

АКАДЕМИЯ НАУК СССР  
ИНСТИТУТ ЗЕМНОГО МАГНЕТИЗМА, ИОНОСФЕРЫ  
И РАСПРОСТРАНЕНИЯ РАДИОВОЛН

НИЗКОЧАСТОТНЫЕ  
ИЗЛУЧЕНИЯ  
В МАГНИТОСФЕРЕ ЗЕМЛИ

(материалы VII Всесоюзного семинара  
по ОНЧ-излучениям)

Ответственные редакторы  
доктор физ.-мат. наук Я.И.ЛИХТЕР  
кандидат физ.-мат. наук В.И.ЛАРКИНА

МОСКВА 1986

УДК 551.594.6

О критерии захвата ОНЧ волн в геомагнитные волноводы в магнитосфере Земли. В.И.Аксенов, А.В.Мошков. - В кн.: Низкочастотные излучения в магнитосфере Земли. М.: ИЗМИРАН, 1986, с. 204 - 208.

Получен критерий захвата ОНЧ волн в геомагнитные волноводы в магнитосфере Земли, в которой учтено влияние кривизны геомагнитных силовых линий и показано существование нижней широтной границы области захвата. Численное интегрирование уравнений лучевых траекторий подтвердило правильность критерия. В результате расчетов установлено, что на частотах  $f > 10$  кГц ОНЧ-сигналы, излученные с поверхности Земли, захватываются в геомагнитные волноводы на высотах 500 + 2000 км в тех случаях, когда концентрация электронов  $N_e$  в волноводе не менее, чем на 10% превышает значение  $N_e$  в окружающей плазме.

Илл. 1, табл. 1, библ. 8 назв.

112



#### НИЗКОЧАСТОТНЫЕ ИЗЛУЧЕНИЯ В МАГНИТОСФЕРЕ ЗЕМЛИ

Утверждено к печати секцией по солнечно-земной физике Ученого совета Института земного магнетизма, ионосферы и распространения радиоволн Академии наук СССР.

Зав.редакцией И.Г. Симаков

Редактор А.Л. Ермикова

Книга отпечатана на ротапринте.

Подписано к печати 26.08.86. Т - 12140 . Формат 60x90 1/16.

Бумага офс.№1. Печать офсетная. Усл.печ. л. 18,50. Уч.-изд. л. 11,0.  
Тираж 301 экз. Цена 1 экз. 1 р.35 к. Тип.заказ 945

Издание ИЗМИРАН. 142092, Троицк, Московская обл.  
Офсетное производство З-ей типографии изд. "Наука".  
103045, Москва, Жданова, 12/1.

e transmitter signal and  
at ground-based chain sta-  
- J. Geophys. Res., 1982,  
Kelley M.C. et al. In situ  
teric VLF wave injection.-  
38, p. 7065-7073.  
Rare ground based obser-  
tter signals outside the  
ss., 1983, v.A88, N 12,  
curens properties of duc-  
rom the new VLF trasmitter  
ys. Res., 1983, v.A88,  
experiments.- In : ELF-VLF  
way, 1974, p. 335-348.  
well R.A. Nonducted cohere-  
triggered emission observed  
. Geophys. Res., 1981, v.  
U.S. at al. The apparent  
transmitter signals during  
on.- J. Geophys. Res., 1983  
чек Ф. и др. Уширение спек-  
ков в верхней ионосфере.-  
, т.24, № 6, с. 935-943.  
. Е. Взаимодействие монокро-  
уентной ионосферой.- Гео-  
. 25, № 1, с. 89-96.

КРУПНОМАСШТАБНЫЕ НЕОДНОРОДНОСТИ В ОБЛАСТИ  $F'$   
ВЫСОКОШИРОТНОЙ ИОНОСФЕРЫ

Г.Л.Гделевич (ИКИ АН СССР)  
М.Г.Гельберг (ИКФИА)

Крупномасштабные неоднородности в области  $F'$  с характерными размерами более 5 км постоянно присутствуют в высоких широтах и определяют условия распространения коротких радиоволн и волноводного распространения волн КНЧ-ОНЧ диапазона. Регулярная структура ионосферы на высоких широтах тоже неоднородна. В самом деле, в геомагнитно-спокойное время (особенно четко ночью в северном полушарии зимой) легко просматриваются следующие структурные образования:

- а) главный ионосферный провал с минимумом на инвариантной широте  $\Lambda \sim 60^\circ$  и размером 400-600 км;
- б) авроральный пик ионизации на  $\Lambda \sim 62-64^\circ$ ;
- в) авроральный провал ионизации на широтах  $\Lambda \sim 63-68^\circ$  с размером 500-600 км;
- г) полярный пик ионизации на широтах  $\Lambda \sim 68-70^\circ$ ;
- д) полярный провал ионизации на широтах выше  $70^\circ$  с размером 2000-4000 км.

Размеры авроральной зоны 400-1200 км, размеры полярной шапки 2000-4000 км.

Рассматриваемые крупномасштабные неоднородности существуют на фоне этой регулярной структуры, а иногда замазывают регулярную структуру во время возмущений.

Сведения о параметрах крупномасштабных ( $l > 5$  км) неоднородностей области  $F'$  высоколатитудной ионосферы получены по результатам измерений концентрации и температуры плазмы с помощью космических аппаратов, по данным регистрации изменений интенсивности свечения (в основном в линии 630 км), а также радиофизическими методами вертикального (ВЗ), наклонного (НЗ) и возвратно-наклонного (ВНЗ) зондирования и методом некогерентного рассеяния радиоволн (НРР).

Прямые измерения электронной концентрации и температуры плазмы на ИСЗ позволяют определить масштабы и относительные амплитуды неоднородностей  $n/n_0$  и их пространственно-временное распределение. Оптические наблюдения и методы ВЗ, НЗ и ВНЗ долгот дают возможность проследить динамику отдельных крупномасштабных образований типа перемещающихся возмущений (ПВ). Детальная пространственная и временная картина неоднородной структуры получена методом НРР. В настоящей статье приводятся сведения о пространственно-

но-временном распределении крупно-масштабных неоднородностей, механизмы образования крупномасштабных неоднородностей, приводятся оценки относительных градиентов крупномасштабных неоднородностей по экспериментальным данным спутника "Космос-900".

