



CURSO DE CÁLCULO INFINITESIMAL



(Continuacion)

Se averigua fácilmente que estas fórmulas conservan la misma forma cuando s no es variable independiente; se tiene, en este caso,

$$(3) \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{\xi}{r} = \frac{dy d^2z - dz d^2y}{ds^3} \\ \frac{\eta}{r} = \frac{dz d^2x - dx d^2z}{ds^3} \\ \frac{\zeta}{r} = \frac{dx d^2y - dy d^2x}{ds^3} \end{array} \right.$$

Derivadas de los nueve cosenos, respecto del arco s

Las fórmulas (2) dan las derivadas de los cosenos α, β, γ .

Sean ahora, en la fig. (1), $\xi_1, \xi_1 + \Delta\xi_1$ las abscisas de los pun-

tos P_1, P_2 i λ_2 el coseno del ángulo de $P_1 P_2$ con OX ; el arco $P_1 P_2$ mide el ángulo $\Delta\phi$ de los planos osculadores en M i M' , luego se tiene

$$\Delta\xi_1 = \lambda_2 \Delta\phi$$

La figura (1) muestra además que, si $\Delta\phi$ es positivo el sentido de $P_1 P_2$ es contrario al sentido de MN , luego el límite de λ_2 es $-\lambda$. Dividamos los dos miembros de la ecuacion anterior por ds , tendremos en el límite

$$\frac{d\xi}{ds} = -\lambda \lim \frac{\Delta\phi}{ds}$$

Sea ρ el radio de torsion, en el punto M ; el segundo factor del segundo miembro es, por definicion, igual a $\frac{1}{\rho}$, luego se podrán escribir las fórmulas

$$(4) \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{d\xi}{ds} = -\frac{\lambda}{\rho} \\ \frac{d\eta}{ds} = -\frac{\nu}{\rho} \\ \frac{d\xi}{ds} = -\frac{\nu}{\rho} \end{array} \right.$$

Estas son, por consiguiente, las derivadas de los cosenos ξ, η, ζ .

Para determinar las de λ , μ , ν escribiremos las fórmulas usuales

$$\begin{aligned}\lambda &= \eta \gamma - \xi \beta & \alpha &= \mu \xi - \nu \eta \\ \mu &= \xi a - \xi \gamma & \beta &= \eta \xi - \lambda \zeta \\ \nu &= \xi \beta - \eta a & \gamma &= \lambda \eta - \mu \xi\end{aligned}$$

De la primera se deduce

$$\frac{d\lambda}{ds} = \eta \frac{d\gamma}{ds} - \xi \frac{d\beta}{ds} + \gamma \frac{d\eta}{ds} - \beta \frac{d\xi}{ds}$$

O bien, según (2) i (4),

$$\frac{d\lambda}{ds} = -\frac{\alpha}{r} + \frac{\xi}{\rho}$$

Las otras dos derivadas se deducen de la primera por una simple permutación i se tiene finalmente

$$(5) \quad \left\{ \begin{aligned}\frac{d\lambda}{ds} &= -\frac{\alpha}{r} + \frac{\xi}{\rho} \\ \frac{d\mu}{ds} &= -\frac{\beta}{r} + \frac{\eta}{\rho} \\ \frac{d\nu}{ds} &= -\frac{\gamma}{r} + \frac{\zeta}{\rho}\end{aligned}\right.$$

*Derivadas consecutivas de las coordenadas de los puntos
de la curva en funcion de la curvatura i de la torsion*

Las fórmulas (1) i (2) dan las primeras i segundas derivadas de x, y, z respecto a S ; calculemos las derivadas terceras; de la primera fórmula (2), se deduce

$$\frac{d^3x}{ds^3} = \frac{1}{r} \frac{d\lambda}{ds} - \frac{\lambda}{r^2} \frac{dr}{ds}$$

O bien, segun (5)

$$\frac{d^3x}{ds^3} = -\frac{\alpha}{r^2} + \frac{\xi}{\rho r} - \frac{\lambda}{r^2} \frac{dr}{ds}$$

i, del mismo modo,

$$\frac{d^3y}{ds^3} = -\frac{\beta}{r^2} + \frac{\eta}{\rho r} - \frac{\eta}{r^2} \frac{dr}{ds}$$

$$\frac{d^3z}{ds^3} = -\frac{\gamma}{r^2} + \frac{\zeta}{\rho r} - \frac{\nu}{r^2} \frac{dr}{ds}$$

Estas fórmulas son debidas a *Serret*.

