## ЛАЗЕРНЫЕ ПУЧКИ ЭРМИТА-ГАУССА С ОРБИТАЛЬНЫМ УГЛОВЫМ МОМЕНТОМ

Котляр В.В., Ковалёв А.А., Порфирьев А.П.

Институт систем обработки изображений РАН,

Самарский государственный аэрокосмический университет имени академика С.П. Королёва (национальный исследовательский университет) (СГАУ)

#### Аннотация

Рассмотрены вихревые моды Эрмита–Гаусса (ВЭГ-моды), комплексная амплитуда которых пропорциональна многочлену Эрмита *n*-й степени, аргумент которого зависит от действительного параметра *a*. При |a| < 1 на вертикальной оси в поперечном сечении пучка имеются *n* изолированных нулей, которые порождают оптические вихри с топологическим зарядом +1 (*a*<0) или –1 (*a*>0). При |a| > 1 у ВЭГ-моды аналогичные изолированные нули лежат на горизонтальной оси. При |a| = 1 все *n* изолированных нулей собираются на оптической оси в центре пучка и порождают оптический вихрь *n*-го порядка, и ВЭГ-мода совпадает с модой Лагерра–Гаусса порядка (0, *n*), а при *a*=0 ВЭГ-мода совпадает с модой Эрмита–Гаусса порядка (0, *n*). Рассчитан орбитальный угловой момент ВЭГ-мод, который зависит от параметра *a* и меняется от 0 (при a=0 и  $a \to \infty$ ) до *n* (a=1). Результаты эксперимента согласуются с теорией.

<u>Ключевые слова</u>: орбитальный угловой момент лазерного пучка, вихревой пучок Эрмита-Гаусса.

#### Введение

Моды Эрмита-Гаусса (ЭГ) известны в оптике с 1966 года [1]. Элегантные пучки ЭГ описываются функциями с комплексным аргументом. Эти пучки впервые рассмотрел в 1973 году А.Е. Siegman [2]. В [3,4] рассмотрены обобщённые пучки ЭГ, которые также являются решением параксиального уравнения распространения и имеют явный аналитический вид. Эти пучки при определённых параметрах переходят в моды ЭГ [1] и элегантные пучки ЭГ [2]. В [5] с помощью астигматического модового конвертора мода ЭГ высокого порядка преобразовывалась в моду Лагерра-Гаусса (ЛГ), обладающую фазовой сингулярностью. В [6] был рассмотрен интерференционный модовый π/2-конвертор. В [5] также получена формула, позволяющая получить моду ЛГ как конечную сумму мод ЭГ. Например, для того чтобы получить моду ЛГ с топологическим зарядом 2, требуется сложить минимум три моды ЭГ с определёнными комплексными коэффициентами. В [4] показано, что можно получить световое поле с любым целым ОУМ, сложив только две моды ЭГ с определёнными номерами. В [7] с помощью астигматического модового конвертора формировались пучки Эрмита-Лагерра-Гаусса, обладающие дробным ОУМ.

В данной работе рассмотрены вихревые моды Эрмита–Гаусса (ВЭГ-моды). Эти пучки являются суперпозицией (*n*+1)-й моды ЭГ. Комплексная амплитуда ВЭГ-мод пропорциональна многочлену Эрмита *n*-й степени, аргумент которого зависит от действительного параметра *a*. При |a| < 1 на вертикальной оси в поперечном сечении пучка имеются *n* изолированных нулей, которые порождают оптические вихри с топологическим зарядом +1 (*a* < 0) или –1 (*a* > 0). При |a| > 1 у ВЭГ-моды аналогичные изолированные нули лежат на горизонтальной оси. При |a| = 1 все *n* изолированных нулей собираются на оптической оси в центре пучка и порождают оптический вихрь *n*-го порядка и ВЭГ-мода совпадает с модой Лагерра–Гаусса порядка (0, n), а при a=0 ВЭГ-мода совпадает с модой Эрмита–Гаусса порядка (0, n). Рассчитан орбитальный угловой момент (ОУМ) ВЭГ-мод, который зависит от параметра a и меняется от 0 (при a=0 и  $a \to \infty$ ) до n (a=1). Показано, что две моды с разными номерами n и m – ортогональны, а две моды с одинаковым номером, но разными значениями параметра a не ортогональны.