Пространственно-временное распределение неоднородностей

Результаты измерений концентрации плазмы на ИСЗ "Космос-900" показаны на рис. I. На рис. I видно, что в ночные часы магнитос-

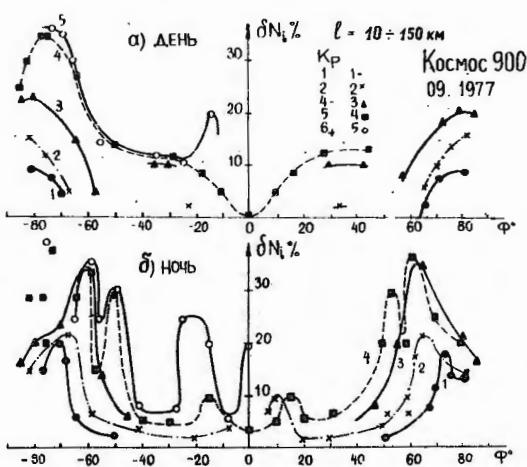


Рис. I. Зависимость амплитуды неоднородностей в процентах от широты, усредненная по долготам для размеров неоднородностей  $\ell = 10 - 150$  км при различных  $K_p$ .

когенных периодов ( $K_p=1$ ) максимальная амплитуда  $\delta N_i = \left( \frac{\Delta \bar{n}_i^2}{\bar{n}_i^2} \right)^{1/2}$  неоднородностей с размёрами 10 - 150 км наблюдается на широтах полярной границы авроральной зоны. В дневные часы амплитуда была максимальной на широтах дневного каспа. С ростом магнитной возмущенности максимум в широтном распределении неоднородностей смещается к экватору. В ночные часы магнитовозмущенных периодов ( $K_p \geq 5$ ) в широтном распределении интенсивности неоднородностей появляется второй максимум приходящийся на субавроральные широты. Спектр мощности  $P(f)$  крупномасштабных неоднородностей можно аппроксимировать степенной зависимостью с показателем от 1 до 2.

Локальные максимумы имеют преимущественным масштабом спутника "Космос-900" неоднородностей при слабых часах порядка 30 км, в дне-

В магнитовозмущенное время некогерентного распределения концентрации плазмы масштабом 50 км и отличие от среднеширотной вдоль геомагнитного поля в мера [2].

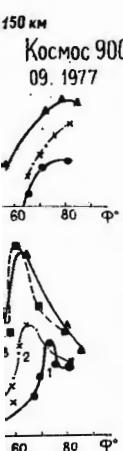
По результатам вертикальных измерений в Маньинске были определены характерные параметры ионосферы: критическая частота  $f_c$  с характерными периодами 40-50 секунд и вечерние часы с первые квазипериодические колебания концентрации с периодами 5-10 секунд при измерениях углов в поле зрения на рис. 4 [4].

Анализ данных вертикальных измерений [5] и измерений множества нескольких разнесенных пунктов показал, что перемещающиеся возмущения генерируются в гравитационной зоне и распространяются в оптических, риометрических и т.д. измерениях. Оказалось, что каждой буферной зоне соответствует свое значение с внезапным началом радиации в "поле зрения" риометров планетарного сияния [7]. Согласно измерениям, перемещающиеся возмущения распространяются в гравитационной зоне ВГВ от места генерации с периодом 2000 км и смещением на 140 миль [9].

#### Механизм образования

Образование крупномасштабных неоднородностей связывают с пространственными перегородками, с перераспределением

ых неоднородностей, однородностей, приводимых неоднородностями "Космос-900".  
и неоднородностей змы на ИСЗ "Космос-900" в ночные часы магнитного поля



тей в процентах от

штуда  $\delta N_i = \left( \frac{\Delta n^2}{n^2} \right)$  гся на широтах  $\sim 70^\circ$ . Амплитуда была максимальной при  $K_p > 5$  и  $\sim 140$  мин [9].

широко. Спектр можно аппроксимировать 2.

Локальные максимумы на кривых спектров  $P(f)$  соответствуют преимущественным масштабам. На рис. 2,3 по данным, полученным со спутника "Космос-900" [1], видно, что преимущественный размер неоднородностей при слабой возмущенности ( $K_p = 2$ ) был в ночные часы порядка 30 км, в дневные — около 20 км.

В магнитовозмущенное время в ночной авроральной ионосфере по данным некогерентного рассеяния наблюдаются квазипериодические колебания концентрации плазмы (складчатые структуры) с характерным масштабом 50 км и относительной амплитудой  $\frac{N_{\text{max}} - N_{\text{min}}}{N_{\text{avg}}} \sim 5$ . В отличие от среднеширотной ионосферы размер таких неоднородностей вдоль геомагнитного поля в несколько раз больше поперечного размера [2].

По результатам вертикального зондирования ионосферы в Мурманск были определены характерные времена периодических изменений параметров ионосферных слоев  $F_1$  и  $F_2$  [3]. Показано, что критическая частота  $f_{\text{c}}(F_2)$  в дневные часы менялась с характерными периодами 40–50, 20–30 и 15 мин, а в ранние утренние и вечерние часы с периодами 60–80, 25–30 и 15 мин. Слабые квазипериодические колебания уровней равной электронной концентрации с периодами 5–10 мин наблюдались в магнитоспокойное время при измерении углов прихода отраженных радиоволн. Это хорошо видно на рис. 4 [4].

Анализ данных вертикального зондирования на сети ионосферных станций [5] и измерений модуляции сигналов радиомаяков ИСЗ в нескольких разнесенных пунктах [6] показал, что крупномасштабные перемещающиеся возмущения генерируются во время суббури в авроральной зоне и распространяются к экватору от нее. При сопоставлении оптических, риометрических и ионосферных возмущений в ходе суббури оказалось, что каждой бухте риометрического поглощения соответствовало перемещающееся возмущение. С другой стороны, бухта поглощения с внезапным началом регистрировалась в тех случаях, когда в "поле зрения" риометров попадал движущийся к западу изгиб полярного сияния [7]. Согласно результатам [5,6] источник ВГВ и перемещающихся возмущений расположен на широтах  $\sim 70^\circ$ . По мере удаления ВГВ от места генерации период волны возрастает [8]. При перемещении на 2000 км период изменился примерно в 2 раза от  $70^\circ$  до  $140$  мин [9].