Supongamos que los ejes de coordenadas coinciden con el triedro formado con la tangente, la normal principal i la binormal, deberemos hacer en las fórmulas anteriores

$$\begin{array}{lll} \alpha = 1 & \lambda = 0 & \xi = 0 \\ \beta = 0 & \mu = 1 & \eta = 0 \\ \gamma = 0 & \nu = 0 & \zeta = 1 \end{array}$$

Las derivadas consecutivas de las coordenadas del punto M , situado en el oríjen, son entónces

$$(6) \quad \left\{ \begin{array}{lll} \frac{dx}{ds} = 1 & \frac{d^2x}{ds^2} = 0 & \frac{d^3x}{ds^3} = -\frac{1}{r^2} \\ \frac{dy}{ds} = 0 & \frac{d^2y}{ds^2} = \frac{1}{r} & \frac{d^3y}{ds^3} = -\frac{1}{r^2} \frac{dr}{ds} \\ \frac{dz}{ds} = 0 & \frac{d^2z}{ds^2} = 0 & \frac{d^3z}{ds^3} = \frac{1}{\rho r} \end{array} \right.$$

Coordenadas del punto M' , infinitamente próximo de M

Hemos llamado mas arriba $x + \Delta x$, $y + \Delta y$, $z + \Delta z$ las coordenadas de un punto M' infinitamente próximo de M ; la fórmula de Taylor da ahora

$$\Delta x = \frac{dx}{ds} ds + \frac{1}{2} \frac{d^2x}{ds^2} ds^2 + \frac{1}{1 \cdot 2 \cdot 3} \frac{d^3x}{ds^3} ds^3 + \dots$$

i se obtendrían fórmulas análogas para Δy i Δz ; reemplacemos las derivadas consecutivas por sus valores (6) tendremos

$$(7) \quad \left\{ \begin{array}{l} \Delta x = ds - \frac{1}{6r^2} ds^3 + \dots \\ \Delta y = \frac{1}{2r} ds^2 - \frac{1}{6r^2} \frac{dr}{ds} ds^3 + \dots \\ \Delta z = \frac{1}{6\rho r} ds^3 + \dots \end{array} \right.$$

La última fórmula muestra que la distancia Δz de M' al plano osculador en M es infinitamente pequeña de tercer orden respecto del arco MM' , luego cuando se desprecian los infinitamente pequeños de tercer orden se puede admitir que un arco de curva está contenido en su plano osculador.

Otra expresión del radio de curvatura

De la segunda fórmula (7) se deduce

$$\frac{2\Delta y}{ds^2} = \frac{1}{r} - \frac{1}{2r^2} \frac{dr}{ds} ds + \dots$$

Luego, cuando ds tiende hacia cero,

$$\lim \frac{2\Delta y}{ds^2} = \frac{1}{r}$$

En esta fórmula se puede reemplazar ds por Δx porque la diferencia entre Δx i ds es, según (7) del orden de ds^3 , luego se tiene también

$$(8) \quad r = \lim \frac{\Delta x^2}{2\Delta y}$$

Esta fórmula puede establecerse directamente; consideremos en efecto la circunferencia osculatriz a la curva, ella pasa por

tres puntos consecutivos i su radio es por consiguiente igual a r . Ahora en esta circunferencia se tiene

$$\Delta x^2 = \Delta y (2r - \Delta y)$$

O bien

$$\frac{\Delta x^2}{2\Delta y} = r - \frac{\Delta y}{2}$$

Luego

$$\lim \frac{\Delta x^2}{2\Delta y} = r$$

La fórmula (8), permite comparar fácilmente las curvaturas de las curvas que son tangentes entre sí en un mismo punto; sea, en efecto M el punto de contacto común, tomamos sobre la tangente MT un segmento $MH = \Delta x$ i tracemos por H un plano perpendicular a MT ; sean M'_1, M'_2, M'_3, \dots los puntos de intersección de las diferentes curvas con el plano considerado i $\Delta y_1, \Delta y_2, \Delta y_3, \dots$ las distancias de estos puntos a la tangente común; r_1, r_2, r_3, \dots los radios de curvatura.

