## Изменчивость ионосферы над Восточной Сибирью по данным наклонного зондирования

Полех Н.М., Иванова В.А., Черниговская М.А.

Институт солнечно-земной физики СО РАН, Иркутск, Россия

## 1. Анализ экспериментальных данных

Используя данные о максимальных наблюдаемых частотах односкачкового мода (МНЧ1F), полученных на трех трассах Магадан–Иркутск, Хабаровск–Иркутск и Норильск–Иркутск в течение 2006–2013 гг., проведено исследо-вание изменчивости ионосферы для полуночных и полуденных часов местного времени. Местное время опреде-лялось относительно средней точки трассы. Схема расположения радиотрасс приведена на Рис. 1. Приемо-передающие пункты оборудованы ЛЧМ – ионозондами, работавшими в частотном диапазоне 4 - 30 МГц. Зондирование на этих трассах проводилось с интервалами 5 и 15 минут. Из всего объема данных для анализа были использованы данные, полученные в интервалы, для которых эффективный ар-индекс не превышал 9 [1]. В качестве меры изменчивости использовались стандартные отклонения о абсолютных δ МНЧ1F и Δ МНЧ1F флуктуаций: δ МНЧ1F = (f / fm - 1)\* 100, (%,), и Δ МНЧ1F = (f fm), МГц.

где f- текущие значения МНЧ1F, fm- медиана, определенная по магнитоспокойным дням. В Таблице 1 приведены рассчитанные значения среднеквадратичных отклонений, усредненные по сезонам: зима (ноябрь, декабрь, январь, февраль), лето (май, июнь, июль, август) и равноденствие (март, апрель, сентябрь и октябрь). Видно, что абсолютные отклонения ΔМНЧ1F незначительно отличаются для всех трасс практически для всех сезонов. Относительные отклонения **бМНЧ1F**, рассчитанные для дневных условий, примерно в 2 раза меньше, чем для ночных часов. Можно отметить тенденцию роста ΔМНЧ1F с увеличением солнечной активности для зимы и равноденствия.





	Отклонения текущих значений от медианы Низкая солнечная активность				Отклонения текущих значений от медианы Умеренная солнечная активность			
	День		Ночь		День		Ночь	
	σ(ΔМНЧ),	σ (δМНЧ),	σ (ΔМНЧ),	σ (δМНЧ),	σ (ΔМНЧ),	σ (δМНЧ),	σ (ΔМНЧ),	σ (δМНЧ),
Трасса	МГц	%	МГц	%	МГц	%	ΜГц	%
	Зима				Зима			
Магадан-Иркутск	1,13	5,49	1,21	13,45	1,77	7,79	1,3	13,33
Хабаровск-Иркутск					1,75	7,72	1,31	13,46
Норильск-Иркутск	1,11	6,48	1,12	17,37	1,72	7,28	0,85	13,37
	Равноденствие				Равноденствие			
Магадан-Иркутск	1,32	6,7	1,28	13,04	1,9	8,15	1,44	11,93
Хабаровск-Иркутск *	1,46	7,5	1,52	12,07	1,72	7,34	1,24	10,33
Норильск-Иркутск	1,27	7,02	0,8	12,48	1,37	7,44	0,96	10,29
	Лето				Лето			
Магадан-Иркутск	1,33	7,0	1,36	10,95	1,3	6,3	1,77	12,23
Хабаровск-Иркутск					1,52	7,79	1,75	12,07
Норильск-Иркутск	1,08	7,17	1,22	12,25	1,00	6,02	1,01	10,28



\* Наблюдения на трассе Хабаровск-Иркутск начались с осени 2009

На Рис.2-3 приведены гистограммы распределения относительных отклонений δМНЧ1F для трех трасс для зимних (январь 2010 г.) и летних (июль 2011 г.) условий.: а – день, б- ночь. Видно, днем относительные отклонения в основном сосредоточены в узком интервале (-10%-+15% -зимой и (-10%-+10% – летом). В ночные часы распределение бМНЧ1F занимает больший диапазон, в зимнее время он составляет -30% -+30% и больше (для трассы Норильск – Иркутск), и оно более асимметричное, чем в дневные часы. на всех трассах.

