

Согласно равенству (17), определение трех моментов инерции A , B , C приводится к определению трех сумм:

$$s_1 = \sum_i m_i x_i^2, \quad s_2 = \sum_i m_i y_i^2, \quad s_3 = \sum_i m_i z_i^2, \quad (18)$$

которые можно истолковать как моменты инерции системы относительно координатных плоскостей. Действительно, имеем тождественно

$$A = s_2 + s_3, \quad B = s_3 + s_1, \quad C = s_1 + s_2. \quad (19)$$

§ 6. Эллипсоид инерции. Главные оси инерции. Замечательные частные случаи

23. Закону изменения моментов инерции относительно оси, проходящей через неподвижную точку и изменяющей свое направление в пространстве, который аналитически выражается равенством (16), можно придать наглядное геометрическое истолкование.

Представим себе, что на каждом луче α , β , γ , выходящем из точки O , откладывается от O отрезок

$$OL = \frac{1}{\sqrt{I}}, \quad (20)$$

где I есть квадратичная функция от α , β , γ , определенная равенством (16).

Если исключим частный случай, когда все точки P_i системы S лежат на одной прямой, проходящей через O , то момент инерции $I = \sum_i m_i \delta_i^2$ не может быть нулем ни для какого направления α ,

β , γ , проведенного через O ; величина $1/\sqrt{I}$, соответствующая всякому лучу, будет поэтому числом конечным, а геометрическое место E точек L представит замкнутую поверхность, окружающую точку O и симметричную относительно нее, потому что на двух противоположных лучах точки L лежат на одном и том же расстоянии от O , как это следует из равенства (20); вспомним (предыдущий пункт), что I не изменяется, когда изменяется знак у α , β , γ . Теперь легко найти и уравнение поверхности. В самом деле, обозначив через x , y , z координаты любой точки L поверхности, будем иметь

$$x = OL \cdot \alpha = \frac{\alpha}{\sqrt{I}}, \quad y = OL \cdot \beta = \frac{\beta}{\sqrt{I}}, \quad z = OL \cdot \gamma = \frac{\gamma}{\sqrt{I}}$$

или

$$\alpha = x\sqrt{I}, \quad \beta = y\sqrt{I}, \quad \gamma = z\sqrt{I};$$

если в формуле (16) вместо α , β , γ подставим эти значения, то по сокращении на I получим

$$Ax^2 + By^2 + Cz^2 - 2A'yz - 2B'zx - 2C'xy = 1. \quad (21)$$

Это и есть уравнение поверхности E . Отсюда видим, что мы имеем дело с поверхностью второго порядка, а так как мы знаем, кроме того, что поверхность E должна быть замкнутой, то она может быть только эллипсоидом, центр которого есть точка O , как это следует из симметрии поверхности E относительно O .

24. Эллипсоид E называется *эллипсоидом инерции* относительно точки O . Если эллипсоид инерции дан, то можно найти момент инерции относительно всякой прямой r , проходящей через O . Действительно, обозначив через L одну из двух точек, в которых r пересекает эллипсоид, мы получим на основании равенства (20)

$$I = \frac{1}{OL^2}. \quad (20')$$

Отсюда следует, что из всех осей, проведенных через O , та, которой соответствует наименьший момент инерции, является большой осью, а та, которой соответствует наибольший момент инерции, — малой осью эллипсоида инерции.

Оси эллипсоида инерции называются *главными осями инерции относительно рассматриваемой точки*.

Принимая их за оси координат, уравнение (21) можно привести к виду

$$Ax^2 + By^2 + Cz^2 = 1; \quad (21)$$

произведения инерции A' , B' , C' равны в этом случае нулю, или, если принять во внимание вторую группу равенств (17), равны нулю суммы

$$\sum_i m_i y_i z_i, \quad \sum_i m_i z_i x_i, \quad \sum_i m_i x_i y_i.$$

Величины A , B , C , очевидно, сохраняют свой смысл и, следовательно, будут *моментами инерции относительно главных осей*, или, как обычно говорят, *главными моментами инерции*. Соответствующие радиусы инерции

$$\sqrt{\frac{A}{m}}, \quad \sqrt{\frac{B}{m}}, \quad \sqrt{\frac{C}{m}}$$

называются *главными радиусами инерции*.