Механизм образования крупномасштабных неоднородностей

Образование крупномасштабных неоднородностей высокосиротной ионосферы связывают с пространственной неоднородностью высажданий нергичных частиц, с перераспределением ионосферной плазмы струя —

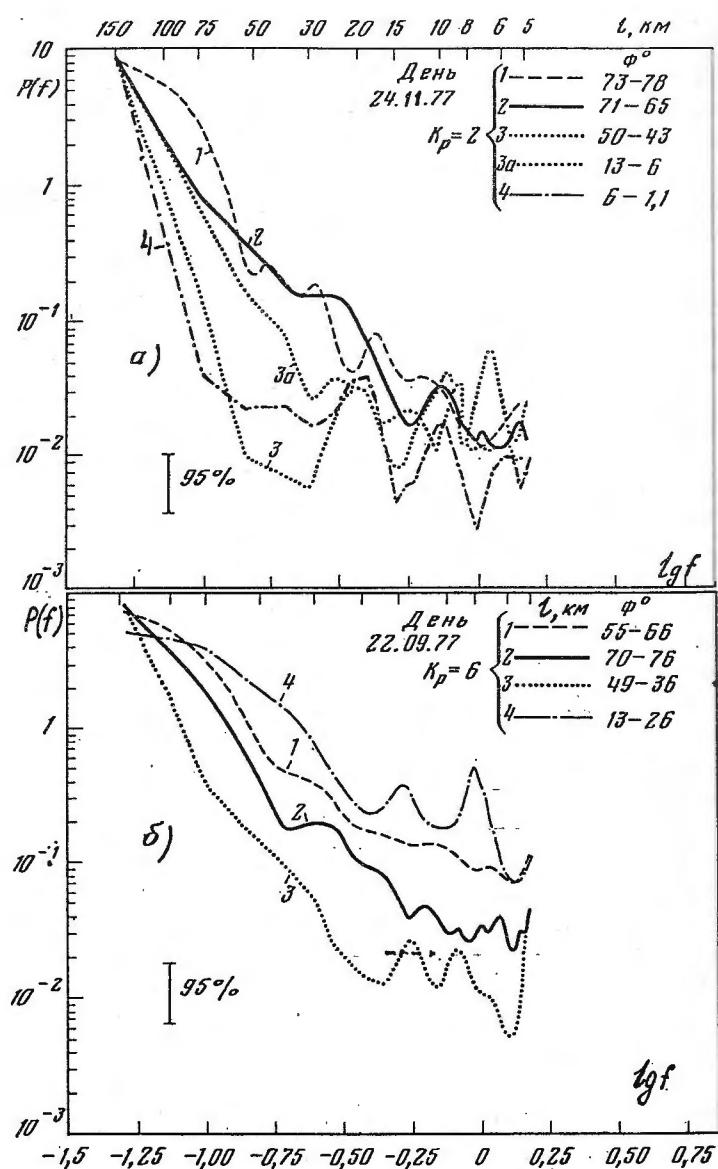


Рис. 2. Спектры мощности неоднородностей с размером 5-150 км для различных широтных зон и  $K_p$  в дневное время