Cuando se desprecian los infinitamente pequeños de tercer orden se tiene

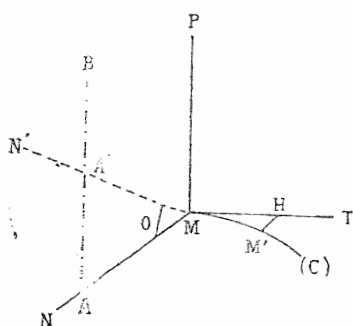
$$r_1 = \frac{\Delta x^2}{2\Delta y_1}, \quad r_2 = \frac{\Delta x^2}{2\Delta y_2}, \quad r_3 = \frac{\Delta x^2}{2\Delta y_3}, \quad \dots$$

Luego

$$r_1 \Delta y_1 = r_2 \Delta y_2 = r_3 \Delta y_3 = \dots$$

Eje de curvatura

Llevemos sobre la normal principal MN a la curva (C) (fig. 2)



una longitud $MA=r$, el punto A es el centro del círculo de curvatura, o simplemente el *centro de curvatura* de la curva (C) ; tracemos en seguida AB perpendicular al plano osculador: esta recta se llama *eje de curvatura* de la curva (C) , en el punto M .

Consideremos ahora un plano $TM A'$ i sea θ el ángulo que forma con el plano osculador; proyectemos la curva (C) en este plano i busquemos el radio de curvatura r' de esta proyeccion en el punto M ; aplicaremos para esto la fórmula (8).

Tenemos, en primer lugar

$$r = \lim \frac{\overline{MH}^2}{2M'H}$$

Al proyectar la curva (C) sobre el plano $TM A'$ el punto M se proyectará en un punto M'_1 i se tendrá evidentemente

$$M'_1 H = M' H. \cos \theta$$

Luego

$$r' = \lim \frac{\overline{MH}^2}{2M'_1 H} = \frac{1}{\cos \theta} \lim \frac{\overline{MH}^2}{2M'H}$$

Por consiguiente

$$r' = \frac{r}{\cos \theta}$$

La fig. (2) muestra que r' es igual a MA' ; en otros términos, el centro de curvatura de la proyeccion se encuentra sobre el eje de curvatura AB .

El eje de curvatura es la interseccion de dos planos normales infinitamente próximos

En efecto, el plano normal a la curva (C) en M es el plano PMN cuya ecuacion es $X=0$; ahora, en el punto M' , los cosenos directores de la tangente son, segun (7)

$$1, \frac{ds}{r}, 0$$

luego la ecuacion del plano normal es

$$X - \Delta x + \frac{ds}{r} (Y - \Delta y) = 0$$

O bien, si se desprecian los infinitamente pequeños de orden superior a ds ,

$$X - ds + \frac{ds}{r} Y = 0$$

La interseccion de los dos planos es la recta

$$\begin{aligned} X &= 0 \\ Y &= r \end{aligned}$$

Es precisamente el eje de curvatura.