Согласно ранее проведенным исследованиям [2-3] и др., в вариациях параметрах ионосферных характеристик присутствуют кратковременные вариации с временными масштабами от нескольких минут до 1.5-2 час и долговременные изменения с периодами до нескольких суток, которые вызывают вариации ото дня ко дню. Для анализа мы использовали усредненные за 2 часа значения МНЧ1F, центрированные на середину этого интервала времени (f.). Это позволяет представить стандартное отклонение измеренного значения f от медианы fm состоящим из высокочастотной и низкочастотной частей, т.е. из стандартных отклонений f от f1 и f1 от fm:  $\sigma^2(\delta f) = \sigma^2(\delta f_{01}) + \sigma^2(\delta f_{1m}), \delta f_{01} = (f / f_1 - 1)*100, \%, \delta f_{1m} = (f_1 / fm - 1)*100, \%$ . На Рис.4 приведены графики распределения нормированных относительных отклонений, рассчитанных для данных, полученных на трассе Магадан – Иркутск в марте 2007 г.



.4 Распределение нормированных относительных отклонений рассчитанных для полуденных часов (а) и полуночных часов (б). Черные линии относятся к распределению относительных отклонений текущих величин от их медианы, синяя линия – распределение относительных отклонений текущих величин от их усредненных значений, красная линия - распределение относительных величин усредненных величин от медианы. Видно, что кратковременные вариации с характерными временами меньшими, чем 2 часа, составляют менее 10% от их медианных величин как днем, так и ночью. Вариации с временными масштабами ~ несколько суток имеют отклонения (до 20-30%).

## Литература

Таблица 1

- -weighted accumulations ap(τ) and Kp(τ) // J. Geophys. Res. V. 92. № A9. P. G/ Tin
- з.
- № 6. г. обо-955. 2000. Деминов М.Г., Деминова Г.Ф., Жеребцов Г.А., Пирог О.М., Полех Н.М. Изменчива параметров максимума F2-слоя спокойной среднеширотной ионосферы при ни солнечной активности: статистические свойства //Геомагнетизм и аэрономия, 2 49 2011
- солнечной активности: статистические своиства // геомагненым и съролении, Т.51.-№3.- С.352-359. Шпынев Б.Г., Панчева Д., Мухратов П., Куркин В.И., Ратовский К.Г., Черниговская М.А. Белинская А.Ю., Степанов А.Е. Отклик ионосферы над регионом Восточной Сибири в время внезапного стратосферного потепления 2009 г. по данным наземного и спутникового радиозондирования // Современные проблемы дистанционного зондирования Земли из космоса. 2013. т. 10, №1. С. 153-163. Полякова А.С., Черниговская М.А., Перевалова Н.П. Исследование отклика ионосфер на внезапные стратосферные потепления в азиатском регионе России // Солнечно-4
- 5 земная физика, 2015, Т.1, № 4.

Проведенный анализ показал, что в отдельные дни в зимнее время наблюдается значительное превышение рассчитанных СКО над их среднемесячными величинами. Так как используемые данные относились только к спокойным геомагнитным условиям. мы рассмотрели связь роста изменчивости ионосферы с наблюдаемыми сильными стратосферными потеплениями (ВСП). Ранее в многочисленных работах, например, [4-5] и ссылках к ним, исследовалось влияние ВСП на параметры ионосферы и было показано, что динамические эффекты, возникающие во время ВСП, проявляются на высотах ионосферы и их эффективность в значительной мере зависит от пункта наблюдения относительно зоны циркуляции. Мы провели сопоставление темпера-турных вариаций в стратосфере с изменением рассчитанных стандартных отклонений (Рис.5).





Рис.5 Вариации стратосферной температуры в январефеврале 2011 г. и среднеквадратичных отклонений на трех трассах, рассчитанных для этого времени:черная линия – трасса Норильск-Иркутск, синяя – Магадан-Иркутск, красная – Хабаровск-Иркутск. Отмечены области одновременного увеличения СКО относительно их средних величин.

Можно выделить области одновременного роста СКО, рассчитанного для трех трассах, который отмечен спустя несколько дней после наблюдаемого увеличения стратосферной температуры. Выводы

- 1. Проведенный анализ изменчивости МНЧ односкачкового мода показал, что наблюдаемые относительные отклонения ночью в два раза больше дневных.
- 2. Абсолютные отклонения МНЧ незначительно отличаются для всех сезонов на рассматриваемых трассах.
- 3. Одновременный рост СКО зимой на трех трассах в спокойных геомагнитных условиях может быть обусловлен влиянием динамических процессов, усиленных во время внезапных стратосферных потеплений.