Universidad Nacional de La Plata

FACULTAD DE CIENCIAS ASTRONÓMICAS Y GEOFÍSCIAS

ESTADÍSTICA APLICADA

Resumen teórico

Autor: Lorenzo Girotti

Probabilidad

1.1. Definiciones

Antes que nada, vamos a definir conceptos que utilizaremos a lo largo del resumen.

- ➤ Variable aleatoria: Es el resultado de un experimento aleatorio, que puede ser por ejemplo la acción de lanzar un dado y ver qué número queda en la cara superior. En notación, diremos que X es una variable aleatoria y la denotaremos por X.
- \succ Variable determinista: Es un valor que podemos determinar (valga la redundancia) y usualmente asumiremos que se comportan como números reales o subconjuntos de los mismos. Las notamos como x.
- \succ Espacio muestral o universo: Representa la totalidad de los posibles resultados de un experimento aleatorio, normalmente lo notaremos como E o U.
- Eventos mutuamente excluyentes: Un evento lo podemos pensar como un suceso o algo que puede ocurrir. Cuando tenemos dos o más eventos que tienen la característica de que no pueden coexistir o suceder al mismo tiempo decimos que son mutuamente excluyentes. Por ejemplo: sea el evento A que salga cruz; y el evento B que salga cara. A y B son eventos mutuamente excluyentes en el experimento de lanzar una moneda.
- \succ **Probabilidad empírica:** Dado un evento que sea resultado de un experimento aleatorio que consiste en n pruebas, definimos la probabilidad de que ocurra ese evento como:

$$P(X) = \frac{\#X}{n} \tag{1.1}$$

siendo #X la cantidad de veces que ocurre el evento aleatorio X.

1.2. Reglas de probabilidad y resultados importantes

> Probabilidad aditiva:

$$P(A) + P(B) - P(A \cap B). \tag{1.2}$$

en caso de que sean *mutuamente excluyentes*, $P(A \cap B) = 0$

> Probabilidad conjunta:

$$P(A \cap B) = P(A|B)P(B) \tag{1.3}$$

si A y B son estadísticamente independientes, entonces P(A|B)=P(A) y $P(A\cap B)=P(A)P(B)$.

 \succ **Probabilidad total:** Dado un espacio muestral compuesto de n subconjuntos: $E=A_1\cup\cdots\cup A_n$, la probabilidad de que ocurra un evento B dentro del espacio, es

$$P(B) = \sum_{i=1}^{n} P(B \cap A_i), \tag{1.4}$$

considerando que es la unión de todas las intersecciones entre B y los subconjuntos A_i y asumiendo que los mismos son $\it mutuamente$ excluyentes. Si tenemos en cuenta la 1.3, la probabilidad total queda

$$P(B) = \sum_{i=1}^{n} P(B|A_i)P(A_i).$$
 (1.5)

 \succ **Teorema de Bayes:** Sean A_i como en el ítem anterior,

$$P(A_i|B) = \frac{P(B|A_i)P(A_i)}{P(B)}$$
(1.6)

Variable aleatoria

2.1. Función de distribución de una variable aleatoria

Si consideramos una variable aleatoria discreta, definimos a su función de distribución como

$$P(X < x) = \sum_{i=1}^{k(x_k < x)} P(X = x_i).$$
 (2.1)

Si la variable aleatoria es continua, se define la función de densidad lineal de probabilidad:

$$f(x)dx = P(x \le X < x + dx) \tag{2.2}$$

Notar que para una función continua no tiene sentido hablar de la probabilidad de que X sea igual a un valor determinado. Sí diremos que la variable aleatoria se encuentra en un intervalo infinitesimal de posibilidades.

