

Министерство высшего и среднего специального образования
Р С Ф С Р

Ордена Трудового Красного Знамени
Научно-исследовательский радиофизический институт (НИРФИ)

Преprint № 99

О СВЯЗИ СРЕДНИХ ПОЛЕЙ В ОКЕАНЕ
С КОЭФФИЦИЕНТАМИ НЕЛИНЕЙНЫХ
ВЗАИМОДЕЙСТВИЙ

Ермаков С.А.,
Пелиногорский Е.Н.

Горький - 1978 г.

А н к о т а ц и и

На основе уравнений, описывающих нелинейные волновые взаимодействия, рассмотрено распространение регулярной волны на фоне случайных (шумовых) полей. Получено, что затухание (усиление) среднего поля выражается через пространственно-временной спектр шума и коэффициенты нелинейных взаимодействий, взятых для значений волновых чисел и частот, удовлетворяющих известным условиям волнового синхронизма. В качестве примера рассмотрена задача о генерации внутренней волны в экспоненциально стратифицированном океане под слоем случайных ветровых волн.

Измеряемые в океане параметры гидрофизических полей, как правило, изменчивы во времени и пространстве, что обусловлено наличием многих факторов, таких как турбулентность, тонкая структура плотностной стратификации, нелинейные взаимодействия и т.д. Вычисление усредненных характеристик этих полей даже в линейном приближении оказывается достаточно сложным из-за громоздкости уравнений гидродинамики стратифицированной жидкости (в частности, внутренним волнам в океане при наличии тонкой структуры поля плотности посвящено, насколько нам известно, только две работы [1, 2]). В то же время очевидно, что задача о рассеянии волны в среде с флюктуирующими параметрами аналогична нелинейной задаче о взаимодействии волны со случайными волновыми полями (когда ограничиваются линейным по амплитуде волны приближением). В такой постановке обе эти задачи могут рассматриваться на основе стандартных уравнений, описывающих нелинейные волновые взаимодействия, характер которых определяется конкретным видом матричных коэффициентов взаимодействия. К настоящему времени расчет таких взаимодействий проведен для многих типов волн в океане (см., например, [3–10]).

Ниже будет показано, что средние значения линейных волновых полей могут быть определены через матричные коэффициенты нелинейных взаимодействий, что позволяет, если известны последние, существенно упростить все вычисления. При выводе уравнения для среднего поля мы используем, по-существу, технику линейной теории применительно к нелинейным уравнениям, как это уже было сделано в [11], и приведем удобные для практических расчетов формулы.

мулы. В качестве примера рассматриваются генерация внутренней волны случайными несверхнестабильными волнами.

Общий вид уравнений, описывающих взаимодействие волн в линейных средах хорошо известен. Если поле $u(\vec{x}, t)$ разложить по собственным волнам линейной задачи

$$u(\vec{x}, t) = \sum_{m, \sigma} \int d\vec{k}^m a_{\vec{k}}^{(m)} e^{i\sigma(\omega_{\vec{k}}^m - \vec{k} \cdot \vec{v})} \quad (1)$$

$(\omega_{\vec{k}}^m = \omega^m(\vec{k})$ — частота m -ой собственной волны, $\sigma = \pm 1$ — полярность, $a_{\vec{k}}^{(m)}$ — спектральная амплитуда волны, $a_{-\vec{k}}^{(m)} = a_{\vec{k}}^{(m)*}$), то при слабой нелинейности $a_{\vec{k}}^{(m)}$ медленно меняется со временем и описывается системой [9, 12, 13]

$$\frac{da_{\vec{k}}^{(m)}}{dt} = \sum_{\substack{m_1, m_2 \\ m_2, m_3}} \int d\vec{k}_1 \int d\vec{k}_2 V_{012}^{012} a_{\vec{k}_1}^{m_1} a_{\vec{k}_2}^{m_2} a_{\vec{k}_3}^{m_3} e^{i\omega_{012}t} \delta(\vec{v}_1 \vec{k}_1 + \vec{v}_2 \vec{k}_2 - \vec{v}_3 \vec{k}_3), \quad (2)$$