Diferencia entre un arco infinitamente pequeño i su cuerda

Sea Δc la longitud de la cuerda MM' (fig. 1); se deduce de las fórmulas (7)

$$\begin{aligned} \Delta c^2 &= \Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2 = \left(ds^2 - \frac{1}{3r^2} ds^4 + \dots \right) \\ &+ \left(\frac{1}{4r^2} ds^4 + \dots \right) + \dots \end{aligned}$$

Los puntos suspensivos representan cantidades infinitamente pequeñas de orden superior a ds^4 ; se puede escribir tambien

$$\Delta c^2 = ds^2 - \frac{1}{12} \frac{ds^4}{r^2} + \dots = ds^2 \left(1 - \frac{1}{12} \frac{ds^2}{r^2} + \dots \right)$$

Luego

$$\Delta c = ds \left(1 - \frac{1}{12} \frac{ds^2}{r^2} + \dots \right)^{\frac{1}{2}} = ds \left(1 - \frac{1}{24} \frac{ds^2}{r^2} + \dots \right)$$

O bien

$$\Delta c = ds - \frac{1}{24} \frac{ds^3}{r^2} + \dots$$

En resumen, cuando se desprecian los infinitamente pequeños de orden superior a ds^3 la diferencia entre el arco ds y la cuerda Δc es igual a $\frac{ds^3}{24r^2}$.

Es fácil de averiguar directamente esta fórmula en el caso de la circunferencia; en efecto sea $d\epsilon$ el ángulo al centro del arco ds , se tiene

$$ds = r d\epsilon$$

$$\Delta c = 2r \operatorname{sen} \frac{d\epsilon}{2} = 2r \left[\frac{d\epsilon}{2} - \frac{1}{6} \left(\frac{d\epsilon}{2} \right)^3 + \dots \right]$$

O bien

$$\Delta c = r d\epsilon - \frac{1}{24} r d\epsilon^3 + \dots = ds - \frac{1}{24} \frac{ds^3}{r^2} + \dots$$

Es la misma fórmula obtenida en el caso jeneral de una curva cualquiera.

Curvas planas

Las fórmulas relativas a las curvas planas pueden deducirse simplemente de las fórmulas jenerales, haciendo en ellas $z=0$; el plano de la curva es entónces el plano XOY . Sin embargo es mas expedito establecerlas directamente.

Sea ω el ángulo de la tangente a la curva con el eje OX , se tiene

$$\frac{dx}{ds} = \cos \omega$$

$$\frac{dy}{ds} = \operatorname{sen} \omega$$

Luego

$$\frac{d^2x}{ds^2} = -\operatorname{sen} \omega \frac{d\omega}{ds} = -\frac{\operatorname{sen} \omega}{r}$$

$$\frac{d^2y}{ds^2} = \operatorname{cos} \omega \frac{d\omega}{ds} = +\frac{\operatorname{cos} \omega}{r}$$

De ahí se deduce

$$\frac{1}{r^2} = \left(\frac{d^2x}{ds^2} \right)^2 + \left(\frac{d^2y}{ds^2} \right)^2$$

Se obtiene también

$$\frac{1}{r} = \operatorname{cos} \omega \frac{d^2y}{ds^2} - \operatorname{sen} \omega \frac{d^2x}{ds^2} = \frac{dx}{ds} \frac{d^2y}{ds^2} - \frac{dy}{ds} \frac{d^2x}{ds^2}$$

Si s no es la variable independiente,

$$(9) \quad \frac{1}{r} = \frac{dx d^2y - dy d^2x}{ds^3} = \frac{dx d^2y - dy d^2x}{(dx^2 + dy^2)^{\frac{3}{2}}}$$

Elijamos ahora x como variable independiente, d^2x será igual a cero; luego

$$\frac{1}{r} = \frac{dx d^2y}{(dx^2 + dy^2)^{\frac{3}{2}}}$$

O bien

$$(10) \quad r = \frac{\left[1 + \left(\frac{dy}{dx} \right)^2 \right]^{\frac{3}{2}}}{\frac{d^2y}{dx^2}}$$

Se averigua que el radio de curvatura es igual al radio del círculo osculador.

