10%, а за 20 септември е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (18-20 септември) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) на геостационална орбита ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационната буря е пренебрежима.

HELIOSTARXU.COM - ЦССЗМ Ст.Загора

2017-09-18/15ч15мин (UT= 12ч45мин)