

Dall'infinitamente piccolo all'infinitamente grande

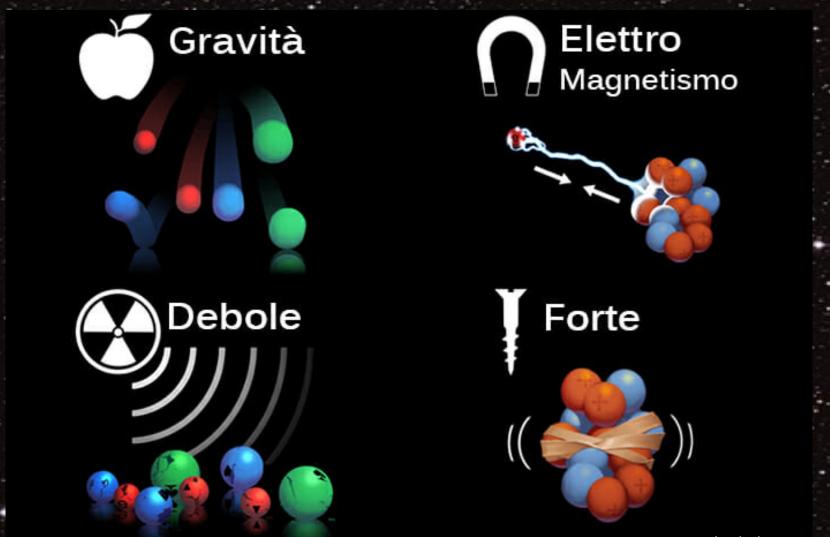
[dalla mela di Newton alla scoperta delle onde gravitazionali]

Cristiano Palomba - Istituto Nazionale di Fisica Nucleare

I N 🗗 N

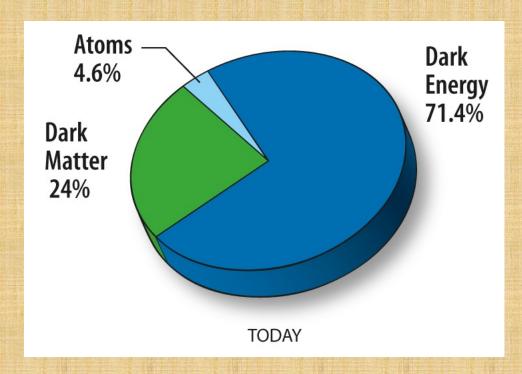


In Natura esistono 4 forze fondamentali che, per quanto ne sappiamo, sono in gradi di spiegare tutti i fenomeni osservati:



Credit: link2universe.net

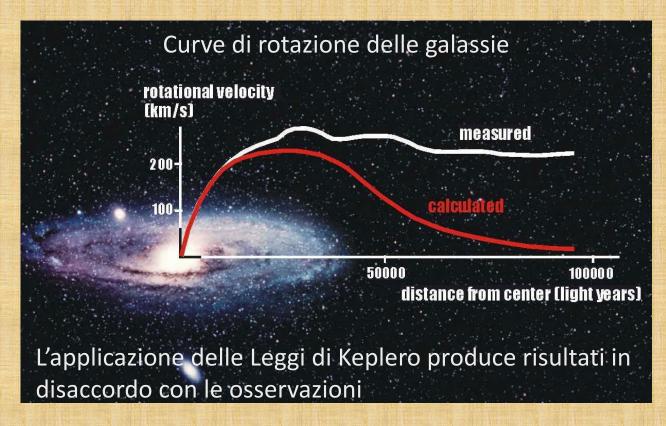
- Sebbene sia stato confermato da innumerevoli esperimenti, l'attuale modello delle interazioni fondamentali (detto Modello Standard) non spiega tutto.
- ❖ Per es. non è in grado di spiegare l'espansione dell'Universo (attribuita all'Energia Oscura), l'esistenza della Materia Oscura, varie proprietà di alcune particelle,....
- ❖ Inoltre non include la Gravità.

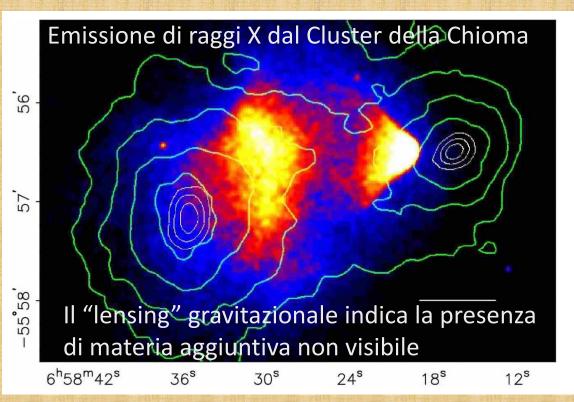


In sostanza, la quasi totalità del contenuto di materia e energia dell'Universo ci è sconosciuta!

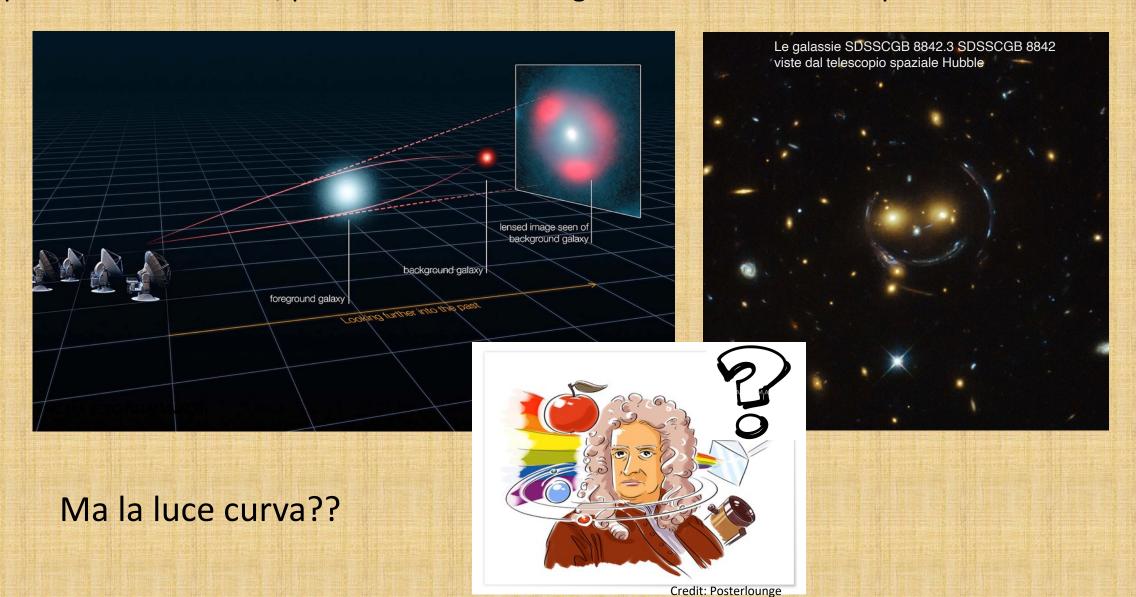
La Materia Oscura è composta da particelle che non assorbono o emettono luce, ma che interagiscono gravitazionalmente con la materia "ordinaria"

"Osservata" indirettamente





La luce emessa da una galassia "sullo sfondo" curva attorno ad una galassia in posizione intermedia, producendo un'immagine distorta nei telescopi



La forza gravitazionale è di gran lunga la più debole:

volte più debole della forza che tiene uniti i quark nei protoni.

Nonostante ciò, è la forza che più di ogni altra plasma la struttura dell'Universo su grande scala, e influisce sulla vita stessa.

La struttura degli esseri viventi, le funzioni organiche e più in generale l'evoluzione della vita sono condizionate fortemente dalla forza di gravità terrestre.



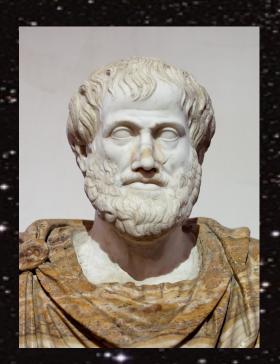


Gettylmages

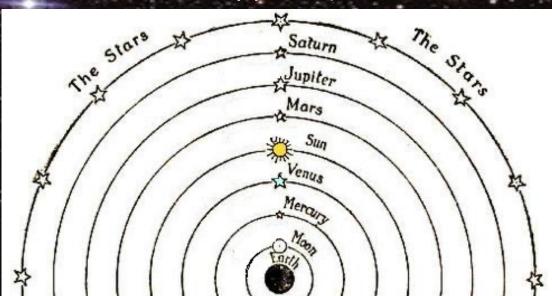
Che aspetto avrebbero avuto le forme di vita terrestri con una diversa forza di gravità?