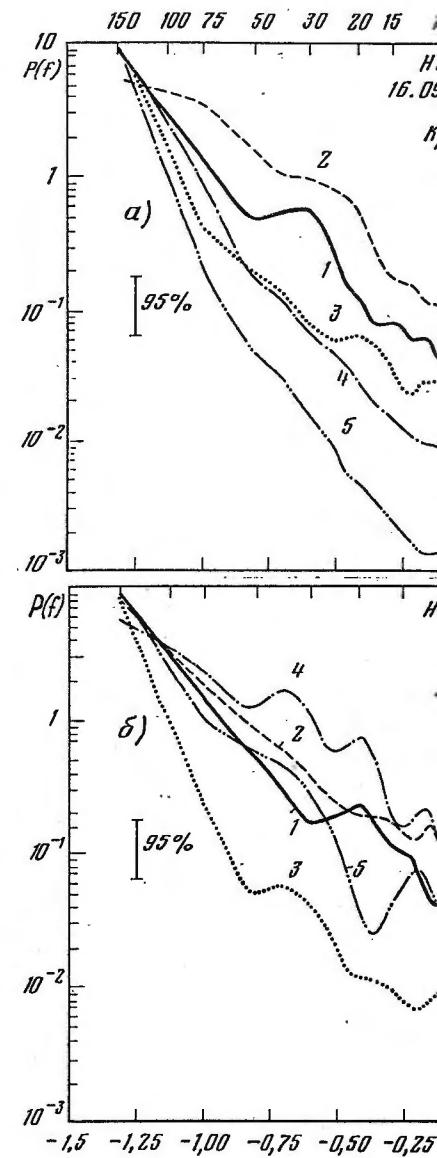


Рис. 3. Спектры мощности неоднородностей для различных зон и  $K_p$  в ночные

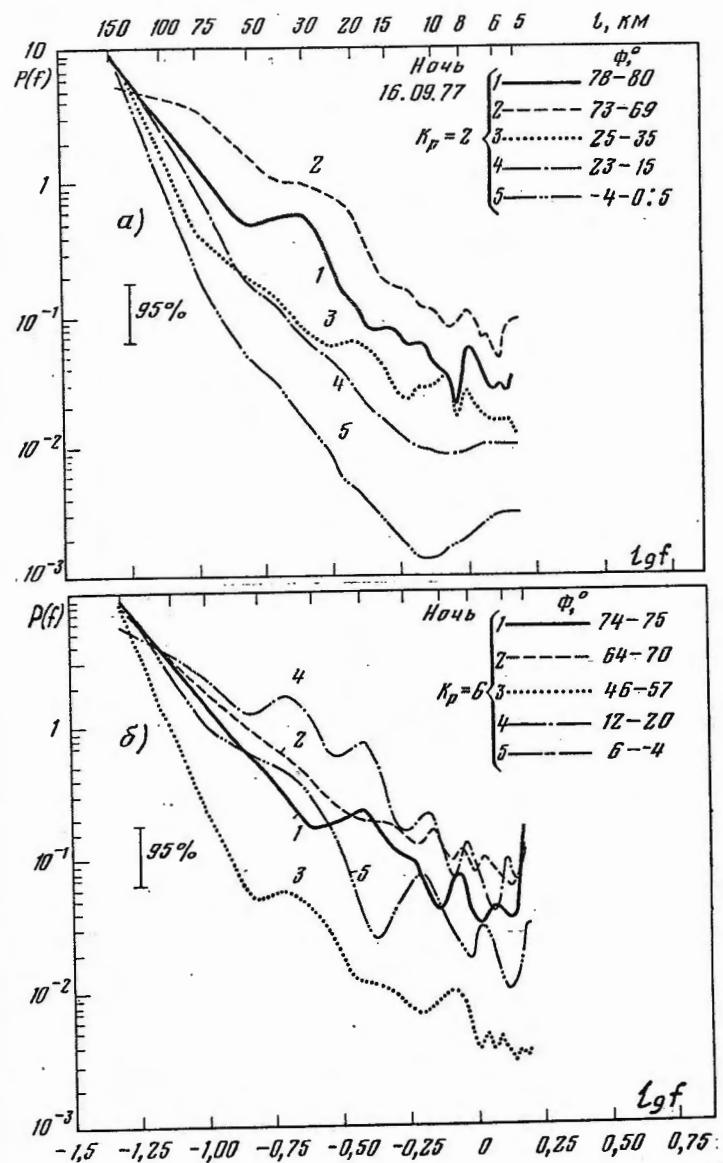
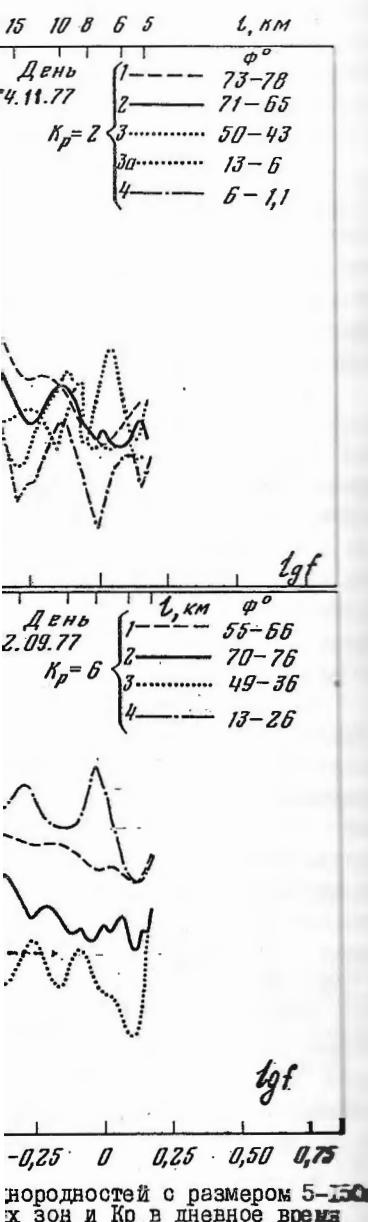


Рис. 3. Спектры мощности неоднородностей с размерами 5-150 км для различных зон и  $K_p$  в ночное время

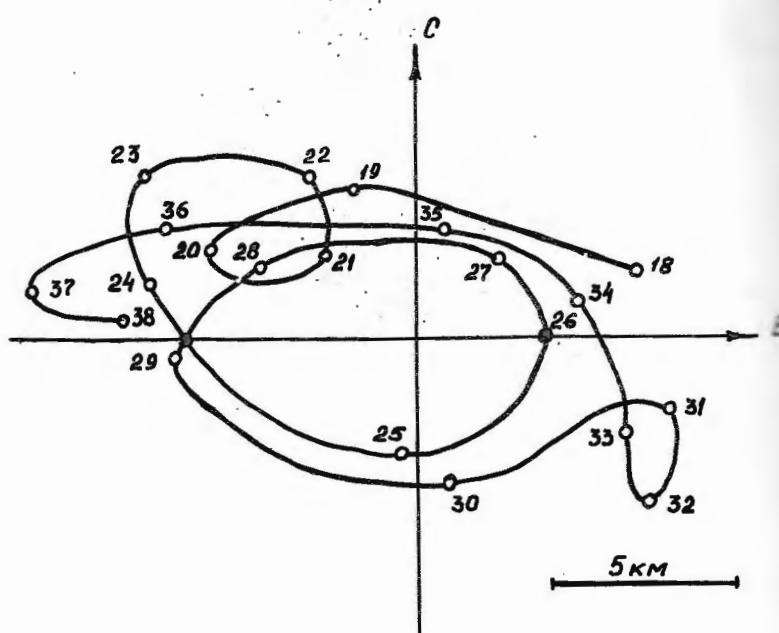


Рис. 4. Траектория точки отражения на поверхности Земли по результатам регистрации углов прихода радиоволн при вертикальном излучении в Лопарской. Цифра у кривой - время в минутах от 20 ч  $UT$ , с - направление на север, в - на восток

ми продольных токов и волнами нейтральной атмосферы.

Вопрос образования крупномасштабных неоднородностей за счет неравномерности высыпаний энергичных частиц неоднократно обсуждался в литературе (см., например, [2]). Эксперименты показывают, что появление неоднородностей в верхней ионосфере хорошо коррелирует с увеличением потока электронов с энергией меньше 0,8 кэВ [10, 11]. Однако механизмы пространственной модуляции потоков энергичных частиц и отражение этой модуляции в пространственных изменениях концентрации ионосферной плазмы мало исследованы. При мером протяженных пространственно-модулированных высыпаний электронов являются волокнистые полярные сияния. В работе [2] предложен следующий сценарий появления крупномасштабных неоднородностей  $F$ -области высокомагнитной ионосферы: в области высыпаний мягких элект-

188

ронов структурированные потоки нейтральных частиц, вызванные ионизацией нейтралей и образовавшиеся неоднородности вдоль линий конвекции по всему земному шару. Удаление от областей образования за счет диффузии и рекомбинации вдоль линий конвекции, поэтому с большой амплитудой, основные закономерности процесса неоднородности сохраняются. Что потоки высыпающихся частиц поперек линий конвекции и места образования неоднородностей одинаковы, то и скорости дрейфа в каждой из них можно считать оправданным. Расслоение потоков энергичных частиц вдоль линий конвекции, поперек которых меняется в основном поперек линий конвекции, близкий процесс образования можно рассматривать как стационарный. В таком случае на концентрацию плазмы будут определяться в основном вспышки ионизации.