где $V_{012}^{012} = V_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{k}_3}^{m_1, m_2, m_3}$ — матричный коэффициент взаимодействия, $\Delta_{012} = \vec{v}_1 \omega_{\vec{k}_1}^{m_1} + \vec{v}_2 \omega_{\vec{k}_2}^{m_2} - \vec{v}_3 \omega_{\vec{k}_3}^{m_3}$ — расстояние взаимодействующих волн по частоте. Очевидно, что форма уравнений не изменяется, если в качестве u выбрать не только волновые переменные, но и зондовые (внешние) поля, например, изменение поля плотности, турбулентные течения и т.д. Эти внешние поля можно представить в виде суперпозиции волн с заданным законом дисперсии $\omega(\vec{k})$. На пример, для неподвижных чеодисперсий $\omega(\vec{x}) = 0$, изменения же, движущиеся с постоянной скоростью \vec{v} , описываются дисперсионным уравнением $\omega(\vec{k}) = \vec{k} \cdot \vec{v}$ в т.г. Уравнения (2), таким образом, описывают в единой форме взаимодействие этих

+). Несколько другой структуры не изменяет вид уравнений (2) и сказывается лишь на конкретном виде коэффициентов взаимодействия.

как друг с другом, так и с внешними полями. На основе этих уравнений рассмотрим далее случай, когда наряду с шумом (ансамбль случайных волн или случайные внешние поля) задана регулярная волновая компонента. Такая ситуация реализуется либо при защите регулярного источника волн (например, генерация внутренних волн при обтекании подводных препятствий) либо если статистические свойства $\alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m$ существенно различны (например, когда шум и волна разнесены по частоте, как это имеет место при взаимодействии поверхностных и внутренних волн). В этом случае решение уравнений (2) ищем в виде

$$\alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m = \beta_{\vec{S}\vec{K}}^m + \alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m , \quad (3)$$

где $\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m$ — амплитуда волны, $\alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m$ — спектральная амплитуда шума. Обычно предполагают, что волна слабо меняет спектральные характеристики шума, так что последний может считаться заданным. Тогда $\alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m$ также является решением уравнения (2). Мы будем полагать шум стационарным и однородным, причем $\langle \alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m \rangle = 0$ (скобки обозначают статистическое усреднение). Подставляя (3) в (2) легко получить в линейном по амплитуде волны $\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m$ приближение следующее уравнение для $\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m$.

$$\frac{d\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m}{dt} - 2 \sum_{m_1, \vec{k}_1} \int d\vec{k}_1 \int d\vec{k}_2 V^{012} \beta_{0,1,2}^{m_1} \alpha_{\vec{k}_1}^{m_2} \alpha_{\vec{k}_2}^{m_3} e^{i\vec{k}_{012} t} \delta(\vec{k}_1 + \vec{k}_2 - \vec{k}) . \quad (4)$$

Система (4) представляет собой линейную систему интегродифференциальных уравнений с флуктуирующими параметрами. Для ее решения можно применить стандартную процедуру, развитую в [11, 14]. Представим $\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m$ в виде суммы среднего поля $\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m$ и случайной компоненты $\alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m$ обусловленной взаимодействием поля с шумом, т.е.

$$\beta_{\vec{S}\vec{K}}^m = \beta_{\vec{S}\vec{K}}^m + \alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m , \quad \langle \alpha_{\vec{S}\vec{K}}^m \rangle = 0 . \quad (5)$$

Подставляя (5) в (4) и разделяя средние и флюктуирующие слагаемые, приходим к двум системам уравнений

$$\frac{d \langle B_{\sigma K}^m \rangle}{dt} = \hat{L}_{012}^{012} \left\{ \langle \alpha_{\sigma_1 K_1}^{m_1} C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} \rangle \right\} \quad (6)$$

$$\frac{d \langle \alpha_{\sigma K}^m \rangle}{dt} = \hat{L}_{012}^{012} \left\{ B_{\sigma_1 K_1}^{m_1} C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} + \left[\alpha_{\sigma_1 K_1}^{m_1} C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} - \langle \alpha_{\sigma_1 K_1}^{m_1} C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} \rangle \right] \right\} \quad (7)$$

(выражение для оператора \hat{L}_{012}^{012} очевидно из системы (4)). Решая (7) с любой степенью точности по $\alpha_{\sigma K}$ можно получить замкнутое уравнение относительно амплитуды среднего поля. Обычно используют приближение однократного рассеяния (приближение Бурре), когда членами в квадратных скобках в (7) пренебрегают. В этом приближении $\alpha_{\sigma K}^m$ легко вычисляется и уравнение для $B_{\sigma K}^m$ имеет вид

$$\frac{d B_{\sigma K}^m}{dt} = \int_{-\infty}^t dt' \hat{L}_{012}^{012} \hat{L}_{134}^{134} B_{\sigma_3 K_3}^{m_3} (t') \langle C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} (t) C_{\sigma_4 K_4}^{m_4} (t') \rangle \quad (8)$$

