

Polar Geophysical Institute

ИССЛЕДОВАНИЕ ВЛИЯНИЯ МАГНИТНОГО ПОЛЯ НА ВЫСОКОШИРОТНЫЕ КВ ТРАССЫ ВО ВРЕМЯ ГЕОМАГНИТНОЙ БУРИ

Д.С. Котова^{1,2}, М.В. Клименко^{1,2}, В.В. Клименко¹, В.Е. Захаров²

¹Калининградский филиал Института земного магнетизма, ионосферы и распространения радиоволн им. Н.В. Пушкова, Калининград, Россия ²Балтийский федеральный университет им. И. Канта, Калининград e-mails: darshu@yandex.ru, maksim.klimenko@mail.ru, vvk_48@mail.ru, vezakharov@kantiana.ru

Аннотация. Ранее был описан комплекс прикладных программ вместе с численным алгоритмом проведения вычислительных экспериментов с использованием моделей среды и распространения радиоволн. С помощью этого комплекса проведен анализ поведения угла между векторами импульса и индукции геомагнитного поля в зависимости от выбора частоты и положения передатчика, направления излучения и геофизических условий. Показано, что наибольшая скорость уменьшения этого угла достигается в окрестности точки поворота траектории.

Введение

Для данного исследования использовался комплекс прикладных программ и численный алгоритм проведения вычислительных экспериментов с использованием моделей среды и распространения

радиоволн. Этот разработанный ранее комплекс использовался изучения влияния нами для геомагнитных бурь на лучевые траектории И поглощение коротких радиоволн (Котова и *dp.*, 2014, 2015; Kotova et al., 2015). Для описания распространения коротких радиоволн в ионосфере широко применяется приближение геометрической оптики (Кравцов и Орлов, 1980). При этом среда распространения считается слабо неоднородной и поглощающей. В исследованиях, результаты которых представлены в работе, настоящей среда задавалась на основе Глобальной Самосогласованной Модели Термосферы, Ионосферы и Протоносферы (ГСМ ТИП, КФ ИЗМИРАН) (Namgaladze et al.,





1988; Клименко и др., 2006). Использование динамической модели ГСМ ТИП позволило учесть изменение среды при переходе от спокойных условий к возмущенным во время геомагнитной бури. Используемая при этом численная модель распространения коротких радиоволн в ионосфере (Захаров и Черняк, 2007) позволяет на каждом шаге вдоль рассчитываемой лучевой траектории оценить не только поглощение, но и изменения углов между лучевым вектором **s** и вектором импульса **p**, а также между вектором импульса **p** и внешним геомагнитным полем **B**. В данной работе приведены результаты анализа поведения этих углов в зависимости от положения передатчика, направления излучения, геофизических условий и выбора частоты.

Постановка задачи

Зависимость между направлением распространения радиоволны и геомагнитным полем входит в дисперсионные соотношения для двух нормальных волновых мод (*Брюнелли и Намгаладзе*, 1988), а также в формулу Эпплтона-Хартри. Угол ζ между векторами **р** и **s** можно найти из соотношения

 $\cos \zeta = \frac{p}{s} = \frac{1}{\sqrt{1 + (\partial n / \partial \mathbf{p})^2}}$ (Кравцов и Орлов, 1980). В качестве спокойных условий был выбран

магнитоспокойный день 24 сентября 2011 г., а в качестве возмущенных условий – главная фаза геомагнитной бури 26 сентября 2011 г. в 16:00 UT. Для выбранных периодов времени было получено качественное и количественное согласие результатов модельных расчетов основных параметров ионосферы с данными наблюдений в высоких широтах (*Клименко и др.*, 2015). Для проведения данного исследования мы выбрали три высокоширотные станции: Горьковскую ($\varphi = 60.27^{\circ}$ с. ш., $\lambda = 29.38^{\circ}$ в. д.), Ловозеро ($\varphi = 68.00^{\circ}$ с. ш., $\lambda = 35.02^{\circ}$ в. д.) и Салехард ($\varphi = 66.52^{\circ}$ с. ш., $\lambda = 66.67^{\circ}$ в. д.), где φ и λ — географические широта и долгота соответственно.