#### 1. Комплексная амплитуда ВЭГ-моды

Комплексная амплитуда ЭГ – моды имеет вид [1]:

$$E_{nm}(x, y, z) = i^{n+m} \left[ \frac{w}{w(z)} \right]^{2} \times \\ \times H_{n} \left[ \frac{\sqrt{2}x}{w(z)} \right] H_{m} \left[ \frac{\sqrt{2}y}{w(z)} \right] \times \\ \times \exp \left[ -\frac{x^{2} + y^{2}}{w^{2}(z)} + \frac{ik(x^{2} + y^{2})}{2R(z)} \right] \times \\ \times \exp \left[ -i(n+m+1)\operatorname{arctg}\left(\frac{z}{z_{0}}\right) \right],$$
(1)

где

$$z_{0} = \frac{kw^{2}}{2},$$

$$w(z) = w \left[ 1 + \left(\frac{z}{z_{0}}\right)^{2} \right]^{1/2},$$

$$R(z) = z \left[ 1 + \left(\frac{z_{0}}{z}\right)^{2} \right],$$
(2)

w – это радиус перетяжки Гауссова пучка, R(z) – радиус кривизны волнового фронта Гауссова пучка,  $z_0$  – длина Рэлея, k – волновое число света,  $H_n(x)$  – многочлен Эрмита. Пучки ЭГ (1) не имеют ОУМ. Линейная комбинация пучков ЭГ с действительными коэффициентами тоже будет иметь ОУМ, равный нулю. Отличным он нуля ОУМ может быть только для линейной комбинации пучков ЭГ с комплексными коэффициентами [4,5]. Рассмотрим линейную комбинацию мод ЭГ (1) при z=0 с определёнными коэффициентами:

$$U_{n}(x, y, z) = i^{n} \exp\left(-\frac{x^{2} + y^{2}}{2}\right) \times$$

$$\times \sum_{k=0}^{n} \frac{n!(ia)^{k}}{k!(n-k)!} H_{k}(x) H_{n-k}(y),$$
(3)

где *a* – действительный параметр. В (3) ввели безразмерные координаты  $\sqrt{2x}/w \to x$ ,  $\sqrt{2y}/w \to y$ .

Используя справочное выражение из [8]

$$\sum_{k=0}^{n} \frac{n! t^{k}}{k! (n-k)!} H_{k}(x) H_{n-k}(y) =$$

$$= \left(1+t^{2}\right)^{n/2} H_{n}\left(\frac{tx+y}{\sqrt{1+t^{2}}}\right),$$
(4)

вместо (3) получим выражение для комплексной амплитуды ВЭГ-моды:

$$U_{n}(x, y, z) = i^{n} \exp\left(-\frac{x^{2} + y^{2}}{2}\right) \times \left(1 - a^{2}\right)^{n/2} H_{n}\left(\frac{iax + y}{\sqrt{1 - a^{2}}}\right).$$
(5)

Так как в сумме (3) сумма номеров ЭГ-мод одинакова для всех слагаемых (k+(n-k)=n= const), то все ЭГ-моды в линейной комбинации (3) имеют одинаковую фазовую скорость (одинаковые фазы Гоу (n+m+1) arctg( $z/z_0$ )), и поэтому весь пучок (3) тоже является параксиальной модой и распространяется без изменения поперечной структуры интенсивности (с точностью до масштаба и вращения). Но если исходные ЭГ-моды (1), из которых составлен пучок (5), имеют нулевой ОУМ, то пучок (5) имеет ОУМ, отличный от нуля (если  $n \neq 0$ ).

