02:04:09

## Электродинамический способ управления излучением волн свистового диапазона частот рамочной антенной в магнитоактивной плазме

© М.Е. Гущин, Т.М. Заборонкова, С.В. Коробков, А.В. Костров, А.В. Стриковский

Институт прикладной физики РАН, Нижний Новгород E-mail: mguschin@appl.sci-nnov.ru

Поступило в Редакцию 7 февраля 2006 г.

Предложен электродинамический способ управления работой рамочной антенны, используемой для излучения и приема волн свистового диапазона частот. Метод заключается в пропускании по антенне, наряду с переменным током на частоте  $\omega$ , постоянного тока, локально возмущающего внешнее магнитное поле. Исследована работа антенны в режимах излучения и приема; показано, что локальное увеличение магнитного поля позволяет повысить сопротивление излучения антенны.

PACS: 84.40.Ba

Рамочные антенны (антенны магнитного типа) широко используются при проведении активных экспериментов в плазме ионосферы и магнитосферы Земли [1,2], с их помощью осуществляется регистрация естественных излучений, прием сигналов наземных и спутниковых передатчиков. Такие антенны часто применяются при лабораторном исследовании волновых процессов в плазме [3]. Особый интерес представляют вопросы, связанные с возбуждением и приемом волн свистового диапазона (вистлеров). Известны различные способы увеличения излучаемой мощности и обужения диаграммы направленности рамочных излучателей, например за счет термодиффузионного переноса плазмы, нагретой в ближнем поле антенны [4], или ее стрикционного вытеснения [5]. Указанные методы принципиально являются нелинейными, кроме того, скорость перестройки параметров системы

"фидер-антенна-плазма" ограничивается скоростью перераспределения электронной плотности.

В настоящей работе для управления излучением (и приемом) волн свистового диапазона частот ( $\sqrt{\Omega_H \omega_H} < \omega < \omega_H \ll \omega_p$ , где  $\omega_p$  — электронная плазменная частота,  $\omega_H$  и  $\Omega_H$  — циклотронные частоты электронов и ионов) рамочной антенной предлагается использовать зависимость показателя преломления вистлеров от циклотронной частоты электронов:

$$n \approx \frac{\omega_p}{\sqrt{\omega(\omega_H \cos\Theta - \omega)}},$$
 (1)

где  $\theta$  — угол между волновым вектором и направлением внешнего магнитного поля. Недавние лабораторные эксперименты [6] показали, что пространственно-неоднородные возмущения магнитного поля сильно влияют на структуру полей, возбуждаемых в плазме с однородным распределением плотности. Очевидно, что возмущение магнитного поля вблизи антенны модифицирует показатель преломления, а значит может привести к изменению импеданса антенны и соответственно ее полей излучения. Наиболее простым способом локального изменения магнитного поля является пропускание по антенне постоянного тока. Главными преимуществами такого метода являются простота и оперативность управления диэлектрическими свойствами среды. В космических экспериментах предлагаемый метод может оказаться достаточно эффективным: магнитное поле Земли невелико (на ионосферных высотах  $B_0 < 3 \cdot 10^{-1} \, \mathrm{Gs}$ ), и даже при использовании антенны большого диаметра ( $D \sim 20\,\mathrm{m}$  [1]) пропускание тока порядка 100 A приводит к возмущению поля  $\delta B \sim 5 \cdot 10^{-2} \, {\rm Gs}.$ 

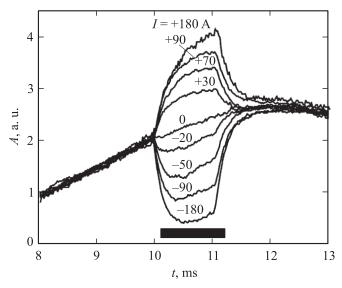
Характеристики полей, возбуждаемых и принимаемых рамочной антенной, исследовались на установке "Крот". Плазменный столб (длина 4 m, диаметр 1.5 m) формируется в результате импульсного индукционного высокочастотного разряда (мощность  $P\sim 200\,\mathrm{kW}$ , частота  $F=5\,\mathrm{MHz}$ , длительность импульса  $\tau=1\,\mathrm{ms}$ ) в аргоне при давлении  $p=7\cdot 10^{-4}\,\mathrm{Torr}$ , величина магнитного поля в условиях эксперимента составляла  $B_0=30-40\,\mathrm{Gs}$ . Измерения выполнялись в распадающейся плазме с плотностью  $N=4-6\cdot 10^{10}\,\mathrm{cm}^{-3}$  при температуре электронов и ионов  $T_i\sim T_e=0.2\,\mathrm{eV}$ . Для возбуждения (режим "излучение") и приема (режим "прием") волн свистового диапазона частот использовалась экранированная рамочная антенна диаметром 6.5 cm, покрытая слоем диэлектрика. Высокочастотная мощность, подводимая к антенне