Podemos relacionar la *densidad de probabilidad* con la *distribución* de la variable a través de:

$$f(x) = \frac{dF(x)}{dx} \tag{2.3}$$

. Tener en cuenta que

$$f(x) \ge 0;$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} f(x)dx = 1$$

De esta manera, podemos calcular la probabilidad acumulada de una variable aleatoria continua a través de su función de densidad de probabilidad.

$$F(x) = \int_{-\infty}^{x} f(t)dt. \tag{2.4}$$

$$P(x_1 < X < x_2) = F(x_2) - F(x_1) = \int_{x_1}^{x_2} f(x) dx.$$
 (2.5)

Notar que

$$F(-\infty) = \int_{-\infty}^{-\infty} f(x)dx = 0; \qquad F(\infty) = \int_{-\infty}^{\infty} f(x)dx = 1.$$

2.2. Operador Esperanza y parámetros de variables aleatorias

Definimos al operador esperanza como:

$$E[H(\mathbf{X})] = \sum_{i=1}^{n} H(x_i)P(\mathbf{X} = x_i)$$

si X es discreta.

$$E[H(X)] = \int_{-\infty}^{\infty} H(x)f(x)dx$$

si X es continua.

El operador es lineal, es decir:

$$E[X + Y] = E[X] + E[Y]$$
$$E[cX] = cE[X],$$

donde c es una constante.

2.2.1. Momentos de orden

Dado un $H(\mathbf{X})=(\mathbf{X}-c)^l$, el valor esperado $E\left[H(\mathbf{X})\right]$ se llama *momento de orden l* de una variable con respecto a c.

Si tomamos a $c=\mu$ siendo μ la media de una variable, definimos $\mu_l=E\left[(\mathbf{X}-\mu)^l\right]$ y tenemos:

$$\begin{split} \mu_0 &= 1 \\ \mu_1 &= 0 \\ \\ \mu_2 &= E\left[(\mathbf{X} - \mu)^2 \right] = \sigma^2 \quad \text{Varianza} \\ \mu_3 &= E\left[(\mathbf{X} - \mu)^3 \right] \quad \text{Sesgo de X} \\ \mu_4 &= E\left[(\mathbf{X} - \mu)^4 \right] \quad \text{Curtosis de X} \\ \vdots \end{split}$$

Nota: $E[X] = \mu$

Cada momento define mejor el comportamiento de la variable.

6 Variable aleatoria

2.2.2. Variable normalizada

Una variable normalizada es aquella que tiene media cero y varianza uno.

$$u = \frac{X - \mu}{\sigma_X} \tag{2.6}$$

2.2.3. Desigualdad de Chebychev

$$P(|\mathbf{x} - \mu| > \mathbf{k}\sigma) \le \frac{1}{k^2} \tag{2.7}$$

siendo $k \in \mathbb{R}$.

La desigualdad nos da una idea probabilística de nuestra variable X, conociendo solo su media y varianza (sin importar cual es su función de probabilidad o probabilidad asociada). Por ejemplo: si elegimos k=3, tenemos el *criterio de los tres sigmas* para descartar *outlayers*.

2.3. Transformación de variables

Si tenemos una transformación de variable Y(X) biyectiva, la probabilidad en intervalos equivalentes se conserva, esto implica

$$P(x \le X < x + dx) = P(y \le Y < y + dy)$$
$$f(x)dx = g(y)dy$$

Entonces podemos definir la densidad de probabilidad de q como

$$g(y) = \left| \frac{dx}{dy} \right| f(x) \tag{2.8}$$

. Gráficamente podemos decir que hay una igualdad de áreas.

2.4. Multivariables

Todo el análisis que se realiza para una variable aleatoria, puede extenderse a una idea multivariable.

