О ЗАВИСИМОСТИ ИЗМЕРЯЕМОГО ОСЛАБЛЕНИЯ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОГО ИЗЛУЧЕНИЯ В ДОЖДЯХ ОТ УСЛОВИЙ ЭКСПЕРИМЕНТА

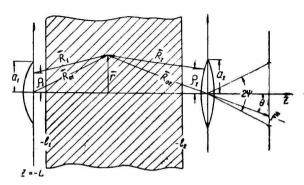
А. С. Брюховецкий, Ю. И. Малышенко, А. А. Пузенко Харьков

Значения экспериментально измеряемого коэффициента ослабления оптического излучения в рассеивающей среде могут существенно отличаться от теоретического [1]. Причина такого расхождения была установлена К. С. Шифриным [2] и Бриллюэном [3]. В настоящее время выполнено много теоретических работ, посвященных учету влияния условий эксперимента на величину измеряемого коэффициента ослабления в оптическом диапазоне [4—7].

В диапазоне СВЧ такие расчеты отсутствуют. Между тем результаты теоретических расчетов, полученных в оптике, нельзя перенести автоматически на случай радиодиапазона. Причина этого заключается в том, что в оптических измерениях рассеивающие частицы практически всегда находятся в существенно ближней зоне антенны (линзы), в то время как при радиоизмерениях френелевский параметр, зависящий от размеров приемной площадки и положения частицы, может быть произвольным. Известно [8, 9], что при этом регистрируемое излучение, рассеянное отдельной частицей, зависит от величины френелевского параметра.

В настоящей работе показано, что в отличие от оптического случая коэффициент ослабления радиоволн в дожде не зависит от расстояния между передающей и приемной антеннами.

Рассмотрим следующую схему эксперимента. Две антенны (линзы) — передающая и приемная (рис. 1) — ориентированы так, что их оптические оси совпадают. Передающая антенна радиуса a_1 , расположенная в точке (0, 0 - L), имеет освещенность A_1 (ρ_1).



Приемная антенна радиуса a_2 находится в начале координат с функцией освещенности A_2 (ρ_2). Пространство между поверхностями $z=-l_1$ и $z=-l_2$ заполнено сферическими рассеивающими частицами. Поле передающей антенны в точке \vec{R}_{01} можно записать в виде [10]

$$\vec{U}_{0}(\vec{R}_{01}) = \vec{U}_{0}(\vec{r}, z) = \frac{k}{2\pi i} \vec{E}_{0} \frac{e^{lkz}}{l+z} \times \int \int d\vec{\rho}_{1} A_{1}(\rho_{1}) \exp\left[ik \frac{|\vec{r} - \vec{\rho}_{1}|^{2}}{2(l+z)}\right], \tag{1}$$

где $d_{\rho_1}^{\vee}$ — элемент площади на апертуре передающей антенны.

Мы ограничимся случаем однократного рассеяния. Тогда поле в точке $\stackrel{\rightarrow}{\rho_2}$ апертуры приемной антенны

$$\vec{U}_{S} = \vec{U}_{0}(\vec{\rho}_{2}, 0) + \int \int \int \frac{\vec{Q}(\vec{R}_{2}/R_{2})}{ikR_{2}} \cdot e^{ikR_{2}} dV = \vec{U}_{0S} + \vec{U}_{1S}, \quad (2)$$

 \vec{Q} ($\vec{R_2}/R_2$) e^{lkR_2}/ikR_2 — поле, рассеянное отдельной частицей в направлении $\vec{R_2}/R_2$. Для малых углов рассеяния

$$\vec{Q}(\vec{R_2}/R_2) \simeq \vec{U}_0(\vec{r}, z) S(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|),$$

где $S\left(\left|\frac{\overrightarrow{r}-\overrightarrow{\rho_2}}{z}\right|\right)$ — амплитуда рассеяния в направлении $\frac{\overrightarrow{R}_2}{R_2}$.

