3.

LE PRINCIPALI

FUNZIONI DI DISTRIBUZIONE

Ed.1 del 14/09/98 Rev. 3 del 08/09/00

LE PRINCIPALI FUNZIONI DI DISTRIBUZIONE

- •Distribuzione esponenziale
- •Distribuzione di Weibull
- Distribuzione normale
- Distribuzione lognormale

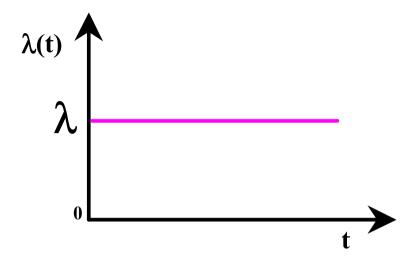
$$\lambda(t) = \lambda$$

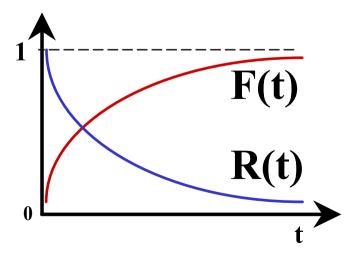
$$R(t) = e^{(-\int_{0}^{t} \lambda(t) dt)} = e^{-\lambda t}$$

$$F(t) = 1 - e^{-\lambda t}$$

$$f(t) = -\frac{dR(t)}{dt} = \lambda e^{-\lambda t}$$

$$MTTF = \int_{0}^{\infty} R(t)dt = \frac{1}{\lambda}$$





TEMPO MEDIO AL GUASTO

$$F(MTTF) = 1 - \exp\left(-\frac{\lambda}{\lambda}\right)$$



$$F(MTTF) = 1 - \exp(-1) = 1 - 0.37 = 0.63$$

TEMPO MEDIANO AL GUASTO

$$F(t_{m}) = 1 - \exp(-\lambda t_{m}) = 0.5$$

$$\exp(-\lambda t_{m}) = 0.5$$

$$t_{m} = -\frac{\ln 0.5}{\lambda} = \frac{0.69}{\lambda} = 0.69 * MTTF$$

I COMPONENTI CHE SEGUONO LA DISTRIBUZIONE ESPONENZIALE NON HANNO MEMORIA DI QUANTO TEMPO HANNO FUNZIONATO CIOE' NON SONO SOTTOPOSTI AD INVECCHIAMENTO

VANTAGGI

- •LA RACCOLTA ED ANALISI DEI DATI E' PIU' SEMPLICE
- •NON E' NECESSARIO CONOSCERE LA STORIA PASSATA
- •SI PUO' USARE L'ANALISI MARKOVIANA

SVANTAGGI

- •SPESSO L'IPOTESI DI λ COSTANTE NON E' VERA
- •LE SEMPLIFICAZIONI PERMESSE DA TALE IPOTESI HANNO PORTATO ALLO SVILUPPO DI MODELLI COSI' COMPLESSI CHE POCO HANNO A CHE FARE CON LA REALTA'

LA DISTRIBUZIONE DI WEIBULL

$$R(t) = \exp\left[-\left(\frac{t - \gamma}{\alpha}\right)^{\beta}\right]$$

$$f(t) = \frac{\beta(t-\gamma)^{\beta-1}}{\alpha^{\beta}} \exp\left[-\left(\frac{t-\gamma}{\alpha}\right)^{\beta}\right]$$

