Monte Carlo

* N.Metropolis, S.M.Ulam, "The Monte Carlo Method", J.Am.Stat.Ass., 44 (1949) 335-341

T. Lund, "An Introduction to the Monte Carlo Method", CERN report, HS-RP/067, 1981.

To solve problems in Physics, Mathematics, Finances, Social Science, Biology, etc.:

- in an approximate way
- through the simulation of the problem
- using random numbers

di natura probabilistica (presenza di errori casuali) o non probabilistca (integrazione)

Computers !



in USA from 1950....

Random numbers = sequences of numbers

- true random-
- pseudo-random
- quasi-random

non predictable, non reproducible reproducible, with a period reproducible, minimization

(radioactive source) (mathematical formula) (ad hoc for the problem)

Von Neumann: x_n with 2t digits on base R,

$$x_n^2$$
 with 4t digits

$$\boldsymbol{x}_{n+1} = \begin{bmatrix} \frac{\boldsymbol{x}_n^2}{\boldsymbol{R}^t} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} \frac{\boldsymbol{x}_n^2}{\boldsymbol{R}^{3t}} \end{bmatrix} \bullet \boldsymbol{R}^2$$

 x_{n+1} given by the 2t "central" digits























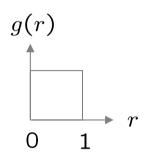


The Monte Carlo method

What it is: a numerical technique for calculating probabilities and related quantities using sequences of random numbers.

The usual steps:

- (1) Generate sequence $r_1, r_2, ..., r_m$ uniform in [0, 1].
- (2) Use this to produce another sequence $x_1, x_2, ..., x_n$ distributed according to some pdf* f(x) in which we're interested (x can be a vector).



- (3) Use the x values to estimate some property of f(x), e.g., fraction of x values with a < x < b gives $\int_a^b f(x) dx$.
 - → MC calculation = integration (at least formally)

MC generated values = 'simulated data'

→ use for testing statistical procedures

^{*}one may also use the cumulative function known by steps...

Random number generators

```
Goal: generate uniformly distributed values in [0, 1]. *
         Toss coin for e.g. 32 bit number... (too tiring).
         → 'random number generator'
          = computer algorithm to generate r_1, r_2, ..., r_n.
Example: multiplicative linear congruential generator (MLCG)
         n_{i+1} = (a n_i) \mod m, where
         n_i = integer
         a = multiplier
         m = modulus
         n_0 = seed (initial value)
N.B. mod = modulus (remainder), e.g. 27 mod 5 = 2.
This rule produces a sequence of numbers n_0, n_1, ...
```

*In the fifties sequences of several millions were generated, truely random!

 $r_i = n_i/m$ are in [0, 1] but are they 'random'?

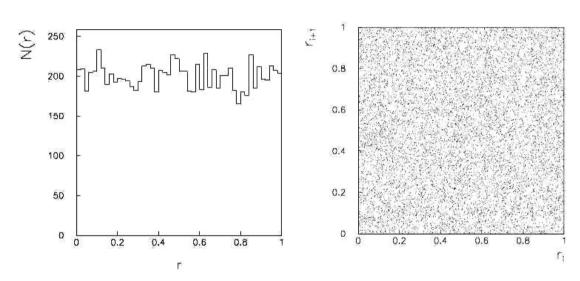
Choose a, m so that the r_i pass various tests of randomness:

uniform distribution in [0, 1], all values independent (no correlations between pairs),

e.g. L'Ecuyer, Commun. ACM 31 (1988) 742 suggests

$$a = 40692$$

 $m = 2147483399$



Far better generators available, e.g. **TRandom3**, based on Mersenne twister algorithm, period = $2^{19937} - 1$ (a "Mersenne prime").

See F. James, Rep.Prog.Phys. 43 (1980), F. James, Comp. Phys. Comm. 60 (1990) 111; Good references in Max Sioli: http://www.bo.infn.it/~sioli/didattica/1415/asd/asd_sioli.htm



Initial generation of random di numbers ξ in the interval [0,1]

... and for any function f(x)?

Example for one Gaussian

Impossible for a single Gaussian, possible for two independent Gaussians:

$$f(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2) = \frac{1}{2\pi} \cdot \exp\left(-\frac{\left(\mathbf{x}_1^2 - \mathbf{x}_2^2\right)}{2}\right)$$

One can define the transformation:

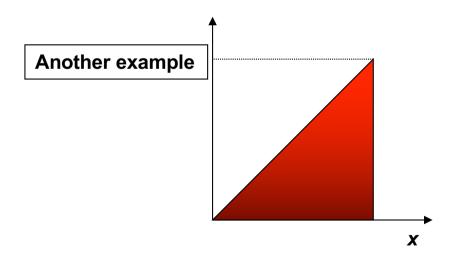
$$\mathbf{x}_1 = \sqrt{(-2\ln \xi_1)}\cos(2\pi \xi_2)$$
$$\mathbf{x}_2 = \sqrt{(-2\ln \xi_1)}\sin(2\pi \xi_2)$$

being

$$\mathrm{d}\boldsymbol{\xi}_1 \mathrm{d}\boldsymbol{\xi}_2 = |\boldsymbol{J}| \cdot \mathrm{d}\boldsymbol{x}_1 \mathrm{d}\boldsymbol{x}_2 = \boldsymbol{f}(\boldsymbol{x}_1, \boldsymbol{x}_2) \cdot \mathrm{d}\boldsymbol{x}_1 \mathrm{d}\boldsymbol{x}_2$$

