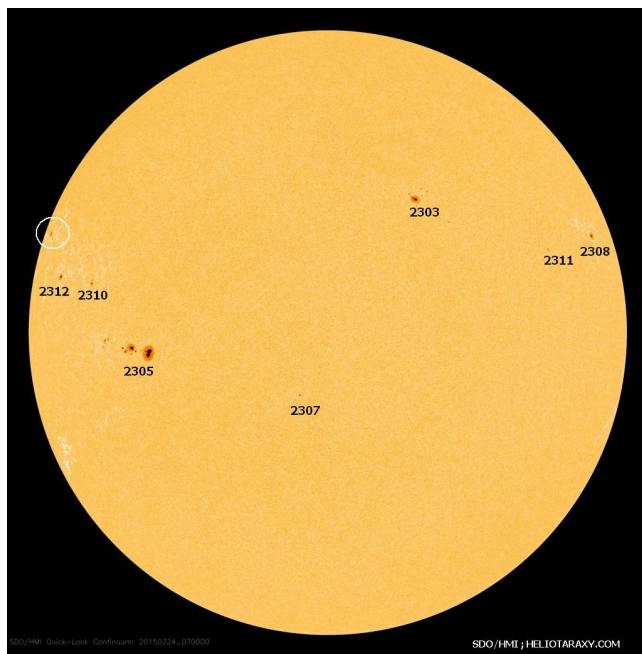


24 март 2015г/11ч15мин: Условията за геомагнитна активност се запазват

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие слънчевата активност беше ниска. Имаше няколко изригвания в ниската част на С-диапазона. Сред тях относително повече се откроява импулсно изригване с показател С3.6. То стана вчера около 11ч българско време в район, който е близо до югоизточния край на слънчевия диск и в момента изглежда като факелно поле. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток е около В5-В6. През последните 24 часа не са регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск има 7 регистрирани и една нова групи петна. По площ преобладават петната в южното полукълбо. Там са само две от групите петна (2305 и 2307). 2305 обаче заема над 300 милионни части от слънчевия диск, което е около 60% от общата площ на всички наблюдавани петна. В северното полукълбо са групите 2303, 2308 и регистрираните вчера 2310, 2311 и 2312. Там е и новата група петна (близо до североизточния край на слънчевия диск). Областта 2305 (магнитен клас "бета-гама") е потенциален източник на изригвания от средния мощностен клас М. Останалите области са от класове "алфа" и "бета" и нямат сериозен потенциал за еруптивна активност.



Слънчевият диск на 24 март 2015г (SDO)

Боулдърското число е 119 (по данни от снощи). Волфовото число е 88 (определено тази сутрин от 4 наблюдения). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 130.

Днес, утре и на 26 март слънчевата активност ще бъде ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М е по 15% на ден. Вероятността за голямо изригване от клас Х, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е пренебрежима за целия 3-дневен период.

Радиоиндексът F10.7 утре и на 26 март ще е около 135.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Под влияние на приекваториалната слънчева коронална дупка с положителна полярност (CN HSS-ефект) скоростта на слънчевия вятър през последното денонощие остана завишена и се колебаеше в диапазона 500–650 км/с. В момента скоростта на слънчевия вятър е около 540 км/с. Вертикалната ( $B_z$ ) компонента на междупланетното магнитно поле (ММП) се колебаеше в диапазона между  $-5nT$  и  $+5nT$  като преобладаваха положителните стойности. В момента  $B_z$  е приблизително  $+3nT$ . При тази обстановка условията за геомагнитна активност през изминалото денонощие все още се запазиха, макар и не в такава степен както през предните дни. Те обаче направиха възможна планетарна геомагнитна суббуря ( $K_p=4$ ).

С отслабване влиянието на слънчевата коронална дупка днес, утре и на 26 март обстановката в прилежащото към Земята междупланетно пространство постепенно ще се успокоява. Малка вероятност за кратко активизиране има на 26 март във връзка с евентуалното достигане до Земята на периферията на плазмен облак, изхвърлен от Слънцето на 22 март при ерупция на протуберанс.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През последното денонощие геомагнитната обстановка беше смутена. 3-часовият планетарен  $K_p$ -индекс достигна бал 4 (т.е. планетарна суббуря) вчера следобяд между 14ч и 17ч българско време. Над България геомагнитната обстановка беше смутена (за Панагюрище  $K=4$ , т.е. местна суббуря)вчера между 17ч и 20ч.

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

Днес и утре геомагнитната активност ще бъде между смутена и активна, включително днес още е възможна и малка геомагнитна буря ( $K_p=5$ ; бал G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. На 26 март геомагнитната обстановка ще бъде между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини за днес е 40%, за утре е 35%, а за 26 март тя е 15%. Вероятността за малка геомагнитна буря на средни ширини за днес е 20%, за утре е 10%, а за 26 март е пренебрежима.

В рамките на 3-дневната прогноза (24– 26 март) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10MeV$ ; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде около обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOТА@AXY.COM– ЦССЗМ Ст.Загора  
2015-03-24/11ч15мин (UT=09h15min)