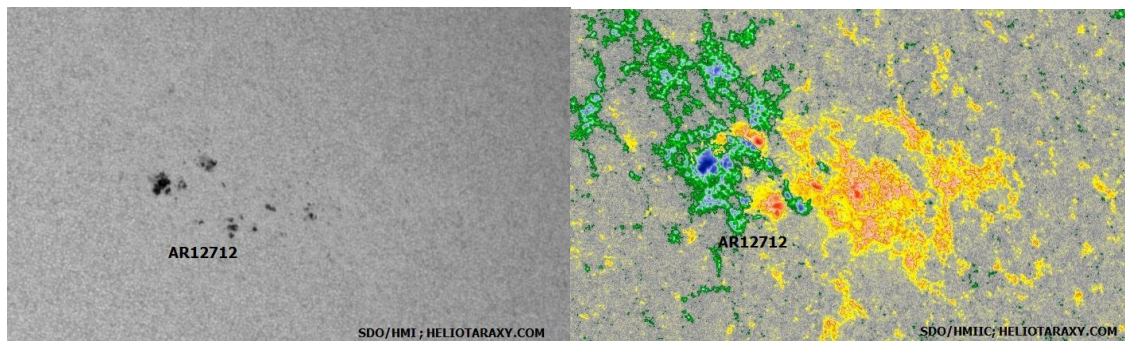


01 юни 2018 г / 14 ч 00 мин: Слабо активизиране на "космическото време"

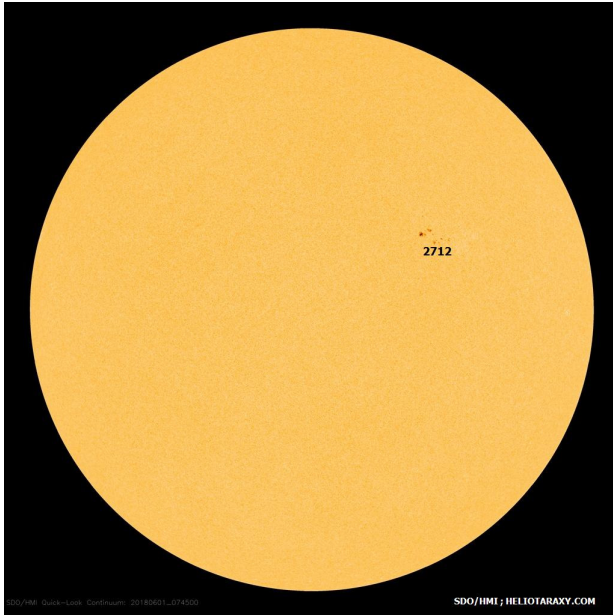
СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Активната област 2712 генерира десетина суб-изригвания в ниската част на мощностния диапазон В. Базисното (фоново) ниво на слънчевия рентгенов поток е около ~ А6. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.



Слънчевата активна област AR12712 (2712) в бяла светлина; вдясно: магнитната структура на областта AR12712 (01 юни 2018 г; SDO/HMI)

На слънчевия диск се вижда само групата петна 2712 в северното полукълбо. През последното денонощие нейната магнитна структура започна отново да се усложнява и усилва. Сега тя е от магнитен клас "бета-гама". Проявява слаба еруптивна активност. Областта 2712 все още би могла да генерира слаби изригвания от клас С, но поне засега не се очертава възможност този район да генерира изригване от по-мощен клас в рамките на следващите 12-24 часа. Няма потенциални източници за средни изригвания от клас М, за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 01 юни 2018г (SDO)

Боулдърското число е 21 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 22 (по данни от 20 наблюдения). Волфовото число е 12-13 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 75.

Днес, утре и на 03 юни слънчевата активност ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригвания от средния 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 (01, 02 и 03 юни). Има малка вероятност за изригвания от слабия мощностен клас C. Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 03 юни ще е между 75 и 80.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята нарастна от около 400 км/с до 600 км/с. Това стана във връзка с пресичането от нашата планета на секторна граница на маодупланетното магнитно поле (ММП) с преход "-/+" и навлизането ѝ в сектор под влияние на дългоживуща слънчева магнитно активна област (CIR) с отрицателна полярност и свързаната с нея слънчева коронална дупка CN98. В момента скоростта на слънчевия вятър е около 560 км/с. Колебанията на стойностите на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -10nT и +10nT. В момента Vz е около +1.5 nT.

Днес и утре скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане завишена като може да нарастне до 650 км/с. Тя ще започне постепенно да отслабва на 03 юни. Ето защо днес и утре ще има условия за слаба или средна по мощност планетарна геомагнитна буря (Kp=5 или 6; бал G1 или G2) **(***!!!***)**. На 03 юни се очакват планетарни геомагнитни смущения (Kp=4), но не бива да се изключва и слаба планетарна буря (Kp=6; G1) **(***!!!***)**.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и активна. Планетарни геомагнитни смущения ($K_p=4$) имаше вчера следобяд и снощи между 18ч и 24ч и след това днес между 06ч и 15ч българско време. През последните 2-3 дни няма публикувани данни от геомагнитната станция в Панагюрище.

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

Днес и утре геомагнитната обстановка ще е между смутена и слаба или средна планетарна геомагнитна буря ($K_p=5$ или 6; бал G1 или G2) **(***!!!***)**, а на 03 юни – между смутена и активна ($K_p=4$) или слаба планетарна буря ($K_p=5$; G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ($K=4$) за днес и за утре е по 35% на ден, а за 03 юни е 30%. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини за днес и за утре е по 25% на ден, а за 03 юни е 15%. Вероятността за геомагнитна буря със средна мощност на средни ширини ($K=6$) за горепосочените три дни е по 5% на ден.

В рамките на 3-дневната прогноза (01 – 03 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) на геостационална орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXY.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2018-06-01/15ч00мин (UT = 12h00min)