

Можно предложить, по крайней мере, две причины обнаруженных изменений поля: 1) реальные изменения поля в некотором локальном фиксированном объеме области вспышки; 2) перераспределение концентрации излучающих электронов из области вблизи оснований петли в ее вершину, где магнитное поле меньше, а затем возвращение в основания.

Работа выполнена при поддержке гранта РФФ № 22-12-00308.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

Смирнов Д.А., Моргачев А.С., Мельников В.Ф. Развитие метода автоматизированной радиодиагностики

динамики магнитного поля во вспышечных петлях Солнца для применения к многочастотным наблюдениям // Труды XXVI научной конференции по радиофизике, посвященной 120-летию М.Т. Греховой (Нижний Новгород, 12 - 27 мая 2022 г. ННГУ им. Н.И. Лобачевского). СС.183-186, 2022 г.

Morgachev A.S., Kuznetsov S.A., Melnikov V.F. Radio Diagnostics of the Solar Flaring Loop Parameters by Direct Fitting Method // *Geomagnetism and Aeronomy*. 2014. V. 54, N. 7. P. 933–942.

Zirin H., Baumert B.M., Hurford G.J. The Microwave Brightness Temperature Spectrum of the Quiet Sun // *The Astrophysical Journal*. 1991. V. 370. P. 779–783. DOI: 10.1086/169861