

14/05/2018

## ОТЗЫВ

на автореферат диссертации Лопина Игоря Петровича  
**«Исследование волн и колебаний в продольно и поперечно-неоднородных солнечных магнитных волноводах»,**  
представленной на соискание ученой степени кандидата физико-математических наук.  
Специальность 01.03.03. – Физика Солнца.

Работа посвящена важной теме современной физики Солнца, исследованию свойств магнитогидродинамических (МГД) волн в плазменных неоднородностях атмосферы Солнца. Данная тематика является современной и весьма актуальной в контексте понимания процессов переноса энергии по магнитным каналам атмосферы Солнца, нагрева плазмы, и развития методов сейсмологической диагностики плазмы. Данное исследование представляет большой интерес для интерпретации динамических процессов в короне и хромосфере Солнца, наблюдаемых с помощью высокопрецизионных инструментов нового поколения, как международных, таких как SDO/AIA, RHESSI, Hinode/EIS и LOFAR, так и российских, таких, как РАТАН-600 и ССРТ. Более того, данная тематика представляет интерес для смежных областей физики астрофизической, гелиофизической, магнитосферной и лабораторной плазмы, в частности, для магнитосферной сейсмологии и МГД спектроскопии в устройствах УТС.

В диссертации поставлены и решены актуальные задачи оценки эффективности вертикального переноса энергии изгибными МГД волнами в стратифицированной атмосфере и детального исследования их дисперсии; а также определения связи периодов и времен затухания радиальных пульсаций корональных петель с их геометрическими параметрами. Особую важность, на мой взгляд, представляет определение условий отсутствия частоты отсечки у выходящих вверх по магнитным потоковым трубкам изгибных волн.

Основные положения, вынесенные на защиту, были успешно представлены на ряде международных и российских научных конференций, и опубликованы в международных и российских реферируемых научных журналах. Полученные результаты являются важным и оригинальным вкладом в физику Солнца и теорию МГД волн, открывающим несколько новых перспективных направлений для дальнейшего исследования.

В то же время, у меня есть несколько небольших замечаний:

1. Какие значения амплитуд изгибных волн использовались в оценке волнового потока по формуле (6)? Существуют ли четкие наблюдательные указания на то, что данные амплитуды связываются именно с изгибными модами, а не с модами с  $m > 1$ ? Кроме того, мне бы хотелось бы подчеркнуть, что даже если оценки волнового потока оказываются достаточными для компенсации потерь энергии за счет излучения и теплопроводности, это не означает, что энергия, переносимая данными волнами переходит в тепловую энергию именно на требуемых высотах. Например, оценки нетеплового уширения корональных линий показывают приблизительно одинаковую энергию волн в достаточно большом интервале высот над основанием короны.

2. Уравнения (10) и (15) являются обыкновенными дифференциальными уравнениями, и, следовательно, частные производные в них неуместны.

3. Выбор функции, описывающей поперечный профиль плотности плазмы в корональной плазменной петле, должен быть обоснован наблюдательными оценками, см., например, работу Goddard et al. A&A 605, A65, 2017 и приведенные в ней ссылки.

В целом, я считаю, что Лопин Игорь Петрович безусловно заслуживает присуждения ему ученой степени кандидата физико-математических наук по специальности 01.03.03. – Физика Солнца.

Искренне ваш,

*Nakariakov*

Department of Physics  
The University of Warwick  
Coventry CV4 7AL

Валерий Накаряков

