

## **МАГНИТНАЯ СТРУКТУРА ФАКЕЛЬНОГО ОБРАЗОВАНИЯ В СОЛНЕЧНОЙ АТМОСФЕРЕ**

*Смирнова В.В.<sup>1</sup>, Стрекалова П.В.<sup>2</sup>, Соловьев А.А.<sup>2</sup>, Наговицын Ю.А.<sup>2</sup>*

*<sup>1</sup>ФГБУН «КрАО РАН»*

*<sup>2</sup>ФГБУН ГАО РАН*

*[vvsvid.smirnova@yandex.ru](mailto:vvsvid.smirnova@yandex.ru)*

Факельные образования (ФО) - уединённые мелкомасштабные магнитные структуры, наблюдаемые на фотосфере, пространственно принадлежащие спокойному Солнцу.

По данным SDO/AIA о распределении интенсивности солнечного излучения в ряде ультрафиолетовых линий, проведено исследование структуры и локализации типичного ФО с поперечным размером 9" и средним значением магнитного поля на фотосфере 300 Гс. В квази-потенциальном приближении восстановлено магнитное поле ФО на высотах хромосферы и короны, построена форма магнитных поверхностей.

В рамках аналитической модели «трех потоков» качественно представлена трехмерная структура магнитного поля мелкомасштабного магнитного образования в хромосфере и короне Солнца.