Задача состоит в определении полного потока мощности, проходящего через диафрагму в фокальной плоскости с угловым размером 2Ψ , для чего предварительно определим поле в точке \vec{F} фокальной плоскости:

$$\vec{U}_{F} = k / 2\pi i \int \int d \stackrel{\vee}{\rho}_{2} e^{ikF - ik\vec{n}_{0}\vec{\rho}_{2}} A_{2}(\rho_{2}) \vec{U}_{S} / F = \vec{U}_{0F} + \vec{U}_{1F},$$
 (3)

где $\vec{n_0} = \vec{F} / F = \{\cos \varphi \sin \Theta, \sin \varphi \sin \Theta, \cos \Theta\}$. Тогда среднее значение вектора Пойнтинга в направлении $\vec{n_0}$

$$\langle \vec{N} \rangle = \frac{c}{4\pi} \langle |U_F|^2 \rangle = \frac{c}{4\pi} (|\vec{U}_{0F}|^2 + 2 \text{Re} \vec{U}_{0F}^* \langle \vec{U}_{1F} \rangle + \langle |\vec{U}_{1F}|^2 \rangle) = N_{00} + N_{01} + N_{11}.$$
 (4)

Усреднение в (4) производится по всевозможным реализациям размеров частицы, находящейся в точке рассеяния \vec{R}_{02} . Полный поток мощности через диафрагму

$$W = F^2 \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{\Psi} \langle N \rangle \sin \Theta d\Theta = W_{00} + W_{01} + W_{11}.$$
 (5)

Оптическая толща $\tau = \alpha \ (l_1 - l_2)$, где α — коэффициент ослабления, определяется выражением

$$\tau = -\ln \frac{W}{W_{00}} \simeq -\frac{W_{01}}{W_{00}} - \frac{W_{11}}{W_{00}}$$
 (6)

На основании формул (1) — (6) проведем вычисления в двух практически интересных случаях, соответствующих рассеянию на крупных частицах в оптике и на частицах, сравнимых с длиной волны, в СВЧ диапазоне. В отличие от данной работы имеющиеся в оптике расчеты используют в какой-либо форме уравнение переноса излучения. Иногда исходят из предположения, что поправка к коэффициенту ослабления обязана той доли некогерентно рассеянного излучения, которая попадает на апертуру приемной линзы [4, 5]. Поэтому приведенный ниже анализ оптического случая представляет не только методический интерес, поскольку вычисления производятся в терминах полей, а не интенсивностей, но и подтверждает тот фагт, что поправка к коэффициенту ослабления зависит не от линейных размеров приемной апертуры, а от угла зрения приемника.

Рассеяние в оптическом диапазоне

В этом случае во всех вычислениях можно воспользоваться методом стационарной фазы. Полагая $\vec{r}-\vec{\rho_1}=\vec{\rho_1}$ в формуле (1) и считая $k\rho_1^2/2L\gg 1$, получаем

$$\vec{U}_{0}(\vec{r}, z) = \frac{k}{2\pi i} \vec{E}_{0} \frac{e^{tkz}}{L+z} \iint d\vec{\rho}_{1} A_{1}(|\vec{r} - \vec{\rho}_{1}|) \times \exp\left[\frac{ik\vec{\rho}_{1}^{'2}}{2(L+z)}\right] \approx \vec{E}_{0} A_{1}(\vec{r}) e^{ikz}.$$
(7)

При выполнении неравенств $\overline{k^2}a_0^2\gg 1$, $k\overline{a_0^2}/2l_2\ll 1$, где $\overline{a_0^2}$ — среднеквадратичный радиус рассеивающих частиц, аналогичным образом можно получить

$$\langle \vec{U}_{1F} \rangle = -\vec{U}_{0F} \frac{2\pi}{k^2} \langle S(0) \rangle (l_1 - l_2). \tag{8}$$

При вычислении $\langle |\vec{U}_{1F}|^2 \rangle$ следует принять во внимание, что $\langle S^*(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|/|z|)S(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|/|z|) \rangle$ равно $\langle S^*(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|/|z|) \times S(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|/|z|) \rangle$ для одной и той же частицы $(\vec{r}=\vec{r'})$ и равно $\langle S^*(|\vec{r}-\vec{\rho_2}|/|z|) \rangle \langle S(|\vec{r'}-\vec{\rho_2}|/|z|) \rangle$, если частицы не совпадают $(\vec{r}\neq\vec{r'})$. Тогда