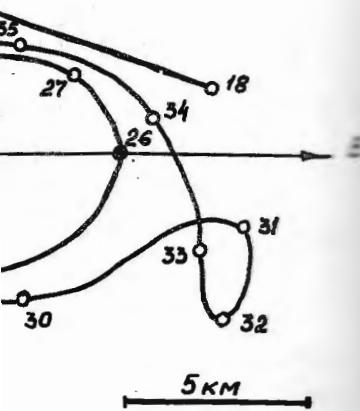
$$q(z) - \beta$$

$$\text{где } q - \text{функция ионизации}$$

$$\beta(z) \approx \alpha$$

$\beta$  - коэффициент рекомбинации  
 $E$  - внешнее электрическое поле. Положим вспышки везде одинаковыми. Средние значения параметров, концентрация плазмы в областях неоднородности в области  $F$  больше, чем в области  $F'$  пропорциональны

$$E_1 \sim$$



ролов структурированные потоки заряженных частиц вызывают неравномерную ионизацию нейтральной атмосферы на высотах области и образовавшиеся неоднородности разносятся дрейфующей плазмой вдоль линий конвекции по всей высоколатитной ионосфере. По мере удаления от областей образования амплитуда неоднородностей убывает за счет диффузии и рекомбинации. С увеличением магнитной возмущенности скорость дрейфа плазмы возрастает и в области, удаленные от мест образования, неоднородности приходят быстрее и поэтому с большей амплитудой. Этот сценарий позволяет объяснить основные закономерности пространственно-временного распределения крупномасштабных неоднородностей. Однако неявные предположения, что потоки высывающихся частиц промодулированы преимущественно поперек линий конвекции и ионизация в верхней ионосфере вне мест образования неоднородностей не зависит от потоков заряженных частиц и скорости дрейфа в каждой точке вдоль линий конвекции вряд ли можно считать оправданными. В действительности наблюдается расслоение потоков энергичных частиц на полосы, вытянутые скорее вдоль, чем поперек линий конвекции. Скорость дрейфа плазмы также меняется в основном поперек линий движения. Поэтому в первом приближении процесс образования неоднородностей за счет высываний можно рассматривать как стационарный. Изменения концентрации плазмы будут определяться в основном процессами ионизации и рекомбинации. В таком случае на высотах более 250 км при ионизации мягкими электронами

$$\vartheta(z) - \beta(z)/n(z) = 0, \quad (1)$$

где  $\vartheta$  — функция ионизации,

$$\beta(z) \cong \alpha_1 (T_n + \alpha_2 E^2) \quad (2)$$

$\beta$  — коэффициент рекомбинации в реакции  $O^+ + NO \rightarrow NO^+ + O$ ,

$E$  — внешнее электрическое поле,  $T_n$  — температура нейтралов. Положим возмущение всех параметров малыми и обозначим индексом 0 средние значения параметров, а индексом I — их возмущения. Если концентрация плазмы в области  $E$  мала, так что интегральные проводимости в области  $E$  больше, чем в  $E$ -слое или отношение  $n_1/n_0$  в области  $E$  пропорционально  $\sum \rho_1 / \sum \rho_0$  для всей ионосферы, то

$$E_1 \sim -E_0 n_1 / n_0; \quad (3)$$

тогда из (1), (3) следует,

$$q_0(1+q_1/q_0) - \beta n_0(1 + \frac{n_1}{n_0})[1 - (2d_2 E_0^2/T_R) \frac{n_1}{n_0}]^2 = 0, \quad (4)$$

где  $T_R = T_n + d_2 E_0^2$ .

Из (4) следует

$$1 + \frac{q_1}{q_0} = (1 + \frac{n_1}{n_0})(1 - \delta \frac{n_1}{n_0})^2, \quad (5)$$

где  $\delta = 2d_2 E_0^2/T_R$ .

Из уравнения (5) следует, что при больших электрических полях  $E_0$ , когда  $\delta \ll 1/2$  амплитуда неоднородностей  $n_1/n_0$  существенно больше глубины модуляции потока частиц. Более того возможно расслоение плазмы при отсутствии модуляции потока ( $q_1/q_0 = 0$ ) энергичных частиц.

При  $\delta \ll 1$ ,  $q_1/q_0 < 1$  из уравнения (5) находим

$$\frac{n_1}{n_0} \approx q_1/q_0 / (1 - 2\delta). \quad (6)$$

Важной причиной образования неоднородностей ионосферы является перераспределение плазмы токовыми струями. Это явление связано с различием в анизотропии электронной и ионной проводимостей. Вследствие этого концентрация плазмы возрастает в области вытекающих из ионосферы струй продольных потоков и уменьшается в области вытекающих струй, что приводит к появлению неоднородностей с масштабом токовых слоев [12].

Много внимания уделялось исследованию ионосферного отклика на прохождение акусто-гравитационных волн (АГВ). Образование перемещающихся ионосферных возмущений объясняют увлечением ионов вдоль геомагнитного поля Земли периодическим движением нейтральных молекул. Показано (см., например, [13]), что относительная амплитуда неоднородностей

$$\frac{n_1}{n_0} \sim \sin 2\chi, \quad (7)$$

$\chi$  — угол между волновым вектором АГВ и геомагнитным полем. Из выражения (7) следует этот механизм наиболее эффективен в средних широтах. В высоких широтах при внешних электрических полях более

40 мВм<sup>-1</sup> возможно электродинамической атмосфера с ионосферой нейтральной атмосферы и темперацией и проводимость плазмы. Это вызывает перераспределение

Эволюция крупномасштабных

Крупномасштабные неоднородности движения изменяют свою

онного и диффузионного распределения. Выше упоминалось, что с перемещающихся ионосферных волнистых изменений параметров слоя следствием затухания коротковолнового излучения от источника генерации. Для АГВ-увеличение крутизны градиента  $L_{min} = \frac{1}{n_0} \frac{\partial n_1}{\partial x}$  на заднем. Поэтому перемещающиеся волны суббури от центрального экватору должны быть асимметричными  $L_{min}$  со стороны авроральной на переднем фронте.