2.4.1. Dos variables

Siendo dos variables continuas, tenemos:

Multivariables 7

Función de densidad de probabilidad conjunta

$$f(x,y) = \frac{\partial}{\partial x} \frac{\partial}{\partial y} F(x,y),$$
 (2.9)

y,

$$P(a \le X < b, c \le y < d) = \int_a^b \left[\int_c^d f(x, y) dy \right] dx.$$
 (2.10)

Función de densidad de probabilidad marginal

Se consideran todos los valores posibles para una variable, dejando una densidad de probabilidad con única dependencia de la otra.

$$g(x) = \int_{-\infty}^{\infty} f(x, y) dy \tag{2.11}$$

tenemos entonces,

$$P(a \le X < b, -\infty < y < \infty) = \int_a^b \left[\int_{-\infty}^\infty f(x, y) dy \right] dx = \int_a^b g(x) dx$$
 (2.12)

Independencia de variables

Dos varaibles se dicen independientes estadísticamente si

$$f(x,y) = g(x)h(y) \tag{2.13}$$

donde g(x) y h(y) son las funciones de densidad marginales.

Probabilidad condicional

Partimos de la base de encontrar:

$$P(y \le Y \le y + dy \mid x \le X \le x + dx)$$

La función de densidad de probabilidad de Y si X:

$$f(y|x) = \frac{f(x,y)}{g(x)} \tag{2.14}$$

Parámetros

≻ Valor esperado:

$$E[H(\mathbf{x}, \mathbf{y})] = \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} H(x, y) f(x, y) dx dy$$

8 Variable Aleatoria

> Varianza conjunta:

$$\sigma^{2}[H(\mathbf{x}, \mathbf{y})] = E\left[\left(H(\mathbf{x}, \mathbf{y}) - E[H(\mathbf{x}, \mathbf{y})]\right)^{2}\right]$$

 \succ Medias y varianzas para x (ídem para y):

$$E[\mathbf{x}] = \int_{-\infty}^{\infty} x g(x) dx = \mu_{\mathbf{x}}$$
$$\sigma_{\mathbf{x}}^2 = E[(\mathbf{x} - \mu_{\mathbf{x}})^2] = \int_{-\infty}^{\infty} (x - \mu_{\mathbf{x}})^2 g(x) dx$$

≻ Covarianza:

$$cov(x, y) = E[(x - \mu_{x})(y - \mu_{y})] =$$

$$= \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} (x - \mu_{x})(y - \mu_{y})f(x, y)dxdy$$
(2.15)

> Coeficiente de correlación:

$$\rho(\mathbf{x}, \mathbf{y}) = \frac{\text{cov}(\mathbf{x}, \mathbf{y})}{\sigma(\mathbf{x})\sigma(\mathbf{y})}$$
(2.16)

Como vemos, se hace una extensión de los parámetros que ya conocíamos; con la diferencia de que ahora la dependencia estadística entre las variables se vuelve de gran interés. La *covarianza* 2.15 es un parámetro ideal que permite analizar la dependencia estadística en conjunto con la *correlación* 2.16. Algunas de las características más importantes de la correlación son las siguientes:

- 1. $-1 \le \rho(x, y) \le 1$
- 2. Si x e y son variables estadísticamente independientes, entonces $\rho(x,y)=0$
- 3. Si y es una función determinsta de x, y = H(x), entonces $\rho(x,y) = \pm 1$

2.4.2. Transformación de variables con dos variables

Sean las variables u y v funciones deterministas de las variables aleatorias x e y, de forma que u=u(x,y) y v=(x,y). Para realizar la transformación, seguimos el mismo criterio de igualdad de áreas solo que ahora tenemos una dependencia de dos variables. Por lo tanto, de ahora en adelante tendremos que utilizar el Jacobiano.

