### **Fisica Teorica all'INFN** tra passato, presente e futuro

#### 4 NOVEMBRE 2022, ORE 11:00

95

infr

Aula A1-A2, Dipartimento di Scienze Odontostomatologiche e Maxillo Facciali Sapienza Università di Roma Via Caserta 6 - Roma

Interverranno A. Zoccoli, F.Piccinini, L. Maiani, S. De Curtis, F. Maltoni, F. De Fazio, M. Colonna, A. Urbano, M. Bianchi, A. Bassi, G. Parisi

k di : Nina J. Kors

and the Party of Street of

ROB QUE QUEB Q1

programma completo su https://agenda.infn.it/event/33054/

Comitato organizzatore: C. M. Becchi, M. Ciuchini, S. De Curtis, A. Lerda, L. Maiani, G. Martinelli, F. Piccinini LSMIFT = LSM + SCi

Comitato organizzatore locale: A. Nisati, L. Silvestrini

# Astro-particle physics and Cosmology

### Alfredo Urbano

### Sapienza University of Rome INFN, sez. di Roma



### L'esperimento Conversi-Pancini-Piccioni



Marcello Conversi





Ettore Pancini Oreste Piccioni



Edoardo Amaldi



Da "I ragazzi di via Giulia," RAI Cinema e DocArt

L'esperimento Conversi-Pancini-Piccioni

Il "Modello Standard" degli anni '30: elettrone, protone, neutrone, positrone, neutrino e "mesotrone"

PHYSICAL REVIEW VOLUME 71, NUMBER 3

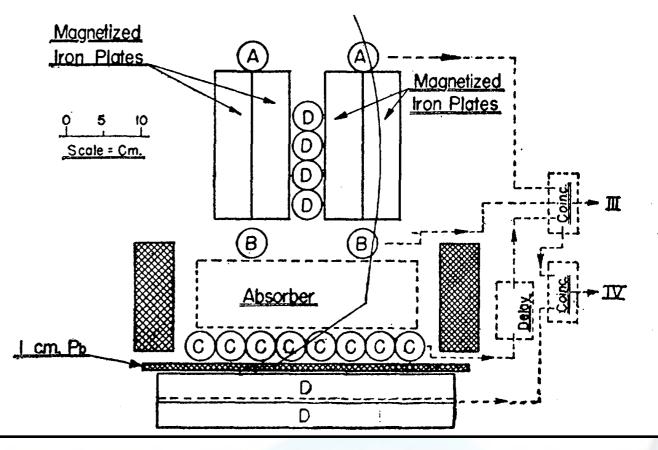
FEBRUARY 1, 194

#### On the Disintegration of Negative Mesons

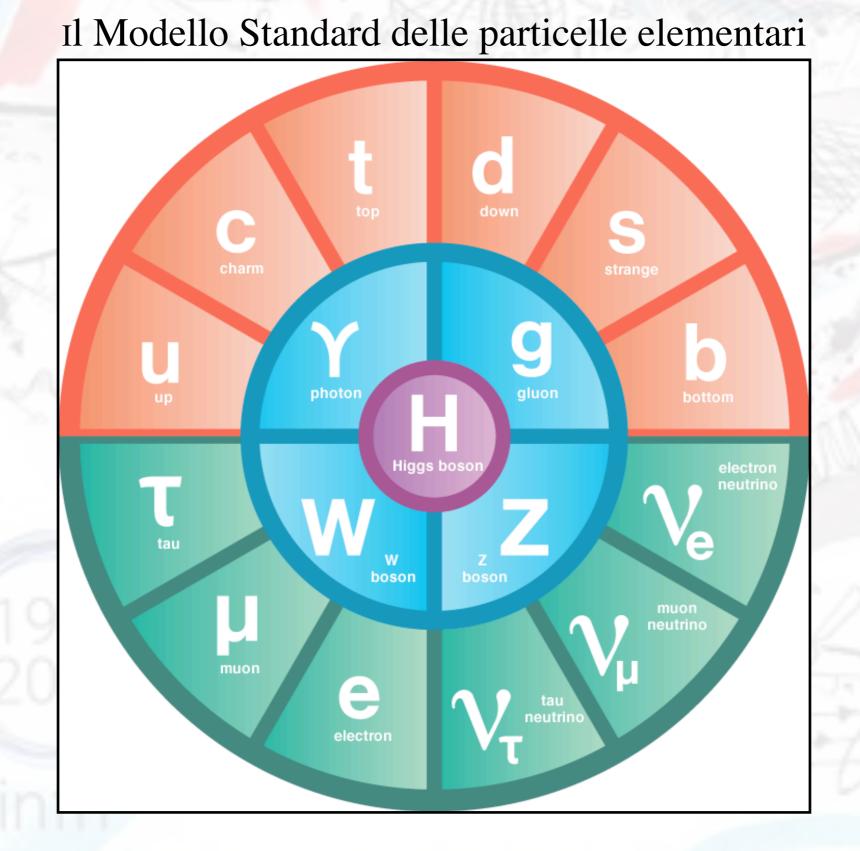
M. Conversi, E. Pancini, and O. Piccioni\*

