24544444 UU2 ЧРЯПРРЗПРИНИР ЦЧИЛРИГРИЗР ДОЧЛРЗЗИР ДОКЛАДЫ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР LXXXVII 1988 1

УДК 621 396.22.0297

ФИЗИКА

## А. В. Оганесян

## Плотность вероятности тока фотоприемника при присме излучения, прошедшего турбулентную атмосферу

(Представлено чл. корр АН Армянской ССР Р. А. Казаряном 21/111 1988)

При исследовании высокоэффективных оптических информационных систем возникает необходимость определения статистики флуктуаций тока фотоприемника при наличии флуктуаций принимаемого излучения, а также дробовых и аддитивных тепловых шумов, сопровождающих преобразование оптического излучения в электрический сигнал. В (1) получены выражения плотности вероятности  $p_0(l)$  тока l для фотоприемника, работающего в режиме ограничения тепловыми шумами. В этом случае предполагается, что коэффициент внутреннего усиления фотоприемника G достаточно мал, и поэтому дисперсия  $r_i$  тепловых шумов l значительно превосходит дисперсию  $r_i^2$  дробовых шумов. При приеме относительно слабых оптических сигналов, когда возникает необходимость применения фотоприемников с достаточно большим G, условие  $r_i^2$  нарушается и полученные ранее выра-

жения  $p_0(i)$  неприменимы. В работе получены выражения  $p_0(i)$  применимые при любых соотношениях между и с-, тем самым снимается ограничение на режим работы фотоприемника.

В атмосферных турбулентных каналах без наличия рассенвателей время когерентности  $\tau_c$  прошедшего через канал амплитудностабилизированного излучени с  $\leq 10^{-3}$ с (<sup>3</sup>). При этом для высокоинформативных оптических систем с шириной полосы пропускания  $\Delta F$ практически всегда реализуется условие  $\tau_c \gg \frac{1}{\Delta F}$  (<sup>2,3</sup>). Тогда, прини-

$$p_{1}(i) = \frac{\exp\left[-\frac{(i-zi_{c}-\bar{l}_{u})^{2}}{2(z_{zi_{c}}-\bar{i}_{u})}\right]}{\sqrt{2\pi(z\bar{z}i_{c}+z_{u}^{2})}}, \qquad (1)$$

где среднее значение тока, обусловленного информативным излучением,  $i_{\rm m}$  – среднее значение аддигивного шумового тока, обусловленного фоновым излучением и гемновым током фотоприемника,  $\sigma_{\rm m}^2 = 36$ 

= $(ai_{\rm m} + \sigma^2)$ -дисперсия аддитивных шумов,  $\sigma_T^2 = \frac{kT\Delta F}{R}$ , T-температура, R-э вивалентное сопротивление нагр зки фотоприемника, k-постоянная Больцмана,  $a=2e\Delta FG$ , e-заряд электрона. Величина z в (1) соответствует значению нормированных к среднему флуктуаций мощности информативного излучения на входе фотоприемника. Корректность (1) ограничивается ошибкой аппроксимации\*  $\varepsilon(i)$  (<sup>2</sup>)

$$e(i) = \frac{1 - erf(c_{2}, \sqrt{c_{1}})}{2\sqrt{2\pi(2(\overline{i}_{c} + \overline{i}_{w}) + \sigma_{T}^{2})}} exp\left[-\frac{\overline{i}_{c} + \overline{i}_{w}}{2a} - \frac{\overline{i}^{2}}{2\sigma_{T}^{2}} + \frac{c_{1}c_{1}^{2}}{4}\right], \quad (2)$$

$$e \quad c_{1} = \frac{a\sigma((\overline{i}_{c} + \overline{i}_{w}) + \sigma_{T}^{2})}{2(a(\overline{i}_{c} + \overline{i}_{w}) + \sigma_{T}^{2})}, \quad c_{2} = \frac{i}{\sigma_{T}^{2}} + \frac{1}{a},$$

$$erf(c_{2}, \sqrt{c_{1}}) = (2\sqrt{c_{1}/\tau}) \int_{0}^{c_{2}} exp(-c_{1}x^{2}) dx.$$