Conociendo f(x,y) determinamos g(u,v) a través de:

$$g(u,v) = f(x(u,v), y(u,v)) \left| J\left(\frac{x,y}{u,v}\right) \right|$$
 (2.17)

MULTIVARIABLES 9

2.4.3. Caso de n variables

Definimos un vector de varaibles aleatorias $\vec{x}=(x_1,\ldots,x_n)=(x_1\cdots x_n)^T$ y entonces quedan:

Función de distribución conjunta:

$$F(x_1, ..., x_n) = P(x_1 < x_1, ..., x_n < x_n)$$

Función de densidad de probabilidad:

$$f(x_1, \dots, x_n) = \frac{\partial^n}{\partial x_1 \cdots \partial x_n} F(x_1, \dots, x_n)$$

Función de densidad de probabilidad marginal:

$$g_r(x_r) = \int_{-\infty}^{\infty} \cdots \int_{-\infty}^{\infty} f(x_1, \dots, x_n) dx_1 \cdots dx_{r-1} dx_{r+1} \cdots dx_n$$

Operador Esperanza:

$$E[H(\vec{\mathbf{x}})] = \int_{-\infty}^{\infty} \cdots \int_{-\infty}^{\infty} f(x_1, \dots, x_n) dx_1 \cdots dx_n$$

Media de una variable en particular:

$$E[\mathbf{x}_r] = \int_{-\infty}^{\infty} \cdots \int_{-\infty}^{\infty} x_r f(x_1, \dots, x_n) dx_1 \cdots dx_n$$
$$E[\mathbf{x}_r] = \int_{-\infty}^{\infty} x_r g_r(x_r) dx_r$$

Independencia de variables:

Si las variables son independientes, tenemos

$$f(x_1,\ldots,x_n)=g_1(x_1)\cdots g_n(x_n)$$

10 Variable aleatoria

2.4.4. Vector de media, varianza y covarianza

Si coleccionamos todas las medias de las variables $(\mu_{\mathbf{x}_r})$ obtenemos un vector de medias dado por:

$$\vec{\mu}_{\vec{x}} = (\mu_{x_1}, \dots, \mu_{x_n}) = (E[x_1] \dots E[x_n])^T$$
 (2.18)

Si aplicamos lo mismo para intentar calcular la varianza; obtenemos la *matriz de varianza-covarianza*

$$E\left[(\vec{x} - \vec{\mu}_{\vec{x}})(\vec{x} - \vec{\mu}_{\vec{x}})^T \right] = \begin{bmatrix} E\left[(x_1 - \mu_1)^2 \right] & \cdots & E\left[(x_1 - \mu_1)(x_n - \mu_n) \right] \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ E\left[(x_n - \mu_n)(x_1 - \mu_1) \right] & \cdots & E\left[(x_n - \mu_n)^2 \right] \end{bmatrix}$$

que utilizando las definiciones de varianza y covariazna queda

$$E\left[(\vec{\mathbf{x}} - \vec{\mu}_{\vec{\mathbf{x}}})(\vec{\mathbf{x}} - \vec{\mu}_{\vec{\mathbf{x}}})^T \right] = \begin{bmatrix} \sigma_{\mathbf{x}_1}^2 & \cdots & \operatorname{cov}(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_n) \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \operatorname{cov}(\mathbf{x}_n, \mathbf{x}_1) & \cdots & \sigma_{\mathbf{x}_n}^2 \end{bmatrix}$$
(2.19)

2.5. Transformación de n variables

Siendo $\vec{x} = (x_1, \dots, x_n)$ y le aplicamos una función determinista \vec{y} de modo tal que,

$$y_1 = y_1(\vec{x})$$

$$\vdots$$

$$y_m = y_m(\vec{x})$$

Notar que $\vec{\mathbf{y}}: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}^m$.