Эволюция крупномасштабных перемещающихся вместе с ионосферной погодой образом зависит от земной атмосферными слоями, точнее от соединениями (педерсеновской  $\Sigma_F$ ) ионосферы.

В тех случаях, когда интенсивность  $\Sigma_p$  и  $\Sigma_h$  поляризации крупномасштабной  $E$ , что приводит к "усиленнию" области [17]. Дрейф неоднородностей магнитном полях не сопровождается изменениями формы.

В противном случае, когда интегральные проводимости слоя поля поляризации неоднородности формы неоднородностей [13, 16], с повышенной концентрацией пла-

$$(2d, E_0^2/T_k) \frac{n_i}{n_o} ]^2 = 0, \quad (4)$$

$$\delta \frac{n_i}{n_o})^2, \quad (5)$$

ольших электрических полях неоднородностей  $n_i/n_o$  сущест-  
вует модуляция потока  $(\delta n_i/n_o) = 0$

из уравнения (5) находим

$$(\delta n_i/n_o)^2 = 1 - 2\delta, \quad (6)$$

однородностей ионосферы является грубыми. Это явление связа-  
но с ионной проводимостью.

и возрастает в области ветров-  
потоков и уменьшается в облас-  
ти появлению неоднородностей

образование ионосферного отклика  
зых волн (АГВ). Образование объясняют увлечением ионос-  
ферическим движением нейтра-  
[13]), что относительна-

$$2x, \quad (7)$$

АГВ и геомагнитным полем. Наиболее эффективен в средах электрических полях

$40 \text{ мВм}^{-1}$  возможно электродинамическое взаимодействие волны нейтральной атмосферы с ионосферной плазмой. АГВ модулирует плотность нейтральной атмосферы и тем самым частоту ион-нейтральных соударений и проводимость плазмы. Периодическое изменение проводимости вызывает перераспределение концентрации заряженных частиц [14].

#### Эволюция крупномасштабных неоднородностей

Крупномасштабные неоднородности  $F$ -области ионосферы в процессе движения изменяют свою форму и амплитуду за счет дисперсионного и диффузационного расплывания [14, 16].

Выше упоминалось, что с увеличением расстояния от источника перемещающихся ионосферных возмущений увеличивается период временных изменений параметров слоя  $F_2$ . Увеличение периода является следствием затухания коротковолновых АГВ по мере их распространения от источника генерации. Другой ожидаемый эффект распространения АГВ-увеличение крутизны переднего фронта волны. Вследствие этого эффекта естественно ожидать, что минимальный масштаб градиента  $L_{min} = \frac{1}{n_o} \frac{\partial n_i}{\partial x}$  на переднем фронте ПВ будет меньше, чем на заднем. Поэтому перемещающиеся возмущения, распространяющиеся во время суббури от центральной части авроральной зоны к полюсу и экватору должны быть асимметричными в широтном разрезе. Значения  $L_{min}$  ср. стороны авроральной зоны у них должны быть больше, чем на переднем фронте.

Эволюция крупномасштабных неоднородностей  $F$ -области, дрейфующих вместе с ионосферной плазмой вдоль линий конвекции существенным образом зависит от электродинамической связи между ионосферными слоями, точнее от соотношений между интегральными проводимостями (педарсеновской  $\Sigma_p$  и холловской  $\Sigma_h$ )  $E$  и  $F$ -областей ионосферы.

В тех случаях, когда интегральные проводимости  $\Sigma_p^F$  и  $\Sigma_h^F$  много меньше  $\Sigma_p^E$  и  $\Sigma_h^E$ , соответственно, электрическое поле поляризации крупномасштабной неоднородности закорачивается в слое  $E$ , что приводит к "усиленной" диффузии неоднородностей  $F$ -области [17]. Дрейф неоднородности в скрещенном электрическом и магнитном полях не сопровождается при этом дисперсионнымискажением формы.

В противном случае, когда ионизация в  $E$ -области низкая и интегральные проводимости слоя  $F$  больше, чем  $\Sigma_p^E$  и  $\Sigma_h^E$ , поля поляризации неоднородностей вызывают нелинейные искажения формы неоднородностей [13, 16, 18, 19]. В этом случае в областях с повышенной концентрацией плазмы электрическое поле меньше сред-

нега и эти области дрейфуют с меньшей скоростью. Это приводит к увеличению крутизны фронтов неоднородностей задних относительно скорости дрейфа плазмы  $E \times B$  [13, 17, 18]. В работе [19] показано, что нелинейные эффекты в плотных крупномасштабных образованиях приводят к появлению крутых градиентов также на передних относительно электрического поля  $E$  фронтах неоднородностей. Таким образом, теория нелинейной эволюции крупномасштабных образований предсказывает возможные различия в масштабах  $L_{min}$  в зависимости от ориентации электрического поля, механизма образования неоднородностей и соотношения интегральных проводимостей  $E$  и  $F$  областей ионосферы. Эти различия можно использовать для интерпретации экспериментального материала о неоднородностях  $F$ -области, полученных по результатам прямых измерений концентрации плазмы на ИСЗ.

#### Оценка относительных градиентов крупномасштабных неоднородностей

Спутник "Космос-900", имеющий близкую к круговой орбиту на высотах 400 – 500 км в зависимости от времени старта предоставляет прекрасную возможность для исследования относительных градиентов крупномасштабных неоднородностей. Поскольку пролеты спутника практически проходили вдоль меридиана, возможно на основе исследования "передних" и "задних" фронтов относительных градиентов исследовать механизм, связанный с АГВ и  $E \times B$  дрейфом плазмы.