- I primi tentativi di descrivere e spiegare la gravità furono fatti dai filosofi greci (aggregazione dei corpi "simili").
- Aristotele (384-322 a.c.) osservò che i corpi più pesanti cadono più velocemente

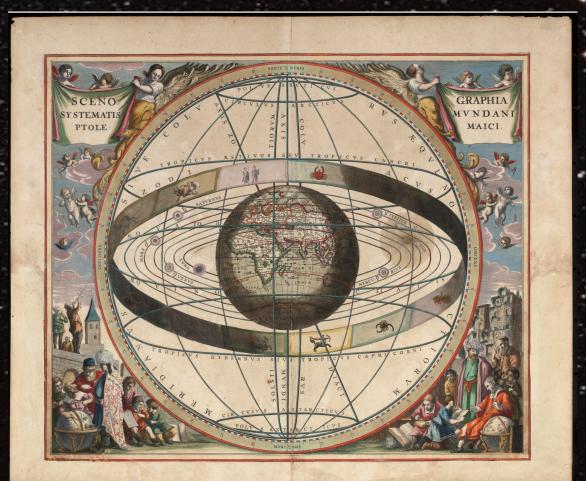


Teoria geocentrica: Terra al centro dell'Universo, tutti gli astri le ruotano attorno (Aristotele, Ipparco)

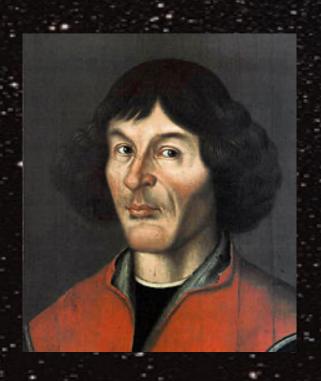


Tolomeo (100-175) raffinò la teoria geocentrica di Aristotele e Ipparco per renderla compatibile con le osservazioni sul moto dei pianeti (teoria degli epicicli).



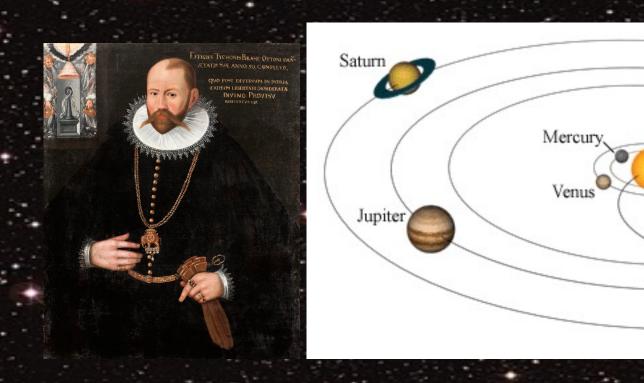


Copernico (1473-1543) capì che il complicato modello geocentrico di Tolomeo si semplificava enormemente assumendo che il moto dei pianeti avvenisse attorno al Sole, anzichè attorno alla Terra (teoria eliocentrica).





 Tycho Brahe (1546-1601) passò buona parte della sua vita a fare misure sul moto dei pianeti



Sviluppò un modello a metà tra quello tolemaico e quello copernicano.

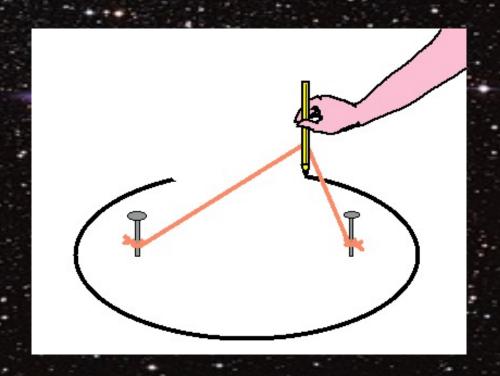
Perse un pezzo di naso nel 1566.....



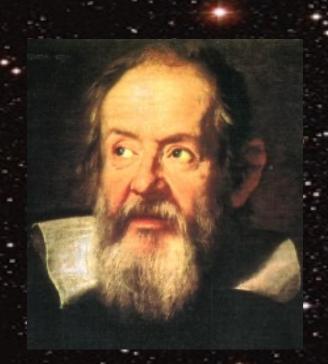
...in un duello di spada con un suo "amico" per risolvere la controversia su chi fosse il più bravo in matematica Keplero (1571-1630) utilizzò I dati di Brahe per dedurre le sue tre Leggi omonime.

 Queste leggi descrivono accuratamente il moto dei pianeti attorno al Sole, ma non spiegano il perchè.

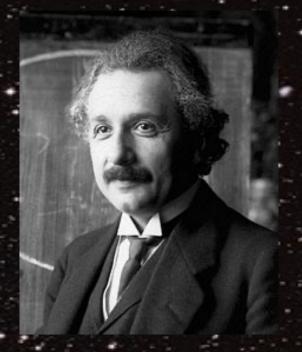




I tre pesi massimi della gravitazione







Galileo (1564-1642) Isaac (1642-1727) Albert (1879-1955)

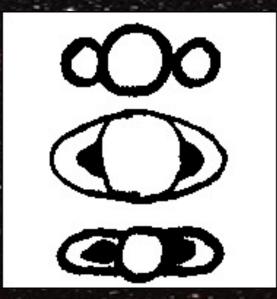
Galileo dimostra sperimentalmente che corpi diversi cadono verso terra con la stessa accelerazione (g≈9.81 m/s²: accelerazione di



 Perfeziona il telescopio e dimostra che il cielo è tutt'altro che "perfetto" e che la Terra non occupa una posizione privilegiata nell'Universo.



La Luna e le sue fasi



Gli anelli di Saturno

| 2 S. Fric | Trevationer Devices |
|--------------|---------------------|
| 2 S. Foris | O * * |
| 30. mone | **0 * |
| 2. 76n: | Q** * |
| 3. more | 0 * * |
| 3. Ho. s. | * () * |
| q. mono. | ** |
| 6. mand | **0 * |
| 8. marc H. | 3. * * * () |
| w. mane. | * * * 0 * |
| и. | * * 0 * |
| 12. H. 4 rey | (: + O * |
| 17. mare' | * *** * |
| 4 dane. | * * * 0 * |

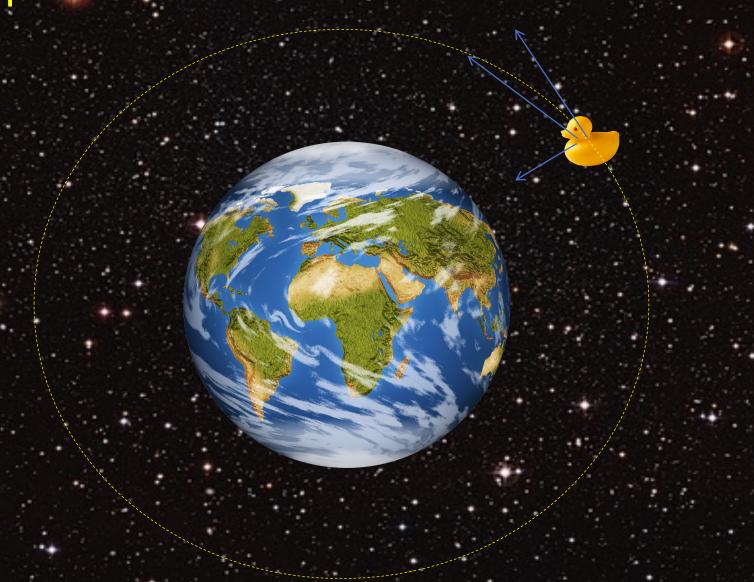
I satelliti di Giove

- Newton è stato uno dei più grandi scienziati di tutti i tempi e al contempo un alchimista.
- È stato il padre della Meccanica Classica e della legge di gravitazione universale che sintetizza in un'unica equazione gli studi di Copernico, Galileo, e Keplero.

$$F = G \frac{M_1 \cdot M_2}{c^2}$$

 È stato il primo a capire che la forza che fa cadere la mela è la stessa che fa "cadere" la Luna.