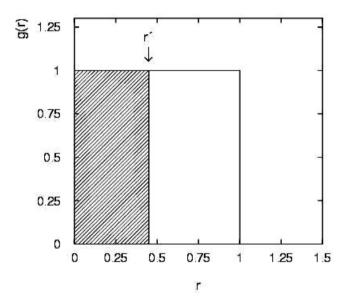
1. Direct method

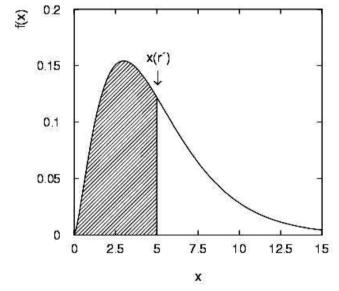
- 2. Rejection method
- 3. Composition method
- 4. Von Neumann-Forsythe



The transformation method

Given $r_1, r_2, ..., r_n$ uniform in [0, 1], find $x_1, x_2, ..., x_n$ that follow f(x) by finding a suitable transformation x(r).



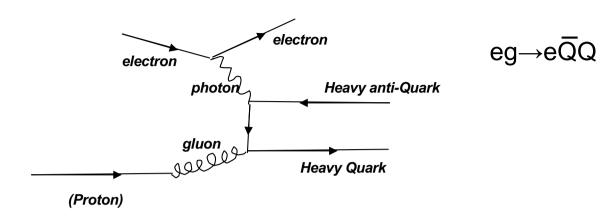


Require:
$$P(r \le r') = P(x \le x(r'))$$

i.e.
$$\int_{-\infty}^{r'} g(r) dr = r' = \int_{-\infty}^{x(r')} f(x') dx' = F(x(r'))$$

That is, set F(x) = r and solve for x(r).

Using the Monte Carlo method to simulate events produced events by a physical process:



Modelled by the differential cross section

$$\frac{\mathrm{d}\boldsymbol{\sigma}}{\mathrm{d}\boldsymbol{y}\mathrm{d}\boldsymbol{Q}^2\mathrm{d}\boldsymbol{\eta}\mathrm{d}\boldsymbol{z}\mathrm{d}\boldsymbol{\phi}}$$

(d.o.f. = 3 trimomenta – 4 conservation laws)

P_#: point in the phase space

W(P_#**)**: weight (cross section)

W_{max}: maximum weight

 $R_{\#} \in [0,1]$: pseudo-random number

Events NOT weighted if it holds:

$$W(P_{\scriptscriptstyle\#}) \geq W_{\max} \cdot R_{\scriptscriptstyle\#}$$



generic configuration Q with probability W(Q)

 $\textbf{Phase 1.} \ \, \textbf{Initialization and computing of} \ \, \textbf{W}_{\text{max}}$

Phase 2. Generation of the single event

efficiency
$$\epsilon = rac{N_{ev.gen.}}{N_{W}}$$

One possibility is to subdivide the phase space in some parts. Another one stays in the "direct" method.

To generate x in $[x_0, x_1]$, having the total cross section:

$$\sigma = \int_{x_0}^{x_1} dx \frac{d\sigma}{dx} \quad \Longrightarrow \quad \sigma = \int_{0}^{1} d\xi W(\xi)$$

$$\mathbf{x} = \mathbf{x}_0 + (\mathbf{x}_1 - \mathbf{x}_0) \cdot \mathbf{\xi}$$
$$\mathbf{\xi} \in [0,1]$$

$$W(\xi) = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}\xi} \frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}x}$$
with
$$\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}\xi} = x_1 - x_0$$

complication:



We generate: $\log x = \log x_0 + (\log x_1 - \log x_0) \cdot \xi$

Id est: $x = x_0 \left(\frac{x_1}{x_0}\right)^{\zeta}$ $\frac{dx}{d\xi} = \log\left(\frac{x_1}{x_0}\right) \cdot x$

$$\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}\xi} = \log\left(\frac{x_1}{x_0}\right) \cdot x$$