25. Эллипсоид инерции относительно центра тяжести системы называется *центральной эллипсоидом инерции*.

В общем случае, когда хотят вполне описать распределение моментов инерции заданной системы, указывают (помимо полной массы) элементы, определяющие центральный эллипсоид инерции, т. е. оси и главные моменты (или главные радиусы) инерции относительно центра тяжести. Этим будут определены в сжатой

форме моменты инерции относительно любой центральной (т. е. проходящей через центр тяжести) оси; моменты же инерции относительно оси, не проходящей через центр тяжести, определяются из равенства (15).

В некоторых случаях самая конфигурация системы (п. 13) показывает, где находится центр тяжести и как направлены относящиеся к нему главные оси инерции. Прицмывая их за оси координат, можно сказать (п. 22), что все сводится к тому, чтобы определить три суммы:

$$s_1 = \sum_i m_i x_i^2, \quad s_2 = \sum_i m_i y_i^2, \quad s_3 = \sum_i m_i z_i^2,$$

представляющие собой моменты инерции системы относительно главных плоскостей центрального эллипсоида инерции.

Полезно отметить, что если система S отнесена к главным осям инерции, проходящим через центр тяжести, то каждая из шести сумм

$$\sum_i m_i x_i, \quad \sum_i m_i y_i, \quad \sum_i m_i z_i, \quad \sum_i m_i y_i z_i, \quad \sum_i m_i z_i x_i, \quad \sum_i m_i x_i y_i$$

будет равна нулю; первые три равны нулю потому, что начало координат находится в центре тяжести, а вторые три (предыдущий пункт) — вследствие того, что оси координат являются главными осями инерции.

26. *Главная ось инерции относительно центра тяжести является главной осью инерции также и относительно всякой другой своей точки.*

Действительно, пусть O есть центр тяжести и Oz — одна из главных осей инерции. Тогда будем иметь

$$A' = \sum_i m_i y_i z_i = 0, \quad B' = \sum_i m_i z_i x_i = 0.$$

Взяв на Oz какую-нибудь точку O_1 , отличную от O , положим $OO_1 = a$ и рассмотрим систему координат $O_1 x_1 y_1 z_1$, оси которой x_1, y_1 параллельны осям x, y и одинаково направлены с ними. Новыми координатами точки $P_i(x_i, y_i, z_i)$ будут $x_i, y_i, z_i - a$, так что новые произведения инерции будут иметь значения

$$\left. \begin{aligned} A'_1 &= \sum_i m_i y_i (z_i - a) = \sum_i m_i y_i z_i - a \sum_i m_i y_i, \\ B'_1 &= \sum_i m_i (z_i - a) x_i = \sum_i m_i z_i x_i - a \sum_i m_i x_i; \end{aligned} \right\} \quad (22)$$

оба эти произведения инерции обращаются в нуль, потому что, по предположению, произведения инерции A', B' и статические моменты

$\sum_i m_i x_i$, $\sum_i m_i y_i$ равны нулю. Это и означает, что Oz является главной осью инерции также и относительно любой ее точки O .

Предположим теперь, что O есть произвольная точка системы и что одна из ее главных осей инерции Oz проходит через центр тяжести O_1 ; равенства (22), которые справедливы также и при этих предположениях, показывают, что если мы имеем

$$A' = B' = \sum_i m_i x_i = \sum_i m_i y_i = 0,$$

то будут обращаться в нуль также и A'_1 и B'_1 . Таким образом, если прямая является главной осью инерции относительно одной из своих точек и проходит через центр тяжести, то она будет также главной осью инерции относительно центра тяжести (u , следовательно, относительно всякой другой своей точки).

27. Если рассматриваемая система S имеет плоскость симметрии (п. 13), то достаточно принять ее за плоскость координат, чтобы два из произведений инерции обратились в нуль.

В самом деле, если плоскость симметрии принимается за плоскость $z = 0$, то имеем

$$\sum_i m_i x_i z_i = 0, \quad \sum_i m_i y_i z_i = 0,$$

так как для двух точек, симметричных относительно плоскости $z = 0$, величины m_i , x_i , y_i одни и те же, в то время как z_i равны по величине, но противоположны по знаку. Поэтому члены суммы попарно сокращаются.