Intermezzo: perchè la Luna non cade sulla Terra?

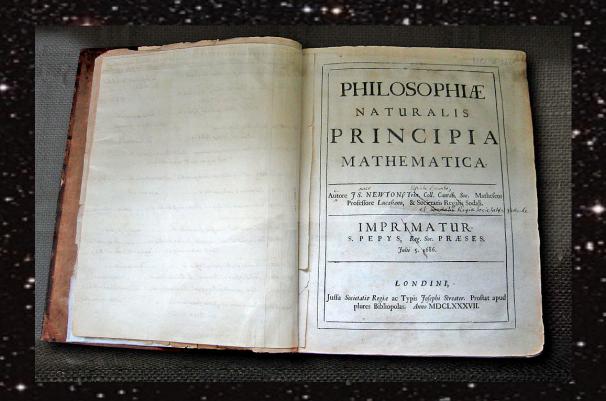


Intermezzo: perchè la Luna non cade sulla Terra?



In effetti, la Luna cade verso la Terra ma manca il bersaglio perchè nel frattempo si è spostata un pò più in là!

- La sua legge permise ad Halley di prevedere l'apparizione dell'omonima cometa nel 1759.
- E permise ad Addams e Le Verrier di prevedere l'esistenza di Nettuno prima che venisse osservato, nel 1846.



Cosí in Cielo come in Terra

- La gravitazione newtoniana permette di spiegare quasi tutto....
 - Le maree (dovute principalmente alla Luna e alla forza centrifuga)



♦ Balistica et al.



$$E_{tot} = E_{cin} + E_{pot}$$

$$\frac{1}{2}mV^{2} = \frac{GMm}{r} \Rightarrow V_{fuga} = \sqrt{\frac{2GM}{r}}$$

Sulla Terra: V_{fuga}=11.2 km/s La forma dei corpi celesti (purchè sufficientemente grandi,







♦ Le forma delle galassie



L'esistenza e le caratteristiche degli ammassi di galassie



La forza di gravità può essere "usata" in molti modi, oltre che per divertimento

Per esempio in architettura. La struttura degli edifici deve necessariamente tenere conto della gravità.

È ben noto che l'arco, nelle sue varie forme, è una struttura efficiente per "scaricare a terra" il peso sovrastante



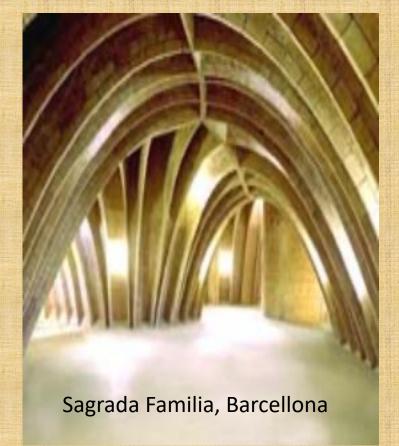


Esiste un modo migliore? Si, la cosiddetta CATENARIA



È la forma di una catenina tenuta per le due estremità Una caratteristica importante della catenaria è che il peso è distribuito uniformemente in ogni suo tratto.

Se prendiamo una catenaria e la rovesciamo, otteniamo un modo migliore di scaricare il peso a terra rispetto all'arco classico.

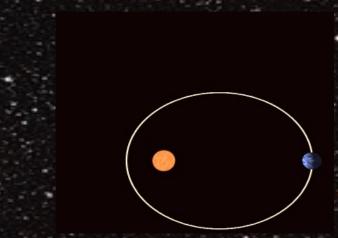


L'arco a catenaria è stato molto usato per esempio di Gaudì, il celebre architetto di Barcellona



Gateway Arch, Saint Louis (Missouri)
Progettato da Eero Saarinen

- La gravità newtoniana funziona bene nella maggior parte dei casi (infatti si studia ancora oggi) ma non sempre.
- Per esempio, non spiega la precessione del perielio di Mercurio

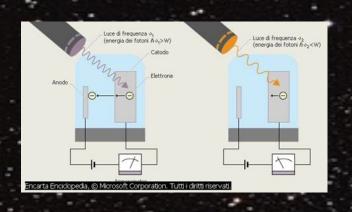


 Inoltre assume che la forza gravitazionale si propaghi istantaneamente (cosa che disturbava lo stesso Newton)

Entra in campo Albert Einstein....



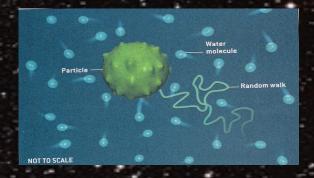
1905: l'annus mirabilis di Einstein

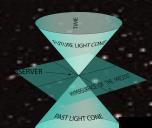


1) Effetto fotoelettrico (Marzo)

2) Il numero di Avogadro (Aprile)

3) Moto Browniano (Maggio)





4) Nuova Elettrodinamica (Giugno) (Relatività Ristretta)



 $E = mc^2$ 5) $E = mc^2$ (Settembre)

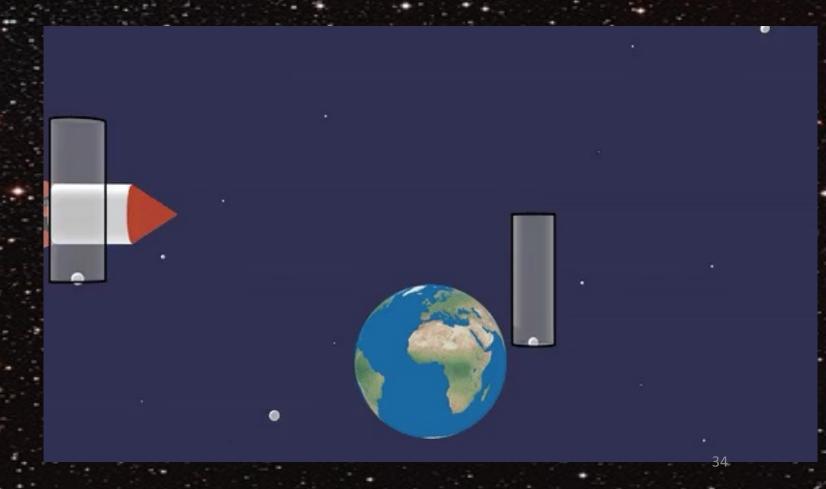
La Relatività ristretta prevede una serie di effetti "strani", ma tutti verificati sperimentalmente.

Spazio e tempo sono legati tra di loro: per esempio, lo scorrere del tempo

dipende dallo stato di moto:

Il tempo sul razzo scorre più lentamente!

Però l'effetto è così piccolo che è ininfluente nella vita quotidiana



Le scoperte di Einstein, e di altri scienziati, ebbero un impatto significativo

nella società, inclusa l'arte.

Picasso, nelle sue opere cubiste, rappresenta i soggetti visti contemporaneamente da diversi punti di vista

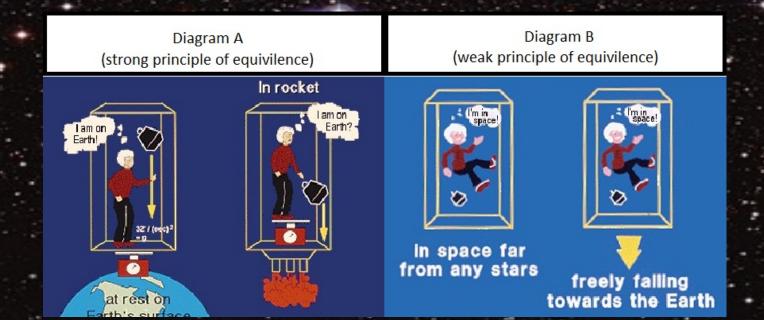


Spazio e tempo si mescolano giocando sul concetto di simultaneità

 Einstein nel 1907 iniziò a lavorare ad nuova una teoria della gravitazione

the happiest thought of my life...

The gravitational field has only a relative existence... Because for an observer freely falling from the roof of a house - at least in his immediate surroundings - there exists no gravitational field.