Из (5) следует, что при a=0 ВЭГ-мода совпадает с обычной ЭГ-модой с номерами (0, *n*), а при  $a \to \infty$ ВЭГ-мода совпадает с обычной ЭГ-модой с номерами (*n*, 0). При n=0 ВЭГ-мода (5) совпадает с обычным Гауссовым пучком. Найдём, предел амплитуды (5) при  $a \to 1$ . Член многочлена Эрмита  $H_n(x)$  имеет максимальную степень, равную  $(2x)^n$ , поэтому при a=1из (5) получим:

$$U_{n}(x, y, z) = i^{n} 2^{n} \exp\left(-\frac{x^{2} + y^{2}}{2}\right) (ix + y)^{n} =$$
  
=  $(-2)^{n} \exp\left(-\frac{r^{2}}{2}\right) r^{n} \exp(-in\phi).$  (6)

где  $r = (x^2 + y^2)^{1/2}$ ,  $\varphi = \operatorname{arctg}(y/x)$ .

Из (6) следует, что ВЭГ-мода при a = 1 совпадает с обычной модой Лагерра-Гаусса с номером (0, n).

## 2. Орбитальный угловой момент ВЭГ-моды

Получим выражение для ОУМ светового поля (5). Найдём ОУМ такого пучка по формуле [9]:

$$J_{z} = \operatorname{Im} \iint_{\mathbb{R}^{2}} E^{*} \left( x \frac{\partial E}{\partial y} - y \frac{\partial E}{\partial x} \right) \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \,. \tag{7}$$

Строго говоря, в (7) показан не весь ОУМ, а только усреднённая по поперечной плоскости его проекция (определённая с точностью до константы) на оптическую ось. ОУМ (7) сохраняется по мере распространения пучка [9], и поэтому его можно вычислять в любой плоскости, например, при z=0. Подставив (3) в (7), получим:

$$J_{z} = -\pi 2^{n} n! \left[ 2na \left( 1 + a^{2} \right)^{n-1} \right].$$
(8)

При выводе (8) воспользовались свойством ортогональности функций Эрмита–Гаусса [8]:

$$\int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-x^2\right) H_n(x) H_m(x) \,\mathrm{d}x = \sqrt{\pi} 2^n n! \delta_{nm} \,, \tag{9}$$

где  $\delta_{nm}$  – символ Кронекера. Для того, чтобы ОУМ не зависел от мощности лазерного излучения, рассмотрим нормированный на интенсивность ОУМ. Мощность пучка (3) описывается выражением:

$$I = \iint_{\mathbb{R}^2} E^* E \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y = \pi 2^n \, n! \left(1 + a^2\right)^n. \tag{10}$$

Поэтому нормированный ОУМ (ОУМ, делённый на мощность пучка) для ВЭГ-моды равен:

$$\frac{J_z}{I} = -\frac{2an}{1+a^2} \,. \tag{11}$$

Интересно, что ОУМ (11) совпадает с ОУМ пучков, состоящих из линейной комбинации всего двух мод ЭГ, которые были рассмотрены авторами ранее в [4]. Из (11) следует, что при a=1 ОУМ ВЭГ-мод равен целому числу

$$\frac{J_z}{I} = -n.$$
(12)

Из (12) следует, что так как при a=1 ВЭГ-мода совпадает с обычной модой Лагерра–Гаусса с номером (0, *n*) (6), то и ОУМ будет равен по модулю топологическому заряду оптического вихря  $\exp(in\varphi)$ .

Заметим, что при некоторых значениях *n* ОУМ будет равен целому числу и при значениях  $a \neq 1$ . Например, при a=1/2 ОУМ (11) будет целым числом при *n*, кратных 5: при n=5  $J_z/I=-4$ , при n=15  $J_z/I=-12$  и т.д. Из (11) следует, что при a=0 и  $a \rightarrow \infty$  ОУМ равен нулю.

#### 3. Численное моделирование

Перепишем (5) в размерных переменных:

$$E_{n}(x, y, z = 0) = i^{n} \exp\left(-\frac{x^{2} + y^{2}}{w^{2}}\right) \times (13)$$
$$\times (1 - a^{2})^{n/2} H_{n}\left[\frac{\sqrt{2}(iax + y)}{w\sqrt{1 - a^{2}}}\right].$$

По формуле (13) была рассчитана интенсивность и фаза в начальной плоскости (z=0) для ВЭГ-мод с разными значениями параметра a. На рис. 1 показаны результаты расчёта. Параметры расчёта следующие: длина волны монохроматического света  $\lambda = 532$  нм, топологический заряд (или номер многочлена Эрмита) n=3, радиус перетяжки

Гауссова пучка с начальной плоскости  $w = 10\lambda$ , размер области расчёта –  $50\lambda \le x, y \le +50\lambda$ .