Функция корреляции спектральных амплитуд шума, как несложно показать, следующим образом выражается через пространственно-временной спектр шумового поля $\Phi^m(\vec{b}_K, \Omega)$

$$\begin{aligned} & \langle C_{\sigma_2 K_2}^{m_2} (t) C_{\sigma_4 K_4}^{m_4} (t') \rangle = \\ & = \frac{1}{4} \delta_{m_2 m_4} \delta(\sigma_2 K_2 + \sigma_4 K_4) \int_{-\infty}^{\infty} d\Omega \Phi^m(\sigma_2 K_2, \Omega) e^{i(\sigma_2 \omega_{K_2}^{m_2} - \Omega)(t' - t)} \end{aligned}$$

Подстановка выражения (9) в (8) позволяет получить, после несложных вычислений, следующее уравнение для амплитуды среднего поля

$$\frac{d \tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m}{dt} = 8 \sum_{m_1, m_2, \epsilon_1} \int d\vec{k}_1 \int_{-\infty}^{\infty} d\Omega V_{0,1,0-1}^{012} V_{1,1-0,0}^{120} \times \quad (10)$$

$$x \Phi^{m_2}(\epsilon \vec{k} - \epsilon_1 \vec{k}_1, \Omega) \int_0^{\infty} dt \tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m(t) e^{-i(\Omega + \epsilon \omega_{\vec{k}}^m - \epsilon_1 \omega_{\vec{k}_1}^{m_1})t}.$$

Очевидно, что решения этого уравнения имеют вид

$$\tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m(t) = \text{const} \cdot e^{\gamma_{\epsilon \vec{k}}^m t}, \quad (11)$$

где $\gamma_{\epsilon \vec{k}}^m$ в общем случае комплексная постоянная, подлежащая определению. Поскольку величина $\gamma_{\epsilon \vec{k}}^m$ из-за слабого взаимодействия волны с шумом мала по сравнению с частотами волн $\omega_{\vec{k}}^m$, то множителем $e^{-\gamma_{\epsilon \vec{k}}^m t}$ под интегралом в формуле (10) можно пренебречь. Тогда для $\tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m$ получаем явное выражение

$$\tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m = 8 \sum_{m_1, m_2, \epsilon_1} \int_{-\infty}^{\infty} d\Omega \int d\vec{k}_1 V_{0,1,0-1}^{012} V_{1,1-0,0}^{120} \Phi^{m_2}(\epsilon \vec{k} - \epsilon_1 \vec{k}_1, \Omega) \times \quad (12)$$

$$x \int d\tau e^{-i(\Omega + \epsilon \omega_{\vec{k}}^m - \epsilon_1 \omega_{\vec{k}_1}^{m_1})\tau}.$$

Как правило, наиболее интересно вычисление реальной части выражения (12), так как именно она описывает затухание (или усиление) среднего поля при взаимодействии с шумом. Мнимая же поправка (т.е. поправка к частоте волны $\omega_{\vec{k}}^m$), возникающая в результате этого взаимодействия, вообще говоря, не определяется членом членом (12). Можно показать, что для отыскания поправки к частоте волны в исходных уравнениях (2) необходимо удержать члены, описывающие четырехвольновые процессы, вклад которых в $\Im \tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m$ того же порядка, что и рассматриваемых трехвольновых. Вклад же четырехвольновых процессов в $\Re \tilde{B}_{\epsilon \vec{k}}^m$ мал и его можно не учитывать. Воспользуемся известным соотношением

$$\operatorname{Re} \int_0^\infty e^{-i\omega\tau} d\tau = \pi \delta(\omega). \quad (13)$$

Тогда для $\operatorname{Re} \tilde{\gamma}_{\vec{k}\vec{k}}^m$ получим следующее выражение (положим, для определенности, $\epsilon = +1$)

$$\operatorname{Re} \tilde{\gamma}_{\vec{k}}^m = 8\pi \sum_{m_1, m_2, \epsilon_1} \int d\vec{k}_1 V_{0,1,0-1}^{012} \psi_{1,1-0,0}^{120} \Phi_{\vec{k}}^{m_2} (\vec{k} - \epsilon_1 \vec{k}_1, \omega_{\vec{k}}^m - \omega_{\vec{k}_1}^{m_1}, \omega_{\vec{k}}^{m_2}). \quad (14)$$

