

Centro di Competenza sul Calcolo Scientifico

## I computer e la fisica a Torino

Massimo Masera massimo.masera@unito.it

Dipartimento di Fisica



# Un po' di storia

- In fisica il calcolo numerico ha sempre avuto un ruolo importante... Anche prima della diffusione dei calcolatori elettronici.
- Storicamente, la fisica computazionale è stata la prima applicazione dei computer moderni in ambito scientifico.
- Al CERN di Ginevra, alla fine degli anni 50 c'era un "computer office" con due signore inglesi che con calcolatrici meccaniche da tavolo facevano conti più o meno complessi con l'aiuto di tavole e tecniche di interpolazione.
- Nel 1958 fu assunto Wim Klein ("CERN's first computer") per le necessità di calcolo della divisione teorica.
  - aveva abilità straordinarie di calcolo mentale
  - nel 1976 entrò nel Guinness dei primati calcolando la 73-ma radice di un numero a 500 cifre in 2 minuti e 43 secondi
- Nello stesso anno il CERN installò il primo elaboratore elettronico, un Ferranti Mercury.
- Nel giro di pochi anni il povero W. Klein diventò obsoleto (capita a tutti i computer...)







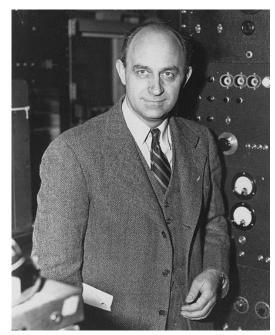






# Un po' di storia

- Il padre nobile dell'uso dei calcolatori elettronici per la fisica italiana fu **Enrico Fermi.**
- Nel 1949, visitando l'Olivetti, Fermi richiamò l'attenzione di Adriano Olivetti sui possibili sviluppi dell'elettronica ed esortò i fisici italiani a costruire un centro di calcolo.
- Il suggerimento fu accolto da Marcello Conversi, che, con il matematico Alessandro Faedo, avviò la realizzazione della Calcolatrice Elettronica Pisana (CEP)
  - realizzata nel 1957
  - primi passi del linguaggio di programmazione
     Fortran
- Parallelamente l'Olivetti avviò proprio a Pisa lo sviluppo della linea di elaboratori Elea.
- Nel 1962, il direttore dell'Istituto di Fisica Teorica Mario Verde acquistò un Elea 6001, il primo calcolatore elettronico del nostro Ateneo.







