

волноводные траектории, возникающие за счёт горизонтального градиента  $N$  или рассеяния на неоднородностях ионосферы при Р. р. с частотой  $\omega > \omega_{MPCh}$ . В результате рассеяния угол падения луча на слой  $F_2$  оказывается больше, чем при обычном распространении. Луч испытывает ряд последовательных отражений от слоя  $F_2$ , пока не попадёт в область с таким градиентом  $N$ , к-рый вызывает отражение части энергии назад к Земле (рис. 10, б).

**Влияние магнитного поля Земли  $H_0$ .** В магн. поле  $H_0$  на электрон, движущийся со скоростью  $v$ , действует Лоренца сила  $F = (-e/c)[vH_0]$ , под влиянием к-рой он вращается по окружности в плоскости, перпендикулярной  $H_0$ , с гиromагн. частотой  $\omega_H$ . Траектория каждой заряж. частицы — винтовая линия с осью вдоль  $H_0$ . Действие силы Лоренца приводит к изменению характера вынужденных колебаний электронов под действием электрич. поля волны, а следовательно, к изменению электрич. свойств среды. В результате ионосфера становится анизотропной гиротропной средой, электрич. свойства к-рой зависят от направления Р. р. и описываются не скалярной величиной  $\epsilon$ , а тензором диэлектрич. проницаемости  $\epsilon_{ij}$ . Падающая на такую среду волна испытывает *двойное лучепреломление*, т. е. расщепляется на две волны, отличающиеся скоростью и направлением распространения, поглощением и поляризацией. Если направление Р. р.  $\perp H_0$ , то падающую волну можно представить себе в виде суммы двух линейно поляризованных волн с  $E \perp H_0$  и  $E \parallel H_0$ . Для первой, «необыкновенной», волны ( $e$ ) характер вынужденного движения электронов под действием поля волны  $E$  изменяется (появляется компонента ускорения, перпендикулярная  $E$ ) и поэтому изменяется  $n$ . Для второй, «обыкновенной», волны ( $o$ ) вынужденное движение остается таким же, как и без поля  $H_0$  (при  $v \parallel H_0$  сила Лоренца равна 0). Для этих двух волн (без учёта соударений) квадраты показателей преломления равны

$$\frac{n^2}{e} = 1 - \frac{\omega_0^2(\omega^2 - \omega_0^2)}{\omega^2(\omega^2 - \omega_0^2 - \omega_H^2)}; \quad \frac{n^2}{o} = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega^2}. \quad (7)$$

При Р. р. вдоль  $H_0$

$$\frac{n^2}{e} = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega(\omega - \omega_H)}; \quad \frac{n^2}{o} = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega(\omega + \omega_H)}. \quad (8)$$

В последнем случае обе волны имеют круговую поляризацию, причём у «необыкновенной» волны вектор  $E$  вращается в сторону вращения электрона, а у «обыкновенной» — в противоположную сторону. При произвольном направлении Р. р. (относительно  $H_0$ ) поляризация нормальных волн эллиптическая.

По мере Р. р. в ионосфере увеличивается сдвиг фаз между волнами и изменяется поляризация суммарной волны. Напр., при Р. р. вдоль  $H_0$  это приводит к повороту плоскости поляризации (*Фарадея эффект*), а при Р. р. перпендикулярно  $H_0$  — к периодич. чередованию линейной и круговой поляризаций (см. *Коттона — Мутона эффект*). Т. к. показатели преломления волн различны, отражение их происходит на разной высоте (рис. 11). Направление волнового вектора  $k$  при Р. р. в ионосфере может отличаться от  $v_{gr}$ .

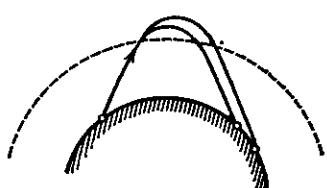


Рис. 11. Расщепление радиоволны в результате двойного лучепреломления в ионосфере.