в режиме "излучение"  $(f=\omega/2\pi=20\div 80\,\mathrm{MHz})$ , не превышала  $0.1\,\mathrm{W}$ , что исключало развитие тепловых нелинейных эффектов [4]. Ток силой до  $200\,\mathrm{A}$  пропускался по рамке в виде импульса длительностью  $0.2-1\,\mathrm{ms}$ , источник тока включался в подводящий тракт антенны через специальную схему развязки. Рамка устанавливалась в плоскости, перпендикулярной линиям внешнего магнитного поля, направление протекания тока определялось полярностью подключения источника питания. Для измерения высокочастотных полей применялись экранированные рамки диаметром  $1\,\mathrm{cm}$ , установленные в различных сечениях плазменного столба. Сигналы с антенн регистрировались приемником с полосой  $100\,\mathrm{kHz}$ . Измерения концентрации и температуры плазмы выполнялись соответственно миниатюрным зондом с СВЧ-резонатором [7] и двойным зондом.

Эксперименты показывают, что в исследуемом режиме параметров в плазме возбуждаются косые свистовые волны с длинами волн  $\lambda \sim 10-30\,{\rm cm}$ . Из измерений, выполненных на различных расстояниях  $(\Delta z = 5 \, \text{cm}, 28 \, \text{cm и} 51 \, \text{cm})$  от антенны, работающей в режиме "излучение", следует, что увеличение магнитного поля вблизи антенны приводит к возрастанию амплитуды волновых полей (рис. 1). При обратной полярности подключения рамки к источнику питания, когда магнитное поле около антенны уменьшается, эффективность возбуждения свистовых волн падает (рис. 1). Эксперименты, в которых исследовались поперечные распределения высокочастотных (ВЧ) полей, показали, что при локальном возмущении магнитного поля пространственная структура свистовых волн практически не изменяется. При фиксированном токе эффект усиления ВЧ-полей в плазме тем выше, чем больше частота подводимого к антенне сигнала (рис. 2). При небольших значениях силы тока коэффициент усиления возрастает по линейному закону, по мере увеличения тока наблюдается насыщение. Видно, что граница насыщения коэффициента усиления ВЧ-поля с ростом частоты смещается в сторону больших возмущений магнитного поля. На частоте  $f = 35\,\mathrm{MHz}$  коэффициент усиления не превышает 20%, однако при  $f = 64 \, \mathrm{MHz}$  амплитуда полей в плазме увеличивается почти в 4 раза.

При исследовании работы антенны в режиме "прием" вистлеры возбуждались диагностической рамкой диаметром 1 ст. Излучающая и приемная антенны были разнесены на  $\Delta z=28$  ст. При пропускании по антенне тока в направлении, соответствующем увеличению магнитного поля, чувствительность приема возрастает, на частоте  $f=63\,\mathrm{MHz}$ 

Письма в ЖТФ, 2006, том 32, вып. 15

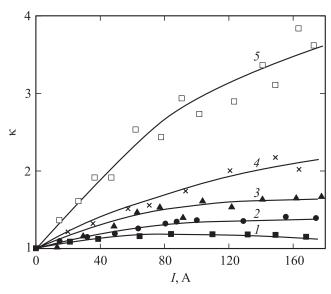


**Рис. 1.** Осциллограммы сигнала  $(f=\omega/2\pi=63\,\mathrm{MHz})$ , принимаемого из плазмы при различных токах в излучающей антенне и различных полярностях подключения источника питания. Диагностическая антенна установлена на расстоянии  $\Delta z=28\,\mathrm{cm}$  от излучающей, величина магнитного поля  $B_0=40\,\mathrm{Gs}$ . Импульс тока изображен в виде темного прямоугольника, знаки "+" и "-" относятся к двум направлениям протекания тока, соответствующим локальному увеличению и уменьшению магнитного поля.