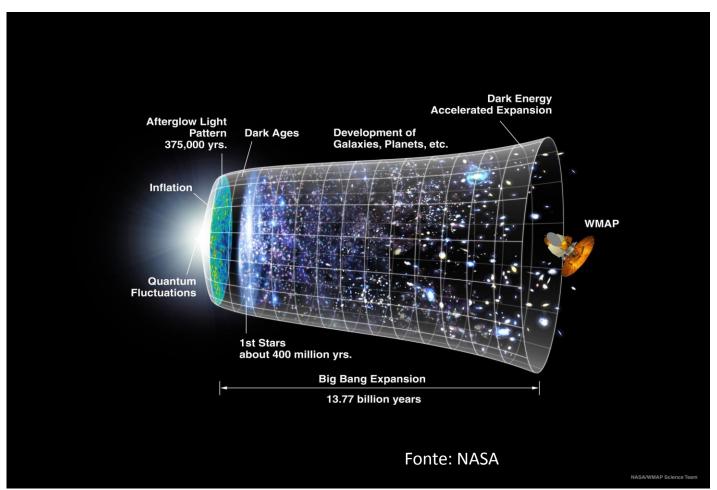






### E adesso?

I computer si usano per studiare la storia dell'Universo dall'origine a oggi





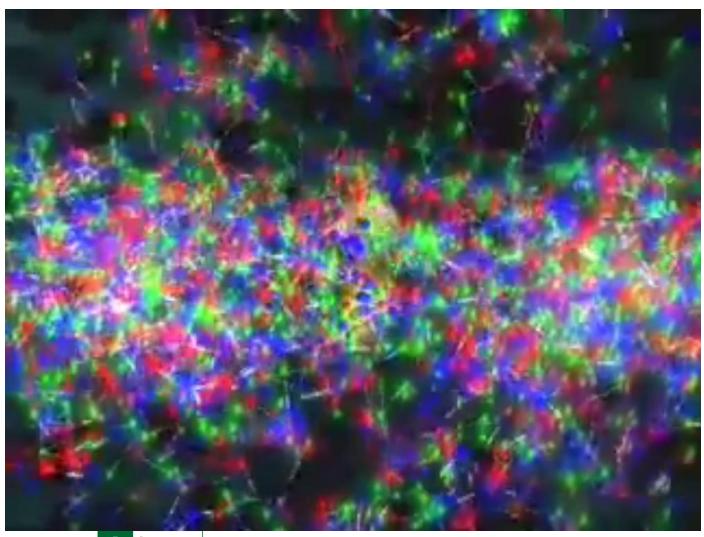






# Il Big Bang in laboratorio

- Si ricreano in laboratorio le condizioni dell'Universo primordiale con collisione di nuclei ad altissima energia
- A LHC: Pb-Pb a5 TeV/A
- A Large Ion
   Colliding
   Experiment
   (ALICE) studia
   questo
   problema



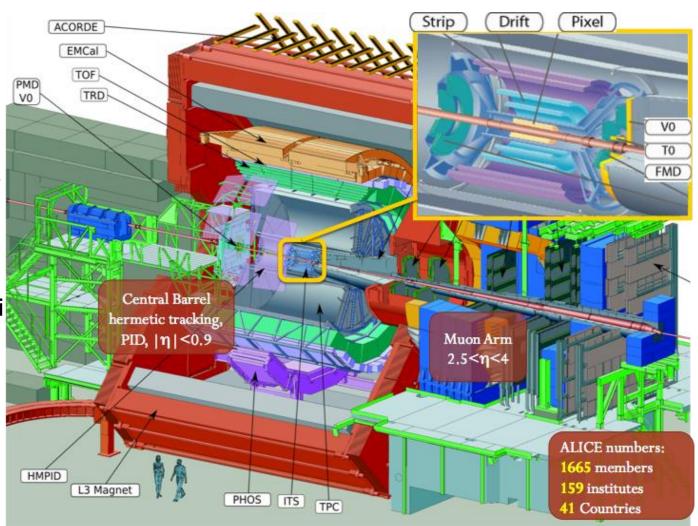






# Esperimenti agli acceleratori di particelle

- Il dipartimento partecipa a diversi esperimenti agli acceleratori.
- ALICE è uno di questi, con CMS, Compass, BES, Belle, ... per citare i più grandi a cui partecipano fisici di Torino.
- ALICE acquisisce dati di collisioni Pb-Pb con un rate di 1.25 GB/s
- Mole di dati accumulati finora:
  - ~45 PB su nastro
  - ~55 PB su disco











# Esperimenti agli acceleratori di particelle

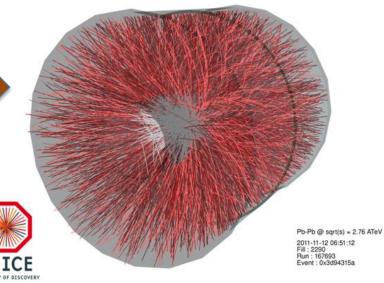
- Le risorse di calcolo per questi esperimenti sono parte degli esperimenti stessi. Per LHC fanno parte del World LHC Computing Grid
- Alice usa oltre 80000 core... sempre (24 h/24 h).
- Noi usiamo risorse locali per lo sviluppo e la validazione di algoritmi di ricostruzione e analisi.
- Ad esempio i fisici torinesi di ALICE sono attivi nella ricostruzione di traiettorie di particelle.
- Goal per il 2020: portare la ricostruzione su GPU per poter sostenere l'alto rate previsto per LHC











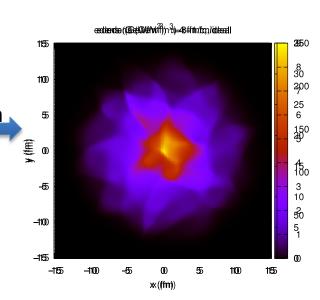


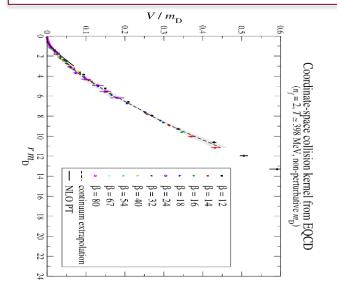
## Dall'esperimento alla teoria

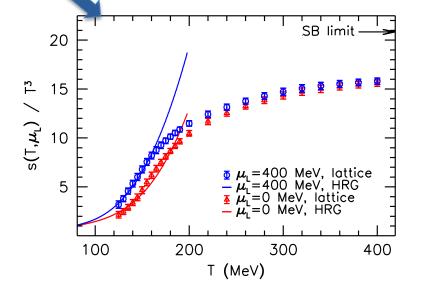
I fisici teorici del dipartimento sono in grado di calcolare molte proprietà del Plasma di Quark e Gluoni (QGP) formato in collisioni tra nuclei.

