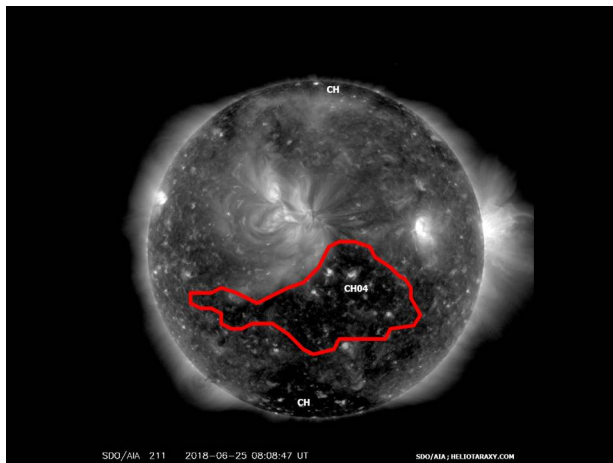


25 юни 2018г/13ч00мин: **Нарастване на геомагнитната активност в рамките на 3-дневната прогноза (25-27 юни)**

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

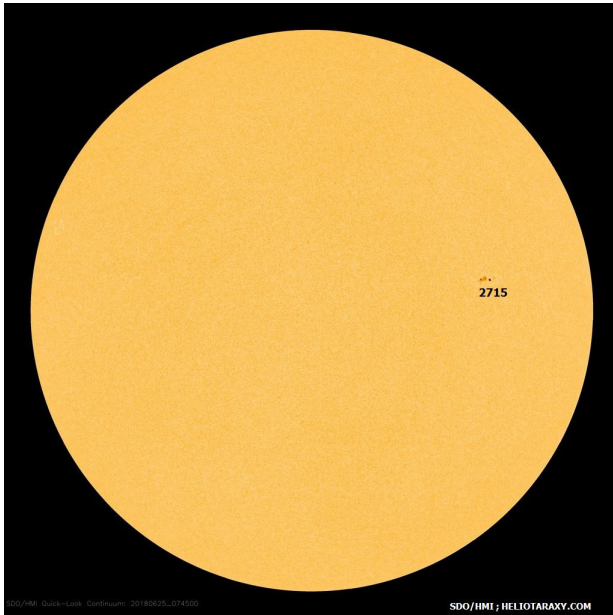
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Имаше десетина суб-изригвания от клас В, чийто източник е активната област 2715. Базисното (фоново) ниво на слънчевия рентгенов поток е около В1.0. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се вижда групата петна 2715, която е в северното полукълбо и близо до екватора. През последното денонощие тя беше в процес на бавно отслабване, а магнитният ѝ клас е "бета". 2715 остава потенциален източник на слаби изригвания от клас С, като и (евентуално) за едно изригване от средния клас М. Няма потенциални източници за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевите коронални дупки на 25 юни 2018г (SDO/AIA)

Слънчевата коронална дупка SH04 постепенно се премества към геоэффективна позиция. От утре и през следващите 3-4 дни тя ще оказва съществено влияние върху скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята и това ще бъде причина за значителна геомагнитна активност.



Слънчевият диск на 25 юни 2018г (SDO)

Боулдърското число е 16 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 19 (по данни от 13 наблюдения). Волфовото число е около 12-13 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 73.

Днес, утре и на 27 юни слънчевата активност ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригвания от средния клас M е 5%. Вероятността за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (25, 26 и 27 юни). Има значителна вероятност за изригвания от слабия мощностен клас C в активната област 2715. Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 27 юни ще е около 75.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Под влияние на приекваториалната периферия на северната слънчева полярна коронална дупка през последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър остана леко завишена. Тя беше в диапазона 400-500 км/с с тенденция към спадане. В момента скоростта на слънчевия вятър е приблизително 430 км/с. Колебанията в стойностите на вертикалната компонента (B_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) вчера следобяд и през нощта бяха в диапазона между -4nT и $+3\text{nT}$. В момента B_z е приблизително равна на $+1.5\text{nT}$.

Днес обстановката в околностите на Земята ще бъде все още частично под влияние на приекваториалната периферия на северната слънчева полярна коронална дупка . Поради това ще има условия за местни геомагнитни смущения (K=4) над отделни райони на Земята. Утре нашата планета ще попадне в зоната на влияние на дългоживуща слънчева магнитно активна област (CIR), предхождаща короналната дупка CН04, която е с отрицателна полярност. Скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще достигне 700 км/с. В резултат на това геомагнитната обстановка утре и на 27 юни отново ще се активира. Утре ще има условия за планетарни геомагнитни смущения (Kp=4), а на 27 юни – и за слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5;G1) **(***!!!***)**.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последните 24 часа геомагнитната обстановка беше между спокойна и смутена. Местни геомагнитни смущения (K=4) имаше над отделни райони на Земята.

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

Днес геомагнитната обстановка ще е между спокойна и смутена, утре – между спокойна и активна, а на 27 юни – между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5;G1) **(***!!!***)**. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини (K=4) за днес е 20%, за утре е 30%, а за 27 юни тя е 40%. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) на средни ширини за днес е 5%, за утре е 10%, а за 27 юни е 35%. Вероятността за средна геомагнитна буря на средни ширини (K=6) за днес и утре е около и под 1%, а за 27 юни е 10%.

В рамките на 3-дневната прогноза (25 – 27 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV;СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@АХУ.СОМ – ЦССЗМ Ст.Загора
2018-06-25/13ч00мин (UT = 10h00min)