Таким образом, если система имеет плоскость симметрии, то всякий перпендикуляр к этой плоскости является главной осью инерции для своего основания.

Кроме того, если система имеет две взаимно перпендикулярные плоскости симметрии, то они necessarily будут главными плоскостями эллипсоида инерции относительно какой угодно точки прямой их пересечения.

Действительно, если примем эти плоскости за координатные плоскости, то, очевидно, обратятся в нуль все произведения инерции.

Эта теорема находит применение в случае тел вращения. Всякая меридианная плоскость, очевидно, есть плоскость симметрии, поэтому ось вращения является главной осью инерции для всякой ее точки, а соответствующие эллипсоиды инерции все будут эллипсоидами вращения вокруг этой оси.

28. Плоские системы. Если все точки системы лежат в одной плоскости, то момент инерции относительно какой-нибудь оси, перпендикулярной к этой плоскости, равен сумме моментов инерции

относительно двух любых взаимно перпендикулярных осей, лежащих в плоскости и проходящих через точку пересечения этой плоскости с первой осью.

Примем плоскость, в которой лежат точки системы, за плоскость $z = 0$, ось, перпендикулярную к плоскости, за ось z , а две другие взаимно перпендикулярные оси — за оси x и y . Тогда для всякой точки m_i системы имеем $z_i = 0$, и, следовательно, на основании формулы (18) $s_3 = 0$; поэтому из равенств (19) найдем:

$$A = s_1, \quad B = s_2, \quad C = s_1 + s_2 = A + B,$$

что и доказывает наше утверждение.

29. Эллипс инерции. В некоторых случаях важно изучить распределение моментов инерции относительно осей, лежащих в некоторой плоскости π и пересекающихся в одной точке O . Типичным примером такого случая будет система материальных точек, лежащих в одной плоскости (предыдущий пункт). Изменение моментов инерции относительно осей, лежащих в плоскости π системы и проходящих через одну точку O , согласно с геометрическим истолкованием, изложенным в п. 23, определяется эллипсом инерции e , который получается при пересечении с плоскостью π эллипсоида инерции E относительно O . Если эллипс e отнесен к его главным осям $O\xi$, $O\eta$ и соответствующие моменты инерции обозначены через H и K , то уравнение этого эллипса имеет вид

$$H\xi^2 + K\eta^2 = 1. \quad (23)$$

Момент инерции I_r относительно какой-нибудь прямой r , лежащей в плоскости π и проходящей через точку O , если направляющие косинусы этой прямой относительно осей системы $O\xi\eta$ равны α и β , может быть представлен в виде

$$I_r = H\alpha^2 + K\beta^2. \quad (24)$$

Докажем теперь следующее замечательное свойство эллипса инерции e : *Расстояние от центра O до какой-нибудь касательной к эллипсу инерции пропорционально моменту инерции I_r относительно прямой, проходящей через O и параллельной рассматриваемой касательной, и (по абсолютной величине) равно*

$$p = \sqrt{\frac{I_r}{HK}}. \quad (25)$$

Действительно, если обозначим через ξ_1 , η_1 координаты точки касания, то из уравнения касательной

$$H\xi_1\xi + K\eta_1\eta = 1$$

будет следовать, что направляющие косинусы перпендикуляра на касательную (направленного от O к касательной) и длина p этого

перпендикуляра определяются выражениями

$$\frac{H\xi_1}{\sqrt{H^2\xi_1^2 + K^2\eta_1^2}}, \quad \frac{K\eta_1}{\sqrt{H^2\xi_1^2 + K^2\eta_1^2}}, \quad p = \frac{1}{\sqrt{H^2\xi_1^2 + K^2\eta_1^2}}.$$

Отсюда следует, что направляющими косинусами прямой r , параллельной касательной и проходящей через точку O (ориентированной в том или другом направлении), будут

$$\alpha = \frac{\pm K\eta_1}{\sqrt{H^2\xi_1^2 + K^2\eta_1^2}} = \pm K\eta_1 p, \quad \beta = \frac{\mp H\xi_1}{\sqrt{H^2\xi_1^2 + K^2\eta_1^2}} = \mp H\xi_1 p,$$

так что равенство (24) примет вид

$$I_r = HK(H\xi_1^2 + K\eta_1^2)p^2;$$

а так как в силу равенства (23) оно сводится к равенству

$$I_r = HKp^2,$$

то формула (25) тем самым доказана.