La fórmula (9) se deduce también directamente de la fórmula

$$\operatorname{tg} \omega = \frac{dy}{dx}$$

en efecto se deduce de ella

$$d\omega = \frac{\frac{d^2y}{dx^2} dx}{1 + \left(\frac{dy}{dx} \right)^2}$$

Luego

$$r = \frac{ds}{d\omega} = \frac{\left[1 + \left(\frac{dy}{dx} \right)^2 \right]^{\frac{3}{2}}}{\frac{d^2y}{dx^2}}$$

Cuando la curva es referida a coordenadas polares, se reemplazan, en (9), x e y por sus valores

$$\begin{aligned} x &= \rho \cos \theta \\ y &= \rho \operatorname{sen} \theta \end{aligned}$$

Entonces, si θ es la variable independiente,

$$dx = d\rho \cos \theta - \rho \operatorname{sen} \theta d\theta$$

$$dy = d\rho \operatorname{sen} \theta + \rho \operatorname{cos} \theta d\theta$$

$$d^2x = d^2\rho \cos \theta - 2d\rho d\theta \operatorname{sen} \theta - \rho \operatorname{cos} \theta d\theta^2$$

$$d^2y = d^2\rho \operatorname{sen} \theta + 2d\rho d\theta \operatorname{cos} \theta - \rho \operatorname{sen} \theta d\theta^2$$

Se obtiene por consiguiente,

$$\frac{1}{r} = \frac{2d\rho^2 d\theta - \rho d^2\rho d\theta + \rho^2 d\theta^3}{\left(d\rho^2 + \rho^2 d\theta^2\right)^{\frac{3}{2}}}$$

O bien

$$(II) \quad \frac{1}{r} = \frac{2\left(\frac{d\rho}{d\theta}\right)^2 - \rho \frac{d^2\rho}{d\theta^2} + \rho^2}{\left[\left(\frac{d\rho}{d\theta}\right)^2 + \rho^2\right]^{\frac{3}{2}}}$$

APLICACIONES

1.—Radio de curvatura de la catenaria.

La ecuación de esta curva es

$$y = \frac{a}{2} \left(e^{\frac{x}{a}} + e^{-\frac{x}{a}} \right)$$

De ella se deduce

$$\frac{dy}{dx} = \frac{1}{2} \left(e^{\frac{x}{a}} - e^{-\frac{x}{a}} \right)$$

$$\frac{d^2y}{dx^2} = \frac{1}{2a} \left(e^{\frac{x}{a}} + e^{-\frac{x}{a}} \right) = \frac{y}{a^2}$$

Por otra parte

$$1 + \left(\frac{dy}{dx} \right)^2 = 1 + \frac{1}{4} \left(e^{\frac{2x}{a}} - 2 + e^{-\frac{2x}{a}} \right) = \left(\frac{e^{\frac{x}{a}} + e^{-\frac{x}{a}}}{2} \right)^2 = \frac{y^2}{a^2}$$

Luego, según (10),

$$r = \frac{y^2}{a^3} \frac{a^2}{y} = \frac{y^2}{a}$$

Así el radio de curvatura es proporcional al cuadrado de la ordenada.

Sea N el segmento de la normal comprendido entre la curva y el eje OX ; se tiene, en un punto cualquiera de la curva

$$N = y \sqrt{1 + \left(\frac{dy}{dx} \right)^2}$$

Luego, en el caso de la catenaria

$$N = \frac{y^2}{a}$$

Se ve que el radio de curvatura es precisamente igual a N .

II.—Radio de curvatura de la elipse

Escribiremos las ecuaciones de la elipse bajo la forma

$$x = a \cos \phi$$

$$y = b \sin \phi$$

Elijiremos a ϕ como variable independiente; tendremos entonces

$$dx = -a \sin \phi d\phi$$

$$d^2x = -a \cos \phi d\phi^2$$

$$dy = +b \cos \phi d\phi$$

$$d^2y = -b \sin \phi d\phi^2$$

Luego, según (9)

$$\frac{1}{r} = \frac{ab d\phi^3}{(a^2 \sin^2 \phi + b^2 \cos^2 \phi)^{\frac{3}{2}} d\phi^3}$$

O bien

$$r = \frac{(a^2 \sin^2 \phi + b^2 \cos^2 \phi)^{\frac{3}{2}}}{ab}$$

Calculemos también el valor del segmento de normal N comprendido entre la curva y el eje OX , tendremos

$$N = b \sin \phi \sqrt{1 + \frac{b^2 \cos^2 \phi}{a^2 \sin^2 \phi}} = \frac{b}{a} \sqrt{a^2 \sin^2 \phi + b^2 \cos^2 \phi}$$

Luego

$$r = \frac{a^2 N^3}{b^4}$$

El radio de curvatura es, por consiguiente, proporcional al cubo del segmento de normal N .