Entonces, la función de densidad de probabilidad de la nueva variable \vec{y} queda

$$g(\vec{y}) = \left| J\left(\frac{\vec{x}}{\vec{y}}\right) \right| f(\vec{x}(\vec{y})) \tag{2.20}$$

donde

$$\left| J\left(\frac{\vec{x}}{\vec{y}}\right) \right| = \begin{vmatrix} \frac{\partial x_1}{\partial y_1} & \cdots & \frac{\partial x_n}{\partial y_1} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \frac{\partial x_1}{\partial y_m} & \cdots & \frac{\partial x_n}{\partial y_m} \end{vmatrix}$$

2.5.1. Transformación lineal y ortogonal

Regla de propagación de errores

Considerando m funciones lineales de n variables $\vec{\mathbf{x}}:\mathbb{R}^{n\times 1}$ con media y matriz de varianza-covarianza conocidas:

$$y_1 = a_1 + t_{11}x_1 + \dots + t_{1n}x_n$$

 \vdots
 $y_m = a_m + t_{m1}x_1 + \dots + t_{mn}x_n$

en forma matricial o vectorial:

$$\vec{\mathbf{v}} = T\vec{\mathbf{x}} + \vec{a}$$

la Ley de Propagación de Errores establece:

$$C_{\mathbf{v}} = TC_{\mathbf{x}}T^{T} \tag{2.21}$$

Matriz T para un caso no de transformación no lineal

En el caso de que la transformación no sea lineal, podemos $\it linealizarla$ a través de un desarrollo de Taylor a primer orden, centrado en la media de $\it x$

$$y_i = y_i(\vec{\mu}) + \left(\frac{\partial y_i}{\partial x_1}\right)(x_1 - \mu_1) + \dots + \left(\frac{\partial y_i}{\partial x_n}\right)(x_n - \mu_n) + T.O.S$$

luego, la matriz T será:

$$T = \begin{pmatrix} \frac{\partial y_1}{\partial x_1} & \cdots & \frac{\partial y_1}{\partial x_n} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \frac{\partial y_m}{\partial x_1} & \cdots & \frac{\partial y_m}{\partial x_n} \end{pmatrix}$$

Todas las derivadas son evaluadas en $\vec{\mu}$

FUNCIONES DE DISTRIBUCIÓN ESPECIALES

3.1. Distribución Binomial

Esta función de distribución se puede asignar a experimentos aleatorios que tengan las siguientes características:

- 1. Sólo dos resultados posibles mutuamente excluyentes: A o $\neg A$
- 2. Independencia de resultados en cada prueba.
- 3. P(A) = p = cte.
- 4. Existe un número finito, n, de pruebas.

La variable aleatoria binomial cuenta la cantidad de $\acute{e}xitos$ en un total de n pruebas.

$$\mathbf{x} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{x}_{i}$$

con

$$\mathbf{x}_i = \begin{cases} 1, & \text{si sucede } A \\ 0, & \text{si no sucede } A \end{cases}$$

.

$$P(k) = W_k^n = \binom{n}{k} p^k q^{n-k} \tag{3.1}$$

3.1.1. Parámetros de la binomial

≻ Media:

$$E[\mathbf{x}_i] = np$$

≻ Varianza:

$$\sigma^2(\mathbf{x}_i) = npq$$

Multinomial 13

3.2. Multinomial

Dada una serie de eventos mutuamente excluyentes que terminan definiendo todo el espacio muestral: $E=A_1+\cdots+A_l$; donde

$$P(A_j) = p_j, \quad \sum_{j=1}^{l} p_j = 1$$

La variable multinomial se expresa:

$$\mathbf{x}_j = \sum_{i=1}^n \mathbf{x}_{ij}$$

$$\mathbf{x}_{ij} = \begin{cases} 1, & \text{si sucede } A_j \\ 0, & \text{en el resto.} \end{cases}$$

De esta manera, la probabilidad queda:

$$P(\mathbf{x}_1 = k_1, \dots, \mathbf{x}_l = k_l) = \frac{n!}{\prod_{j=1}^l k_j!} \prod_{j=1}^l p_j^{k_j},$$
(3.2)

tener en cuenta que

$$\sum_{j=1}^{l} k_j = n$$

3.2.1. Parámetros de la multinomial

≻ Media:

$$E[\vec{\mathbf{x}}] = n\vec{p}, \quad \vec{p} = \begin{bmatrix} p_1 \\ \vdots \\ p_l \end{bmatrix}$$