получен коэффициент усиления k=2.5. При противоположном направлении протекания тока (локальном уменьшении магнитного поля) амплитуда сигнала в приемном тракте падает.

Заметим, что при возмущении магнитного поля не наблюдается дополнительного согласования антенны с подводящим трактом, которое могло бы объяснить сильное изменение амплитуды излучаемых волн и чувствительности приема. С другой стороны, измерения пространственных распределений ВЧ-полей, возбуждаемых в режиме "излучение", показывают, что при протекании по антенне постоянного тока изменяется полная мощность, излучаемая в плазму. Оба обстоятельства указывают на изменение сопротивления излучения рамочной антенны, обусловлен-

Письма в ЖТФ, 2006, том 32, вып. 15



**Рис. 2.** Зависимость коэффициента усиления волновых полей от силы тока в излучающей антенне и частоты сигнала в передающем тракте. Измерения выполнены в сечении  $\Delta z=28\,\mathrm{cm}$ . Величина магнитного поля  $B_0=35\,\mathrm{Gs}$ , плотность плазмы  $N=4\cdot10^{10}\,\mathrm{cm}^{-3}$ .  $I=35\,\mathrm{MHz}$ ,  $2=50\,\mathrm{MHz}$ ,  $3=55\,\mathrm{MHz}$ ,  $4=60\,\mathrm{MHz}$ ,  $5=64\,\mathrm{MHz}$ .

ное, по-видимому, локальной модификацией поляризационных (холловских) токов, наводимых в плазме около антенны. Экспериментальные данные, а также численный расчет, выполненный в соответствии с [8], показывают, что распределение ВЧ-полей кольцевой антенны определяется соотношением ее диаметра и длины квазипродольной свистовой волны. В частности, если антенну нельзя считать электрически малой (как в настоящем эксперименте), то ее ближнее ВЧ магнитное поле может существенно отличаться от распределения поля витка с током в вакууме. Поле антенны экранируется токами, наведенными в плазме, поперечный масштаб локализации ВЧ магнитного поля может быть оценен как  $\delta \sim \frac{c}{\omega_p} \sqrt{\frac{\omega_H}{\omega}}$ . Локальное возмущение статического магнитного поля приводит фактически к изменению глубины проникновения ВЧ-полей антенны в плазму, а значит к изменению структуры

Письма в ЖТФ, 2006, том 32, вып. 15

поляризационных токов. При увеличении магнитного поля масштаб  $\delta$  возрастает, что соответствует частичному устранению экранировки ВЧ-полей токами поляризации. При сильном уменьшении магнитного поля, напротив, ближние ВЧ-поля в результате экранировки "прижимаются" к проводу антенны и эффективность излучения свистовых волн падает.

Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ (гранты № 04-02-17188 и № 04-02-16344), Федерального агентства по науке и инновациям (ФЦНТП "Исследования и разработки по приоритетным направлениям развития науки и техники") и Фонда содействия отечественной науке.

## Список литературы

- [1] *Арманд Н.А., Семенов Ю.П., Черток Б.Е.* и др. // Радиотехника и электроника. 1988. Т. 33. В. 11. С. 2225–2233.
- [2] Sonwalkar V.S., Inan U.S., Bell T.F. et al. // J. Geophys. Res. 1994. V. 99. N A4. P. 6173–6189.
- [3] Krafft C., Starodubtsev M.V. // Earth, Moon, and Planets. 1998. V. 80. P. 155–178.
- [4] Заборонкова Т.М., Костров А.В., Кудрин А.В. и др. // ЖЭТФ. 1992. Т. 101. В. 4. С. 1151–1165.
- [5] Костров А.В., Смирнов А.И., Стародубцев М.В. и др. // Письма в ЖЭТФ. 1998. Т. 67. В. 8. С. 548–551.
- [6] Гущин М.Е., Коробков С.В., Костров А.В. и др. // Письма в ЖЭТФ. 2005.Т. 81. В. 5. С. 274–277.
- [7] Stenzel R.L. // Rev. Sci. Instrum. 1976. V. 47. P. 603-607.
- [8] *Заборонкова Т.М., Костров А.В., Кудрин А.В.* и др. // Изв. вузов. Радиофизика, 1996. Т. 39. № 2. С. 192–202.