Einstein nel 1907 iniziò a lavorare ad nuova una teoria della gravitazione

the happie

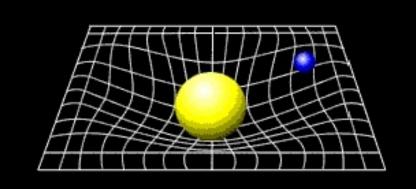
The gravitate observer from the gravitate of the gravitat

se for an nis



La Relatività Generale

- I corpi curvano lo spazio-tempo.
- I corpi in moto seguono il cammino più breve tra due punti dello spazio-tempo curvo.
- La gravità è un effetto geometrico!



 Lo spazio-tempo è descritto dalla geometria non-euclidea (Riemann, Poincaré etc.).

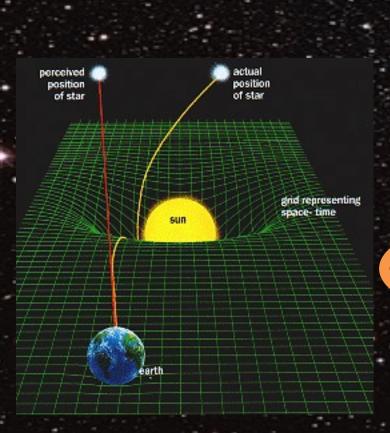
Le Equazioni della Relatività Generale

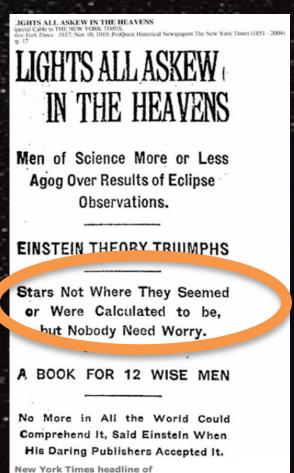
Spacetime tells matter how to move; matter tells spacetime how to curve. (J. A. Wheeler)



 Il calcolo del'avanzamento del perielio di Mercurio è in accordo con le osservazioni (AE 1919)

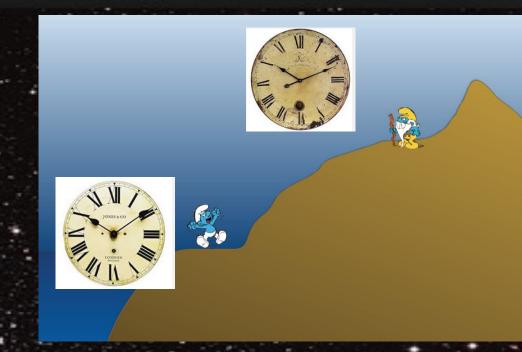
La luce viene deflessa (verificata da Eddington nel 1919)







- Dilatazione del tempo
- ➤ Il tic-toc di un orologio rallenta avvicinandosi alla sorgente del campo gravitazionale.



- È un effetto cruciale nel GPS.
- Se non se ne tenesse conto l'accuratezza dei navigatori peggiorerebbe di 10 km al giorno!

La nuova teoria della gravitazione di Einstein ha probabilmente influenzato una delle opere più famose di Salvador Dalì (oltre che il formaggio molle che aveva mangiato a cena...)



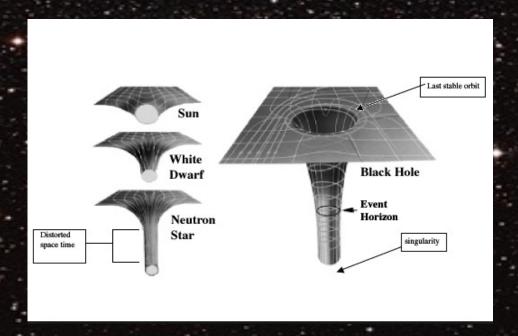
Buchi neri (Schwarzchild 1916) Horizon Telescope (observations done in 2017, images relases in 2022)

Immaginiamo di comprimere una grande quantità di materia in un volume molto piccolo.

La geometria dello spazio-tempo diventa estrema.

Nessuna forza puo' sostenere la materia ed essa collassa in un punto:

si crea una singolarità



Buchi neri: oggetti con un campo gravitazionale così intenso che nemmeno la luce può sfuggirgli

Sono il risultato del collasso di stelle molto massicce (almeno 20 volte la

massa del sole)

Per molto tmpo sono stati considerati "curiosità matematiche"

1992 10 light days SGR A*: un buco nero di circa 4 milioni di masse solari al centro della Via Lattea

Event Horizon Telescope (observations done in 2017, images release in 2022)

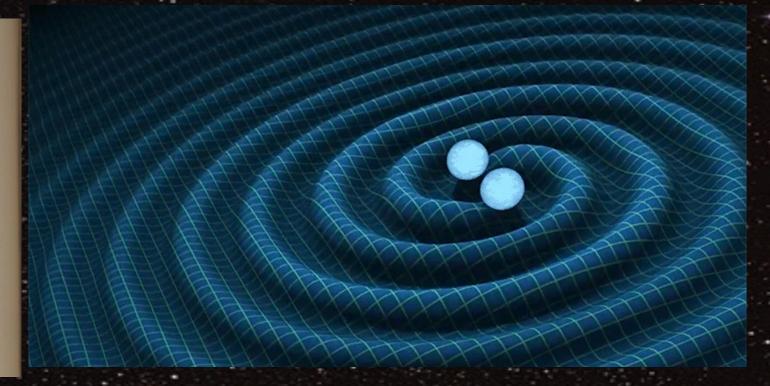
 Onde gravitazionali (AE 1916): increspature dello spaziotempo, che si propagano alla velocità della luce

Näherungsweise Integration der Feldgleichungen der Gravitation.

Von A. Einstein.

Bei der Behandlung der meisten speziellen (nicht prinzipiellen) Probleme auf dem Gebiete der Gravitationstheorie kann man sich damit begnügen, die $g_{\rm a}$, in erster Näherung zu berechnen. Dabei bedient man sich mit Vorteil der imaginären Zeitvariable $x_{\rm a}=it$ aus denselben Gründen wie in der speziellen Relativitätstheorie. Unter \circ erster Näherung \circ ist dabei verstanden, daß die durch die Gleichung

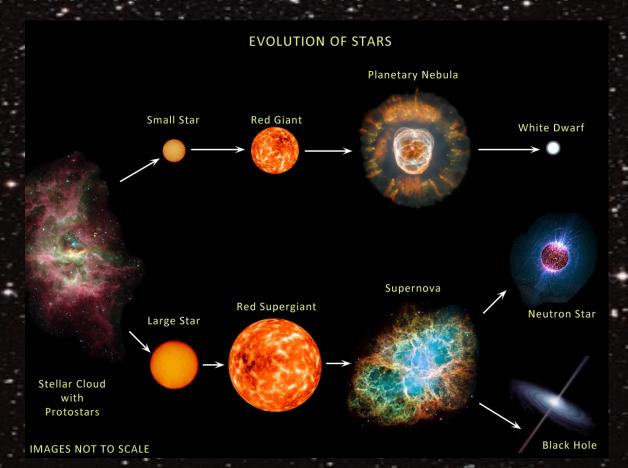
$$g_{ss} = -\delta_{ss} + \gamma_{ss} \tag{1}$$



- Sono le soluzione "perturbative" delle Equazioni della RG, in assenza di materia: $T_{\mu\nu}=0$.
- Sono prodotte dall' accelerazione di masse

Sorgenti di onde gravitazionali

Data la debolezza delle onde gravitazionali è necessario considerare corpi celesti molto grandi e che si muovono a velocità elevate: buchi neri e stelle di neutroni.



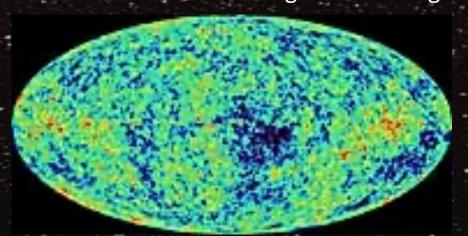


Sistemi binari fattti di buchi neri e/o stelle di neutroni



Un cucchiaino di materia peserebbe quanto l'intera popolazione umana! Basta una "montagnola di 1 mm per produrre un segnale osservabile!