Calcolo dell'evoluzione idrodinamica del plasma (con possibilità di ipotesi diverse sulle proprietà del fluido)

Calcoli di QCD (Cromodinamica Quantistica) su reticolo per prevedere quantitativamente alcune proprietà quali la propagazione di una particella nel plasma (a sinistra) e l'entropia in funzione della temperatura (a destra).









## dal microcosmo al cosmo

- Si usano risorse di calcolo in fisica astroparticellare per:
  - correlare le emissione di radiazione cosmica con la distribuzione di materia con lo scopo di identificare da cosa sia composta la materia oscura
  - analizzare le anisotropie della radiazione cosmica di fondo

di San Paole

 analizzare la mappa della radiazione gamma che proviene dal cosmo per identificare sorgenti molto deboli, tra cui la radiazioe che si attende sia emessa dalla materia oscura: recentemente il gruppo di Torino ha identificato la presenza di 20000 nuove sorgenti gamma

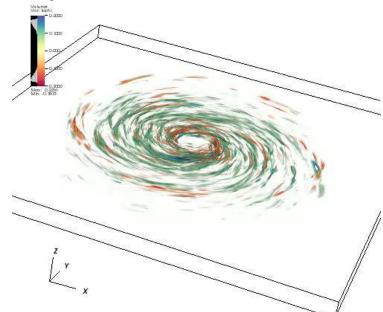


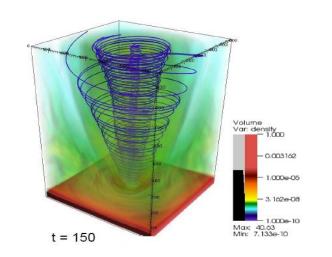


# Astrofisica Computazionale

- I buchi neri super-massivi acquisiscono materia attraverso un disco di accrescimento. Simulazioni numeriche 3D aiutano a comprendere come il momento angolare sia trasportato mediante turbolenze magneto-idrodinamiche.
- Potenti getti relativistici sono espulsi dal disco, propagandosi a enormi distanze.

  Simulazioni numeriche possono far luce su come i jet siano emessi, su cosa determini la loro interazione con il mezzo intergalattico e su come le particelle siano accelerate a energie estremamente grandi.
- Il codice gira su MPI ed esiste un prototipo su GPU (PLUTO: <a href="http://plutocode.ph.unito.it">http://plutocode.ph.unito.it</a>)













## **PLUTO**

A modular code for computational astrophysics



#### What is PLUTO?



Documentation

Equations are discre AMR interface relies refined grids.

astrophysical fluid d

different numerical a using the finite volur

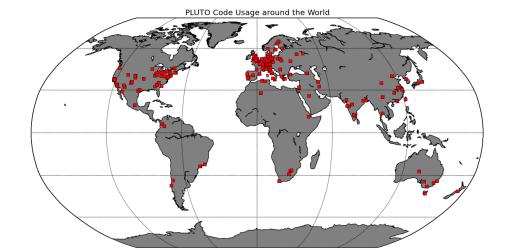


The code is written i and Fortran.

Publications

PLUTO is a highly poprocessors using to performance.

The software is dev with INAF, Osservato



PLUTO is a freely-distributed software for the numerical solution of mixed hyperbolic/parabolic

systems of partial differential equations (conservation laws) targeting high Mach number flows in









# Studio della turbolenza

La turbolenza nei sistemi fisici è presente su molti ordini di grandezza: dalla formazione delle galassie ai film di sapone.