В настоящей статье мы приведем анализ относительных градиентов крупномасштабных неоднородностей лишь с целью выяснения возможностей поиска механизмов их возникновения в дальнейшем. Для того, чтобы показать каким образом определяются относительные градиенты на рис. 5, показаны результаты измерения концентрации положительных ионов, полученные при помощи спутника "Космос-900" 10.03.1978 г. Из рис. 5 видно, что наблюдается квазипериодическая структура относительных изменений концентрации, в которой то передний фронт круче, чем "задний", то наоборот. Поэтому в таблице приведены статистические данные о наблюдении относительных изменений концентрации на 10 пролетах высоколатитной зоны спутником "Космос - 900".

Из таблицы видно, что в дневное время на геомагнитных широтах ниже  $80^\circ$  примерно в два раза чаще наблюдается более крутой экваториальная сторона, а на широтах более  $80^\circ$  в два раза чаще наблюдается более крутой полярная сторона крупномасштабных неоднород-

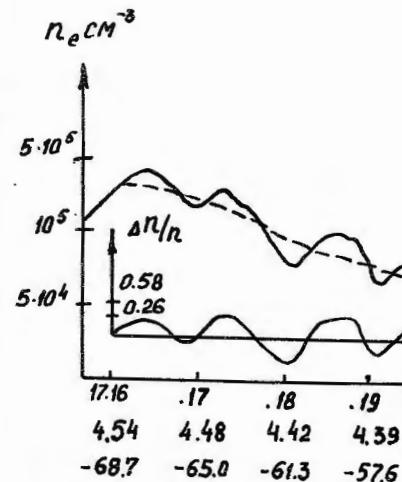


Рис. 5. Крупномасштабные неоднородности по результатам регистрации  
1. Концентрация плазмы  
2. Сглаженные значения  
3. Относительные изменения концентрации вычитанием

Интервал геом. широт	На экваторе	
	День	Ночь
50–75	–	–
75–90	–	–
80–90	50–80	–
90–100	80–90	–

скоростью. Это приводит к неоднородностям задних относительно [17, 18]. В работе [19] по генерации крупномасштабных образований градиентов также на передних фронтах неоднородностей. Такие крупномасштабные образы в масштабах  $L_{min}$  в зависимости от поля, механизма образования альных проводимостей  $E$  и  $F$  можно использовать для интерпретации неоднородностей  $F$ -области, измерений концентрации плазмы

крупномасштабных

близкую к круговой орбите на время старта пред исследования относительных однородностей. Поскольку пролеты в меридиане, возможно на основе "к" фронтов относительных гравитационных с АГВ и  $E \times B$  дрейфом

анализ относительных градиентов лишь с целью выяснения возможновения в дальнейшем. Для определяются относительные измерения концентрации помощью спутника "Космос-900" наблюдается квазипериодическая концентрации, в которой то же наоборот. Поэтому в таблице наблюдении относительных измерений высокомиротной зоны спутником

в время на геомагнитных широтах наблюдается более крутой экватор, более  $80^{\circ}$  в два раза чаще наблюдения крупномасштабных неоднородно-

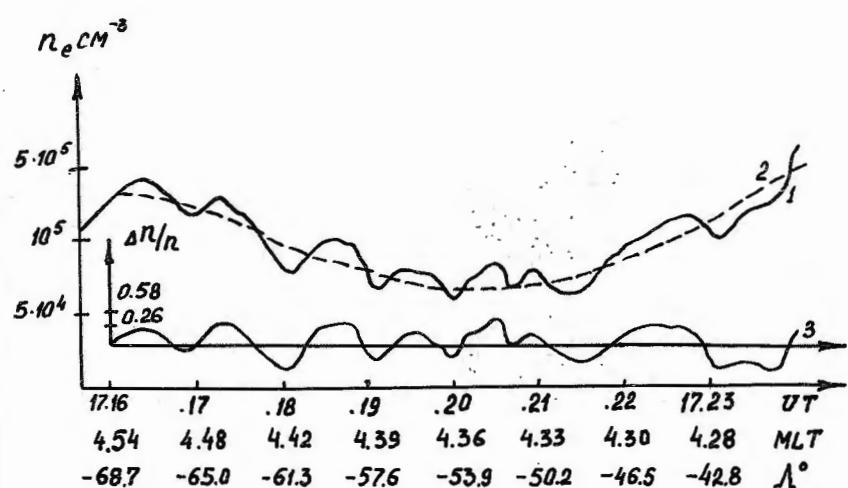


Рис. 5. Крупномасштабные неоднородности в высокомиротной ионосфере по результатам регистрации 10.03.1978:  
 1. Концентрация плазмы вдоль траектории спутника.  
 2. Сглаженные значения концентрации.  
 3. Относительные изменения концентрации  $\Delta n/n$ , полученные вычитанием кривой 2 из данных графика 1

Таблица

Интервал геом. широт	Ночь 18-24-06	
	На экватор. стороне	На полярной стороне
50-75	9	7
75-90	4	3
День 18-12-06		
50-80	9	5
80-90	2	4

ностей. Можно высказать предположение, что источник АГВ находится вблизи  $80^{\circ}$  и крупномасштабные неоднородности в значительной части могут создаваться АГВ. Однако окончательное заключение может быть сделано лишь на основе анализа большего числа пролетов. В дальнейшем авторы надеются провести такой статистический анализ.