$$\langle |U_{1F}|^{2} \rangle = \frac{1}{4\pi^{2}F^{2}} \iint d\rho_{2}e^{-tk\vec{n}_{0}\rho_{2}}A_{2}(\rho_{2}) \times \\ \times \iint d\rho_{2}'e^{tk\vec{n}_{0}\rho_{2}'}A_{2}(\rho_{2}') \iint dV \frac{|U_{0}(\vec{r}, z)|^{2}}{z^{2}} \times \\ \times e^{-tk[\rho_{2}^{2}-\rho_{2}'^{2}-2\vec{r}(\rho_{2}-\rho_{2}')]/2z} \times \\ \times \langle S^{*}(|\vec{r}-\vec{\rho}|/|z|) S(|\vec{r}-\vec{\rho}_{2}|/|z|) \rangle + |\langle U_{1F} \rangle|^{2}.$$
(9)

Слагаемое $|\langle U_{1F} \rangle|^2$ в этой формуле следует отбросить как величину более высокого порядка малости, корректный учет которой не может быть произведен в рамках приближения однократного рассеяния. Интегрирование методом стационарной фазы по приемной апертуре в формуле (9) приводит к следующему результату:

$$\langle |U_{1F}|^{2} \rangle = \frac{E_{0}^{2}}{k^{2}F^{2}} \langle |S(n_{0\perp})|^{2} \rangle \times \\ \times \int_{-l_{1}}^{-l_{2}} dz \iint_{0} dr A_{1}^{2}(r) A_{2}^{2}(|\vec{r} - z\vec{n}_{0\perp}|);$$
(10)

 $\vec{n}_{0\perp}$ — поперечная составляющая вектора \vec{n}_0 в плоскости апертуры приемной антенны; $n_{0\perp}=\sin\Theta$. Очевидно, что

$$V(\Theta) = \int_{-l_{1}}^{-l_{2}} dz \iint d\vec{r_{1}} A_{1}^{2}(r) A_{2}^{2}(|\vec{r} - z n_{0\perp}|)$$

при равномерных освещенностях передающей и приемной апертур есть объем, излучение частиц которого может попасть на апертуру приемной линзы под углом Θ .

Если $A_1(r) = 1$ в пределах угла зрения приемника, то $V(\Theta) = \pi a_2^2 (l_1 - l_2)$. При этом для системы одинаковых частиц, радиус которых a_0 , значительно больше длины волны [11]:

$$\langle S(\sin \theta) \rangle \approx Mk^2a_0^2 \frac{I_1(ka_0\theta)}{ka_0\theta};$$

5 2-2028

$$\langle |S(\sin \Theta)|^2 \rangle \approx Mk^4 a_0^4 \frac{I_1^2(ka_0\Theta)}{k^2 a_0^2 \Theta^2},$$

где *М* — число частиц в единице объема. В этом случае несложно получить

$$\tau = M\Phi (ka_0\Psi) (l_1 - l_2), \tag{11}$$

где.

$$\Phi(ka_0\Psi) = \pi a_0^2 \left[1 + \right]_0^2 (ka_0\Psi) + \left[1 + \left[\frac{1}{2}(ka_0\Psi)\right]\right]$$

Здесь отношение максимальных значений N_{01} и N_{11} (при $\Theta=0$) $N_{11}/|N_{01}|=a_0^2/2a_2^2$.

Характерный угол, при котором существенно спадает N_{01} , очевидно, есть угловой размер фокального пятна, т. е. $\Theta \sim (ka_2)^{-1}$. Характерный угол спадания N_{11} , как это следует из (10), есть угол спадания индикатрисы $\Theta \sim (ka_0)^{-1}$. Отношение их $\sim a_2/a_0$. Поэтому, если угол зрения приемника $\Psi \gg (ka_0)^{-1}$, вклад от некогерентно рассеянной энергии может достигать половины значения энергии, изымаемой частицами у падающего поля:

$$\tau \to M\pi a_0^2 (l_1 - l_2);$$

$$ka_0 \Psi \to \infty. \tag{12}$$

При малых размерах диафрагмы ($ka_0\Psi\ll 1$) вклад некогерентно рассеянной энергии в принимаемый сигнал пренебрежимо мал и