Вычисление (14) значительно упрощается, если учесть, что шум имеет волновой характер и представим в виде (1) с медленно меняющимися амплитудами $\tilde{C}_{\vec{k}\vec{k}}^m$. Тогда

$$\tilde{C}_{\vec{k}\vec{k}}^m = \tilde{\Phi}^m(\vec{k}) \delta(\omega - \omega_{\vec{k}}^m). \quad (15)$$

Воспользовавшись далее условиями симметрии матричных коэффициентов [13^{+]}

$$V_{\epsilon_1 \vec{k}_1, \epsilon_2 \vec{k}_2, \epsilon_3 \vec{k}_3} = -V_{\epsilon_1 \vec{k}_3, \epsilon_2 \vec{k}_1, \epsilon_3 \vec{k}_2} = -V_{\epsilon_3 \vec{k}_2, \epsilon_1 \vec{k}_3, \epsilon_2 \vec{k}_1} = -V_{\epsilon_3 \vec{k}_2, \epsilon_2 \vec{k}_1, \epsilon_1 \vec{k}_3} \quad (16)$$

запишем $\operatorname{Re} \tilde{\gamma}_{\vec{k}}^m$ окончательно в виде

$$\operatorname{Re} \tilde{\gamma}_{\vec{k}}^m = -2\pi \sum_{m_1, m_2} \int d\vec{k}_1 (V_{0,1,0-1}^{012})^2 \Phi_{\vec{k}}^{m_2} (\vec{k} - \vec{k}_1) \delta(\omega_{\vec{k}}^m - \omega_{\vec{k}_1}^{m_1} - \omega_{\vec{k}-\vec{k}_1}^{m_2}) + \quad (17)$$

$$+ 2\pi \sum_{m_1, m_2} \int d\vec{k}_1 (V_{0,-1,0+1}^{012})^2 \Phi_{\vec{k}}^{m_2} (\vec{k} + \vec{k}_1) \delta(\omega_{\vec{k}}^m + \omega_{\vec{k}_1}^{m_1} - \omega_{\vec{k}+\vec{k}_1}^{m_2}).$$

Формула (17) определена, таким образом, коэффициент за-

^{+) Условия симметрии в форме (16) справедливы при опре-}
^{деленной нормировке, когда плотность энергии волны}
 ^{$E_{\vec{k}}^m = |\tilde{C}_{\vec{k}\vec{k}}^m|^2 \omega_{\vec{k}}^m$. В противном случае формула (16) опре-}
^{деляет лишь соотношения между знаками матричных ко-}
^{эффициентов}

тухания регулярной (когерентной) волны, распространяющейся в случайному шумовому поле. Отметим, прежде всего, резонансный характер затухания среднего поля (ср. [15]). К затуханию (или усилению) среднего поля присоединяется спектральные компоненты шума с частотами, ч. волновыми числами, удовлетворяющими условиям синхронизма

$$\begin{aligned} \epsilon \frac{\omega^m}{k} - \epsilon_1 \frac{\omega^{m_1}}{k_1} - \epsilon_2 \frac{\omega^{m_2}}{k_2} &= 0 \\ \epsilon \bar{k} - \epsilon_1 \bar{k}_1 - \epsilon_2 \bar{k}_2 &= 0. \end{aligned} \quad (18)$$

Далее, затухание среднего поля (описываемое первым слагаемым в правой части (17)) обусловлено взаимодействием волны с низкочастотным шумом (с частотами $\omega_{-k}^{m_1} = \omega_k^{m_1} - \omega_{k_1}^{m_1} < \omega_{-k}$), в то время как усиление (второе слагаемое в (17)) – взаимодействием с высокочастотным шумом (с $\omega_{-k}^{m_2} = \omega_k^{m_2} + \omega_{k_2}^{m_2} > \omega_{-k}$). Это полностью согласуется с известными соотношениями Менли-Роу для динамических трехволговых взаимодействий [6]. Это обстоятельство помогает зачастую определить знак $\epsilon_2 \frac{\omega^{m_2}}{k_2}$, производя конкретных расчетов.

Подчеркнем, что декремент среднего поля выражается через коэффициенты гелинейных взаимодействий. Несложные уже вычисления для многих типов волн в биосфере, в частности для поверхностных и внутренних волн [8, 9, 10]. Спектры волнения также интенсивно исследуются как теоретически, так и экспериментально. В результате, а также распространение средних волновых полей в океане сводится к вычислению интеграла (17).