In general the Jacobian is computed: $J = \left| \frac{\partial (y, Q^2, \eta, z, \phi)}{\partial (\xi_1, \xi_2, \xi_3, \xi_4, \xi_5, \xi_5)} \right|$

$$\boldsymbol{\sigma} = \int_{\Omega} d\boldsymbol{y} d\boldsymbol{Q}^2 d\boldsymbol{\eta} dz d\boldsymbol{\phi} \frac{\boldsymbol{d}^5 \boldsymbol{\sigma}}{d\boldsymbol{y} d\boldsymbol{Q}^2 d\boldsymbol{\eta} dz d\boldsymbol{\phi}} = \int_{0}^{1} d\boldsymbol{\xi}_1 d\boldsymbol{\xi}_2 d\boldsymbol{\xi}_3 d\boldsymbol{\xi}_4 d\boldsymbol{\xi}_5 \cdot \boldsymbol{W} (\boldsymbol{\xi}_1, \boldsymbol{\xi}_2, \boldsymbol{\xi}_3, \boldsymbol{\xi}_4, \boldsymbol{\xi}_5)$$

$$W(\xi_1, \xi_2, \xi_3, \xi_4, \xi_5) = J \cdot \frac{d\sigma}{\mathrm{d}y\mathrm{d}Q^2\mathrm{d}\eta\mathrm{d}z\mathrm{d}\phi}$$

and the extraction is done following the integral of the Jacobian.

Thus, it results:

$$W(\xi) = \frac{d\sigma}{d\xi} \propto log\left(\frac{x_1}{x_\theta}\right)$$

Kalman filter

Applications in the HEP field

- · Filter
- Kalman
- Markov (process)
- · Non-recursive/recursive (filter)
- · High Energies (track detectors)
- Fit (tracks/vertices)
- Multiple Scattering
- Filter di Kalman (tecnique)
- Applications
- Comparisons with the Filter of Wiener in presence of dE/dx (non-linear systems)

some hints

Given a Physics System

(submarine, rocket, satellite, electricity grid, ... particle in a non destructive detector) subjected to random noises,

the issue to determine its STATE "pulling out" from a set of measurements (observations) of the system itself, is defined as the ESTIMATION problem, or FILTERING.

Physics System→ (model) Process of Markov

(i.e.) output of a stocastic differential equation (or finite differences)

Probabilistic point-of-view

opposed to

Statistical point-of-view ⇒ STATE → mean, variance (deterministic)

Kalman, R.E. del Research Institute for Advanced Study, Baltimora, Maryland, USA.



(e Bucy, R.C.)

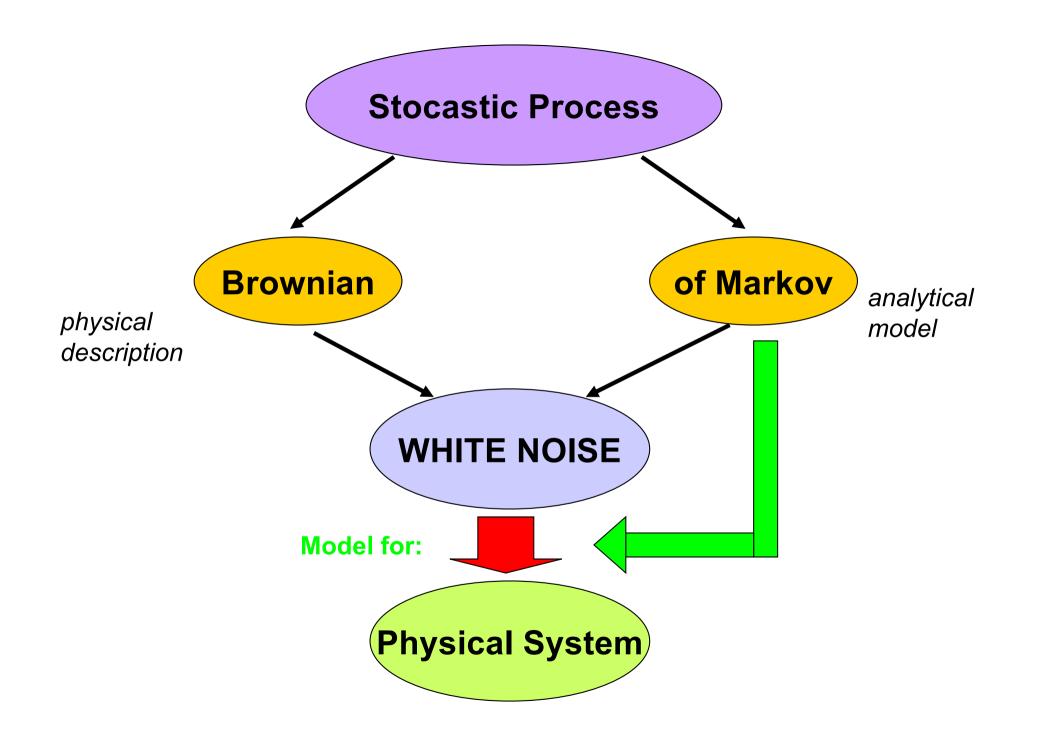
Papers: Journal of Basic Engineering, March 1960 and March 1961

Under contracts: *United States Air Force AF 49(638)-382, AF33(616)-6952 Bureau of Naval Weapons NORD-73861*

Furthemore: re-analysis of the Kalman filter with **statistical methods** (through Least Squares and Maximum Likelihood)

Extensive use for the determination:

- satellites' orbit
- navigation of submarines and rockets
- space flights



STOCASTIC Process (random): $\{x_t, t \in T\}$, with x_t scalar or vector

- → Family of *random* variables parametrized in **t**
- $\rightarrow \mathbf{x_t}$: state vector

STOCASTIC Process at INDEPENDENT INCREMENTS if:

 $(x_{t2}-x_{t1}); (x_{t3}-x_{t2}); ... (x_{tn}-x_{t(n-1)}) : independent random variables$

and even <u>STAZIONARY</u> if: $(x_{t+h}-x_{\tau+h}) = (x_t-x_{\tau})$ own the same distribution $\forall h$

STOCASTIC BROWNIAN Process if:

- $\{x_t, t \ge 0\}$ owns increments independent and stationary,
- $\forall t \ge 0$, x_t owns a distribution *NORMAL*, centered at ZERO.

Processo STOCASTICO di MARKOV se:

 $\{x_{t1}, x_{t2}, ..., x_{t(n-1)}, x_{tn}\}\$ è tale per cui: $Pr\{x_{tn} \le \lambda \mid x_{t1}, x_{t2}, ..., x_{t(n-1)}\} = Pr\{x_{tn} \le \lambda \mid x_{t(n-1)}\}\$ $\forall \lambda \ reale \ e \ \forall n \ intero.$

Si legge: Probabilità che la variabile casuale x_{tn} possa essere più piccola di λ (funzione di distribuzione) dati i precedenti valori x_{t1} , ... $x_{t(n-1)}$ (probabilità condizionata)

La proprietà di Markov dice che la legge di probabilità del processo stocastico $\{x_t, t\}$ nel futuro, una volta che si trova in un dato **STATO**, **NON DIPENDE** da come il processo è arrivato lì.

Principio generalizzato della causalità

Ne segue che LA LEGGE DI PROBABILITà DI UN PROCESSO DI MARKOV è specificata da $p(x_t)$ e $p(x_t|x_t)$, $\forall t > \tau$, con p = densità di probabilità di transizione

NOTA: PROCESSI DI MARKOV ≡ analogo STOCASTICO delle eq. differenziali ordinarie:

$$\frac{dx(t)}{dt} = f(x(t))$$

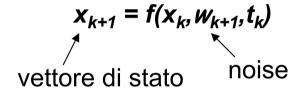
RUMORE BIANCO:

Un processo STOCASTICO WHITE è un processo di MARKOV per cui:

 $p(x_k|x_k) = p(x_k)$ (k>1)cioè: tutte le x_k sono mutuamente indipendenti.

Si dimostra che: *un processo bianco gaussiano* (cioè con distribuzione normale) è la derivata di un processo di Markov

In definitiva: Molti processi fisici soggetti a disturbi casuali i cui STATI possono essere rappresentati da vettori a dimensioni finite, possono essere modellati via equazioni alle differenze finite



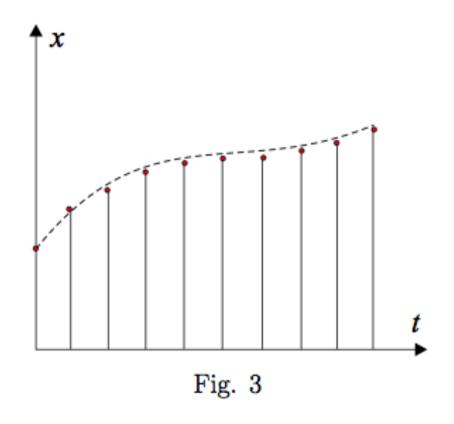
equazione stocastica alle differenze, che rappresenta un sistema dinamico stocastico discreto

Se $\{w_k\}$ è white, la soluzione dell'equazione è una sequenza di MARKOV!

MARKOV CHAIN

da A. Romano (Università di Napoli)

Il metodo delle differenze finite rappresenta il metodo più semplice per la ricerca di una soluzione numerica di un'equazione o di un sistema di equazioni differenziali, ossia dei valori approssimati della soluzione in un numero discreto di valori della variabile indipendente (v. Fig.3).



Per semplicità, si comincerà col considerare il caso di una singola equazione del tipo:

$$x'(t) = F(t, x(t)), \tag{25}$$

di cui si vuole determinare una soluzione numerica nell'intervallo (0, T).

Si cominci col dividere l'intervallo (0,T) in n intervallini parziali $(i\delta, (i+1)\delta)$, per $i=0,\ldots,n$, di ampiezza $\delta=T/n$ e si approssimi la derivata della funzione x(t), che figura a primo membro della (25), con il rapporto incrementale

$$x'(t) = \frac{x(t+\delta) - x(t)}{\delta}. (26)$$

L'equazione (23) diventa:

$$x(t+\delta) = x(t) + F(t,x(t))\delta. \tag{27}$$

Valutando quindi l'equazione (27) negli n punti $\delta, 2\delta, \ldots, n\delta = T$, si perviene al sistema

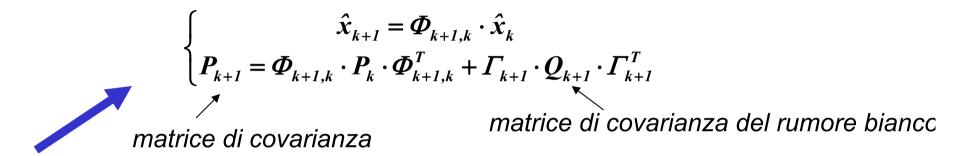
$$x(n\delta) = x((n-1)\delta) + F((n-1)\delta, x((n-1)\delta)),$$

il quale consente di determinare, per ricorrenza, i valori $x(\delta), x(2\delta), \ldots, x(n\delta)$ purchè si conosca il valore x(0).