Centro di Fisica Nucleare del C. N. R. Istituto di Fisica dell'Università di Roma, Italia

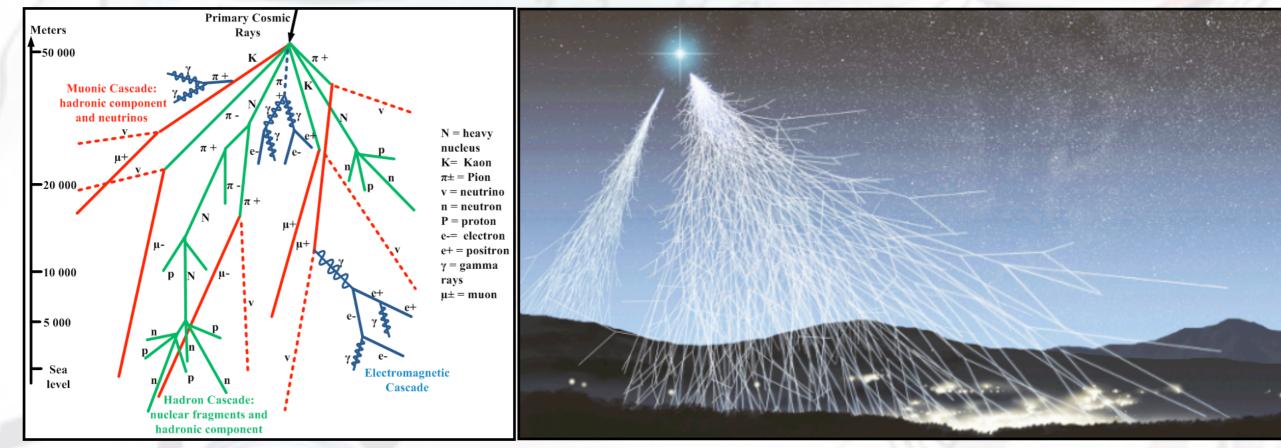
December 21, 1946



## L'esperimento Conversi-Pancini-Piccioni



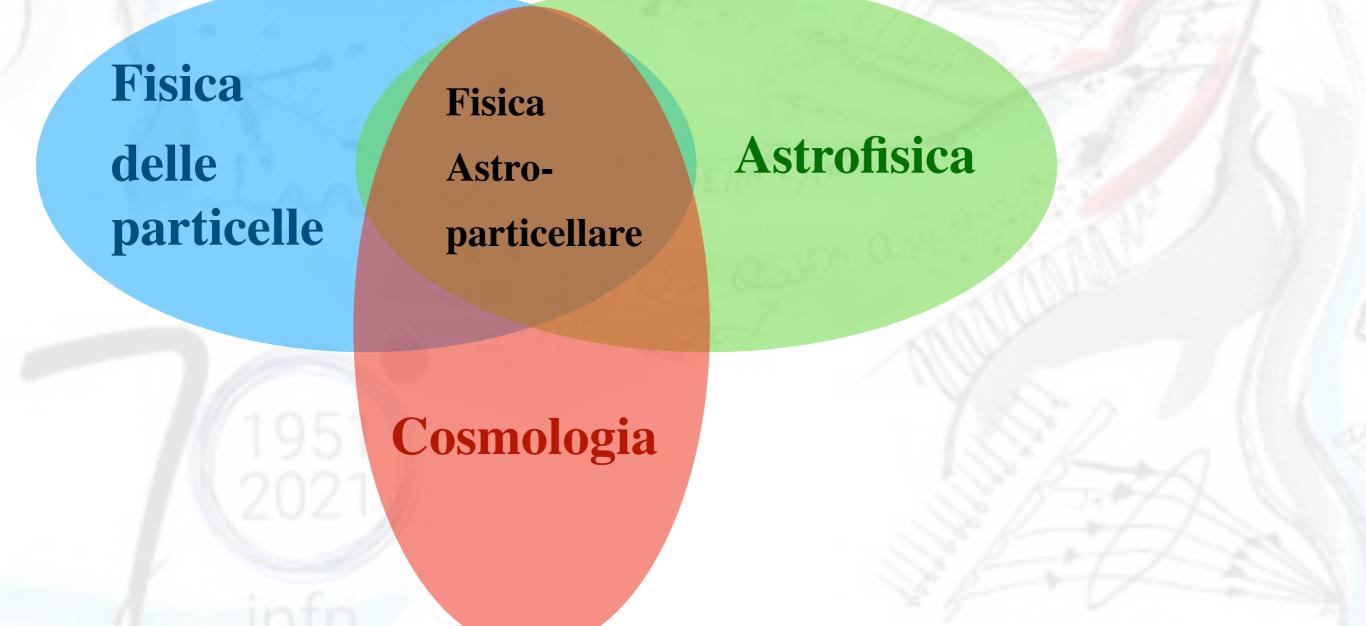
# L'esperimento Conversi-Pancini-Piccioni Un esempio di sinergia tra fisica astroparticellare e fisica delle particelle



INFN (exp.) ARGO-YBJ MACRO AGILE, PAMELA, Fermi, AMS-02 Auger CTA

# Dal 1951 al 2021

Questa sinergia, nel corso dei decenni, si è evoluta ed ha iniziato a giocare un ruolo sempre più fondamentale e determinante nella nostra comprensione e descrizione dell'Universo.



# Un esempio: la fisica dei neutrini

Predizione teorica di Pauli	Prima evidenza sperimentale $\bar{\nu}_e$	$ u_{\mu}$	Anomalia neutrini solari	super-K, oscillazione neutrini atmosferici	SNO, oscillazione neutrini solari	
1930	1956	nı ne ar nı m	1964 Discrepanza tra il umero osservato di eutrini elettronici che rrivano sulla Terra e il umero predetto da nodelli teorici ell'interno del Sole	1998 Discrepanza fra i valori predetti dalla teorie e i valori osservati, per i rapporti fra i numeri di neutrini elettronici e neutrini muonici	2001	
		BC CU	<b>IFN (exp.)</b> OREX UORE_CUP U@FNAL	$m_2^2 \rightarrow \infty$	$10^{-3} eV^2$ atm	$m^{2}$ $m^{2}$ $m_{2}^{2}$ $m_{2}^{2}$ $m_{1}^{2}$ $m_{1}^{2}$ $m_{1}^{2}$ $m_{1}^{2}$ $m_{2}^{2}$ $m_{3}^{2}$ $m_{3}^{2}$ $m_{3}^{2}$ $m_{3}^{2}$ $m_{3}^{2}$