На рис. 1 показаны интенсивность (рис.  $1a, \delta, e$ ) и фаза (рис.  $1c, \partial, e$ ) ВЭГ-моды в начальной плоскости (z=0) при разных значениях a: 0,5 (рис. 1a, e); 1,5 (рис.  $1\delta, \partial$ ); 1 (рис. 1e, e). На рис. 2a показано сечение интенсивности из рис. 1a при x=0.





Из этого рисунка видно наличие трёх нулей интенсивности. На рис.  $2\delta$  показано сечение интенсивности при a=1,05 и y=0, а на рис.  $2\beta$  – увеличенный фрагмент сечения в центре картины (рис.  $2\delta$ ) при этих же параметрах. На рис.  $2\beta$  также видно наличие трёх нулей, не видимых на рис.  $2\delta$ . ОУМ, рассчитанный по формуле (11), для показанных мод был равен:  $J_z/I=-2,4$  (рис. 1a, c);  $J_z/I=-2,77$  (рис.  $1\delta, \partial$ );  $J_z/I=-3$ (рис. 1s, e). Зависимость ОУМ от параметра a показана на рис. 3.

Из рис. 3 видно, что для заданного n ОУМ имеет максимальное значение при a = 1.

## 4. Изолированные нули интенсивности ВЭГ-моды

Найдём из (13) координаты изолированных нулей интенсивности ВЭГ-моды в начальной плоскости. Приравняем аргумент многочлена Эрмита значению корня этого многочлена  $\gamma_{nk}$ , то есть  $H_n(\gamma_{nk}) = 0$ . Тогда получим координаты изолированных нулей интенсивности:

$$\begin{cases} x_{nk} = 0, \\ y_{nk} = \gamma_{nk} \left( \frac{w}{\sqrt{2}} \right) \sqrt{1 - a^2}, |a| < 1, \end{cases}$$
(14)

И

$$\begin{cases} x_{nk} = \gamma_{nk} \left( \frac{w}{a\sqrt{2}} \right) \sqrt{a^2 - 1}, |a| > 1, \\ y_{nk} = 0. \end{cases}$$
(15)

Из (14) видно, что при |a| < 1 у ВЭГ-моды *n*-го порядка (13) есть *n* изолированных нулей интенсивности, которые лежат на оси *y* и имеют координаты, пропорциональные корням многочлена Эрмита  $\gamma_{nk}$ , но умень-

шенным в  $(1-a^2)^{-1/2}$  раз. При этом при a=0, когда ВЭГмода совпадает с обычной ЭГ-модой с номером (0, n), нули интенсивности имеют координаты, равные корням γ<sub>nk</sub>, и уже не являются изолированными нулями интенсивности, а принадлежат линиям нулевой интенсивности, параллельным оси х. С ростом параметра а от 0 до 1 изолированные нули (14) смещаются вдоль оси у к центру (x=y=0), и при a=1 все нули «сливаются» в один изолированный ноль (п-кратно вырожденный) интенсивности в центре координат. Из (15) следует, что аналогичная динамика только вдоль оси х наблюдается у изолированных нулей ВЭГ-моды при |a|>1. С ростом a нули интенсивности «удаляются» от центра координат и в пределе при  $a \rightarrow \infty$  координаты всех нулей совпадают с корнями у<sub>пк</sub>, а сами нули интенсивности принадлежат линиям нулей, параллельным оси у.



С каждым изолированным нулём интенсивности ВЭГ-моды связан оптический вихрь с топологическим зарядом -1 при a > 0 или +1 при a < 0. Это следует из (6).

При распространении ВЭГ-моды (5) или (13) в аргументе многочлена Эрмита радиус перетяжки Гауссова пучка *w* нужно заменить на выражение из (2):

1/0

$$w(z) = w \left( 1 + z^2 / z_0^2 \right)^{1/2}.$$
 (16)

Подставим (16), например, в (14), получим для координат изолированных нулей:

$$\begin{cases} x_{nk} = 0, \\ y_{nk} = \gamma_{nk} \left( \frac{w\sqrt{1 + z^2/z_0^2}}{\sqrt{2}} \right) \sqrt{1 - a^2}, |a| < 1. \end{cases}$$
(17)

Из (17) следует, что изолированные нули интенсивности (и сама картина интенсивности) ВЭГ-моды меняется при распространении только масштабно: нули интенсивности, оставаясь на оси *y*, удаляются от начала координат с ростом расстояния *z*.