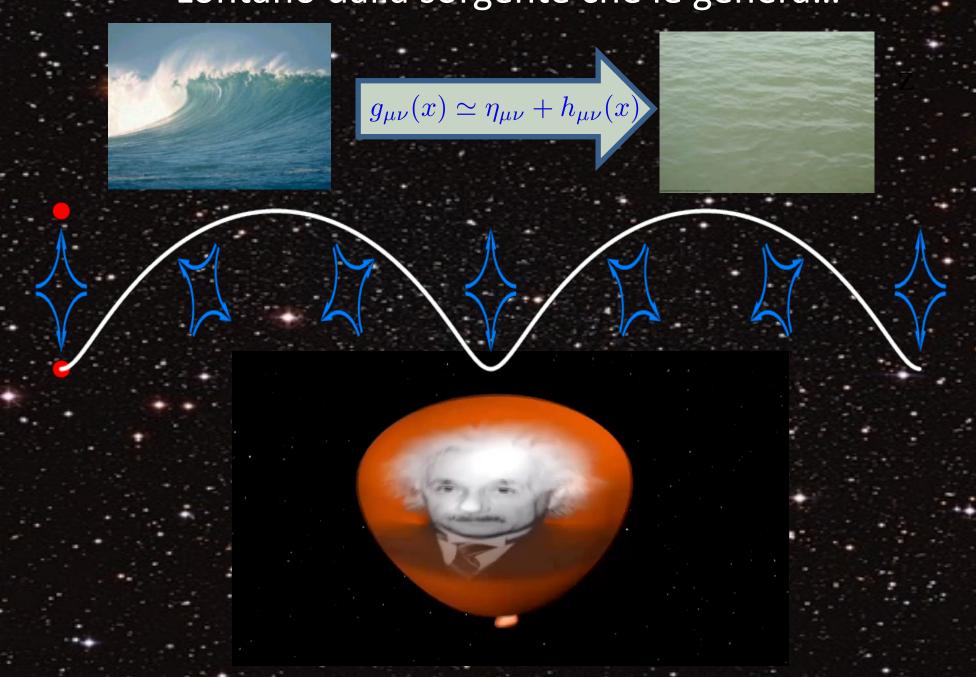
"Rumore di fondo" di origine cosmologica



Come osservare le onde gravitazionali



Lontano dalla sorgente che le genera...



50 e piu' anni di lavoro e progressi



60': Joe Weber pioneering work

Since the pioneering work of Joseph Weber in the '60, the search for Gravitational Waves has never stopped, with an increasing effort of manpower and ingenuity:



90': Cryogenic Bars



Edoardo Amaldi & Guido Pizzella



2000' - : Large Interferometers

L'interferometro Michelson dopo un secolo ...

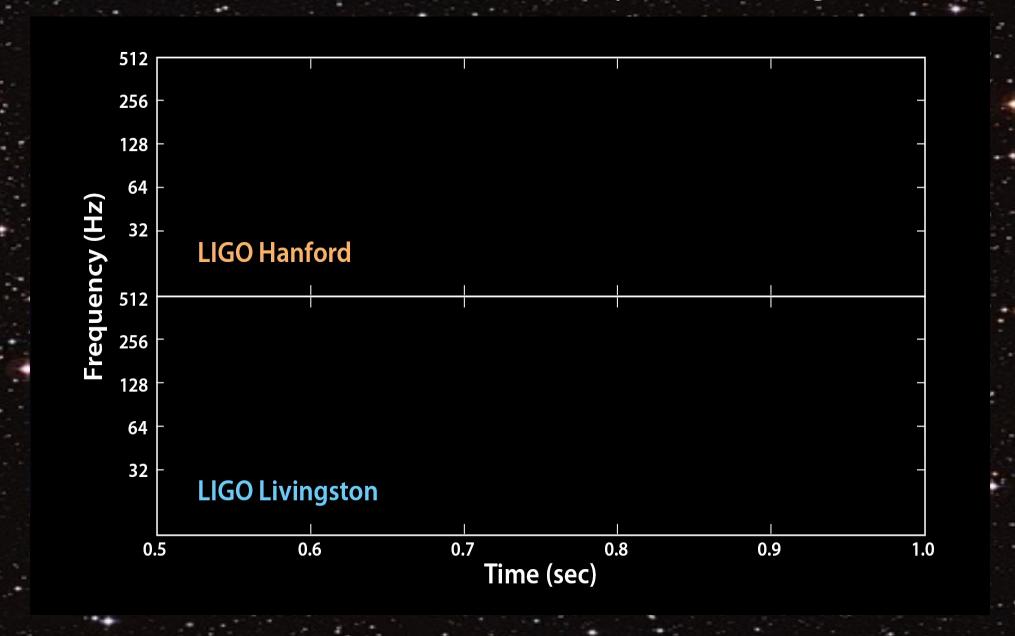
Da qualche anno tre grandi rivelatori di onde gravitazionali sono "in ascolto"

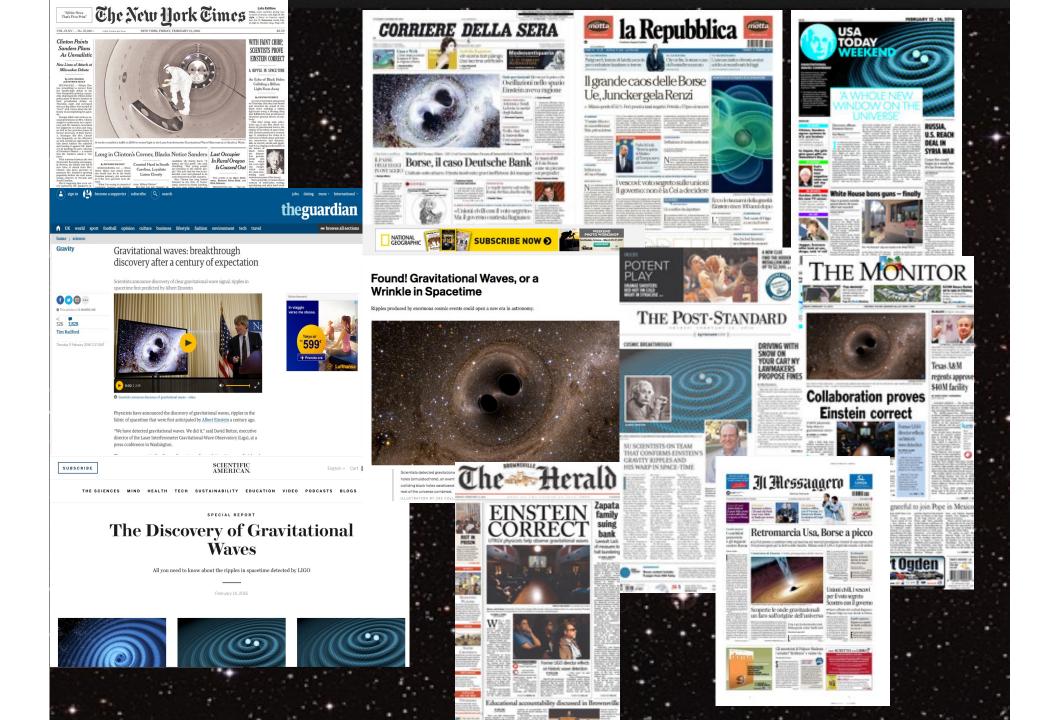


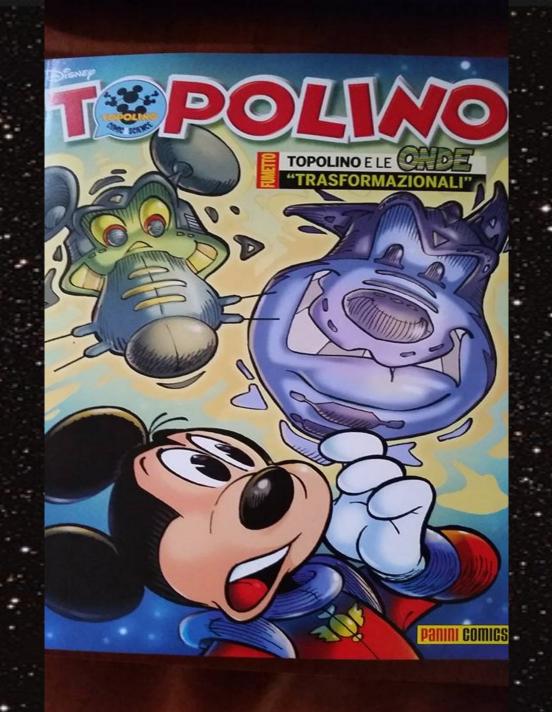




Il 15 settembre 2015 è stata rivelata la prima onda gravitazionale

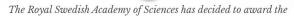






"For the greatest benefit to mankind"