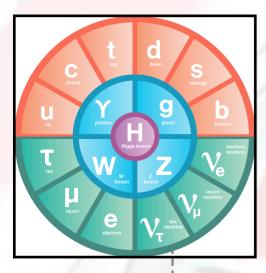
### Un esempio: la fisica dei neutrini

 $\sum m_{\nu} < 0.12 \text{ eV}$ 

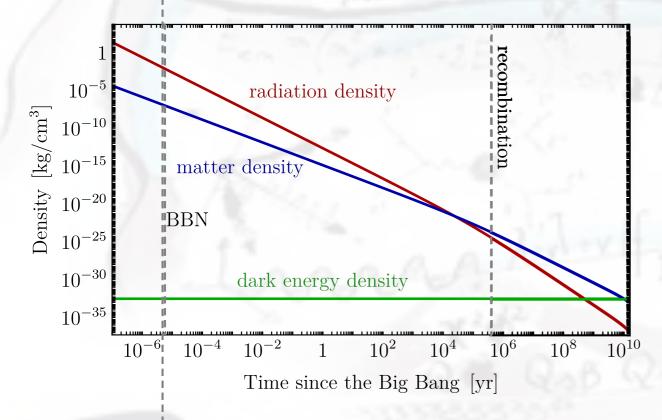
Nel **modello cosmologico standard** il nostro Universo si è evoluto, espandendosi, attraverso una serie di fasi in cui la densità di energia è stata, in successione, dominata prima da particelle relativistiche (radiazione), poi da particelle non-relativistiche (materia) ed infine dalla energia del vuoto (costante cosmologica).

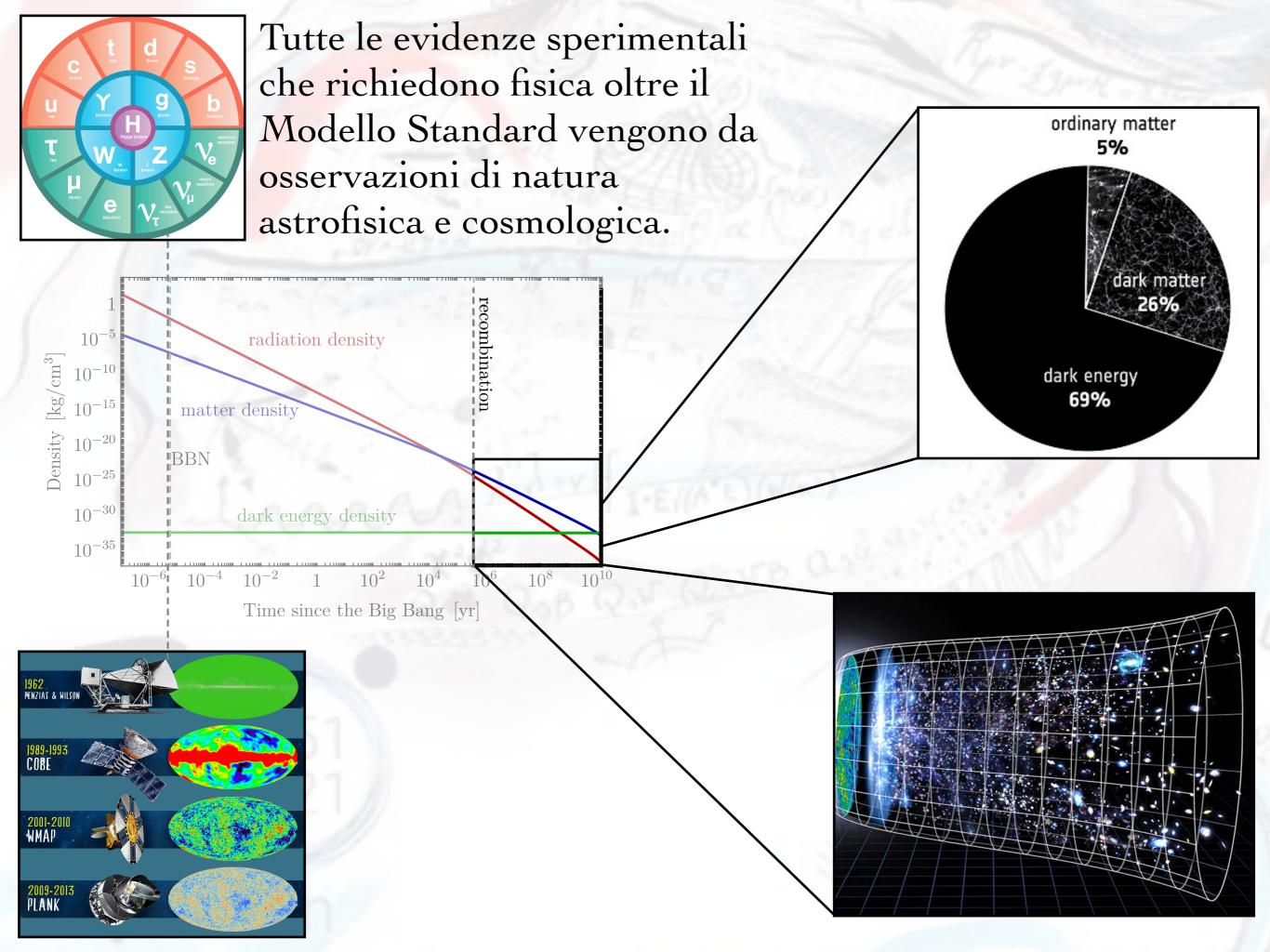
Fotoni e neutrini popolano copiosamente l'Universo primordiale in radiazione.  $10^{-5}$ radiation density Nonostante le loro deboli interazioni,  $\mathrm{cm}^{3}$ i neutrini giocano un ruolo chiave in  $10^{-10}$ cosmologia. [kg/  $10^{-15}$ matter density Density  $10^{-20}$ **EARLY UNIVERSE:** BBN  $10^{-25}$ Le interazioni dei neutrini possono  $10^{-30}$ convertire protoni in neutroni e dark energy density viceversa: hanno un ruolo cruciale nella  $10^{-35}$ nucleosintesi primordiale.  $10^{-2}$  $10^{-6}$  $10^{-4}$  $10^{2}$  $10^{4}$  $10^{6}$  $10^{8}$  $10^{10}$ Time since the Big Bang [yr] LATE UNIVERSE:

A causa della loro massa, ad un certo punto diventano non-relativistici e contribuiscono alla densità di materia (alterano formazione delle strutture e la relazione distanza-redshift).



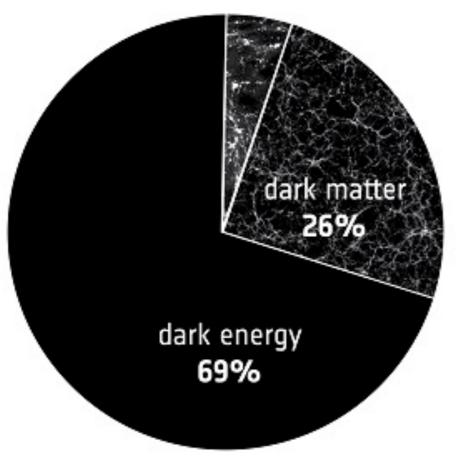
Tutte le evidenze sperimentali che richiedono fisica oltre il Modello Standard vengono da osservazioni di natura astrofisica e cosmologica.





L'analisi e l'interpretazione dei dati riguardanti le anisotropie della radiazione cosmica di fondo (CMB) ha mostrato come la densità di energia del nostro Universo sia per il **26%** nella forma di **Materia Oscura**, per il **5%** nella forma di **materia ordinaria** e per il restante **69%** nella forma di **Energia Oscura**.