Из (14) и (15) следует замечательное свойство изолированных нулей интенсивности: минимальное расстояние между ними не ограничивается дифракионным пределом и длиной волны, а может быть любым. При значении параметра *a*, отличающегося от единицы на бесконечно малую величину  $\delta << 1$ , расстояние между крайними изолированными нулями интенсивности для ВЭГ-моды (13) будет меньше величины  $\sqrt{2n(n-1)}$  w $\delta$ . Правда, при распространении в пространстве с ростом *z* расстояние между нулями будет расти:  $\sqrt{2n(n-1)}$  w $\delta\sqrt{1+z^2/z_0^2}$ .

#### 5. Ортогональность ВЭГ-мод

Рассмотрим скалярное произведение двух ВЭГмод с разными параметрами *n*, *a* и *m*, *b*. Можно показать, что имеет место равенство:

$$\langle E_{na}, E_{mb} \rangle = = \int_{-\infty}^{\infty} E_n (x, y, z = 0; a) E_m^* (x, y, z = 0; b) dx dy = (18) = \pi 2^n (n!)^2 \left[ \frac{1 - (ab)^{n+1}}{1 - (ab)} \right] \delta_{nm},$$

где  $\delta_{nm}$  – символ Кронекера. Из (18) следует, что ВЭГ-моды ортогональны по номеру *n* и не ортогональны по параметру *a*. При  $ab \rightarrow 1$  неопределённость в (18) раскрывается:  $\langle E_{na}, E_{mb} \rangle = \pi 2^n n! (n+1)! \delta_{nm}$ . Интересно заметить, что две ВЭГ-моды с разными номерами *n* и *m* будут ортогональны и будут иметь одинаковый ОУМ (но не максимальный) при условии, что параметры *a* и *b* удовлетворяют условию:

$$\frac{n}{m} = \left(\frac{b}{a}\right) \left(\frac{1+a^2}{1+b^2}\right).$$
(19)

Физически это объясняется тем, что ОУМ лазерного пучка зависит не только от числа изолированных нулей, например, с топологическим зарядом +1, но и от того, какие они имеют координаты [4]. Чем дальше нули интенсивности находятся от центра Гауссова пучка, тем меньше их вклад в ОУМ. Максимальный вклад в ОУМ нули интенсивности дают, когда они все «собираются» в один вырожденный ноль в центре Гауссова пучка.

#### 6. Эксперимент

Для формирования вихревых ВЭГ-пучков использована оптическая схема, представленная на рис. 4. Для вывода изображений фаз был использован пространственный модулятор света SLM PLUTO-VIS (разрешение 1920 × 1080 пикселов, размер пикселя – 8 мкм). Выходной пучок твердотельного лазера Laser ( $\lambda$ =532 нм) ослаблялся с помощью фильтров нейтральной плотности F. Система из микрообъектива МО (40×, NA = 0,6), линзы  $L_1$  (f=350 мм) и пинхола РН (размер отверстия - 40 мкм) была использована для получения однородного Гауссового профиля интенсивности освещающего SLM лазерного пучка. Кроме того, это позволяло произвести расширение пучка, для того чтобы он полностью покрывал дисплей модулятора. Диафрагма D<sub>1</sub> позволяла менять радиус пучка, падающего на дисплей модулятора света. Отражённый от модулятора пучок с помощью делителя пучка BS и прямоугольной призмы RP направлялся на линзу L<sub>2</sub> (f<sub>3</sub>=350 мм). Данная линза в сочетании с диафрагмой D<sub>2</sub> была использована для высокочастотной оптической фильтрации. Далее с помощью линзы  $L_3$  ( $f_2 = 150$  мм) строилось изображение на матрице CMOS-камеры MDCE-5A (1/2", разрешение 1280 × 1024 пикселов). Расстояние между диафрагмой D<sub>2</sub> и линзой L<sub>3</sub> было больше фокусного расстояния линзы, равного 150 мм, это позволяло получить сходящий световой пучок, при этом фокус системы получался на расстоянии около 550 мм от плоскости z=0, сопряжённой с плоскостью диспляя модулятора. Для разделения в пространстве нулевого и первого порядков дифракции было использовано сложение исходной фазовой функции с линейной фазовой маской.