Sistemi lineari:
$$x_{k+1} = \Phi_{k+1,k} \cdot x_k + \Gamma_{k+1,k} \cdot \omega_{k+1,k}$$

matrici a valori costanti

con equazioni di <u>evoluzione</u> (soluzione "statistica") per la <u>media</u> e la <u>varianza</u>:



SOLUZIONE DEL PROBLEMA DI **PREDIZIONE**

Problema della **stima** di x_k :

$$k = \ \ \Rightarrow$$
 FILTERING
 $k < \ \ \Rightarrow$ SMOOTHING
 $k > \ \ \ \Rightarrow$ PREDICTION

(interpolazione)

FILTRO: trovare le EQUAZIONI di evoluzione della MEDIA e della VARIANZA, in presenza delle MISURE.

FILTRO OTTIMALE: quello che rende minima la varianza (errori quadratici).

cioè con massima "efficienza"



è in alternativa all'approccio (statistico) globale (per esempio) dei minimi quadrati:

 \Rightarrow Minimizzazione del χ^2 sulle ℓ osservazioni (estrazione/stima di $\hat{x}_1, \hat{x}_2, ..., \hat{x}_\ell$ contemporaneamente)

chiamato: FILTRO DI WIENER

Breve nota sul FILTRO di WIENER. Stimatore ottimale NON-recursivo

Date le
$$\ell$$
 misure: $\mathbf{y_k} = \mathbf{H} \mathbf{x_k} + \boldsymbol{\varepsilon_k}$, con $\mathbf{k} = \mathbf{1}, \mathbf{2}, \dots, \ell$ si cerca $\hat{x} = \sum_{k=1}^l \mathbf{h_k} \mathbf{y_k}$ coefficienti da trovare in modo che $E(x - \hat{x})^2$ sia minimo

Soluzione (equazione di Wiener-Hopf): $\sum_{k=1}^{l} h_k p_{kj}^y = P_j^{xy}$; j = 1,2,...l

Sistema lineare di ℓ equazioni in ℓ incognite.

Problemi:

- si richiede la conoscenza della matrice di covarianza P_{kj}^{y} <u>iterazione</u>
- il numero ℓ di misure deve essere fissato a priori
- se il numero di misure cambia il calcolo si deve ripetere (importante in relazione agli "outliers": misure fuori di 3 σ)
- si richiede l'inversione della matrice (P_{kj}^{y}) di dimensione $\ell^{*}\ell$

FILTRO di KALMAN: estimatore ottimale recursivo

$$\hat{x}_k = a_k \cdot \hat{x}_{k-1} + b_k \cdot y_k$$

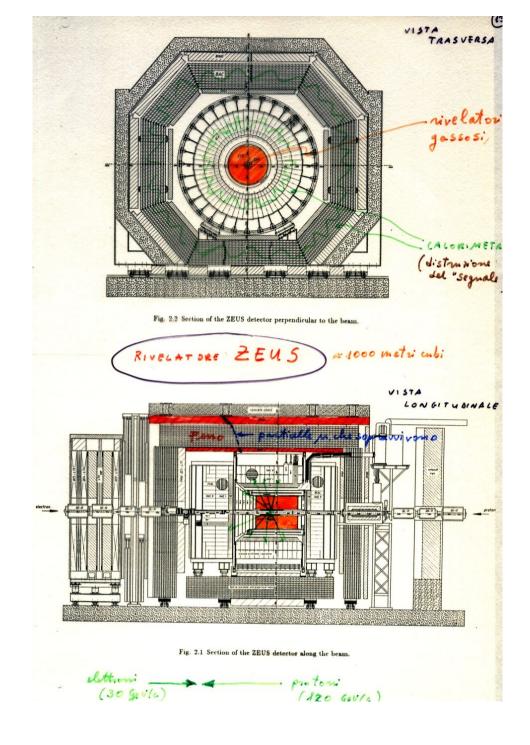
Lo stimatore al punto k, $(\hat{x_k})$ è dato dalla media "opportunamente pesata" della stima ottimale (\hat{x}_{k-1}) sulle (k-1) misure precedenti e la k-esima misura (y_k) .

Goal (realizzato da Kalman): trovare a_k e b_k in modo ottimale (minimo errore quadratico medio).