→ Varianza:

$$\sigma^2(\mathbf{x}_j) = np_j(1 - p_j), \quad j = 1, \dots, l$$

≻ Covarianza:

$$cov(\mathbf{x}_i, \mathbf{x}_j) = -np_i p_j, \quad i \neq j$$

3.3. Poissoniana

Partiendo de una binomial, con las siguientes condiciones: $n \to \infty$, $p \to 0$ y $np = \lambda$; tenemos

$$\begin{split} P(k) &= \binom{n}{k} p^k q^{n-k} \\ &= \frac{n!}{k!(n-k)!} \left(\frac{\lambda}{n}\right)^k \frac{\left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^n}{\left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^k} \\ &= \frac{\lambda^k}{k!} \frac{n(n-1)(n-2)\cdots(n-k+1)}{n^k}) \frac{\left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^n}{\left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^k} \\ &= \frac{\lambda^k}{k!} \left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^n \frac{\left(1-\frac{1}{n}\right)\cdots\left(1-\frac{k-1}{n}\right)}{\left(1-\frac{\lambda}{n}\right)^k}, \end{split}$$

tomando $\lim_{n \to \infty}$ queda:

$$P(k) = \frac{\lambda^k}{k!} e^{-\lambda} \tag{3.3}$$

3.3.1. Parámetros de la poissoniana

≻ Media:

$$E[k] = \lambda$$

→ Varianza:

$$\sigma^2 = \lambda$$

Nota: Para la demostración utilizar la definición de media para variables discretas, teniendo en cuenta que la poissoniana va de 0 a ∞ .

3.4. Gaussiana

Es la llamada *distribución normal*, su función de densidad de probabilidad está dada por:

$$f(x) = \phi(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi b}} \exp\left(-\frac{(x-a)^2}{2b^2}\right), \quad -\infty < x < \infty$$

3.4.1. Parámetros de la gaussiana

$$\mu = a, \qquad \sigma^2 = b^2$$

Nota: para la demostración proponer cambio de variable $z=(x-\mu)/\sigma$ y tener en cuenta que la integral definida $\int_{-\infty}^\infty \exp{(-z^2/2)}dz=\sqrt{2\pi}$

De esta manera, la función de densidad de probabilidad queda:

$$f(x) = \phi(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma} \exp\left(-\frac{(x-\mu)^2}{2\sigma^2}\right), \quad -\infty < x < \infty$$
 (3.4)

3.4.2. Normalización de la gaussiana

Si utilizamos la variable normalizada $x' = (x - \mu)/\sigma$

$$\varphi(x') = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \exp\left(-\frac{x'^2}{2}\right) \tag{3.5}$$

Lo importante de normalizar la gaussiana es poder encontrar valores de manera rápida, ya que se encuentran tabulados.

3.4.3. Criterio de los 3 sigmas

Utilizando al desigualdad de Chebychev (2.7) con la gaussiana estandarizada, podemos notar lo siguiente:

$$P(|\mathbf{x} - \mu| \le \sigma) = 68,3\%,$$

 $P(|\mathbf{x} - \mu| \le 2\sigma) = 95,4\%,$
 $P(|\mathbf{x} - \mu| \le 3\sigma) = 99,8\%.$

De manera tal que cualquier valor aleatorio (que siga una distribución gaussiana) que se encuentre con un desvío superior a 3σ es altamente improbable. Lo cual es un buen indicador para descartar *outlayers* o para encontrarlos y estudiar si son desechables o no.

3.5. Método de Montecarlo

Es un método que se basa en la generación de números *pseudoaleatorios* con la intención de realizar simulaciones y realizar experimentos computacionales.

Para generar valores pseudoaleatorios, utilizamos una variable aleatoria x tal que:

$$f(x) = \begin{cases} 1, & \text{Si } 0 \le x < 1; \\ 0, & \text{Si } x < 0 \text{ y } x \ge 1. \end{cases}$$

y tomando y como una variable aleatoria cuya función de densidad de probabilidad es g(y) conocida.