Рис.4. Оптическая схема для формирования световых ВЭГпучков: Laser – твердотельный лазер (λ = 532 нм), F – фильтр нейтральной плотности, MO – микрообъектив (40×, NA = 0,6), PH – пинхол (40 мкм), L<sub>1</sub>, L<sub>2</sub> – линзы с фокусным расстоянием f<sub>2</sub> = f<sub>3</sub> = 350 мм, L<sub>3</sub> – линза с фокусным расстоянием f<sub>4</sub> = 150 мм, BS – делитель пучка, SLM – пространственный модулятор света PLUTO\_VIS, RP – прямоугольная призма, D – диафрагма, CMOS – CMOSкамера MDCE-5A (1280 × 1024), Rail – оптические рельсы

Изображение фазы, использованной в эксперименте, имело размер  $1024 \times 1024$  пикселов, таким образом, размер выведенного на дисплей модулятора фазового элемента составил примерно  $8,2 \times 8,2$  мм. Диаметр освещающего пучка в ходе экспериментов составил около 3 мм. Данные параметры эксперимента позволили сформировать ВЭГ-пучок, изображения которого на различных расстояниях от SLM показаны на рис. 5. Данные изображения были сформированы с помощью фазового распределения, представленного на рис. 5*a* (линейная фаза не показана). Из представленных изображений видно, что сформированый лазерный пучок похож на рассчитанный (рис. 1*a*) и сохраняет свою структуру при распространении в пространстве с точностью до масштаба.



Рис. 5. Некодированная фаза для формирования ВЭГ-пучка (n = 3) (a) и экспериментально сформированные распределения интенсивности (негативы) на различных расстояниях: 400 мм (б); 550 мм (в). Шаг сетки на изображениях равен 0,3 мм, топологический заряд оптического вихря n = 3

На рис. 6 показана кодированная фаза (n=10), которая учитывает амплитуду ВЭГ-пучка при z=0. Поэтому картины интенсивности, зарегистрированные на разных расстояниях от модулятора (рис. 6e, c, d), во-первых, также сохраняют свой вид при распространении, а во-вторых, более точно вос-

Компьютерная оптика, 2014, том 38, №4

производят распределение интенсивности идеального ВЭГ-пучка (рис. 66).



Рис. 6. Кодированная фаза для формирования ВЭГ-пучка (n = 10) (a), расчётная амплитуда (негатив) (б) и экспериментально сформированные распределения интенсивности (негативы) на различных расстояниях: 100 мм (в); 150 мм (г); 200 мм (д). Шаг сетки на изображениях равен 0,5 мм

#### Заключение

В заключении укажем, что двухпараметрическое (n, a) семейство ВЭГ-мод (13) можно обобщить на трёхпараметрическое семейство (n, a, b), используя формулу сложения многочленов Эрмита [10, 8.958], [11, с. 254]:

$$\sum_{k=0}^{n} \frac{(ia)^{k} (b)^{n-k}}{k!(n-k)!} H_{k}(x) H_{n-k}(y) =$$

$$= (n!)^{-1} (b^{2} - a^{2})^{n/2} H_{n} \left(\frac{iax + by}{\sqrt{b^{2} - a^{2}}}\right).$$
(20)

С учётом (20), вместо (13) будем иметь:

$$E_{nab}(x, y, z = 0) = i^{n} \exp\left(-\frac{x^{2} + y^{2}}{w^{2}}\right) \times (b^{2} - a^{2})^{n/2} H_{n}\left[\frac{\sqrt{2}(iax + by)}{w\sqrt{b^{2} - a^{2}}}\right],$$
(21)

где a, b – действительные числа. Уравнение (21) описывает комплексную амплитуду обобщённых ВЭГ-пучков, ОУМ которых достигает максимума при a=b. Заметим, что замена a'=a/b сводит пучки (21) к пучкам (13).