30. Из только что установленных свойств следует, что, если для всякой прямой r , проходящей через точку O , проведены с той и другой стороны параллельные ей прямые, находящиеся от O на расстоянии $p' = \lambda\sqrt{I_r}$, где λ есть произвольный постоянный коэффициент пропорциональности, то огибающая полученных таким образом прямых будет эллипсом e' , гомотетичным ¹⁾ эллипсу e ; отношение гомотетии (отношение подобия) между эллипсами e' и e будет p'/p , или, на основании формулы (25), $\lambda\sqrt{HK}$.

Если, в частности, мы возьмем $\lambda = 2/\sqrt{m}$, где m означает массу системы, то получим такой эллипс e_0 , что расстояние каждой его касательной от параллельной ей прямой r , проходящей через центр, будет равно $\sqrt{I_r/m}$, т. е. радиусу инерции δ_r системы относительно прямой r . Так как отношение гомотетии между эллипсами e_0 и e равно $\sqrt{HK/m}$, то уравнение эллипса e_0 будет иметь вид

$$H\xi^2 + K\eta^2 = \frac{HK}{m}$$

или, если обозначим через h и k радиусы инерции, соответствующие двум осям $O\xi$, $O\eta$, так что $H = mh^2$, $K = mk^2$,

$$\frac{\xi^2}{k^2} + \frac{\eta^2}{h^2} = 1.$$

Следовательно, полуоси эллипса, лежащие на прямых $O\xi$ и $O\eta$, равны соответственно радиусам инерции относительно $O\eta$ и $O\xi$;

¹⁾ Определение гомотетии см. Ж. Адамар, *Элементарная геометрия*, ч. I, стр. 125; ч. II, стр. 121, Учпедгиз, 1938. (*Прим. перев.*)

вообще, расстояние от центра до любой касательной дает радиус инерции относительно диаметра, параллельного рассматриваемой касательной.

§ 7. Моменты инерции тел, поверхностей и линий. Примеры

31. Едва ли нужно доказывать, что понятие о моменте инерции и его свойства, установленные для дискретных масс, можно непосредственно распространить и на массы, непрерывно распределенные по объему, поверхности или линии. Достаточно вспомнить соображения, посредством которых аналогичное обобщение было оправдано для центров тяжести (п. 15).

С аналитической точки зрения дело сводится к замене формулы

$$I = \sum_i m_i \delta_i^2,$$

определяющей момент инерции, и, вообще, сумм, распространенных на точки системы S , интегралами, распространенными на область S (объем, поверхность или линию), занимаемую системой.

Таким образом, если dS есть любой элемент области, содержащий точку P , dm — масса элемента, δ — расстояние точки P от оси r , μ — плотность (объемная, поверхностная или линейная) в P , то будем иметь формулу

$$I = \int_S \delta^2 dm = \int_S \mu \delta^2 dS, \quad (26)$$

которую в случае однородной системы можно написать в виде

$$I = \mu \int_S \delta^2 dS. \quad (26')$$

32. Прямой однородный параллелепипед. Центр тяжести O совпадает с точкой пересечения диагоналей (п. 16).

Три плоскости, параллельные граням и проведенные через точку O , являются плоскостями симметрии и, следовательно (п. 27), главными плоскостями центрального эллипсоида инерции, так что, согласно общему замечанию п. 25, дело сводится к вычислению моментов инерции s_1 , s_2 , s_3 относительно этих трех плоскостей.

Обозначив, как обычно, через μ плотность (по предположению, постоянную) и через a , b , c — длины трех ребер, будем иметь

$$m = \mu abc.$$

Возьмем начало координат в точке O и направим оси параллельно ребрам, вследствие чего уравнения шести граней будут иметь вид

$$x = \pm \frac{a}{2}, \quad y = \pm \frac{b}{2}, \quad z = \pm \frac{c}{2}.$$