Alpea Nodel



2017 NOBEL PRIZE IN PHYSICS

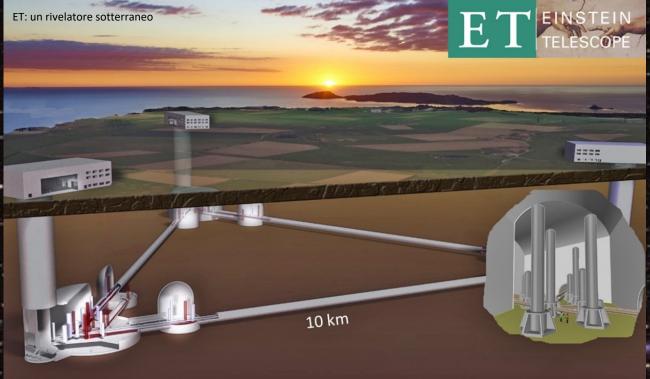


Rainer Weiss Barry C. Barish Kip S. Thorne

"for decisive contributions to the LIGO detector and the observation of gravitational waves"

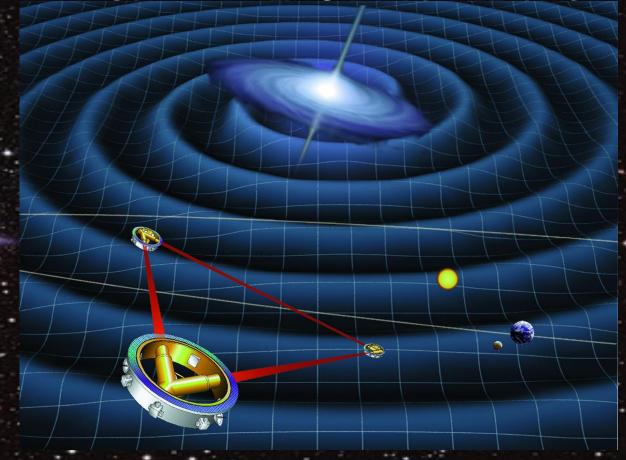
Nobelprize.org

Il futuro è adesso!



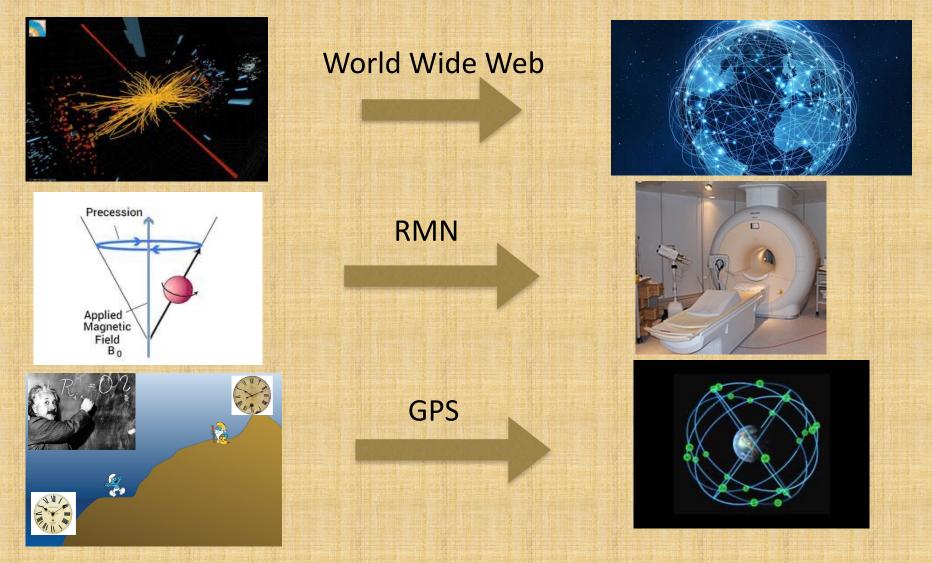


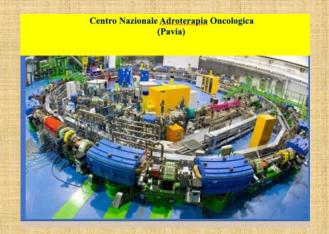




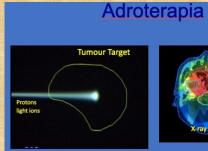
Entrambi entreranno in funzione intorno al 2035

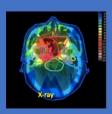
Capire come è fatto e come funziona l'Universo è una necessità per l'essere umano, ma è anche alla base di innumerevoli avanzamenti tecnologici (con impatti formidabili sulla vita di tutti i giorni)

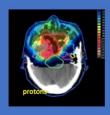




Adroterapia



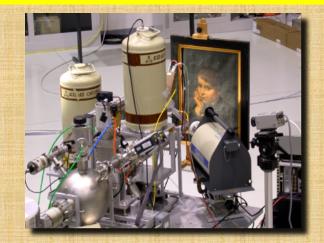






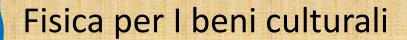
Medical Imaging





Analisi chimico-fisica dei beni culturali

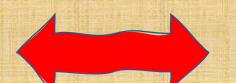




Composizione

Caratterizzazione

Datazione

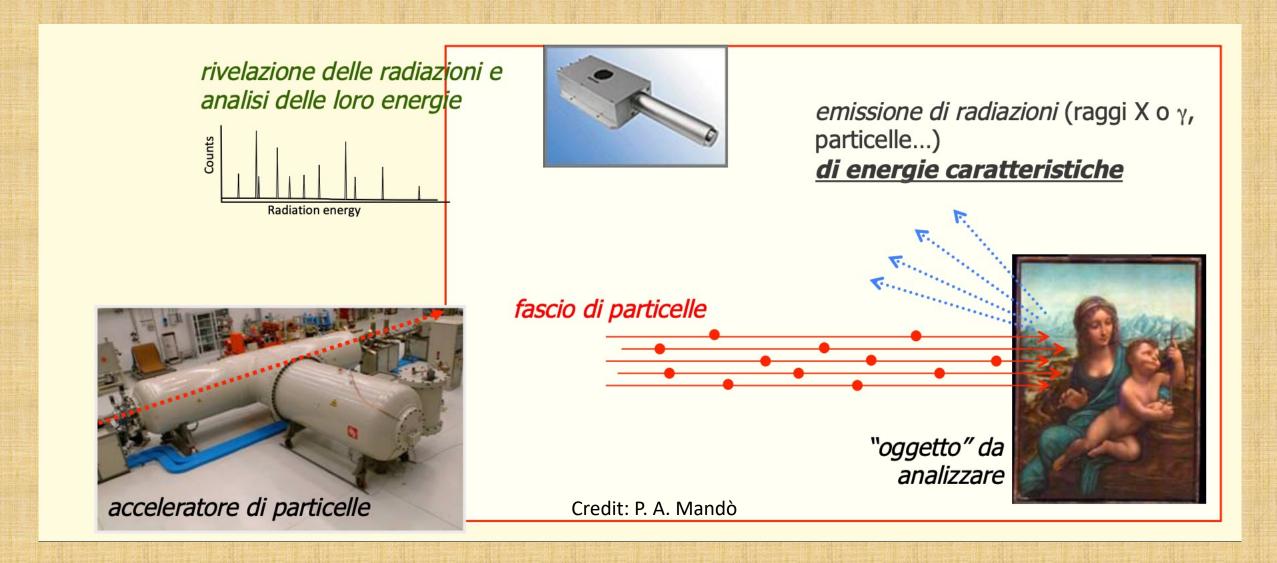


Storici dell'arte

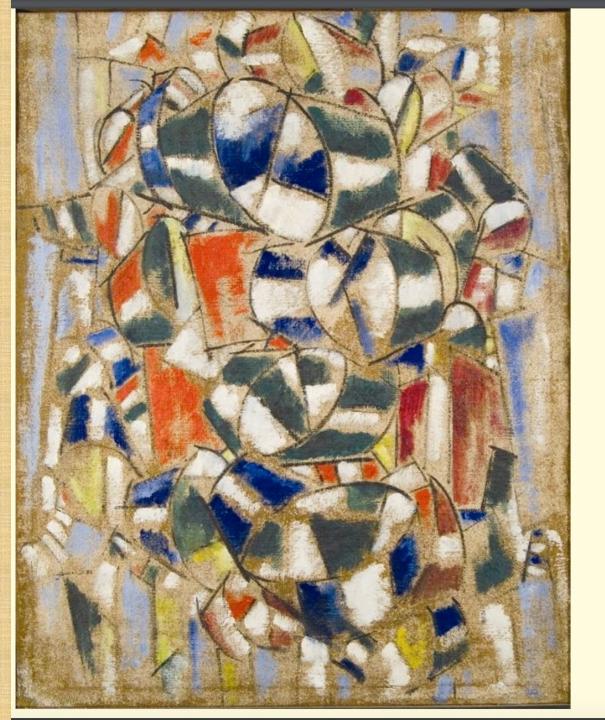
Archelogici

Restauratori

Analisi della composizione dei materiali tramite fasci di particelle (es protoni)



