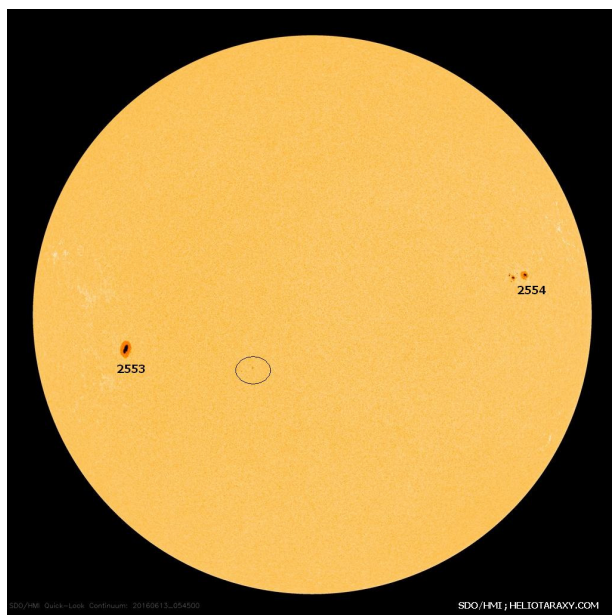


13 юни 2016г/11ч30мин: Продължително C3.5- изригване в района на групата петна AR12554 (2554). Планетарно геомагнитно смущение (Kp=4)

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през изминалото денонощие беше ниска. Бяха регистрирани две изригвания от слабия мощностен клас C. Първото от тях ( ~ C1.8)стана в района на вече залязлата, но намираща се близо зад западния кра на слънчевия диск област 2552 около 23ч30мин българско време. Анализът на изображенията от ултравиолетовата камера AIA показват, че второто, много продължително изригване изглежда е резултат от наслагване на няколко еруптивни явления протичащи едновременно в областките 2552 и 2554. Все пак главния максимум (C3.5), който е достигнат тази сутрин в 08ч50мин българско време изглежда е от областта 2554. В момента се анализира дали това изригване е било свързано с изхвърляне на коронална маса (CME) и (евентуално) дали тя би могла да достигне Земята. Вариациите на слънчевия рентгенов поток през последните 24 часа бяха значителни, а неговото средно ниво е около B5.

На слънчевия диск се виждат 2 регистрирани и една нова групи петна. В северното полукълбо е групата петна 2554. На юг от екватора са единичното петно 2553 + един нов малък център на петнообразуване, разположен малко по на запад. По обща площ преобладават петната в южното полукълбо. Няма потенциални източници за изригвания със средна или голяма мощност от класове M и X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 13 юни 2016г (SDO)

Боулдърското число е 39 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс тази сутрин е 43 (по данни от 5 наблюдения). Волфовото число е около 25-26. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 92.

Слънчевата активност днес, утре и на 15 юни ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас M, за голямо изригване от клас X, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима за всеки един от трите дни (13, 14 и 15 юни).  
Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 15 юни ще е около 90.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Скоростта на слънчевия вятър след полунощ започна да нараства и от 450 км/с, колкото беше вчера следобяд и вечерта достигна до 570 км/с, колкото е и в момента. Вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в диапазона между -10nT и +7 nT. В момента Vz е приблизително равна на +1.0nT. Вероятната причина за това доста неочаквано активизиране на параметрите на слънчевия вятър и ММП в околността на Земята е значителното и бързо разрастване на слънчевата коронална дупка CН85 в западно направление през последното денонощие. По този начин тя в момента е в геоэффективна позиция. Поради това геомагнитната обстановка също се активизира до ниво на планетарно геомагнитно смущение (Kp=4). То е регистрирано тази сутрин между 6ч и 9ч българско време.

По наше мнение публикуваната снощи 3-дневна прогноза от центъра в Боулдър (Space Weather Prediction Center) за спадане на скоростта на слънчевия вятър най-вероятно ще се окаже невярна в предвид на гореописаните обстоятелства. Днес, утре и на 15 юни скоростта на слънчевия вятър ще бъде завишена под действието на CН HSS- ефект, причинен от слънчевата коронална дупка CН85. Ето защо в рамките на 3-дневната прогноза (13-15 юни) ще има условия за значителна геомагнитна активност, включително и слаби планетарни геомагнитни бури (Kp=5; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. (Това е наша предварителна прогноза).

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше смутена. Планетарно геомагнитно смущение (Kp=4) имаше тази сутрин между 6ч и 9ч българско време. Над България геомагнитната обстановка беше смутена (за станция Панагюрище K=4) вчера между 18ч и 21ч българско време.

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

Геомагнитната обстановка днес ще е между смутена и активна, а утре и на 15 юни – между спокойна и активна. Не е изключена и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. На този етап ще се въздържим от вероятностни оценки.

В рамките на 3-дневната прогноза (13- 15 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; СЕЧ) ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

HELIOТА@АХУ.COM – ЦССЗМ Ст.Загора  
2016-06-13/11ч30мин (UT=08ч30мин)