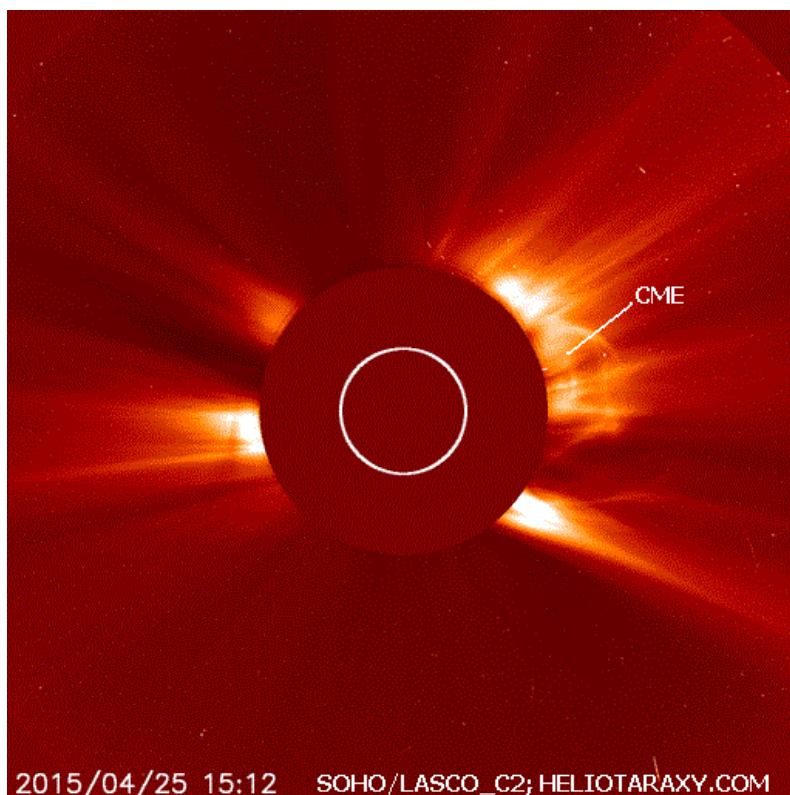


26 април 2015г/12ч30мин: 3-дневната прогноза: Почти спокойно "космическо време"

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие слънчевата активност беше ниска. Имаше само едно слабо изригване (C1.9) в района на групата петна 2331. То достигна своя максимум около 18ч българско време. Всички останали колебания на рентгеновия поток бяха в В-диапазона. Неговото усреднено спокойно ниво е приблизително В5-В6. През последното денонощие не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята.



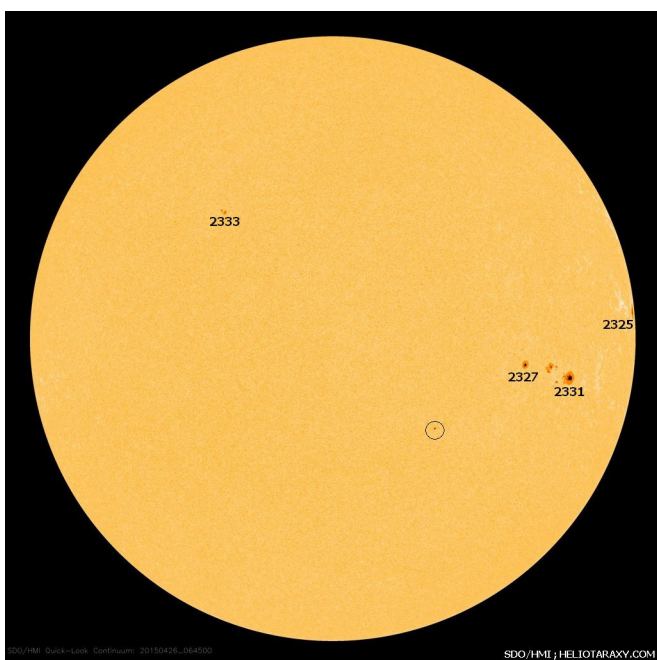
2015/04/25 15:12 SOHO/LASCO\_C2; HELIOTARAXY.COM  
Изхвърляне на коронална маса (CME) откъм невидимата от Земята страна на Слънцето на 25 април 2015г (SOHO/LASCO\_C2)

За разлика от почти спокойната обстановка на обърнатата към Земята страна на Слънцето, активността откъм обратната страна беше доста голяма през последните 24 часа. Вчера следобяд около 17ч30мин- 18ч българско време коронографите на борда на спътника SOHO регистрираха ярко изхвърляне на коронална маса (CME). То изглежда е свързано със средно или мощно изригване (клас M или X) в залязлата преди няколко дни област 2322. Движението на плазмения облак е в посока почти противоположна на тази към Земята и това явление не може да бъде геоэффективно. Очаква се областта 2322 да се появи отново на източния край на слънчевия диск на 5 май.

(За съжаление отчасти поради загубата на връзка със сондата STEREO-B и отчасти поради неблагоприятното положение на STEREO-A спрямо

Земята /почти точно зад Слънцето за земните наблюдатели/ напоследък преките наблюдения на обратната страна на Слънцето са много ограничени. По-редовна информация от сондата STEREO-A ще започне да постъпва от месец юли 2015г. Ситуацията би могла да се подобри и по-рано ако (евентуално) бъде възстановена връзката със сондата STEREO-B.)

На слънчевия диск има 4 регистрирани и една нова групи петна. По площ преобладават петната в южното полукълбо. На север от екватора са групите с номера 2325 (залязваща) и 2333. В южното полукълбо са 2327, 2331 + една нова малка група петна. Областта 2331 е от магнитен клас "бета-гама". Тя слабо нарастна през последното денонощие. 2331 е слаб потенциален източник на изригвания от средния мощностен клас М. Останалите групи петна са спокойни и стабилни.



Слънчевият диск на 26 април 2015г (SDO)

Боулдърското число е 77 (по данни от снощи). Волфовото число е 54 (определено тази сутрин от 5 наблюдения). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 127.

Днес, утре и на 28 април слънчевата активност ще е ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М е по 10% на ден. Вероятността за голямо изригване от клас Х както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима. Радиоиндексът F10.7 утре и на 28 април ще бъде около 125.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Скоростта на слънчевия вятър през последното денонощие беше в спокойния диапазон 300-340 км/с. В момента тя е приблизително 300 км/с. Вертикалната (Vz) компонента на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в диапазона от -2 до +6nT. В момента Vz е приблизително +1nT.

Обстановката в близкото до Земята междупланетно пространство днес, утре и на 28 април ще бъде почти спокойна. Възможни са кратки хаотични колебания на знака и стойността на ММП. На 28 април се очаква Земята да пресече секторна граница на ММП с преход "-/+".

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последното денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна в среднопланетарен мащаб. Изолирани смутени и/или активни периоди имаше само над отделни райони на Земята. Над България геомагнитната обстановка беше спокойна.

Потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10 \text{ MeV}$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита беше малко над обичайния фон, но около 10-12 пъти под прага за радиационна буря.

Днес, утре и на 28 април геомагнитната обстановка ще е между спокойна и смутена. По-значително активизиране е възможно на третия ден (28 април) във връзка с очакваното пресичане от Земята на секторна граница на ММП. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес и утре е по 15% на ден, а за 28 април тя е 25%. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини е по 5% за всеки един от трите дни (26, 27 и 28 април).

В рамките на 3-дневната прогноза (26 - 28 април) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10 \text{ MeV}$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде около или малко над обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е много малка.

*HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст. Загора  
2015-04-26/12ч30мин (UT=09h30min)*