В работе получены следующие результаты. Рассмотрены вихревые моды Эрмита–Гаусса (ВЭГ-моды), комплексная амплитуда которых пропорциональна многочлену Эрмита *n*-й степени, аргумент которого зависит от действительного параметра *a*. При |a| < 1 на вертикальной оси в поперечном сечении пучка имеется *n* изолированных нулей, которые порождают оптические вихри с гопологическим зарядом +1 (a < 0) или –1 (a > 0). При |a| > 1 у ВЭГ-моды аналогичные изолированные нули лежат на горизонтальной оси. При |a| = 1 все *n* изолированных нулей собираются на оптической оси в центре пучка и порождают оптический вихрь *n*-го порядка и ВЭГ-мода совпадает с модой Лагерра–Гаусса порядка (0,*n*), а при a=0 ВЭГ-мода совпадает с модой Эрмита– Гаусса порядка (0,*n*). Рассчитан орбитальный угловой момент (ОУМ) ВЭГ-мод, который зависит от параметра *a* и меняется от 0 (при a=0 и  $a \rightarrow \infty$ ) до n (a=1). Показано, что две ВЭГ-моды ортогональны, если имеют разные значения номера n, и не ортогональны, если имеют разные значения параметра a и одинаковый номер n. Экспериментально с помощью жидкокристаллического пространственного фазового модулятора света сформированы ВЭК-пучки с топологическим зарядом n=3, 10, которые согласуются с расчётными и сохраняет свою структуру при распространении.

## Благодарности

Авторы выражают благодарность профессору В.Г. Волостникову за указание на то, что моды (5) являются частным случаем пучков Эрмита-Лагерра-Гаусса [7], и что при  $a \to \infty$  амплитуда пучка (5) тоже стремится к бесконечности.

Работа выполнена при поддержке Министерства образования и науки РФ, а также грантов РФФИ 13-07-97008, 14-29-07133.

#### Литература (References)

- 1. Kogelnik, H. Laser beams and resonators / H. Kogelnik, T. Li // Proceedings of the IEEE. 1966. Vol. 54. P. 1312-1329.
- Siegman, A.E. Hermite-Gaussian functions of complex argument as optical beam eigenfunction / A.E. Siegman // Journal of the Optical Society of America. – 1973. – Vol. 63. – P. 1093-1094.
- Pratesi, R. Generalized Gaussian beams in free space / R. Pratesi, L. Ronchi // Journal of the Optical Society of America A. – 1977. – Vol. 67. – P. 1274-1276.

- Kotlyar, V.V. Hermite–Gaussian modal laser beams with orbital angular momentum / V.V. Kotlyar, A.A. Kovalev // Journal of the Optical Society of America A. – 2014. – Vol. 31. – P. 274–282.
- Abramochkin, E.G. Beam transformation and nontransformed beams / E.G. Abramochkin, V.G. Volostnikov // Optics Communications. – 1991. – Vol. 83. – P. 123-125.
- Beijersbergen, M.W. Astigmatic laser mode converters and transfer of orbital angular momentum / M.W. Beijersbergen, L. Allen, H.E.L.O. van der Veen, J.P. Woerdman // Optics Communications. – 1993. – Vol. 96. – P. 123-132.
- Abramochkin, E.G. Generalized Gaussian beams / E.G. Abramochkin, V.G. Volostnikov // Journal of Optics A: Pure and Applied Optics. 2004. Vol. 6. P. S157-S161.
- Прудников, А.П. Интегралы и ряды / А.П. Прудников, Ю.А. Брычков, О.И. Маричев – М.: Наука, 1981. – 798 с. (Prudnikov, A.P. Integrals and series. Special functions / A.P. Prudnikov, J.A. Brychkov, O.I. Marichev. – Moscow: "Science" Publisher, 1983. – 798 р. – (In Russian).
- Khonina, S.N. An analysis of the angular momentum of a light field in terms of angular harmonics / S.N. Khonina, V.V. Kotlyar, V.A. Soifer, P. Paakkonen, J. Simonen, J. Turunen // Journal of Modern Optics. – 2001. – Vol. 48. – P. 1543-1557.
- Gradshteyn, I.S. Table of Integrals, Series, and Products 5 Edition / I.S. Gradshteyn, I.M. Ryzhik. – New York: Academic, 1996. – 1762 p.
- Magnus, W. Formulas and theorems for the special functions of mathematical physics / W. Magnus, F. Oberhettinger, R.P. Sony. – 3-d ed. – Berlin, Heidelberg: Springer-Verlag, 1966. – 508 p.