#### Список использованных источников

- I. Гдалевич Г.Л., Озеров В.Д., Всехсвятская И.С., Новикова Л.Н., Соболева Т.Н. Исследование изменичивости ионосфера на высоте 500 км по данным ИСЗ "Космос-900". - Геомагнетизм и аэрономия, 1980, т. 20, с. 809-816.
2. Kelley M.C., Vickrey L.V., Carlson C.N., Torbert R. On the origin and spatial extent of high-latitude F-region irregularities.- J .Geophys.Res., 1982, v.87, p.4469-4475.
3. Фрейзен И.А., Потапова Н.И. Исследование волновых процессов по данным высоколатитной станции Мурманск.- В кн.: Ионосферно-магнитосферные возмущения и их прогнозирование. М.:Наука, 1984, с. 44-51.
4. Волков Н.Н., Кукушкин Р.С., Ройзен А.М., Гельберг М.Г. Определение параметров неоднородностей по измерениям углов прихода.- В кн.: Распространение радиоволн в полярной ионосфере. Апатиты : КФАН, 1977, с. 61-69.
5. Шашунькина В.М. Ионосферный эффект внезапного начала магнитной бури в годы максимума и минимума солнечной активности. Геом. аэрон. 1968, т. III, №1, с. 184-187.
6. Davis M.J., Da Rose A.V. Travelling Ionospheric Disturbances Originated in the Auroral Oval during Polar Substorm. J . Geophys. Res. 1969, v. 74, p. 5721-5735.
7. Hajkowicz L.A. Auroral riometer absorption and the F-region disturbances observed over wide range of latitude.- J .Atmosp. Terr. Phys. 1983, v. 45, N 1, 175 - 179 .
8. Row R.V. Acoustic-gravity waves in the upper atmosphere due to a nuclear detonation and an earthquake.- Geophys. Res., 1967, v.72, p. 1599-1610.
9. Климов Н.Н., Шашунькина В.М., Юдович Л.А. Перемещающиеся ионосферные возмущения в период магнитосферной суббури.- В кн.: Ионосферные исследования, №30, М.:Сов. радио, 1980, с. 69-74.
10. Kayser S.F., Maier F.J., Brace L.H. Quiet-time plasma irregularities at 1400 km in the cleft region.- J .Geophys.Res., 1978, v. 83, p. 2533-2542.
- II. Kelley M.C., Backer K.D., Ulwoldson J.R. Simultaneous rocket probe, scatter observations of irregularities in the ionosphere. Radio Sci., 1982, v. 17, p. 101-110.
12. Ляцкая А.М., Ляцкий В.Б., Малюков на профиль электронной аэрономии, 1987, т. 18, №2, с. 10-15.
13. Lloyd K.H., Haerendel G. Numerical simulation and deformation of ionosphere in association with other layers of ionosphere. J . Geophys. Res., 1982, v. 78, p. 7389-7415.
14. Гершман Б.Н., Динамика ионосферы, М.:Наука, 1980, 256 с.
15. Гельберг М.Г. Образование слоев неоднородностей ионосферы. Геомагнетизм и аэрономия, 1982, с. 271-274.
16. Жилинский А.П., Цендин Л.Д. Структуры ионизированной плазмы в магнитосфере. М.:Наука, 1980, 128 с.
17. Vickrey L.F., Kelley M.C. The F-layer on classical F-region boundaries. J . Geophys. Res., 1982, v.87, p. 4475-4485.
18. Perkins F.W., Labysky N.L., Labovsky N.L. Ionospheric striation plasma clouds in the auroral oval. J . Geophys. Res., 1973, v. 78, p. 697-724.
19. Рожанский В.А., Цендин Л.Д. Зонные неоднородности ионосферной плазмы. Геомагнетизм и аэрономия, 1984, т.24, и I, №3, с. 402-416, и II, №4, с. 916-921.

ение, что источник АГВ находит-  
неоднородности в значительной  
заключение мо-  
анализа большего числа пролетов.  
вести такой статистический анализ  
ых источников

ехсвятская И.С., Новикова Л.Н.,  
зменчивости ионосфера на высоте  
-900". - Геомагнетизм и аэрономия.

Ison C.N., Torbert R. On the ori-  
gh-latitude F-region irregulari-  
v.87, p.4469-4475.

Исследование волновых процессов  
ионизации Мурманск.- В кн.: Ионосфер-  
и их прогнозирование. М.:Наука,

Ройзен А.М., Гельберг М.Г. Опреде-  
лостей по измерениям углов прихо-  
радиоволн в полярной ионосфере.

9. эффект внезапного начала магнит-  
минимума солнечной активности.

, с. 184-187.

swelling Ionospheric Disturban-  
al Oval during Polar Substorm.

, p. 5721-5735.

ster absorption and the F-region  
wide range of latitude.- J.Atmosph-

175 - 179 .

waves in the upper atmosphere due  
an earthquake.- Geophys. Res.,

, Юдович Л.А. Перемещающиеся во -  
под магнитосферной суббури.- В  
ния, №30, М.:Сов. радио, 1980.

ace L.H. Quiet-time plasma irre-  
e cleft region.- J.Geophys.Res.

- II. Kelley M.C., Backer K.D., Ulwick S.C., Rino C.L., Baron M.J. Simultaneous rocket probe, scintillation and incoherent scatter observations of irregularities in the auroral zone ionosphere. Radio Sci., 1980, v. 15, p.491-505.
12. Ляцкая А.М., Ляцкий В.Б., Малыцев Ю.П. Влияние продольных токов на профиль электронной концентрации. Геомагнетизм и аэрономия, 1987, т. 18, №2, с. 229-234.
13. Lloyd K.H., Haerendel G. Numerical modeling of the drift and deformation of ionospheric clouds and their interaction with other layers of ionosphere.- J.Geophys. Res., 1973, v. 78, p. 7389-7415.
14. Гершман Б.Н. Динамика ионосферной плазмы. М.:Наука, 1974, 256 с.
15. Гельберг М.Г. Образование слабых крупномасштабных неоднородностей ионосферы. Геомагнетизм и аэрономия, 1980, т.20, №2, с. 271-274.
16. Нилинский А.П., Цендин Л.Д. Столкновительная диффузия слабо-ионизованной плазмы в магнитном поле - В кн.:Геомагнитные исследования, №26, М.:Сов. радио, 1979, с. 5-39.
17. Viekrey L.F., Kelley M.C. The effects of a conductiving F-layer on classical F-region cross-field plasma diffusion. J. Geophys.Res., 1982, v.87, p.4276-4284.
18. Perkins F.W., Labysky N.L., Doles J.H. Deformation and striation plasma clouds in the ionosphere.- J.Geophys.Res., 1973, v. 78, p. 697-724.
19. Рожанский В.А., Цендин Л.Д. Эволюция сильных ионосферных неоднородностей ионосферной плазмы. Геомагнетизм и аэроно- мия, 1984, т.24, и I, №3, с. 414-419, ч.П., №81, с. 598-602, ч.III №16, с. 916-921.