

Рис. 1. а — рефракция радиоволн в плоскослоистой среде с  $\text{grad } n < 0$ ; б — зависимость квадрата амплитуды напряжённости электрического поля радиоволны от высоты  $h$ .

никать в область геом. тени. На границе области геом. тени образуется сложное распределение волновых полей. Дифракция радиоволны возникает при наличии на их пути препятствий (непрозрачных или полупрозрачных тел) и особенно существенна в тех случаях, когда размеры препятствий сравнимы с  $\lambda$ .

Если Р. р. происходит вблизи резкой границы (в масштабе  $\lambda$ ) между двумя средами с разл. электрич. свойствами (напр., атмосфера — поверхность Земли или тропосфера — ниж. граница ионосферы для достаточно длинных волн), то при падении радиоволны на резкую границу образуются отражённая и преломлённая (прощедшая) радиоволны. Если отражение происходит от границы проводящей среды (напр., от поверхностного слоя Земли), то глубина проникновения в него определяется толщиной скрин-слоя.

В неоднородных средах возможно волноводное распространение радиоволн, при к-ром происходит локализация потока энергии между определ. поверхностями, за счёт чего волновые поля между ними убывают с расстоянием медленнее, чем в однородной среде (атм. волновод). В средах с плавными неоднородностями локализация связана с рефракцией, а в случае резких границ — с отражением.

В среде, содержащей случайные локальные неоднородности, вторичные волны излучаются беспорядочно в разл. направлениях. Рассеянные волны частично уносят энергию исходной волны, что приводит к её ослаблению. При рассеянии на неоднородностях размером  $l \ll \lambda$  (т. н. рассеяние Рэлея; см. Рассеяние света) рассеянные волны распространяются почти изотропно. В случае рассеяния на крупномасштабных прозрачных неоднородностях рассеянные волны распространяются в направлениях, близких к исходной волне. При  $\lambda \approx l$  возникает сильное резонансное рассеяние.

Влияние поверхности Земли на распространение радиоволни определяется как электрич. параметрами  $\epsilon$  и  $\sigma$  грунтов и водных пространств, образующих земную кору, так и структурой поверхности Земли, т. е. её кривизной и неоднородностью. Р. р.— процесс, захватывающий большую область пространства, но наиб. существ. роль в Р. р. играет область, ограниченная поверхностью, имеющей форму эллипсоида вращения, в фокусах к-рого А и В на расстояниях  $r$  расположены передатчик и приёмник (радиотрасса, рис. 2). Большая ось эллипсоида равна  $r + \lambda(\pi/4)$ , малая ось определяется размерами первой Френеля зоны и  $\approx \sqrt{\lambda}r/2$ . Ширина трассы уменьшается с убыванием  $\lambda$ . Если высоты  $z_1$  и  $z_2$ , на к-рых расположены антенны передатчика и приёмника над поверхностью Земли, величины по сравнению с  $\lambda$ , то эллипсOID не касается поверхности Земли и она не влияет на Р. р. (рис. 2, а). При понижении обеих или одной из конечных точек радиотрассы (или увеличении длины волн) поверхность Земли пересекает эллипсOID. В этом случае на Р. р. оказывают влияние электрич. параметры области поверхности Земли, ограниченной эллипсом сечения, вытянутым вдоль трассы. При сохранении условий  $z_1/\lambda \gg 1$  и  $z_2/\lambda \gg 1$  в точке приёма возникает интерференция

между прямой и отражённой волнами (см. Интерференция волн). Амплитуда и фаза отражённой волны определяются с учётом Френеля формул для коэф. отражения. Интерференционные максимумы и минимумы обусловливают лепестковую структуру поля, к-рая характерна для дикаметровых и более коротких радиоволн. Если  $z_1/\lambda < 1$  и  $z_2/\lambda < 1$ , то радиотрасса выделяет участок поверхности Земли, ограниченный эллипсом с осями  $r + \lambda(\pi/4)$  и  $\sqrt{\lambda}r/2$ . Уменьшение напряжённости поля, а следовательно, и потока энергии, переносимого радиоволной вдоль поверхности Земли

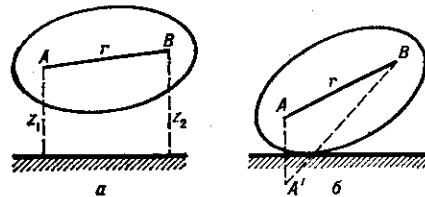


Рис. 2. Эллипсоидальная область пространства, существенная при распространении радиоволны (радиотрасса); А — излучатель; В — приёмник.

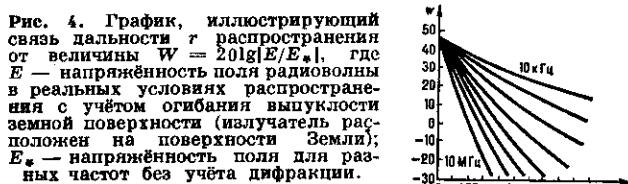
(земной волной), обусловлено проводимостью поверхности в этой области. При Р. р. вдоль проводящей поверхности возникает поток энергии, направленный в проводящую среду и быстро затухающий по мере распространения в ней. Глубина проникновения радиоволны в земную кору определяется толщиной скрин-слоя  $d = \frac{1}{2\pi} \sqrt{c/\lambda\sigma}$  и, следовательно, увеличивается с увеличением длины волны. Поэтому для подземной и подводной радиосвязи используются длинные и сверхдлинные радиоволны.

Выпуклость земной поверхности ограничивает расстояние, на к-ром из точки приёма В «виден» передатчик А (область «прямой видимости», рис. 3). Однако



Рис. 3. Дальность «прямой видимости»  $r$  ограничена выпуклостью земной поверхности;  $R_0$  — радиус Земли,  $z_1$  и  $z_2$  — высоты передающей А и приёмной В антенн соответственно.

радиоволны, огибая Землю в результате дифракции, могут проникать в область тени на большее расстояние  $\sim \sqrt{R_0^2\lambda}$  ( $R_0$  — радиус Земли). Практически в эту область за счёт дифракции могут проникать только километровые и более длинные волны (рис. 4).



Фазовая скорость земных волн вблизи излучателя зависит от электрич. свойств. Однако на расстоянии в неск.  $\lambda$  от излучателя  $v_F \approx c$ . Если радиоволны распространяются над электрич. неоднородной поверхностью, напр. сначала над сушеj, а затем над морем, то при пе-