**Низкочастотные волны в ионосфере.** Осн. часть энергии НЧ-радиоволны практически не проникает в ионосферу. Волны отражаются от её ниж. границы (днём —

вследствие сильной рефракции в  $D$ -слое, ночь — от  $E$ -слоя, как от границы двух сред с разными электрич. свойствами). Распространение этих волн хорошо описывается моделью, согласно к-рой однородные и изотропные Земля и ионосфера образуют приземный волновод с реакциями сферич. стенками, в к-ром и происходит Р. р. Такая модель объясняет наблюдаемое убывание поля с расстоянием и возрастание амплитуды поля с высотой. Последнее связано со скольжением волн вдоль вогнутой поверхности волновода, приводящим к своеобразной «фокусировке» поля. Это явление аналогично открытому Рэлеем в акустике эффекту «щипущей галерен». Амплитуда радиоволны значительно возрастает в антиподной по отношению к источнику точке Земли. Это объясняется сложением радиоволн, огибающих Землю по всем направлениям и сходящихся на противоположной стороне.

Влияние магн. поля Земли обуславливает ряд особенностей распространения НЧ-волны в ионосфере: сверхдлинные волны могут выходить из приземного волновода за пределы ионосферы, распространяясь вдоль силовых линий геомагн. поля между сопряжёнными точками  $A$  и  $B$  Земли (рис. 12). Из ф-лы (8) видно, что при  $\omega \ll \omega_H$  в случае продольного распространения  $n_e \approx n_o \approx \omega_0/\omega_H$  нигде не обращается в 0, т. е. волна проходит через ионосферу без отражения. В ночной атмосфере приближение геом. оптики нарушается и частичное прохождение есть при любом угле падения. Разряды молний в атмосфере — естеств. источник НЧ-волны. В диапазоне 1—10 кГц они приводят к образованию т. н. свистящих атмосфериков, к-рые распространяются указанным образом и создают на выходе приёмника сигнал с характерным свистом.

При Р. р. инфразвуковых частот с  $\omega \ll \Omega_H$  важную роль играют колебания ионов, ионосфера ведёт себя как проводящая нейтральная жидкость, движение к-рой описывается ур-ниями магнитной гидродинамики. В ионосфере возможно распространение неск. типов магнитогидродинамич. волн, в частности альвеновских волн, распространяющихся вдоль геомагн. поля с характерной скоростью  $v_A = H_0/V\sqrt{4\pi\rho}$  (где  $\rho$  — плотность газа), и магнитозвуковых волн, к-рые распространяются изотропно (подобно звуку).

**Нелинейные эффекты при распространении радиоволны в ионосфере** проявляются уже для радиоволны сравнительно небольшой интенсивности и связаны с нарушением линейной зависимости поляризации среды от электрич. поля волны (см. *Нелинейная оптика*). «Нагревная» нелинейность играет осн. роль, когда характеристические размеры возмущённой электрич. полем области плазмы во много раз больше длины свободного пробега электронов. Т. к. длина свободного пробега электронов в плазме значительна, электрон успевает получить от поля заметную энергию за время одного пробега. Передача энергии при столкновениях от электронов к ионам, атомам и молекулам затруднена из-за большого различия в их массах. В результате электроны плазмы сильно «разогреваются» уже в сравнительно слабом электрич. поле, что изменяет эф. частоту соударений. Поэтому  $e$  и  $o$  в плазме становятся зависимыми от поля  $E$  волны и Р. р. приобретают нелинейный характер. «Возмущение» диэлектрич. проницаемости  $\Delta\epsilon_n \sim (E/E_p)^2$ , где  $E_p = \sqrt{3(Tm\delta/e^2)(\omega^2 + v^2)}$  — характеристическое «плазменное» поле,  $T$  — темп-ра плазмы,  $\delta$  — ср. доля энергии, теряемая электроном при одном соударении с тяжёлой частицей,  $v$  — частота соударений.

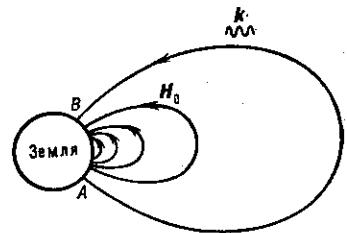


Рис. 12.