# HERMITE-GAUSSIAN LASER BEAMS WITH ORBITAL ANGULAR MOMENTUM

V.V. Kotlyar, A.A. Kovalev, A.P. Porfirev Image Processing Systems Institute, Russian Academy of Sciences, Samara State Aerospace University

#### Abstract

We consider vortex Hermite-Gaussian modes (VHG-modes) with their complex amplitude being proportional to an *n*-th order Hermite polynomial dependant on a real parameter *a*. When |a| < 1, there are *n* isolated intensity nulls on the horizontal axis in the beam's cross-section. These nulls generate optical vortices with a topological charge of +1 (a < 0) or -1 (a > 0). If |a| > 1, the VHB-mode has analogous isolated nulls on the vertical axis. When |a| = 1, all *n* isolated nulls appear on the optical axis in the center of the beam and generate an *n*-th order optical vortex. In this case, the VHGmode coincides with a Laguerre-Gaussian mode of order (0, *n*). For a = 0, the VHG-mode coincides with a Hermite-Gaussian mode of order (0, *n*). We calculate the orbital angular momentum of the VHB-modes, which depends on a parameter *a* and varies from 0 (at a = 0 and  $a \rightarrow \infty$ ) to *n* (at a = 1).

Key words: orbital angular momentum of a laser beam, vortex Hermite-Gaussian beam.

# Сведения об авторах

# Сведения об авторе Котляр Виктор Викторович см. стр. 613 этого номера.



Ковалёв Алексей Андреевич, 1979 года рождения, в 2002 году окончил Самарский государственный аэрокосмический университет имени академика С.П. Королёва – СГАУ по специальности «Прикладная математика». Доктор физико-математических наук (2012 год), работает старшим научным сотрудником лаборатории лазерных измерений Института систем обработки изображений РАН. В списке научных работ более 80 статей. Область научных интересов: математическая теория дифракции, сингулярная оптика, фотонно-кристаллические устройства. Е-mail: *alanko@smr.ru*.

Alexey Andreevich Kovalev (b. 1979), graduated (2002) from S.P. Korolyov Samara State Aerospace University (SSAU)), majoring in Applied Mathematics. He received his Doctor in Physics & Maths degree (2012). He is a senior researcher of Laser Measurements laboratory at Image Processing Systems Institute of the Russian Academy of Sciences (IPSI RAS), holding a

part-time position of assistent at SSAU's Technical Cybernetics sub-department. He is co-author of more than 80 scientific papers. Research interests are mathematical diffraction theory, singular optics, and photonic crystal devices.



Порфирьев Алексей Петрович, 1987 года рождения, в 2010 году окончил Самарский государственный аэрокосмический университет имени академика С.П. Королёва (СГАУ) по специальности «Прикладные математика и физика». Кандидат физико-математических наук (2013 год). Ассистент кафедры технической кибернетики СГАУ, научный сотрудник лаборатории микро- и нанотехнологий Института систем обработки изображений РАН (ИСОИ РАН). Область научных интересов: дифракционная оптика, оптическое манипулирование. E-mail: *porfirev.alexev@smr.ru*.

Alexey Petrovich Porfirev (b. 1987) graduated (2010) from Samara State Aerospace University (SSAU), majoring in Applied Physics and Mathematics. Candidate in Physics and Mathematics (2013). Currently he is a assistant professor in Technical Cybernetics department of SSAU and

a researcher in Micro- and Nanotechnologies laboratory of the Image Processing Systems Institute of the RAS (IPSI RAS). His current research interests include diffractive optics and optical manipulation.

Поступила в редакцию 1 октября 2014 г.