Comprendere meglio la turbolenza è utile per molte **applicazioni** ma è anche per la **fisica di base**: è infatti l'*ultimo problema classico* non risolto



La comprensione della turbolenza è uno dei *Millenium Problems* del Clay Institute (1 milione \$)

#### Simulazioni numeriche di turbolenza

Turbolenza è un sistema dinamico con molti gradi di libertà

$$N \simeq Re^{9/4}$$

numero di Reynolds *Re*=10<sup>6</sup> (auto), 10<sup>9</sup> (nave), 10<sup>12</sup> (moti in atmosfera): per simulare direttamente la turbolenza attorno ad un automobile in corsa ci vorrebbe una griglia di circa 10<sup>5</sup> punti per lato (totale 10<sup>15</sup> punti griglia)









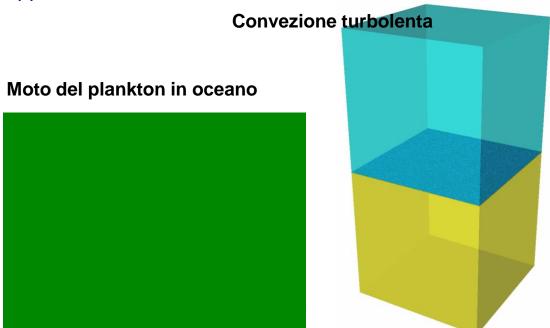
### Turbolenza

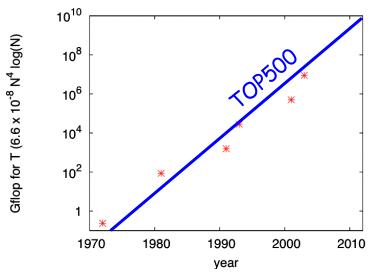
Le simulazioni numeriche di turbolenza hanno seguito lo sviluppo dei supercomputer (Moore's law):

velocita' raddoppia ogni 1.1 anni memoria raddoppia ogni 1.8 anni

questo porta a raddoppiare la risoluzione delle simulazioni ogni 4.3 anni (limite velocita') o 5.4 anni (limite memoria)

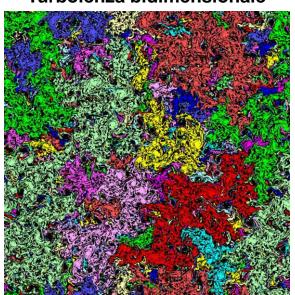
Le simulazioni di turbolenza permettono di **accedere a tutte le variabili** (non possibile in esperimento) per molte applicazioni:





Negli ultimi 30 anni le simulazioni di turbolenza han seguito l'evoluzione dei supercomputer

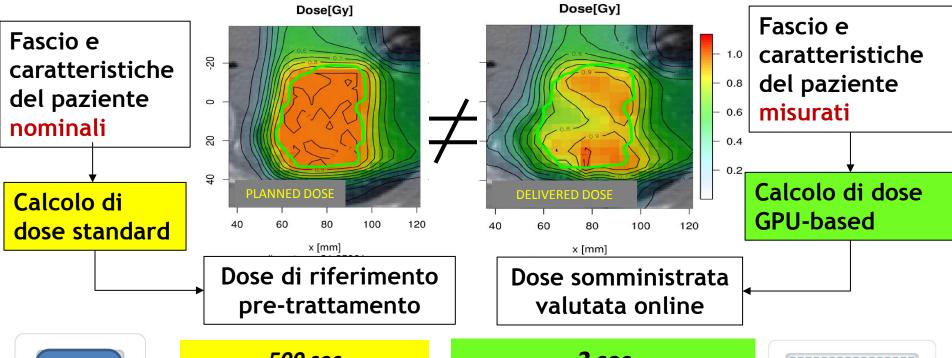
#### Turbolenza bidimensionale

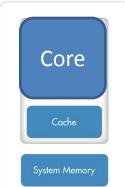


Scoperta di invarianza conforme sulla base di simulazioni numeriche



## Adroterapia: controllo online di dose



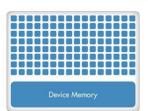


#### 500 sec

Tempo di calcolo troppo lungo per essere usato per il controllo durante la terapia

#### 2 sec

Verifiche online possibili: miglioramento delle potenzialità del trattamento adroterapico



GPU Hundreds of cores

Nvidia Tesla K40









### Conclusioni

- I computer in fisica si sono usati da subito.
- Siamo stati i primi, ma non siamo i primi della classe.
- Noi fisici abbiamo bisogno di strumenti di avanguardia e di aggiornare continuamente le nostre competenze per poter sfruttare al meglio le soluzioni di calcolo disponibili.
- Il C3S è per noi non soltanto uno strumento di calcolo, ma un'opportunità culturale.
- Ho fatto una brevissima carrellata di <u>alcune</u> attività di calcolo che si fanno in dipartimento.
- Sono in debito con: A. Beraudo, G. Boffetta, P. Cerello, N. Fornengo, L. Manganaro, A. Mignone, V. Monaco, M. Panero, H. Zechlin