$$F(t) = 1 - \exp\left[-\left(\frac{t - \gamma}{\alpha}\right)^{\beta}\right]$$

$$\lambda(t) = \frac{\beta(t-\gamma)^{\beta-1}}{\alpha^{\beta}}$$

α, PARAMETRO DI SCALA

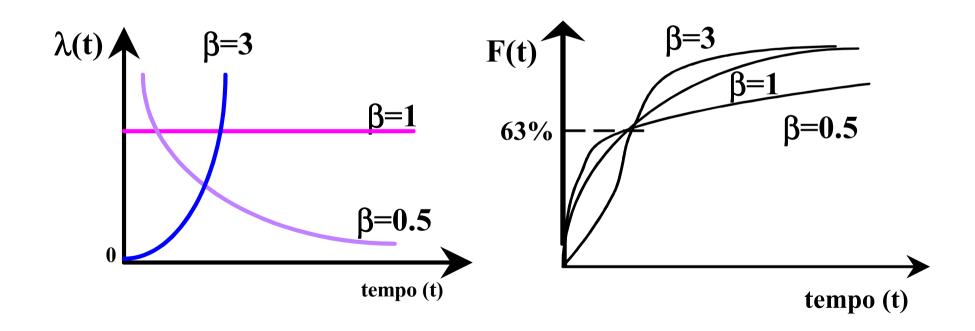
β, PARAMETRO DI FORMA

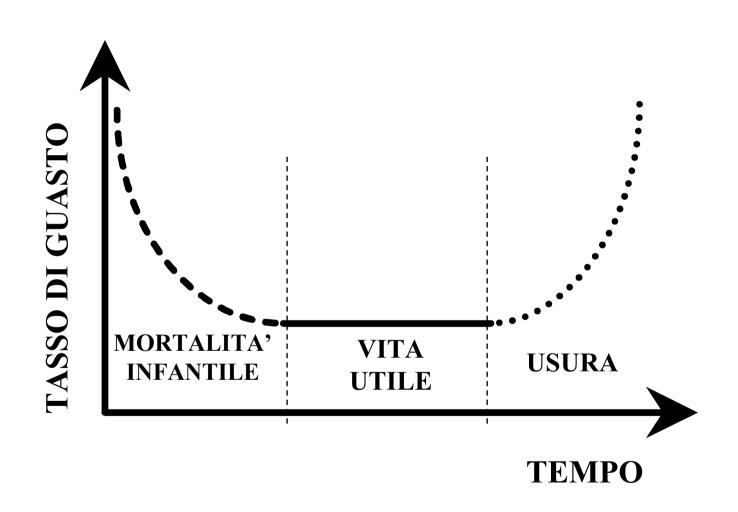
γ, PARAMETRO DELL'ORIGINE

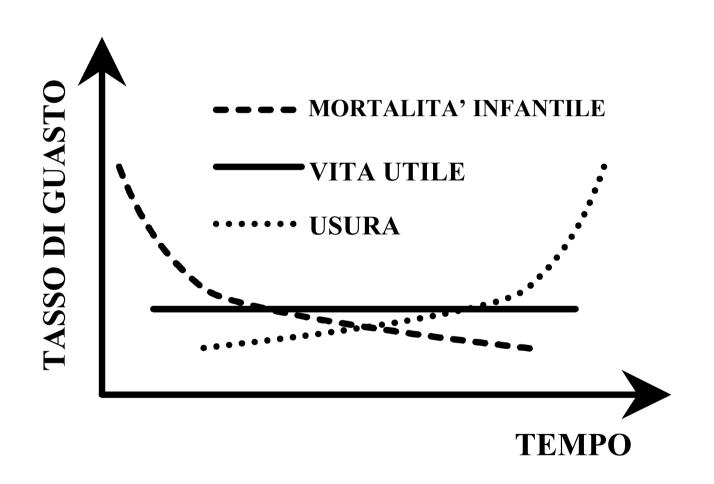
LA DISTRIBUZIONE DI WEIBULL

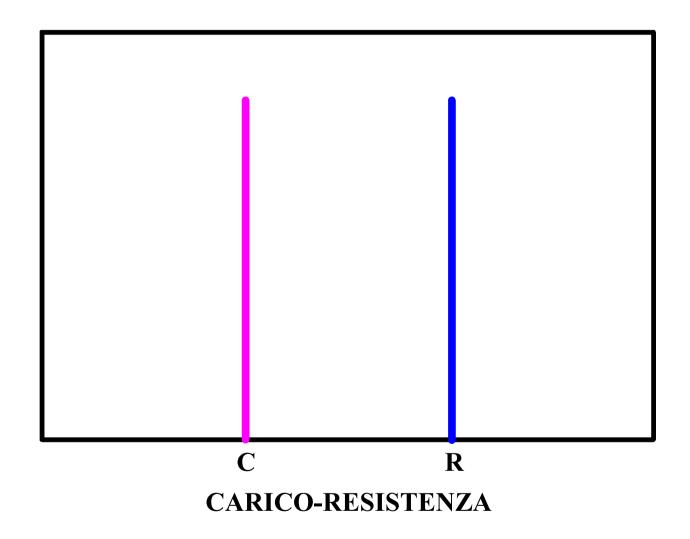