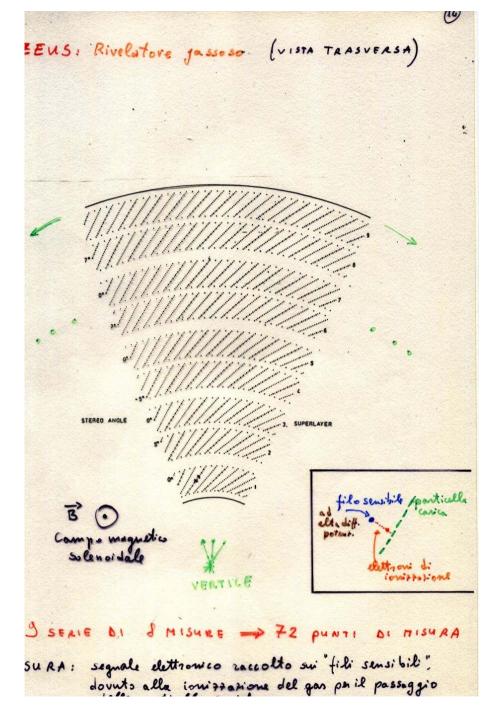
L'informazione viene aggiunta un punto alla volta (real time processor) in alternativa al filtro di WIENER (batch processor). Solo alla fine, quando anche l'ultima misura è stata considerata (**k**= ∠), tutta l'informazione disponibile è stata utilizzata.

Se è richiesta una stima ottimale in $k < \ell$, si "interpola" (smoothing).

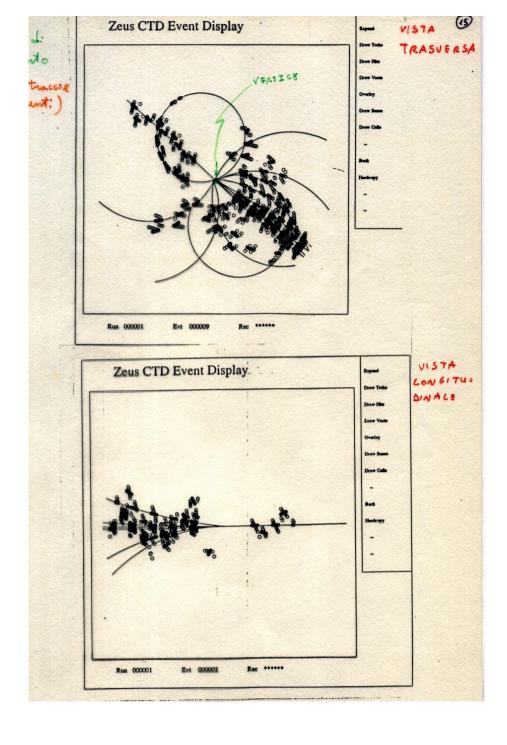
Rivelatore ZEUS



Tracciatore centrale di ZEUS



Esempio di tracce



Problematica in HEP (relativamente alle tracce singole).

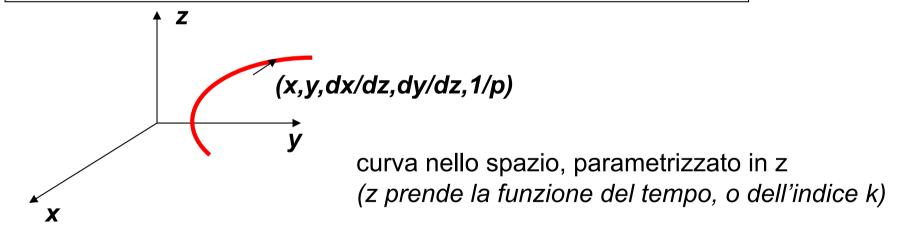
- A. Riconoscimento delle tracce (definizione del set di misure relative alla singola traccia)
- B. Ricostruzione delle tracce (parametri che le definiscono, es. x,y,z,p_x,p_y,p_z). La conoscenza del "vettore di stato" è richiesta al vertice e all'estremo del rivelatore *(compatibilità con i rivelatori esterni)*
- C. Riconoscimento del vertice (primario) e di eventuali vertici secondari (da decadimento delle particelle primarie)
 - A ⇒ Pattern Recognition
 - $B \Rightarrow Fit delle tracce$
 - $C \Rightarrow Fit del Vertice$

Il FIT delle tracce tratta della STIMA dei parametri delle tracce.

Il FILTRO tratta dell'analisi (lineare) dei sistemi dinamici stocastici.

equivalenza se:

Si identifica il vettore di stato del sistema dinamico con un vettore x a 5 parametri, che descrive la traccia in ciascun punto della sua traiettoria spaziale.