Рисунок 2. Лучевые траектории радиоволн с различными частотами на фоне изолиний электронной концентрации в координатах геомагнитная широта-высота (вверху и посредине) и геомагнитная долгота-высота (внизу). Слева показаны спокойные условия, справа – главная фаза бури. Расчеты для возмущенных условий были проведены с теми же углами места и азимута, что и для спокойных условий.

Рассматривались три направления излучения между станциями Горьковская Ловозеро; Ловозеро – Салехард и Салехард – Ловозеро. На рис. 1 в координатах геомагнитных долготаширота показаны абсолютные значения электронной концентрации на высоте 110 км и критической частоты слоя F2, a также возмущения этих параметров в главную фазу геомагнитной бури в выбранной области распространения радиоволн. Видно, что во время бури во всей рассматриваемой области наблюдается отрицательный эффект падение электронной концентрации.

Результаты траекторных расчетов

На рис. 2 показаны лучевые траектории радиоволн с частотами от 8.5 МГц до 11 МГц с шагом 0.5 МГц, полученные для спокойных условий методом пристрелки. Для возмущенных условий показаны лучевые траектории радиоволн с теми же частотами и для тех же углов излучения, что и в спокойных условиях. Из этого рисунка хорошо видно падений электронной концентрации в F2 слое ионосферы во время геомагнитной бури, приводит к росту которое высоты отражения И увеличению длины односкачковой трассы, что хорошо согласуется с результатами расчетов, представленными на рис. 3. Для станций Ловозеро и Салехард можно отметить, что длина оптического пути, полученная для возмущенных условий, отличается от полученной в спокойных условиях,

причем это отличие зависит от выбора станции излучения, что связано с изменениями среды (рис. 1). Рост высоты отражения во время бури по сравнению со спокойными условиями связан с подъемом F2 слоя и уменьшением его концентрации.

На рис. 4 показаны результаты расчетов изменения углов между векторами **s** и **p**, **p** и **B** в зависимости от частоты излучения передатчика (минимальная частота f 8.5 МГц, максимальная – 11 МГц) и условий распространения. Из этого рисунка видно усиление неоднородности радиоволны, которая проявляется в нарастании различия между направлением лучевого вектора и направлением вектора импульса по мере распространения радиоволны вглубь ионосферы, говорящем о том, что в каждой точке направление распространения фазы и направление распространения энергии в волне различаются. Это усиление неоднородности радиоволны наблюдается при ее распространении в областях неотклоняющего и отклоняющего поглощений за счет увеличения угла ζ по мере погружения волны в E и F2 слои ионосферы. Напротив, при попадании радиоволны в окрестность точки поворота происходит резкое ослабление неоднородности волны (угол ζ падает до 0°), после чего опять следует рост неоднородности. Причем, для

Д.С. Котова и др.

радиоволны с меньшей частотой этот эффект проявляется сильнее, как и в случае с затуханием, когда радиоволна с меньшей частотой поглощается сильнее. Проведя анализ изменения среды, можно увязать отрезки роста угла ζ с распространением в областях, с растущей электронной концентрацией. Это хорошо видно из рис. 1, где трасса между станциями Горьковская – Ловозеро проходит в среде с большими значениями критической частоты *foF2*, а значит и *Ne*, чем на трассе Ловозеро – Салехард. Поэтому угол ζ в первом случае достигает максимального значения 7°, а во втором – 4°.



Рисунок 3. Зависимость длины оптического пути и высоты отражения односкачковых трасс от частоты излучения. Серым цветом показаны результаты расчетов для спокойных условий, черным – в главную фазу бури.

Можно также отметить, что наибольшая скорость падения угла θ между вектором импульса и геомагнитным полем достигается в окрестности точки поворота траектории. Причем, чем больше радиус кривизны в окрестности точки поворота лучевой траектории, что имеет место во время геомагнитной бури, тем меньше эта скорость. В спокойных условиях изменение угла θ =**p**^**B** в окрестности точки поворота происходит более резко. Для трех выбранных направлений излучения угол θ в окрестности точки поворота изменяется от 40° до 65°, причем, большей частоте радиоволны соответствует большее изменение этого угла. После прохождения окрестности точки поворота траектории наблюдается незначительный рост угла θ . Все рассмотренные зависимости в равной степени отражаются и в поведении луча: чем сильнее изменяются углы ζ и θ в главную фазу бури, тем сильнее лучевая траектория отличается от полученной в спокойных условиях по таким характеристикам, как высота отражения и длина оптического пути.