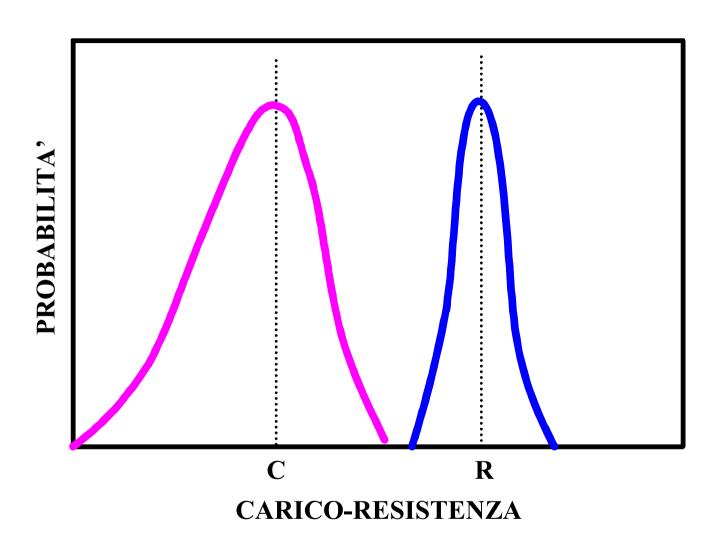
PROBABILITA' DI GUASTO

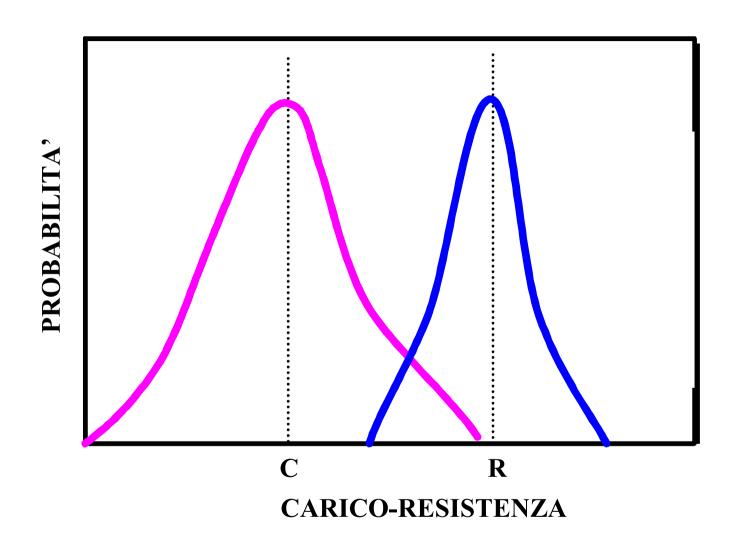


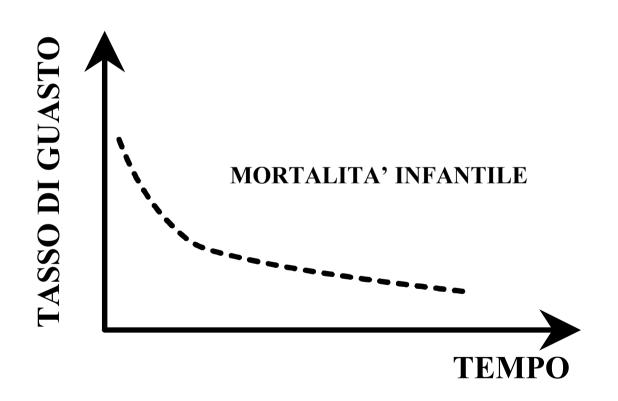


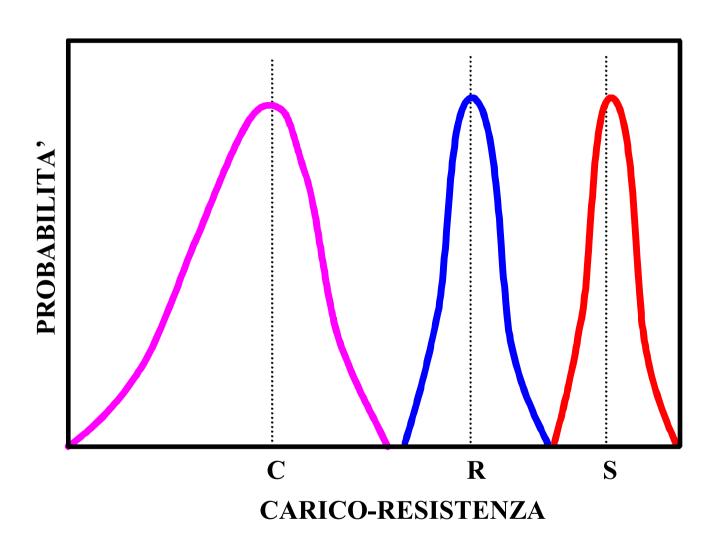


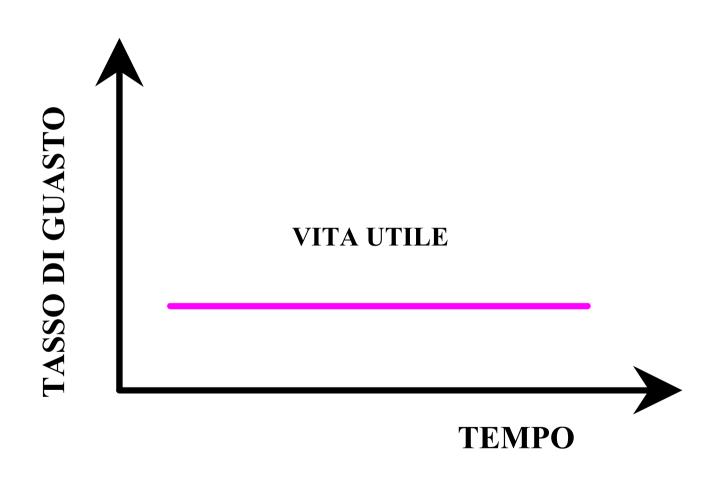


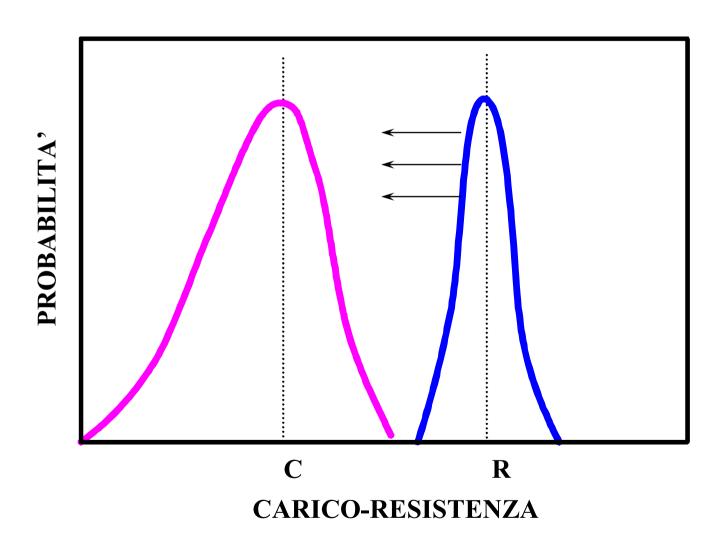


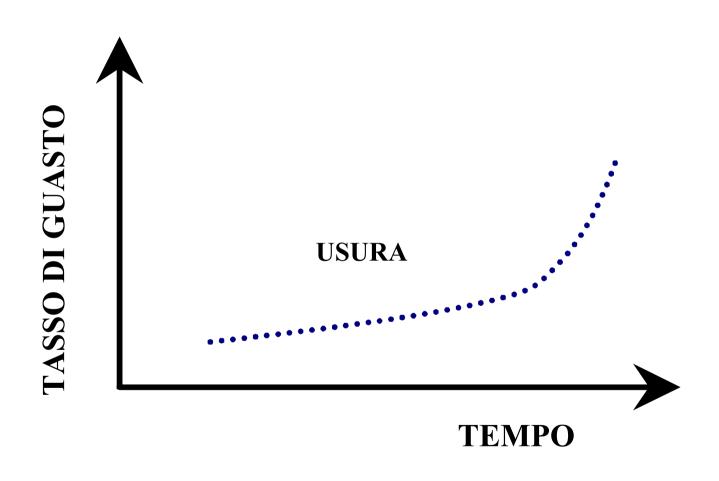












LA DISTRIBUZIONE NORMALE