В качестве примера рассмотрим распространение регулярной монохроматической внутренней волны на фоне пограничного ветрового волнения (динамическая задача о возбуждении внутренних волн короткими пограничными волнами изучалась в [8]). Условия синхронизма между двумя поверхностными и одной внутренней волнами имеют вид

$$\omega_{\pm}^m = \omega_{\pm k_1}^{m_1} - \omega_{\pm k_2}^{m_2}, \quad \omega_{\pm k}^m = \sqrt{\epsilon k}. \quad (19)$$

Очевидно, что в формуле (17) остается только второе слагаемое, так что внутренняя волна всегда усиливается в поле поверхностного волнения.

Интеграл по модулю \bar{k}_1 в (17) легко вычисляется, в результате чего имеем

$$\operatorname{Re} \frac{\theta_n}{k} = 8 \int_0^{\pi} d\theta \gamma^2 \Phi^{n \text{об}}(\bar{k} + \bar{k}_1^*) k_1^* \left| \frac{d\omega_{\bar{k} + \bar{k}_1}}{dk_1} - \frac{d\omega_{\bar{k}_1}}{dk_1} \right|^{-1}, \quad (20)$$

где k_1^* (θ — решение уравнения (19), $\frac{\pi}{2} + \theta$ — угол между векторами \bar{k}_1^* и \bar{k}). Ограничимся рассмотрением экспоненциальной модели стратификации океана с постоянной частотой Найсиялк $N = (\g / \rho_0 \cdot \partial \rho_0 / d \zeta)^{1/2}$ ($\rho_0 = \rho_0(\zeta)$ — средняя плотность океана). Расчет матричных коэффициентов взаимодействия дает

$$\gamma^2 = \frac{2(\omega_{\bar{k}})^{n \text{об}}}{\sqrt{N^2 k^4 H}} \left[1 - \left(\frac{k}{2k_1} \right)^2 \right]^{5/2} \quad (21)$$

($k_z = n\pi / H$, H — глубина океана, n — номер моды внутренней волны). Для оценок примем спектр поверхностных волн в виде

$$\Phi^{n \text{об}}(\bar{k}) = \frac{1}{2\pi} \langle \zeta^2 \rangle \bar{k}^{-1} \delta(k - \bar{k}), \quad (22)$$

где константы выбираем из сравнения с эмпирическими спектрами ветровых волн [16]: $\langle \zeta^2 \rangle = \beta \bar{k}^{-2}$, $\beta = 0,04$, \bar{k} — характерное волновое число, соответствующее максимальному ветрового волнения. Подставляя (21) и (22) в (20), находим инкремент

$$\operatorname{Re} \gamma = \frac{64 \beta \bar{k} H^2 N^3}{\pi^3 g n^3} \left(1 - \frac{w^2}{N^2} \right)^{5/2} \quad (23)$$

(w — частота внутренней волны). Наибольшее значение

инкремента у первой моды внутренней волны, быстро снада-
ет с ростом номера моды n и с приближением ω к
 N (см. рис.).

Полагая $b = 3 \cdot 10^{-3} \text{ сек}^{-1}$, $H = 10^3 \text{ м}$, $\tilde{k} = 0,1 \text{ м}^{-1}$,

$n = 1$, получим максимальный инкремент (при $\omega = 0$)
 $\tilde{\chi}_{\text{max}} \approx 2,8 \cdot 10^{-5} \text{ сек}^{-1}$, что соответствует характерному
времени генерации внутренней волны $\tilde{\tau}^{-1}$ порядка 12
час. Отметим, что численные расчеты динамических задач
о возбуждении внутренней волны дают по порядку величины
течение же времени [8]. Приведенная оценка, хотя и является
достаточно грубой из-за выбора спектра в форме (22), тем
не менее показывает, что статистический режим возбужде-
ния внутренних волн в океане может быть достаточно эф-
фективным.

