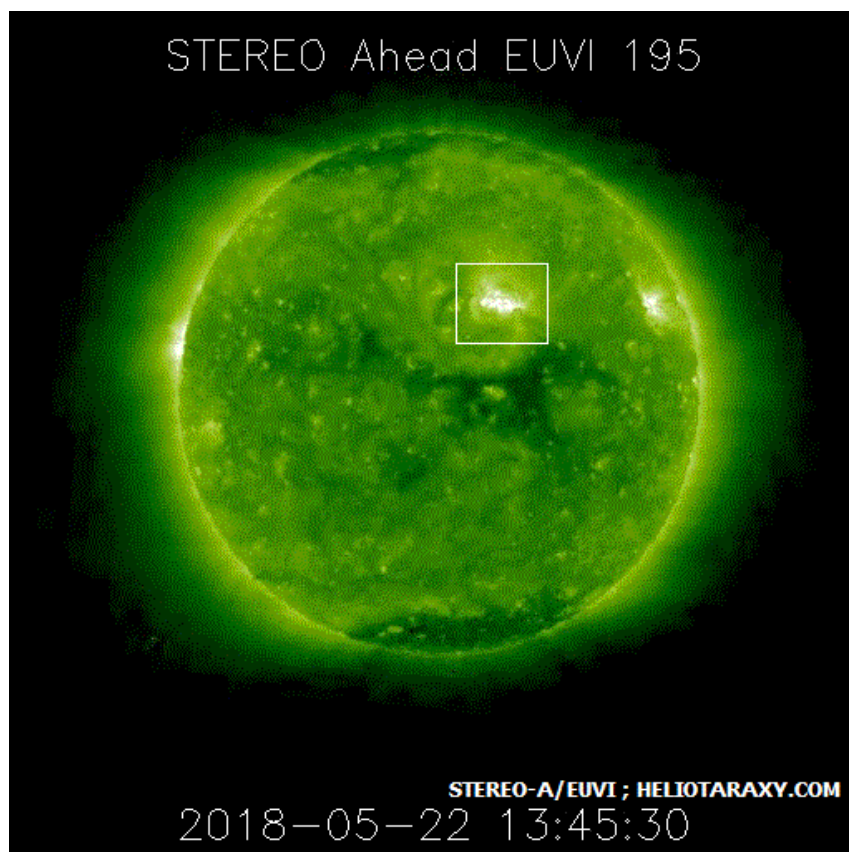


23 май 2018г/13ч30мин: *Нови активни центрове откъм видимата и обратната страна на Слънцето*

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

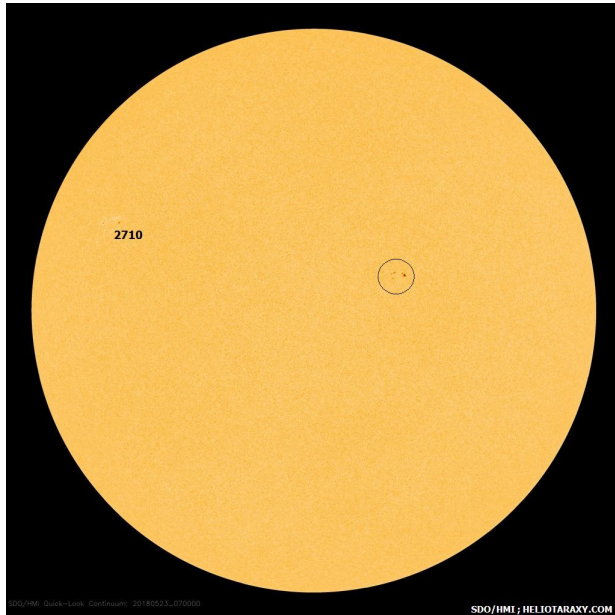
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска, но с добре изразена тенденция към нарастване. Причината за това са две нови активни области – едната откъм видимата, другата откъм обратната страна на Слънцето. Последната генерира серия от суб-изригвания, най-мощното измежду които беше с показате ~B2.8. Неговият максимум беше достигнат вчера следобяд, приблизително в 18ч българско време. Базисното (фоново) ниво на слънчевия рентгенов поток нарастна през последните часове и в момента е около A5-A6. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята.

На слънчевия диск се вижда малката група петна 2710. Друга нова група петна се образува късно през нощта и днес призори малко по на запад от видимия централен меридиан на слънчевия диск. Засега тя няма официален номер. И двете групи са в северното полукълбо. Засега са еруптивно спокойни. Откъм видимата от Земята страна на Слънцето няма потенциални източници за средни изригвания от клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Изригване откъм обратната страна на Слънцето около 18ч българско време на 22 май 2018г (STEREO-A/EUVI)

Активната област, откъм обратната страна е обект на непрекъснат мониторинг посредством получаваните средно през 10 минути изображения от ултравиолетовата камера EUVI на борда на космическата сонда STEREO-A. Тази област ще започне да се вижда от Земята на 25 май откъм североизточния край на слънчевия диск.



Слънчевият диск на 23 май 2018г (SDO)

Боулдърското число е 12 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес сутринта е 28 (по данни от 13 наблюдения). Волфовото число е 23-24 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 71.

Днес, утре и на 25 май 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 (23, 24 и 25 май). Има малка вероятност за изригвания от слабия мощностен клас C, чийто потенциален източник би могла да бъде горепосочената активна област откъм обратната страна на Слънцето. Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 25 май ще е между 70 и 75.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Вчера вечерта Земята пресече секторна граница на междупланетното магнитно поле (ММП) с преход "-/+". Под влияние на приекваториалния край на слънчевата коронална дупка CN95, която е с положителна магнитна полярност през последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята нарастна от 320 км/с до около 490-500 км/с. В момента тя е приблизително равна на 495 км/с. Колебанията на стойностите на вертикалната компонента (Bz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -9nT и +8nT. В момента Bz е около +4.5nT.

Днес и утре под влияние на слънчевата коронална дупка CN95 (CN HSS - ефект) скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще бъде завишена (до около и над 500 км/с). Същата ще започне да спада на 25 май. Във връзка с това се очаква геомагнитната обстановка днес да се активизира до ниво на планетарно геомагнитно смущение (Kp=4). Тя ще се запази приблизително такава и утре. На 25 май са възможни местни геомагнитни смущения над отделни райони на Земята.

ГЕОФИЗИЧНА 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.

Днес и утре геомагнитната обстановка ще е между спокойна и активна, а на 25 май – между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини (K=4) за днес и утре е е по 30% на ден, а за 25 май е 15%. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) за днес и утре е по 10% на ден, а за 25 май е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (23 – 25 май) потокът на слънчевите протони с висока енергия (E=>10MeV; 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
2018-05-23/13ч45мин (UT = 10h45min)