ГД

Численный анализ (2) показывает наличие максимума  $\varepsilon_{max}(\iota_0)$  у  $\varepsilon(\iota)$ ( $\iota_0$ -точка максимума). При этом с ростом ( $\iota_c + \bar{\iota}_{u}$ )  $\varepsilon_{max}(\bar{\iota}_0)$  быстро убывает. Так, при  $\sigma_{\tilde{t}} = 0.8 \text{мк A}^2$ ,  $G = 10^3$ ,  $\Delta F = 10^6 \Gamma \text{ u}$ , ( $\bar{\iota}_c + l_u$ ), равном 1 и 10мкА,  $\varepsilon_{max}(\iota_0)$  равны сооткетственно ~1,5 10 <sup>8</sup> и 2.9 · 10<sup>-58</sup>, что составляет 6.4 · 10<sup>-4</sup> и 2 · 10<sup>-43</sup> о от значения  $p(\iota_0)$ , задаваемого (1) при отсутствии флуктуаций принимаемого излучения (z=1). Наряду с этим наблюдается увеличение  $\varepsilon_{max}(\iota)$  с ростом G Так, при увеличении G до 10<sup>4</sup> ошибка в  $p(\iota_0)$  для  $\iota_c + \iota_m = 1$ мкА составляет 14° , в то время как при  $G=10^3$  составляла 6,4 · 10<sup>-6</sup> о. Таким образом, соблюдая определенную осторожность в выборе соотношения между пара-

метрами, входящими в (2), можно добиться требуемого уровня є<sub>тах</sub>(*i*), ограничивающего сверху величину ошибки в *p*(*i*).

Для временных интервалов, больших  $\tau_c$ , величина z в (1) является случайной и плотность ее для турбулештных атмосферных каналов хорошо аппроксимируется логнормальным распределением (\*). Тогда для достаточно больших временных интервалов Стационарную плогность вероятности  $p_0(i)$  тока i можно представить в виде

$$p_{0}(i) = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{\pi} \frac{\exp\left[-\frac{(i-z\bar{i}_{c}-i_{m})^{2}}{2(az\bar{i}_{c}+\sigma_{m}^{2})} - \frac{(\ln z + \sigma_{c}^{2}/2)^{2}}{2\sigma_{c}^{2}}\right]}{\sqrt{\sigma_{c}^{2}(az\bar{i}_{c}+\sigma_{m}^{2})z}} dz, \qquad (3)$$

37

где  $r_2^2$ —задаваемая турбулентным каналом дисперсия lnz. Перейдя в (3) к интегрированию по lnz и применив метод наискорейшего спуска (15), для  $p_0(i)$  можно получить следующее выражение:  $p_0(i) =$ 

$$\frac{\exp\left[-\gamma^{2}/2\beta-\frac{(\ln z_{0}+\sigma_{c}^{2}/2)^{2}}{2\sigma_{c}^{2}}\right]}{\sqrt{2\pi\left[(\alpha\gamma z_{c}z_{0}\bar{\iota}_{c}/\beta)^{2}+\alpha\sigma_{c}^{2}z_{0}\bar{\iota}_{c}(+\gamma_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\alpha z_{0}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma^{2}-\gamma_{c}\bar{\iota}_{c})^{2}\beta-z_{0}\bar{\iota}_{c}\sigma_{c}^{2}(\gamma-\bar{\iota}_{c}z_{0}-\gamma^{2}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{c}-\gamma_{$$

• Соответствующая формула в (2) содержит опечатки.

где  $\gamma = i - \bar{l}_c z_0 - \bar{l}_w$ ,  $\beta = a z_0 \bar{l}_c + a z_0$  определяется из уравнения  $\gamma z_0 \bar{l}_c / \beta + \gamma^2 a z_0 \bar{l}_c / 2\beta^2 - a z_0 \bar{l}_c / 2\beta - (\ln z_0 + \sigma_c^2 / 2) / \sigma^2 = 0.$  (5)

На рис. 1 изображены кривые po(i). По оси ординат отложены значения po(i), по оси абсцисс-значения i в микроамперах. Для



Рис I Кривые плотности вероятности флуктуаций тока на выходе фотоприемника при доминировании тепловых шумов

всех кривых  $\Delta F = 10^{\circ}$ Гц,  $G = 10^{\circ}$ ,  $i_c = 1$ мкА,  $\sigma_T^2 = 0, 8$ мкА<sup>2</sup>. Из кривых 1, 2, 3 ( $\sigma^2$  соответственно равно 0,25, 0,5, 1,5 и  $\bar{i}_{\omega} = 0,1$ мкА) видно влияние уровня турбулентности атмосферного канала на статистику флуктуаций тока фотоприемника. Кривая 4 соответствует случаю  $\bar{i}_{\omega} = 1$ мкА,  $\sigma_c^2 = 0,25$ . Для всех кривых  $\sigma_D^2 = \alpha(\bar{i}_c + \bar{i}_{\omega}) \approx 0.032$ мкА<sup>2</sup>  $< \sigma_T^2 =$ 