$$f(x) = \frac{1}{\sigma(2\pi)^{1/2}} \exp\left[-\frac{1}{2}\left(\frac{x-\mu}{\sigma}\right)^{2}\right]$$

$$\varphi(z) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \exp\left(\frac{z^{2}}{2}\right)$$

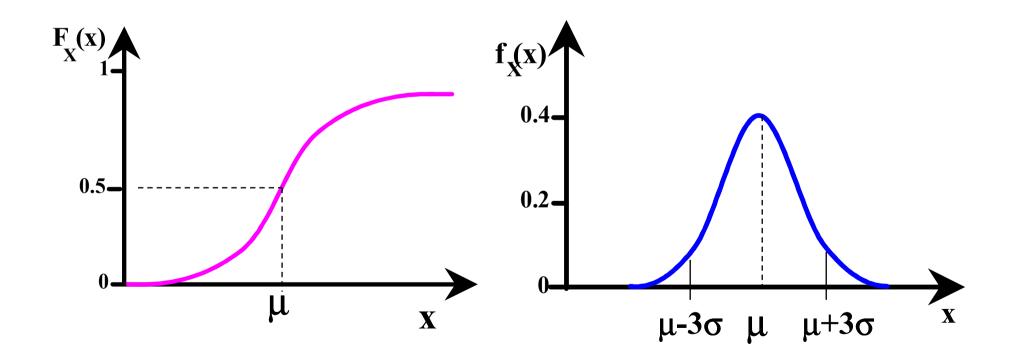
$$Z = \frac{X-\mu}{\sigma}$$

$$\Phi(z) = \int_{-\infty}^{z} \varphi(\zeta) d\zeta$$

LA DISTRIBUZIONE NORMALE

PROBABILITA'
DI GUASTO

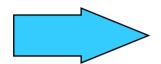
DENSITA' DI PROBABILITA' DI GUASTO



LA DISTRIBUZIONE LOGNORMALE

X normale

Parametri: μ, σ



t=e^X lognormale

Parametri: $t_m = e^{\mu}$, σ

$$f(t) = \frac{1}{t\sigma(2\pi)^{1/2}} \exp\left[-\frac{1}{2}\left(\frac{\ln t - \ln t_{m}}{\sigma}\right)^{2}\right]$$

$$F(t) = \Phi \left\{ \frac{\ln(t/t_m)}{\sigma} \right\}$$

LA DISTRIBUZIONE LOGNORMALE

TASSO DI GUASTO

PROBABILITA' DI GUASTO