ЛИТЕРАТУРА

1. McGorman R.E., Mysak L.A. Internal waves in a randomly stratified fluid.
Geophys. Fluid Dyn., (5(2), 243-266, 1973.
2. Миропольский Ю.З. О влиянии микроструктуры плотности на распространение внутренних волн. Изв. АН СССР ФАО, 9, № 4, 1973.
3. Бреховских Л.М. Звуковые волны под водой, обусловленные поверхностными волнами в океане. Изв. АН СССР ФАО, 2, № 9, 1966.
4. Захаров В.Е. Устойчивость периодических волн конечной амплитуды на поверхности глубокой жидкости. ПМТФ, 2, 87, 1968.
5. Воронович А.Г. Резонансное трехволновое взаимодействие внутренних волн. Океанология, 15, № 5, 1975.
6. Ball F.K. Energy transfer between external and internal gravity waves.
J. Fluid Mech., 19, n.3, 1964.
7. Thorpe S.A. The excitation, dissipation and interaction of internal waves in the deep ocean.
J. Geophys. Res., 80, n.3, 1975.
8. Бреховских Л.М., Гончаров В.В., Куртепов В.М., Наугольных К.А. О резонансном возбуждении внутренней волны при нелинейном взаимодействии поверхностных волн. Изв. АН СССР, ФАО, 8, № 2, 1972.
9. Бреховских Л.М., Гончаров В.В., Куртепов В.М., Наугольных К.А. О взаимодействии внутренних волн в океане с поверхностными.
Океанология, 15, № 2, 1975.

10. Ермаков С.А., Пеликовский Е.Н. К теории низкочастотного измерительного волнения, индуцированного внутренними волнами в океане.
Изв. АН СССР, ФАО, 12, № 3, 1976.
11. Бреховских Л.М., Гогчаров В.В., Наугольных К.А., Рыбак С.А. Волны в океане. Изв. ВУЗов, Радиофизика, 19, № 5-6, 1978.
12. Hasselmann K. Feynman diagrams and interaction rules of wave-wave scattering processes.
Rev.Geophys., 4, n.1, 1966
13. Ганзев А.А., Сагдеев Р.З. Нелинейная теория плазмы. В сб. "Вопросы теории плазмы", выш. 7. Атомиздат, 1973.
14. Канер Э.А. К теории распространения волн в среде со случайными неоднородностями. Изв. ВУЗов, Радиофизика, 2 и 5, 1959.
15. Ермаков С.А., Пеликовский Е.Н., Тамойкин В.В. О связи затухания среднего поля с дисперсионными характеристиками среды.
Изв. ВУЗов, Радиофизика (в печати).
16. Сб. "Ветровые волны". ИИЛ, 1962

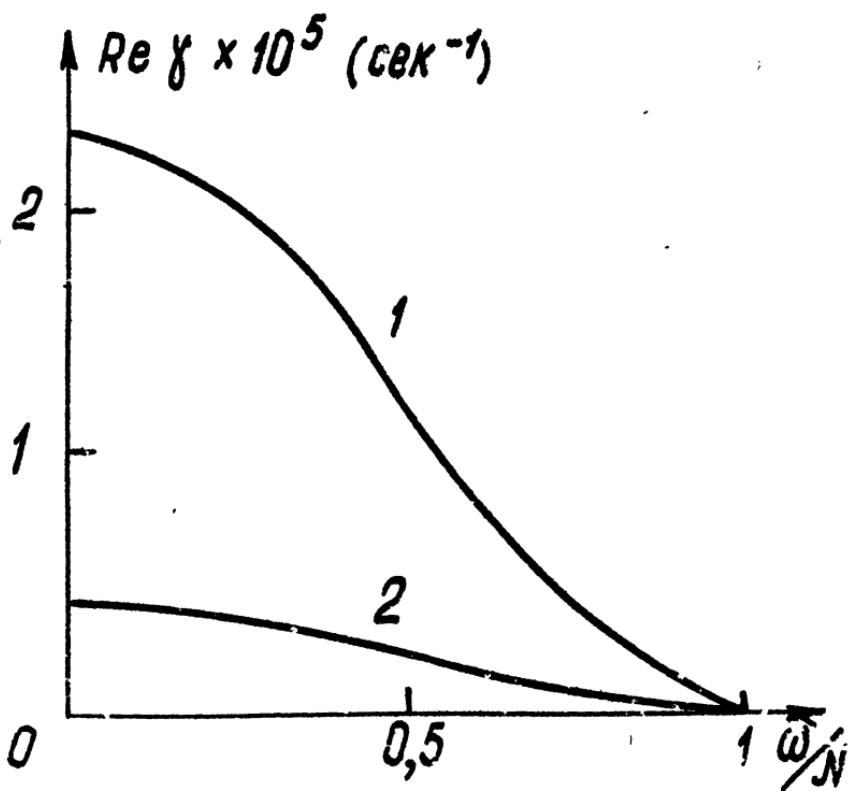


Рис. 1.

Коэффициенты усиления (инкременты) внутренних волн первой (1) и второй (2) мод случайным полем поверхностиных волн.