Рисунок 4. Поведение угла $\theta = \mathbf{p}^{\mathbf{B}}$ между векторами импульса и индукции геомагнитного поля (черные кривые, ось ординат слева) и угла $\zeta = \mathbf{s}^{\mathbf{p}}$ между лучевым вектором и вектором импульса (серые кривые, ось ординат справа) вдоль лучевой траектории (тонкие светло-серые кривые, вспомогательная ось ординат справа) в спокойных условиях (сплошные кривые) и во время бури (пунктирные кривые).

Заключение

Проведено исследование поведения углов между векторами импульса и индукции геомагнитного поля и между лучевым вектором и вектором импульса как в спокойных условиях, так и в главную фазу геомагнитной бури. Показано, что в областях отклоняющего и неотклоняющего поглощений при погружении радиоволны вглубь ионосферы происходит усиление неоднородности волны. При попадании в окрестность точки поворота происходит резкое ослабление неоднородности радиоволн, отраженных к Земле. Затем опять наблюдается рост неоднородности волны при ее распространении в среде с увеличивающейся электронной концентрацией. Причем, чем меньше частота радиоволны, тем сильнее проявляется ее неоднородность.

В окрестности точки поворота происходит максимальное уменьшение угла между направлением распространения волны и геомагнитным полем. В спокойных условиях скорость этого уменьшения больше, чем в главную фазу бури, что связано с большим радиусом кривизны в окрестности точки поворота траектории во время бури. Чем выше частота, тем значительнее уменьшение этого угла в окрестности точки поворота.

Благодарности. Исследование выполнено при финансовой поддержке РФФИ в рамках научного проекта № 16-35-00590 мол_а и гранта РФФИ №14-05-00578. Работа проводилась в рамках проекта "Физические механизмы формирования реакции верхней атмосферы и ионосферы на процессы в нижней атмосфере и на поверхности Земли" (Государственное задание Министерства образования и науки РФ, конкурсная часть, задание № 3.1127.2014/К).

Литература

Брюнелли Б.Е., Намгаладзе А.А. (1988). Физика ионосферы. М.: Наука, 528 с.

Захаров В.Е., Черняк А.А. (2007). Численная модель распространения радиотрасс коротких радиоволн в ионосфере, Вестник РГУ им. И. Канта, Калининград, Вып. 3, 36–40.

Клименко М.В. и др. (2006). Численное моделирование электрического поля и зонального тока в ионосфере Земли – Динамо поле и экваториальный электроджет, Геомагнетизм и аэрономия, **46**(4), 485–494.

Клименко М.В. и др. (2015). Влияние геомагнитных бурь 26-30 сентября 2011 года на ионосферу и распространение КВ радиоволн. І – ионосферные эффекты, Геомагнетизм и Аэрономия, **55**(6), 769-789.

Котова Д.С. и др. (2015). Развитие модели распространения коротких радиоволн в ионосфере, Химическая физика, **34**(12), 62-71.

Котова Д.С. и др. (2014). Численное моделирование влияния геомагнитной бури 2-3 мая 2010 года на распространение коротких радиоволн в ионосфере, Известия вузов. Радиофизика, **57**(7), 519–530.

Кравцов Ю.А., Орлов Ю.И. (1980). Геометрическая оптика неоднородных сред. М.: Наука, 304 с.

Kotova D.S. et al. (2015). Using IRI and GSM TIP model results as environment for HF radio wave propagation model during geomagnetic storms on September 26-29, 2011, Advances in Space Research, **56**, 2012–2029.

Namgaladze A.A. et al. (1988). Global Model of the Thermosphere–Ionosphere–Protonosphere System, PAGEOPH, **127**(2/3), 219–254.