

УДК 517

**А. Ю. Овсянникова,**факультет математики, информатики, физики и технологии,  
Омский государственный педагогический университет  
Научный руководитель: канд. пед. наук Т. П. Фисенко

## Об уравнении и виде некоторых кривых в полярных координатах

**Аннотация.** В статье представлены систематизированные результаты исследования анализа параметров уравнения на вид кривых и их положение в полярной системе координат. Указаны отдельные кривые, полученные экспериментальным путем в результате изменения вида уравнения кривых второго порядка в полярной системе координат.

**Ключевые слова:** полярная система координат, уравнения кривых, окружность, полярная роза, кривые второго порядка.

**А**нализ школьных учебников по началам анализа, вузовских программ по математическим дисциплинам показал, что изучению построения кривых в полярной системе координат не отводится специальное время и оно возможно лишь в качестве дополнительного материала. В это же время существуют свидетельства о применении полярной системы координат для определения положения небесных тел еще в первом тысячелетии до нашей эры. В современном мире такая система используется в тех случаях, когда указываются направление движения и расстояние от центра, например в навигации, в физике при изучении течения в круглой трубе, при описании гравитационных полей, при моделировании звуков и т. д.

Несомненная прикладная значимость кривых, заданных в полярных координатах, простота записи некоторых из таких кривых по сравнению с их представлением в прямоугольной системе координат, необычность и красота получающихся в полярной системе координат изображений приводят к пониманию необходимости изучения и анализа таких уравнений и соответствующих кривых. С учетом того, что построение кривых в полярных координатах несколько схоже с обычным построением графиков функций по точкам, с которым обучающиеся знакомятся еще в 7-м классе, с данным материалом можно также познакомить обучающихся старших классов в рамках элективного курса. Дополнительные возможности при этом представляют специальные математические программы, графические калькуляторы, позволяющие выполнять построение в полярной системе координат.

Для определения полярной системы координат задается полюс и полярная ось. Чтобы получить

конкретную точку  $A$  с координатами  $(r, \varphi)$  в полярной системе координат, целесообразно на полярной оси отложить полярный радиус  $r$  и повернуть его на некоторый угол  $\varphi$  [1, с. 77–79].

Особого внимания требует вопрос перехода от декартовых к полярным координатам и наоборот, и не только для отдельных точек, но и для кривых, заданных уравнением. Начнем с самой простой кривой второго порядка — окружность. Каноническое уравнение окружности с центром в начале координат и радиусом  $R$  в декартовых координатах имеет вид:  $x^2 + y^2 = R^2$ , а в полярных координатах уравнение такой окружности записывается гораздо проще —  $r = R$ . Окружность с центром в точке  $M(x_0; y_0)$  и радиусом  $R$  в декартовых координатах  $(x - x_0)^2 + (y - y_0)^2 = R^2$ , в полярных координатах такое уравнение гораздо сложнее:  $r^2 - 2r(x_0 \cos \varphi + y_0 \sin \varphi) = R^2 - (x_0^2 + y_0^2)$ . Однако если такая окружность будет проходить через начало координат, то уравнение примет вид  $r = 2(x_0 \cos \varphi + y_0 \sin \varphi)$  или  $r = 2R \cos(\varphi - \alpha)$ , где  $\alpha$  — угол между полярной осью и лучом  $OM$ , где  $O$  — полюс.

В зависимости от значения угла  $\alpha$  получаем частные случаи уравнений окружности ( $a > 0$ ) с центром в точке  $A$  и радиусом  $R = \frac{a}{2}$ :

- 1)  $\alpha = 0$ ,  $r = a \cos \varphi$  — окружность, в правой полуплоскости,  $A\left(\frac{a}{2}; 0\right)$ ;
- 2)  $\alpha = \frac{\pi}{2}$ ,  $r = a \sin \varphi$  — окружность, в верхней полуплоскости,  $A\left(0; \frac{a}{2}\right)$ ;

3)  $\alpha = \pi, r = -a \cos \varphi$  — окружность, в левой

полуплоскости,  $A\left(-\frac{a}{2}; 0\right)$ ;

4)  $\alpha = \frac{3\pi}{2}, r = -a \sin \varphi$  — окружность, в ниж-

ней полуплоскости,  $A\left(0; -\frac{a}{2}\right)$ .

Если же в уравнении окружности взять аргумент тригонометрической функции не просто  $\varphi$ , а  $k\varphi$ , где  $k > 1$ , то приходим к уравнению полярной розы. Например,  $r = a \cos(k\varphi)$ .

