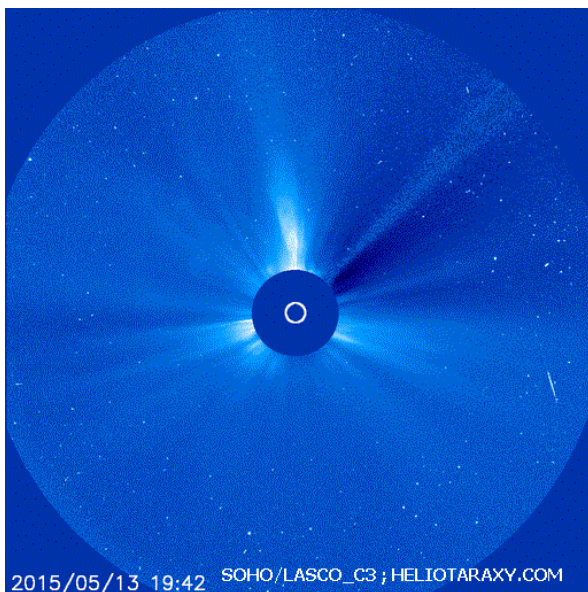


14 май 2015г/12ч00мин: Геомагнитната активност стихва. Изригване със "суб-средна" мощност (C9.2)

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

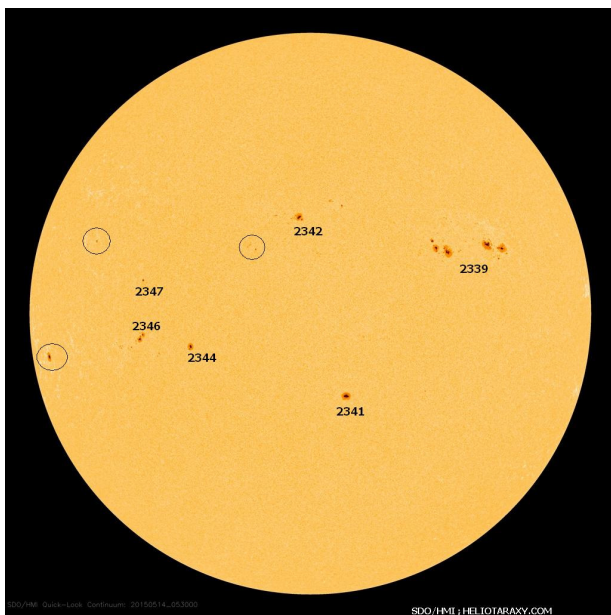
През изминалото денонощие слънчевата активност беше ниска. Имаше 8-10 изригвания от слабия мощностен клас C. Най-значимото измежду тях беше със "суб-средна" мощност (C9.2) и достигна своя пик около 21ч30мин българско време. То е свързано с ерупция на протуберанс близо до областта 2345 в северното полукълбо на Слънцето и малко по-на запад от видимия централен меридиан на слънчевия диск. Регистрирано е радиоизбухване от II тип и изхвърляне на коронална маса (CME). Началната скорост на отделения плазмен облак е 1561 км/с. Този облак се вижда много добре на изображенията от коронографа LASCO_C3 на борда на спътника SOHO, получени около и малко след полунощ българско време. По наше мнение неговото движение е насочено много силно на север спрямо равнината на земната орбита и ще подмине нашата планета. Засега Центърът за прогнози на космическото време в Боулдър все още не е публикувал официално становище по въпроса. Други изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята не са наблюдавани. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток е около B7.



Изхвърляне на коронална маса (CME) през нощта на 13 срещу 14 май 2015г (SOHO/LASCO_C2)

На слънчевия диск има 5 регистрирани и 3 нови групи петна. По площ преобладават петната в северното полукълбо. Там са групите петна 2339, 2342, 2347 и две малки нови групи петна. В южното полукълбо са 2344, 2346 и едно ново единично петно. Областта 2339 е от магнитен клас "бета-гама". Тя е потенциален източник на изригвания със средна мощност (клас M) и има слаб потенциал за едно голямо изригване от клас X. Засега обаче тази голяма магнитна област е спокойна. През последните две денонощия се наблюдават процеси на отслабване и разпадане в нейната централна част. Твърде е възможно

2339 напълно да фрагментира и да се преобразува в две отделни магнитни области.



Слънчевият диск на 14 май 2015г (SDO)

Боулдърското число е 135 (по данни от снощи). Волфовото число тази сутрин е 102 (по данни от 13 наблюдения). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 152.

Днес, утре и на 16 май слънчевата активност ще е между ниска и умерена. Вероятността за изригване от средния мощностен клас M е по 30%, а за голямо изригване от клас X както и за протонна (СЕЧ) ерупция е средно по 5% на ден за днес, утре и за 16 май. Радиоиндексът F10.7 утре и на 16 май ще бъде около 150.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Скоростта на слънчевия вятър през изминалото денонощие беше в диапазона 650–760 км/с. Причина за това беше продължаващият СН HSS-ефект, причинен от слънчева коронална дупка в геоэффективна позиция. В момента скоростта на слънчевия вятър е около 650 км/с. Вертикалната (Vz) компонента на междупланетното магнитно поле (ММП) беше между -5 и +5nT. В момента Vz е приблизително +2nT. Високата скорост на слънчевия вятър поддържаше значителна геомагнитна активност през последното денонощие.

Днес обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство ще остане активна. Утре и на 16 май тя постепенно ще се успокои.

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последното денонощие геомагнитната обстановка беше активна и вчера около обяд между 12ч и 15ч българско тя беше на ниво на планетарна геомагнитна буря със средна мощност (Kp=6; бал G2). След това геомагнитната буря спадна до ниво на суббуря (Kp=4). Над България геомагнитната обстановка беше смутена. K-индексът в станция

Панагюрише беше равен на 4 (суббуря) вчера между 9ч и 15ч и след това между 18ч и 24ч българско време.

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

Днес геомагнитната обстановка ще е между спокойна и малка геомагнитна буря ($K_p=5$; бал G1), утре – между спокойна и активна, а на 16 май ще е между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес е 35%, за утре тя е 30%, а за 16 май е 10%. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини за днес е 20%, за утре тя е 10%, а за 16 май е около и под 1%.

В рамките на 3-дневната прогноза (14 – 16 май) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10\text{MeV}$; СЕЧ) ще бъде около обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2015-05-14/12ч00мин (UT=09h00min)