Filtro di KALMAN (espressione esplicita)

Equazione del sistema: $\boldsymbol{x}_k = \boldsymbol{\varPhi}_{k,k-1} \cdot \boldsymbol{x}_{k-1} + \boldsymbol{\omega}_k$

Equazione della misura: $\boldsymbol{y}_{k} = \boldsymbol{H}_{k} \cdot \boldsymbol{x}_{k} + \boldsymbol{\varepsilon}_{k}$

PREDIZIONE

$$\hat{x}_{k}(P) = \Phi_{k,k-1} \cdot \hat{x}_{k-1}$$

$$P_{k}(P) = \Phi_{k,k-1} \cdot P_{k-1} \cdot \Phi_{k,k-1}^{T} + Q_{k}$$

$$r_{k}(P) = y_{k} - H_{k} \cdot x_{k}(P)$$

$$R_{k}(P) = V_{k} + H_{k} \cdot P_{k}(P) \cdot H_{k}^{T}$$

definizioni: $Q_k = cov\{\omega_k\}$ $V_k \equiv G_k^{-1} = cov\{\varepsilon_k\}$ $P_k = cov\{x_k\}$

residui: $r_k = y_k - H_k \cdot x_k$ $R_k = cov\{r_k\}$

Le equazioni si trovano calcolando $E[x_k]$, cioè la media, e poi lo scarto quadratico $E[(E[x_k]-x_k)^2]$

Notiamo che $P_k(p) = \Phi_{k,k-1} \cdot P_{k-1} \cdot \Phi_{k,k-1}^T$ corrisponde alla classica legge di propagazione degli errori: $\sigma_{x_i x_j} = \sum_{lm} \frac{\partial x_i}{\partial x_l} \frac{\partial x_j}{\partial x_m} \sigma_{x_l x_m}$ con $\Phi_{ij} = \frac{\partial x_i}{\partial x_i}$

FILTRO
$$x_k(F) = x_k(P) + K_k \cdot [y_k - H_k \cdot x_k(P)]$$

dove K_k è la matrice di **GUADAGNO** di KALMAN:

$$K_k = P_k(P) \cdot H_k^T \cdot \left(V_k + H_k \cdot P_k(P) \cdot H_k^T\right)^{-1}$$
$$= P_k(P) \cdot H_k^T \cdot G_k$$

$$P_{k}(F) = (I - K_{k} \cdot H_{k}) \cdot P_{k-1}(P)$$

$$r_{k}(F) = y_{k} - H_{k} \cdot x_{k}(F) = (I - H_{k} \cdot K_{k}) \cdot r_{k}(P)$$

$$R_{k}(F) = (I - H_{k} \cdot K_{k}) \cdot V_{k} = V_{k} - H_{k} \cdot P_{k}(F) \cdot H_{k}^{T}$$

Incremento del χ^2 : $\chi_+^2 = r_k^T(F) \cdot R_k^{-1}(F) \cdot r_k(F)$

Espressione equivalente per la covarianza $P_k(F)$: $P_k(F) = [P_k^{-1}(P) + H_k^T \cdot G_k \cdot H_k]^{-1}$

Cioè, in termini di matrice d'informazione, $I_f = P^{-1}$, $I_f(F) = I_f(P) + I_f(misura)$ il FILTRO corrisponde all'aggiunta dell'informazione dovuta alla misura!

SMOOTHING

(interpolazione)

Date ℓ misure, $x_k(S)$ con $k < \ell$, è dato da:

$$x_k(S) = x_k(F) + A_k \cdot (x_{k+1}(S) - x_{k+1}(P))$$

 A_k : **smoother gain** matrix:

$$A_k = P_k(F) \cdot \boldsymbol{\Phi}_{k+1,k}^T \cdot P_{k+1}^{-1}(P)$$

Vale:

$$P_{k}(S) = P_{k}(F) + A_{k} \cdot [P_{k+1}(S) - P_{k+1}(P)] A_{k}^{T}$$

$$r_{k}(S) = r_{k}(F) - H_{k} \cdot (x_{k}(S) - x_{k}(F)) = y_{k} - H_{k} \cdot x_{k}(S)$$

$$R_{k}(S) = R_{k}(F) - H_{k} \cdot A_{k} \cdot [P_{k+1}(S) - P_{k+1}(P)] \cdot A_{k}^{T} \cdot H_{k}^{T}$$

Nota: la matrice di covarianza interpolata $P_k(S)$ è "più piccola", cioè contiene "più informazione"

della matrice di covarianza filtrata $P_k(F)$ (informazione di <u>tutte</u> le misure)

In generale:

$$x(z_k)$$
 $\equiv x_k = f(x_{k-1}) + g(x_{k-1}) \cdot \omega_k$ evoluzione del vettore di stato da k -1 a k
$$y_k = h_k(x_k) + \varepsilon_k$$
 misure in k LINEARITA'
$$x_k = \Phi_{k,k-1} \cdot x_{k-1} + \omega_k$$
 rumore bianco
$$y_k = H_k \cdot x_k + \varepsilon_k$$

rumore bianco

Note:

- essendoci campo magnetico, il sistema è a priori NON-lineare
- ε_k è l'errore di misura, solitamente gaussiano
- $\omega_{\mathbf{k}}$ è il disturbo casuale, NON-lineare ! (esso è dovuto alla diffusione multipla subita dalla partice carica attraversando il mezzo gassoso, secondo lo scattering elastico di Coulomb)
- la NON-linearità aumenta se, inoltre, la particella perde energia (varia l'impulso) attraversando il mezzo, essendo in prima approssimazione: $\frac{dE}{dx} \propto \frac{Z}{A} \cdot \rho_{densità}$