$$\tau \to 2M\pi a_0^2 (l_1 - l_2);$$
$$ka_0 \Psi \to 0.$$

Ослабление миллиметровых радиоволи в дожде

Отличительной особенностью этого случая является малость размеров приемного устройства (рупора волновода) по сравнению с размером фокального пятна. Полная мощность, попадающая на вход приемника, пропорциональна вектору Пойнтинга в направлении $\vec{n}_0 = \{0, 0, 1\}$ так, что

$$\tau \simeq -N_{01}/N_{00}-N_{11}/N_{00}. \tag{13}$$

Поскольку $\vec{n}_0 \rho_2 = 0$. из (1) и (3) получаем известное [10] выражение:

$$\vec{U}_{0F} = -\frac{k^2 \vec{E}_0 e^{tkF}}{LF} \int_0^{a_1} \rho_2 d\rho_2 A_2 (\rho_2) e^{tk} \frac{\rho_2^2}{2L} \times \\ \times \int_0^{a_1} \rho_1 d\rho_1 A_1 (\rho_1) e^{tk} \frac{\rho_1^2}{2L} J_0 \left(\frac{k\rho_1 \rho_2}{2L}\right).$$
 (14)

Если характерный угол изменения амплитуды рассеяния значительно больше $\sqrt[V]{\lambda/z}$, то при вычислении $\langle \vec{U}_{1F} \rangle$ можно положить $\langle \vec{Q}(\vec{R}_2/R_2) \rangle \cong \langle S(0) \rangle \vec{U}_0(\vec{r},z)$. После интегрирования по азимутальным углам в плоскостях приемной и передающей апертур $\langle \vec{U}_{1F} \rangle$ примет вид

$$\langle \vec{U}_{1F} \rangle = 2\pi i k \vec{E}_0 \langle S(0) \rangle \frac{e^{ikF}}{F} \int_{-l_1}^{l_1} \rho_2 d\rho_2 A_2(\rho_2) \times e^{-\frac{ik\rho_2^2}{2z}} \int_0^{a_1} \rho_1 d\rho_1 A_1(\rho_1) e^{\frac{ik\rho_1^2}{2(L+z)}} \int_0^{\infty} r dr \times e^{-\frac{ikLr^2}{2z(L+z)}} I_0\left(\frac{kr\rho_1}{L + 2}\right) I_0\left(\frac{kr\rho_2}{z}\right).$$
(15)

Проинтегрировав в (15) по г, а затем по г, имеем

$$\langle \vec{U}_{1F} \rangle = -\frac{2\pi \langle S(0) \rangle}{k^2} (l_1 - l_2) \vec{U}_{0F}. \tag{16}$$

Аналогичным образом получаем

$$\langle |U_{1F}|^{2} \rangle \leqslant 2\pi k^{2} E_{0}^{2} \langle |S(0)|^{2} \rangle \frac{1}{F^{2}} \int_{-l_{1}}^{l_{2}} \frac{dz}{z^{2} (L-z)^{2}} \times$$

$$\times \int_{0}^{a_{1}} \rho_{1} d\rho_{1} A_{1} (\rho_{1}) \int_{0}^{a_{2}} \rho_{2} d\rho_{2} A_{2} (\rho_{2}) \int_{0}^{a_{1}} \rho'_{1} d\rho'_{1} A_{1} (\rho'_{1}) \times$$

$$\times \int_{0}^{a_{2}} \rho'_{2} d\rho'_{2} A_{2} (\rho'_{2}) \exp \left[\frac{ik}{2 (L + z)} (\rho_{1}^{2} - \rho'_{1}^{2}) - \frac{ik}{2} (\rho'_{1} - \rho'_{1}^{2}) \right]$$

$$-\frac{ik}{2z}(\rho_2^2-\rho_2^{\prime 2})\bigg]\int\limits_0^\infty rdr I_0\bigg(\frac{kr\rho_1}{L+z}\bigg)I_0\bigg(\frac{kr\rho_1^{\prime}}{L+z}\bigg)I_0\bigg(\frac{kr\rho_2^{\prime}}{z}\bigg)I_0\bigg(\frac{kr\rho_2^{\prime}}{z}\bigg). \tag{17}$$