La transformación de variables queda

$$q(y)dy = dx$$

A través de la relación de la función de distribución G(y) con la función de densidad de probabilidad g(y): dG(y)/dy=g(y)

$$dx = g(y)dy = dG(y),$$

lo cual, integrando queda

$$x = G(y) = \int_{-\infty}^{y} g(t)dt.$$

Si invertimos la variable, obtenemos:

$$y = G^{-1}(x) \tag{3.6}$$

lo cual implica que si se toma un número aleatorio x con distribución uniforme entre 0 y 1, obtenemos a través de G^{-1} un número aleatorio y con función de densidad de probabilidad g(y).

3.5.1. Método de generación de números pseudoaleatorios

Para generar los valores aleatorios que alimentan mi simulación de Montecarlo, necesito tener en cuenta lo siguiente:

- 1. Distribución uniforme.
- 2. Estadísticamente independientes.
- 3. Su media debe ser estadísticamente igual a 0.5.
- 4. Su varianza debe ser estadísticamente igual a 0.5.
- 5. Su período¹ debe ser largo.
- 6. Deben ser generados a través de un método computacionalmente rápido.
- 7. No deben ocupar mucha memoria en la computadora.

Un algoritmo muy utilizado que cumple las condiciones es el *Generador Multiplicativo Congruencial Lineal* que sigue la siguiente recursión:

$$x_i = (ax_{i-1} + c) \mod m. \tag{3.7}$$

Como se van a utilizar números enteros de k bits, se plantea:

$$x_i = (ax_{i-1} + c) \mod 2^k$$
. (3.8)

Para inicializar el generador, necesitamos determinar un valor inicial x_0 . A partir de allí elegimos los parámetros a, c y k para producir los números que sean necesarios.

 $^{^{1}\}mathrm{Como}$ vamos a generarlos a través de recursiones basadas en congruencias, luego de ciertas iteraciones vuelve a dar exactamente los mismos valores

3.5.2. Ejemplo

Números aleatorios distribuidos exponencialmente.

Nos gustaría generar números aleatorios dados por la siguiente densidad de probabilidad

$$g(t) = \begin{cases} \frac{1}{\tau} e^{-t/\tau}, & t \ge 0, \\ 0, & t < 0. \end{cases}$$

Esta densidad de probabilidad describe el tiempo t de decaimiento de un núcleo radio-activo que existe en un tiempo t=0 y tiene una vida media τ . La función de distribución es

$$x = G(t) = \frac{1}{\tau} \int_{t'=0}^{t} g(t')dt' = 1 - e^{-t/\tau}.$$

Siguiendo las ideas del método, invertimos ${\cal G}$ y obtenemos:

$$t = -\tau \ln{(1-x)},$$

la variable simulada t por la variable x generada por métodos numéricos. Por ejemplo con 3.8.

TEOREMA CENTRAL DEL LÍMITE

4.1. Función Característica

Definimos a la función característica como

$$\varphi(t) = E\left[\exp(it\mathbf{x})\right] \tag{4.1}$$

Según la naturaleza de la variable:

$$\varphi(t) = \begin{cases} \int_{-\infty}^{\infty} \exp{(itx)} f(x) dx, & \text{x continua,} \\ \\ \sum_{i} \exp{(itx_i)} P(\mathbf{x} = x_i), & \text{x discreta.} \end{cases}$$
 (4.2)

Los modos de la función característica vienen dados por:

$$\varphi^{(n)}(t) = \frac{d^n \varphi(t)}{dt^n} = i^n \int_{-\infty}^{\infty} x^n \exp(itx) f(x) dx$$
 (4.3)

podemos relacionar los modos con los momentos de una variable, mediante:

$$\varphi^{(n)}(0) = i^n \lambda_n$$