=0,8мкА<sup>2</sup>. Несмотря на это, сравнение кривой 4 с 1 показывает, что даже в случае ограничения режима работы фотоприемника тепловыми шумами, когда G относительно велико, влияние дробовых шуможет быть значительным. Гак, помимо смещения кривой 4 MOB вправо по сравнению с 1, что характерно для режима ограничения тепловыми шумами (см. (<sup>2</sup>)), происходит увеличение дисперсии флуктуаций і; кривая 4 шире кривой І. Более того, даже при пренебрежимо малом иш = 0,1 мкА по сравнению с іс также наблюдается некоторое различие. Для сравнения на кривую І наложены дискретные значения po(i), взятые из (1) для случая  $\sigma_D^2 = 0$ . Из рисунка видно, что при совпадении парамегров  $i_c$ ,  $a_T^2$ ,  $a^2$  все же существуют различия между плотностями вероятностей в обоих случаях, особенно при больших отклонениях і от 4. Различня являются следствием больших отклонений мощности принимаемого оптического сигнала от его среднего уровня, когда вылал дребовых шумов сигнального тока может быть значителен из-за большой величины г, задающей вели чину исперсии дробовых шумов сигнального тока —  $\sigma_D^2 = \alpha z l$ , на временных интервалах 🗸 — На рис. 2 показаны кривые ро(с) для слу-10<sup>3</sup>, 10<sup>4</sup>, 10<sup>5</sup>. Для всех конвых  $i_c = 100$ мкА,  $i_{m} = 10$ мкА,  $z_T^2 = 0.8$ мкА<sup>3</sup>, 38

 $\sigma_c^2 = 1.5$ . Из кривых видно, как меняется статистика *l*, когда для сохранения заданного уровня  $l_c = 100$ мкА уменьшение уровня оптического сигнала на входе фотоприемника компенсируется увеличением



Рис. 2. Кривые плотности вероятности флуктуаций тока на выходе фотоприемника при доминировании дробовых шумов

коэффициента усиления фотоприемника. С ростом G дисперсия флуктуаций *i* резко возрастает. При этом существенное изменение претерпевает статистика *i* в области малых значений *i*, в то время как в области положительных *i* при больших отклопениях *i* от *i*<sub>c</sub> статистика флуктуаций *i* определяется в основном уровнем турбулентности атмосферы. Наряду с этим, из кривых видно, что их максимумы задаются в основном величиной *i*<sub>w</sub>. Указанные особенности будут играть решающую роль в формировании эффективности приема относительно слабых оптических сигналов оптимальными и квазиоптимальными приемными системами.

Резюмируя, можно заключить, что помимо того, что полученные выражения снимают необходимость выбора режима работы фотоприемника, они более точно описывают статистику флуктуаций тока на выходе фотоприемника. чем ранее известные (<sup>1</sup>), полученные для фотоприемников, работающих в режиме ограничения тепловыми шумами.

Институт физических исследования Академии наук Армянскоя ССР

## Ա. Վ. ՀՈՎՀԱՆՆԻՍՏԱՆ

Ֆուսորնդունիչի հոսանքի տատանումների բաշխումը տուբբուլենտ մթսոլուտով անցած ճառագայթման ընդունման դեպքում

Դիտարկվում է մի՞նոլորտային կանալի ազմուկների ազդեցությունը ֆոտոընդունիչի ելային հոսանքի տատանումների հավանականության բաշխման վրաւ Հաշվի են առնվում ինչպես կոտորակային, այնպես էլ ջերմային 39 աղմուկները։ Ստացված արտահայտությունները հանում են ֆոտոընդունիչի ռեժիմի ընտրման անհրաժեշտությունը, բացի այդ նրանք ավելի ճշգրտորեն են նկարագրում ելային ազդանշանի տատանումների վիճակագրությունը, քան մինչ այդ հայտնի արտահայտությունները, որոնք նկարագրում են ազդանշանի տատանումների վիճակագրությունը ջերմային ազմուկներով սահմանափակման ռեժիմում աշխատող ֆոտոընդունիչի համար։

## ЛИТЕРАТУРА-ԳՐԱԿԱՆՈՒԹՑՈՒՆ

<sup>1</sup> Р. А. Казарян, А. В. Оганесян, Изв. АН АрмССР. Физика, т. 13, с. 491 (1978) <sup>2</sup> Р. А. Казарян, А. В. Оганесян, К. П. Погосян и др. Оптические системы передачи информации по атмосферному каналу, Радно и связь. М., 1985. <sup>3</sup> М. С. Teich, S. C Rosinherg, Appl. Op:, v. 12, р 2516 (1973) <sup>4</sup> E. N. Gilbert, H. O. Pollak, The Bell System Icchnical Journal, № 3, р. 333 (1960). <sup>5</sup> J. H. Churnside, Ch. M. Mcintyre, Appl. Opi., v. 17, р. 2141 (1978).