При произвольных функциях A_1 (ρ_1), A_2 (ρ_2) интеграл (17) не выражается через \overrightarrow{U}_{0F} , как это имеет место в формуле (16). Для оценки отношения N_{11} / $|N_{10}|$ выберем гауссовы функции освещенности

$$A_1(\rho_1) = \exp(-\rho_1^2/\rho_{01}^2), \ A_2(\rho_2) = \exp(-\rho_2^2/\rho_{02}^2).$$
 (18)

Считая $a_1 \gg \rho_{01}$, $a_2 \gg \rho_{02}$ так, что верхние пределы интегрирования по ρ_1 и ρ_2 можно положить равными ∞ , после вычислений получим

$$|N_{11}/|N_{01}| < \frac{2}{\pi} \frac{\langle |S(0)|^2 \rangle}{|\text{Re}|\langle S(0) \rangle} \cdot \frac{L}{l_1 - l_2} \frac{1 + (\beta_{1L} + \beta_{2L})^2}{k^2 \rho_{01} \rho_{02}} \sqrt{1 + \frac{(\beta_{1L} + \beta_{2L})^2}{L}} \times$$

$$\times \arctan \frac{1 + \frac{z \left(\rho_{01}^2 + \rho_{02}^2\right)}{\rho_{02}^2 L}}{\frac{\rho_{01}}{\rho_{02}} \sqrt{1 + \frac{1}{4} \left(\beta_{1L} + \beta_{2L}\right)^2}}.$$
 (19)

Здесь $\beta_{1L} = k\rho_{01}^2 / 2L$, $\beta_{2L} = k\rho_{02}^2 / 2L$.

В реальных экспериментах

$$l_1 - l_2 \approx L$$
; $\rho_{01} \approx \rho_{02}$, $\beta_{1L} \sim \beta_{2L}$.

При этом

$$N_{11}/|N_{10}| < \frac{10}{k^2 \rho_{01} \rho_{02}} \cdot \frac{\langle |S(0)|^2 \rangle}{\text{Re} \langle S(0) \rangle}.$$

Выполненные нами расчеты полидисперсных индикатрис рассеяния дождевыми каплями в миллиметровом и субмиллиметровом диапазонах показали, что отношение $\langle |S(0)|^2 \rangle / \text{Re} \langle S(0) \rangle$ даже для очень сильных дождей не превышает величины нескольких десятков в субмиллиметровой области. Следовательно при реально используемой геометрии опыта $N_{11}/|N_{01}| \ll 1$, ($\sim 10^{-3}$); вкладом этого слагаемого в результат (13) можно пренебречь:

$$\tau \simeq -\frac{N_{01}}{N_{00}}. (20)$$

Рассеянное поле (16) зависит от френелевских параметров $ka_{1,2}^2/2L$ точно таким же образом, как и падающее (14). В результате величина т из (20), куда входит отношение рассеянного поля к падающему, оказывается независимой от нахождения передающей и приемной антенн относительно друг друга в ближней или дальней зоне.

ЛИТЕРАТУРА

 D. Sinclair. Journ. Opt. Soc. Amer., 37, 475, 1947.
 К. С. Шифрин. Изв. АН СССР. сер. географ. и геофиз., 14, 65, 1950.

3. L. Brilluin. Journ. Appl. Phys., 20, 1110, 1949.
4. К. С. Шифрин, Г. М. Айвазян. Труды главной геофизической обсерватории, вып. 153, 132, 1964.
5. М. В. Кабанов. Сб. «Актинометрия и оптика атмосферы» под ред. Г. В. Розенберга. Изд-во «Наука», 1964.

6. М. G. Gibbons. Journ Opt. Soc. Amer., 48, 550, 1958.
7. В. Е. Зуев, М. В. Кабанов, А. Г. Боровой. «Изв. вузов, Физика», № 6, 1968.
8. Г. Ван де Хюлст. Рассеяние света малыми частицами (перевод

с англ.). Изд-во иностр. лит., 1961.

9. С. Д. Творогов. «Изв. вузов, Физика», № 3, 1965. 10. Сканирующие антенные системы СВЧ (пер. с англ.). Изд-во «Совет-

ское радио», 1966. 11. К. С. Шифрин. Рассеяние света в мутной среде. М. — Л., ГИТТЛ, 1951.