Вид полярной розы меняется в зависимости от значений параметров  $a$  и  $k$ :

1)  $|a|$  отвечает за длину лепестка;

2) если  $k = 2n + 1$ , где  $n \in N$ , то получаем  $k$  непересекающихся лепестков (общая центральная точка), если  $k = 2n$ , где  $n \in N$ , то получаем  $2k$  таких лепестков;

3) если  $k = \frac{m}{n}$ , где  $m \in N, n \in N, m > n$ , то ле-

пестки будут пересекаться и чем меньше разность  $(m - n)$ , тем больше «наложение» лепестков; при  $m$  и  $n$  нечетных лепестков будет  $m$ , а при четном значении  $m$  или  $n$  получаем  $2m$  лепестков.

Кривые второго порядка: эллипс, парабола, гипербола — в полярных координатах задаются уравнением  $r = \frac{p}{1 - e \cos \varphi}$ , где  $p$  — фокальный

периметр, а  $e$  — эксцентриситет ( $e > 0$ ) [2, с. 14–18]. Если  $e = 1$ , то это уравнение задает параболу, если  $e > 1$ , то — гиперболу, а если  $0 < e < 1$ , то — эллипс, и частный случай  $e = 0$  — окружность. Для эллипса с полуосями  $a, b$  (причем  $a > b$ ) и центром в фокусе  $p = \frac{b^2}{a} e = \frac{\sqrt{a^2 - b^2}}{a}$ , а для гипер-

болы с полуосями  $a, b$  с центром в фокусе  $p = \frac{b^2}{a}$

$e = \frac{\sqrt{a^2 - b^2}}{a}$ .

Проанализировав, как из уравнения окружности было получено уравнение полярной розы, мы задумались о возможности аналогичных преобразований уравнения эллипса, т. е. вместо аргумента  $\varphi$ , подставляя  $k\varphi$ , где  $k \in Z, |k| > 1$ . Выведенная экспериментальным путем кривая, заданная уравне-

нием  $r = \frac{p}{1 - e \cos(k\varphi)}$ , где  $k \in Z, |k| > 1$ , получило свое уникальное название «звезда». Примеры некоторых «звезд» представлены на рисунках 1 и 2.

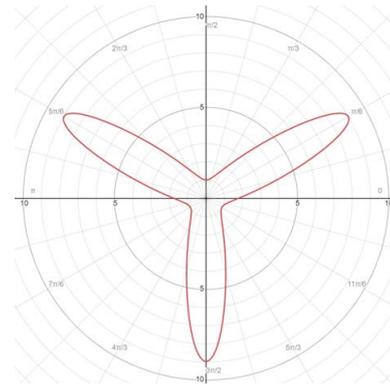


Рис. 1. Звезда  $r = \frac{9}{5 - 4 \sin(3\varphi)}$

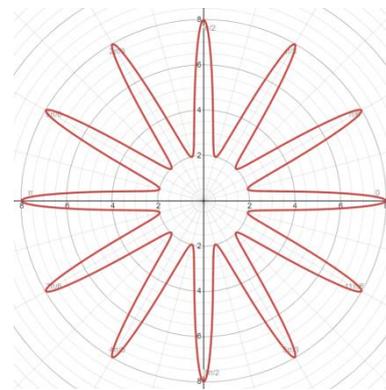


Рис. 2. Звезда  $r = \frac{16}{5 - 3 \cos(12\varphi)}$

Укажем характеристики графического изображения кривых, названных «звезда»:

1) звездные лепестки не пересекаются;

2) радиус окружности, из которой начинаются лепестки («сердцевины» звезды), равняется

$$a - \sqrt{a^2 - b^2} \text{ или } \frac{p}{1 + e};$$

3) длина лепестков равняется  $a + \sqrt{a^2 - b^2}$  или

$$\frac{p}{1 - e};$$

4) количество звездных лепестков равняется  $|k|$ .

Особый интерес также представляют замкну-

тые кривые, заданные уравнением  $r = \frac{p}{1 - e \cos(k\varphi)}$ ,

где  $k = \frac{m}{n}, m > n, m \in N, n \in N, n > 1$ .

Дополнительные возможности при исследовании вида полярных кривых представляют графические калькуляторы, позволяющие выполнять построение в полярных координатах.

1. Александров П. С. Лекции по аналитической геометрии. — М. : Наука, 1968. — 912 с.
2. Блинова И. В., Попов И. Ю. Кривые, заданные параметрически и в полярных координатах : учеб. пособие. — СПб. : Ун-т ИТМО, 2017. — 56 с.