Scattering Multiplo

Per un attraversamento L, lo spread in posizione è: $\sigma(x) = \frac{L}{\sqrt{2}} \cdot \sigma(\theta)$

con spread in angolo:
$$\sigma(\theta) = c \cdot \sqrt{L} \cdot \frac{1}{p}$$
 impulse

La costante c dipende dal mezzo (lunghezza di radiazione): $c \propto \frac{1}{\sqrt{\chi_R}}$

con
$$\chi_R \approx 180 \cdot \frac{A}{Z^2} (gr \cdot cm^{-2})$$

Per esempio: idrogeno
$$\chi_R$$
 = 61.28 $gr\cdot cm^{-2}$ ferro χ_R = 13.84 $gr\cdot cm^{-2}$ conclusioni \Rightarrow Approximazione LINEARE accettabile per i rivelatori gassosi ... e per i rivelatori contenenti mezzi "pesanti" ??

Filtro di KALMAN ESTESO

Si dimostra che il filtro di KALMAN **lineare**, se applicato a sistemi **NON-lineari**, sviluppati secondo Taylor al 1º ordine *(linearizzazione)* attorno ad una traiettoria di riferimento, comporta le medesime equazioni, eccetto:

(vettore di stato nel punto **P**) $x_k(P) = f_{k,k-1}(x_{k-1})$

$$\operatorname{con} \ \boldsymbol{\varPhi}_{k,k-1} = \frac{\partial f_k}{\partial x_k}$$

Come traiettoria di riferimento si prende ovviamente la traiettoria FILTRATA, oppure quella INTERPOLATA (in quest'ultimo caso si procede per iterazioni <u>successive</u>)

APPLICAZIONI

L'algoritmo combinato FILTER-SMOOTHER permette la **STIMA OTTIMALE** dei parametri della traccia in ogni punto di quest'ultima, utilizzando tutta l'**INFORMAZIONE** disponibile.

- E' possibile fare predizioni ottimali in altri rivelatori, per entrambi gli estremi della traccia
- E' possibile combinare segmenti di traccia
- La rivelazione degli <u>outliers</u> può essere fatta localmente, utilizzando l'incremento del χ^2
- L'eliminazione di misure "false" è fatta localmente

Utilizzando il vettore di stato $x_k = \begin{bmatrix} z \\ p_x \\ p \end{bmatrix}$

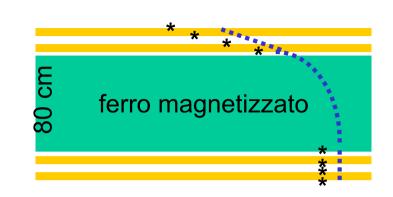
con l'equazione di sistema
$$x_k = x_{k-1}$$

(non c'è disturbo casuale!)

si può implementare direttamente il filtro di KALMAN!

Rivelatore di μ in ZEUS

8 piani di misura per il calcolo della sagitta delle tracce μ



 $\otimes \vec{B}$ = 16 KGauss

Metodo Globale (di Wiener)
$$\chi^2 = \sum_{k=1}^8 (y_k - H_k \cdot x_k) \cdot W \cdot (y_k - H_k \cdot x_k)^T$$

matrice dei pesi

Ricerca del χ^2 minimo



ITERAZIONE

(dE/dx : ignorato !!)

$$W = \left[V_k + Q_k^{M.S.}\right]^{-1}$$

matrice di covarianza degli errori di misura matrice di covarianza del Multiple Scattering

Il filtro di Kalman si può applicare (ad esempio!) sui 2 segmenti di traccia, esterni.

⇒ una operazione di FILTERING ed una di SMOOTHING

ma ... attenzione ai valori iniziali della matrice di covarianza (cioè $\sigma^2_{1/p}$ che è a priori sconosciuto)

Il filtro NON è indipendente dal valore iniziale di 1/p!

Una stima alternativa dell'impulso (es. calcolo diretto della curvatura) si può aggiungere come informazione indipendente!

Notiamo che la **PREDIZIONE** al 2º ordine nello sviluppo di Taylor è:

$$\begin{aligned} x_{k+1} &= f(x_k) + \frac{1}{2} \cdot P_k \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x^2}(x_k) \\ P_{k+1} &= \boldsymbol{\Phi}_k \cdot P_k \cdot \boldsymbol{\Phi}_k^T - \frac{1}{4} \cdot P_k^2 \cdot \left[\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \right]^2 + \boldsymbol{Q}_{k+1} \end{aligned} \Rightarrow \text{equazioni accoppiate per la media e la varianza} \, !$$

GUESS: è possibile guadagnarci ??
SI', aiutandosi con le simulazioni Monte Carlo e la verifica sui dati !!

Risultato originale per ZEUS in L. Stanco Comp.Phys.Comm., 57 (1989), 380.