Tecnica completamente non invasiva (nessun danno può essere prodotto)



Fernand Léger, Contraste de Formes

olio su tela, 92x73 cm

si presumeva dipinto nel 1913-14

acquistato da Peggy Guggenheim per la Venice Foundation alla fine degli anni '60

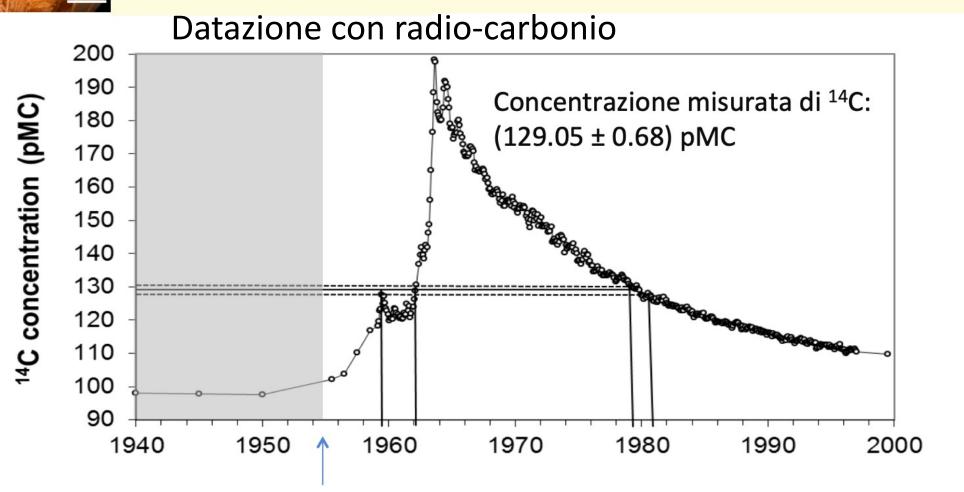
mai esposto al pubblico a causa di sospetti subito insorti che si trattasse di un falso

(notevolissimo esempio di correttezza)

Credit: P. A. Mandò



La tela era stata prodotta con piante di cotone tagliate nel 1959, o 1962, o 1979-80



morte di Léger → il dipinto è <u>falso</u>

È chiaro che scienza e arte sono due mondi comunicanti, che interagiscono e si influenzano l'un l'altro.

Due strade parallele verso la comprensione del mondo, con frequenti intersezioni

L'arte fa da ponte tra i concetti scientifici e il pubblico e la scienza ispira l'innovazione artistica.





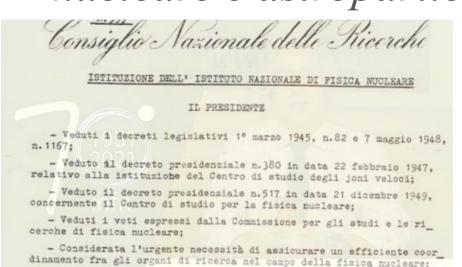
Grazie per l'attenzione!

Istituto Nazionale di Fisica Nucleare

•Dal sito web dell' INFN:

L'INFN è l'ente pubblico nazionale di ricerca, vigilato dal Ministero dell'Università e della Ricerca (MUR), dedicato allo studio dei costituenti fondamentali della materia e delle leggi che li governano. Svolge attività di ricerca, teorica e sperimentale, produtti della materia e astroparticeli.

INFN



Gilberto Bernardini ed Edoardo Amaldi



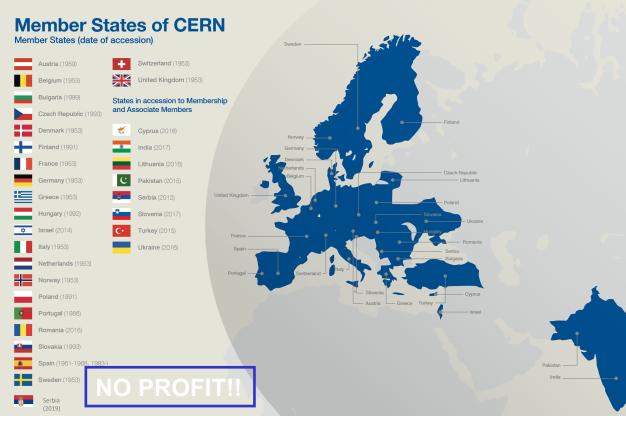
II CERN

29 Settembre 1954: 12 paesi europei tra cui l'Italia costituiscono il CERN (organizzazione europea per la ricerca nucleare), sul confine fra Francia e Svizzera vicino Ginevra



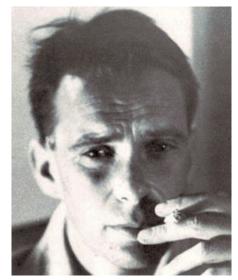
Edoardo Amaldi, fondatore del CERN







L'idea di far scontrare particelle fu del fisico austriaco Bruno Touscheck (1960)



Touscheck lavorava a Roma come ricercatore INFN, con il sostegno del solito Amaldi

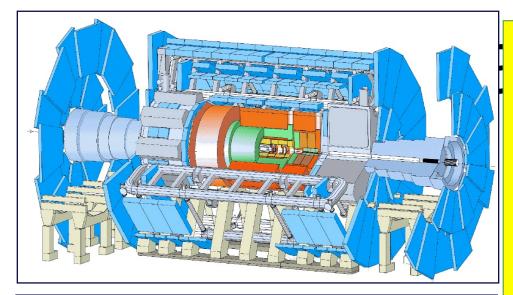
Il primo acceleratore di particelle basato su questa idea fu realizzato a Frascati e chiamato AdA (Anello di accumulazione)

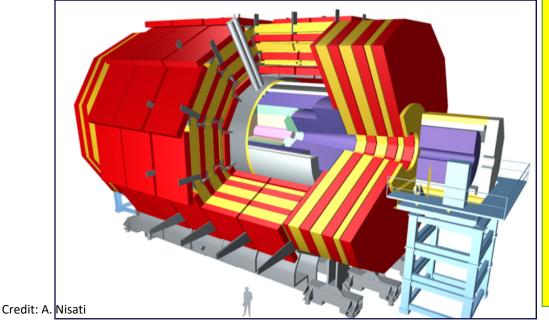


Ada era anche il nome della zia di Touscheck, che viveva sui Colli Albani



Rivelatori per la "caccia"







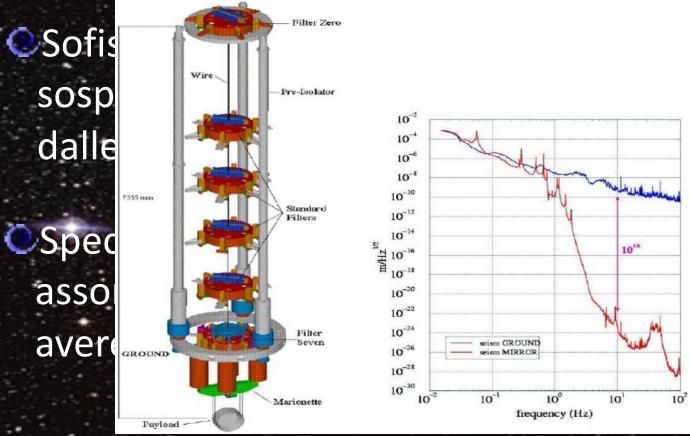
- Rivelatore = "fotocamera" che scatta 40 milioni di "foto" al secondo da ~ 100 Megapixel ognuna
- Si fa una prima selezione foto, *online*: 100,000/sec, e la si invia ad una *farm* di Personal Computer (PC)
- Ogni secondo, una *farm* di PC analizza e registra le ~1000 "fotografie" *piu 'interessanti* (eventi)
- →~10 milioni GB/anno (3 milioni di DVD/anno) vengono distribuiti nei Laboratori e nelle Università in giro per il mondo! Italia inclusa!