Sea N' el segmento de normal comprendido entre la curva i el eje OY se tiene

$$N' = x \sqrt{1 + \left(\frac{dx}{dy}\right)^2}$$

Luego, en el caso de la elipse,

$$N' = a \cos \phi \sqrt{1 + \frac{a^2 \operatorname{sen}^2 \phi}{b^2 \cos^2 \phi}} = \frac{a}{b} \sqrt{b^2 \cos^2 \phi + a^2 \operatorname{sen}^2 \phi}$$

De aquí se deduce

$$r = \frac{b^4 N'^3}{a^4}$$

III.—Radio de curvatura de la cicloide

Las ecuaciones de la curva son

$$\begin{aligned} x &= a(u - \operatorname{sen} u) \\ y &= a(1 - \cos u) \end{aligned}$$

Luego, si se toma el ángulo u como variable independiente

$$\begin{aligned} dx &= a(1 - \cos u) du & d^2x &= a \operatorname{sen} u du^2 \\ dy &= a \operatorname{sen} u du & d^2y &= a \cos u du^2 \end{aligned}$$

Luego, según (9),

$$\frac{1}{r} = \frac{a^2 \cos u (1 - \cos u) - a^2 \operatorname{sen} u}{8 a^3 \operatorname{sen}^3 \frac{u}{2}} = - \frac{1}{4 a \operatorname{sen} \frac{u}{2}}$$

O bien, en valor absoluto

$$r = 4 a \operatorname{sen} \frac{u}{2}$$

El segmento de normal N es, en este caso,

$$N = 2 a \operatorname{sen} \frac{u}{2}$$

Luego,

$$r = 2 N$$

IV.—Radio de curvatura de la espiral logarítmica

La ecuación de esta curva es, en coordenadas polares

$$\rho = a e^{m\theta}$$

De aquí se deduce

$$\frac{d\rho}{d\theta} = m a e^{m\theta} = m \rho$$

$$\frac{d^2\rho}{d\theta^2} = m^2 a e^{m\theta} = m^2 \rho$$

Luego, según (11),

$$\frac{1}{r} = \frac{2m^2\rho^2 - m^2\rho^2 + \rho^2}{(m^2\rho^2 + \rho^2)^{\frac{3}{2}}} = \frac{1}{\rho\sqrt{m^2 + 1}}$$

O bien

$$r = \rho\sqrt{m^2 + 1}$$

Se ve que el radio de curvatura es proporcional al radio vector.

V.—Radios de curvatura i de torsion de la hélice

Aplicaremos aquí las fórmulas generales. Las ecuaciones de la hélice son

$$x = f(\sigma)$$

$$y = \phi(\sigma)$$

$$z = \sigma \operatorname{tg} \theta$$

La variable σ representa el arco contado en la sección recta del cilindro i θ es un ángulo constante. Se obtiene en primer lugar

$$ds = \frac{d\sigma}{\cos \theta}$$

Luego

$$(12) \left\{ \begin{array}{ll} \frac{dx}{ds} = \cos \theta \frac{dx}{d\sigma} & \frac{d^2x}{ds^2} = \cos^2 \theta \frac{d^2x}{d\sigma^2} \\ \frac{dy}{ds} = \cos \theta \frac{dy}{d\sigma} & \frac{d^2y}{ds^2} = \cos^2 \theta \frac{d^2y}{d\sigma^2} \\ \frac{dz}{ds} = \sin \theta & \frac{d^2z}{ds^2} = 0 \end{array} \right.$$

A. OBRECHT

(Continuará)