Big Scary Laser

Do not look Into beam with remaining eye

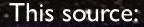
I piu' grandi sistemi di vuoto esistenti al mondo



Laser molto potenti!

Nonostante l'incredibile sensibilità degli strumenti, le onde gravitazionali sono immerse

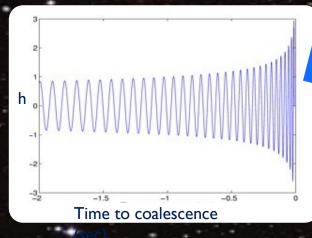
nel rumore str



Binary system

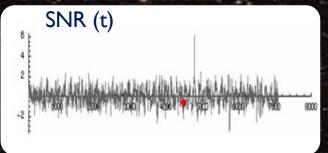


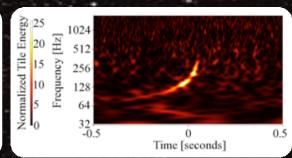
Produces this waveform:



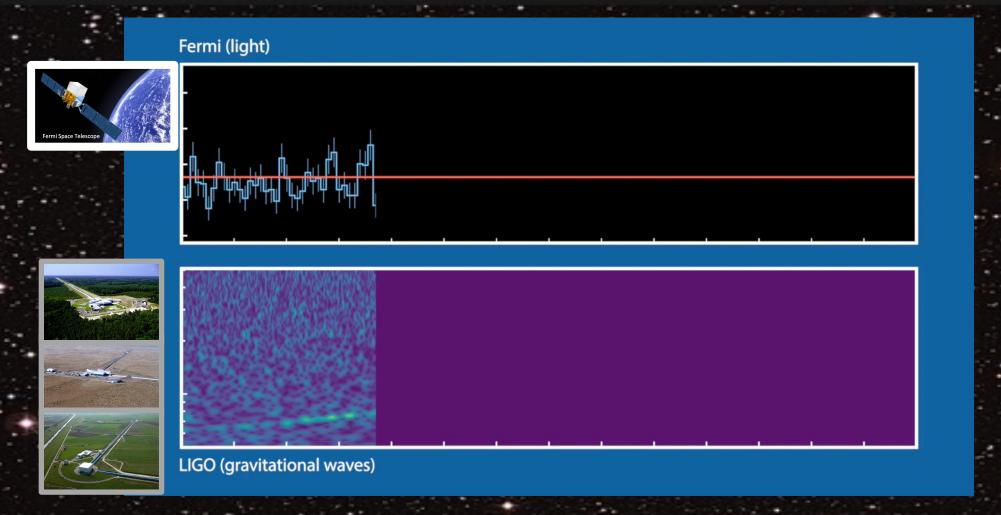


L;'estrazione del segnale dal rumore richiede tecniche molto raffinate



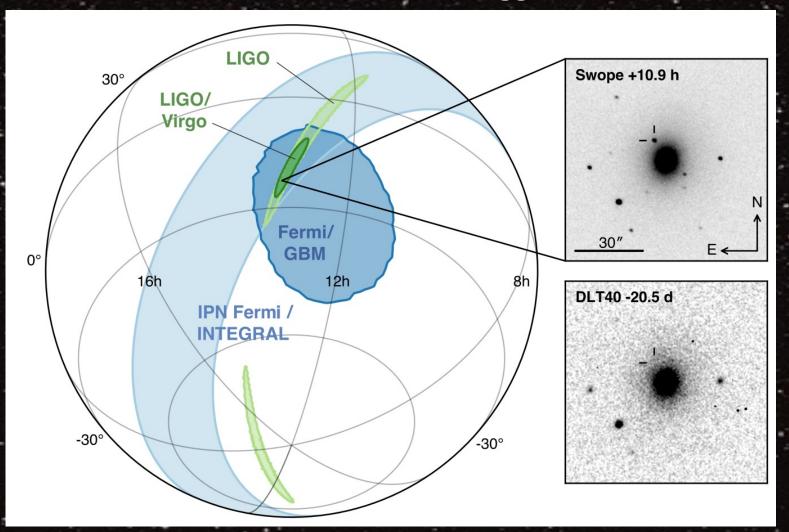


matched filtering or excess power

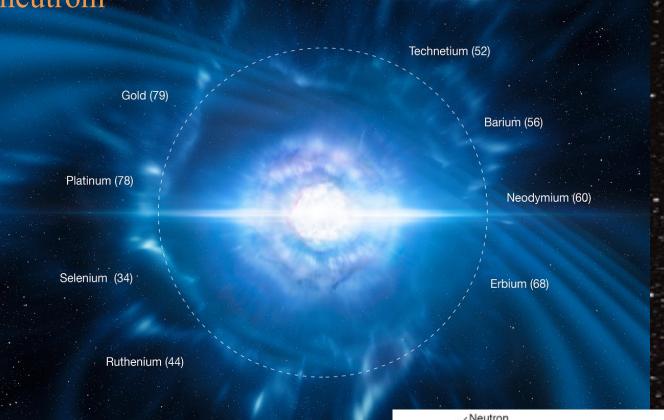


Onda gravitazionale, compatibile con una fusione di due stelle di neutroni, a distanza di 130.000.000 di anni luce, osservata in coincidenza temporale con un gamma-ray burst! Oltre 100 telescopi si sono messi ad osservare la zona di cielo compatibile con la direzione dell'onda gravitazionale e dopo poche ore una "controparte elettromagnetica" e` stata effettivamente individuata (nella galassia NGC 4993)



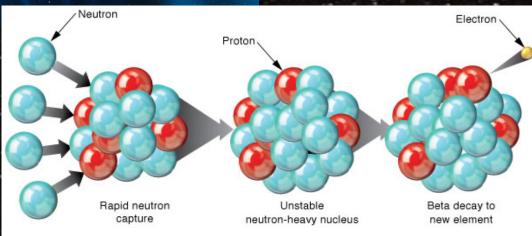


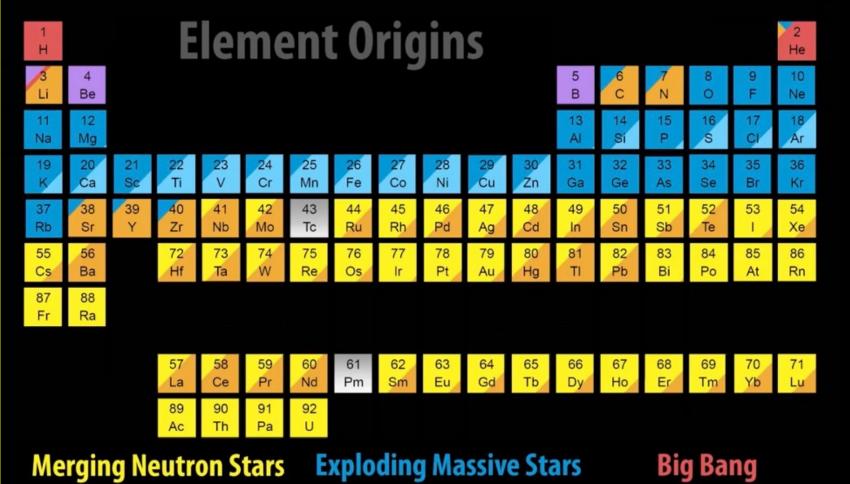
Kilonova: analogo di una supernova per una fusione di stelle di neutroni



Si pensa che siano la fucine con cui l'universo produce elementi pesanti, come l'oro

Il meccanismo: cattura rapida di neutroni da parte dei nuclei, a formare nuclei più pesanti.





Exploding White Dwarfs Cosmic Ray Fission

Based on graphic created by Jennifer Johnson



Dying Low Mass Stars

The advanced GW detector network