ordinary matter 5%



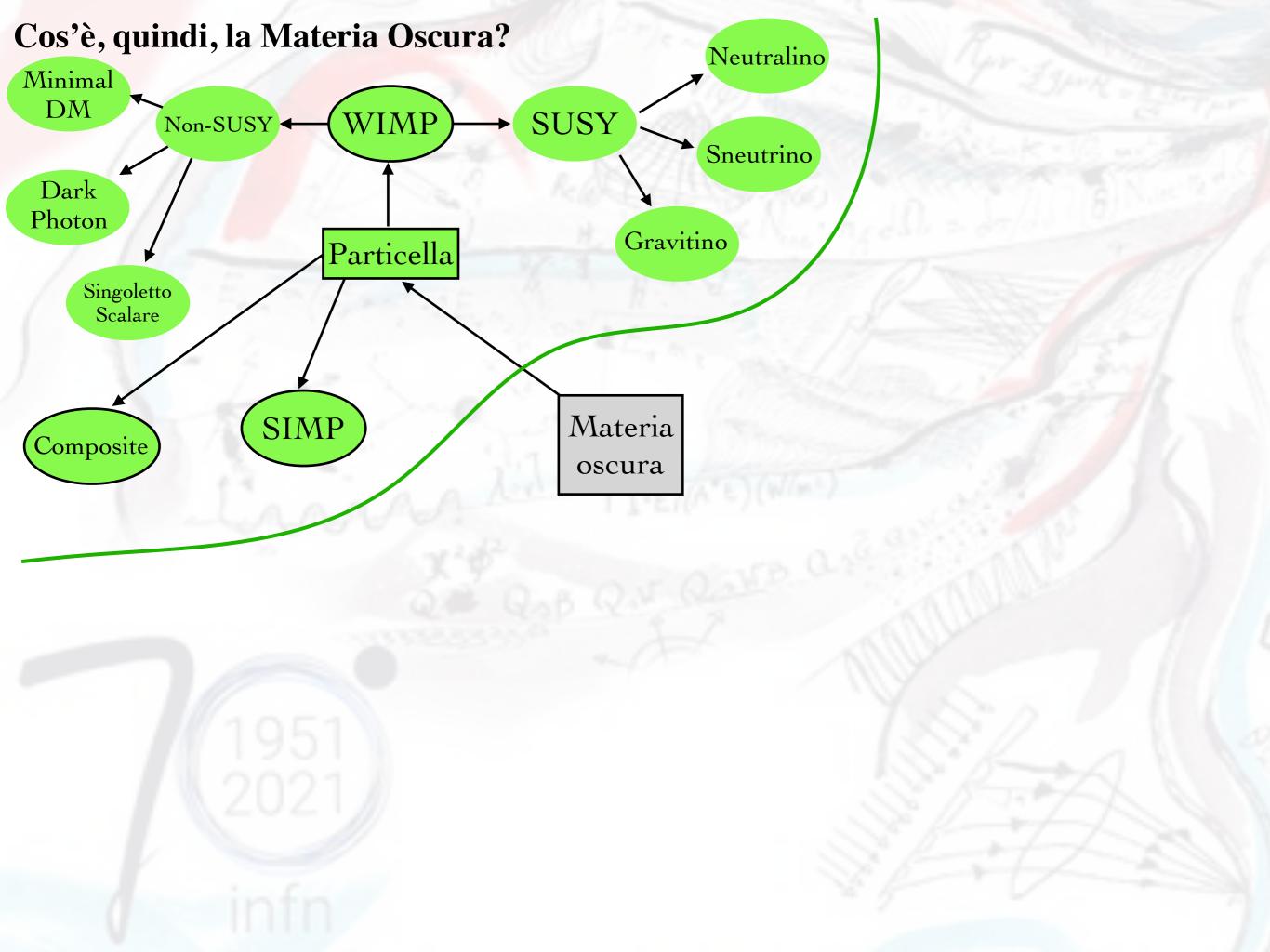
Con Materia Oscura si definisce un'ipotetica componente di materia che, diversamente dalla materia conosciuta, non emetterebbe radiazione elettromagnetica ed è attualmente rilevabile solo in modo indiretto attraverso i suoi effetti gravitazionali.

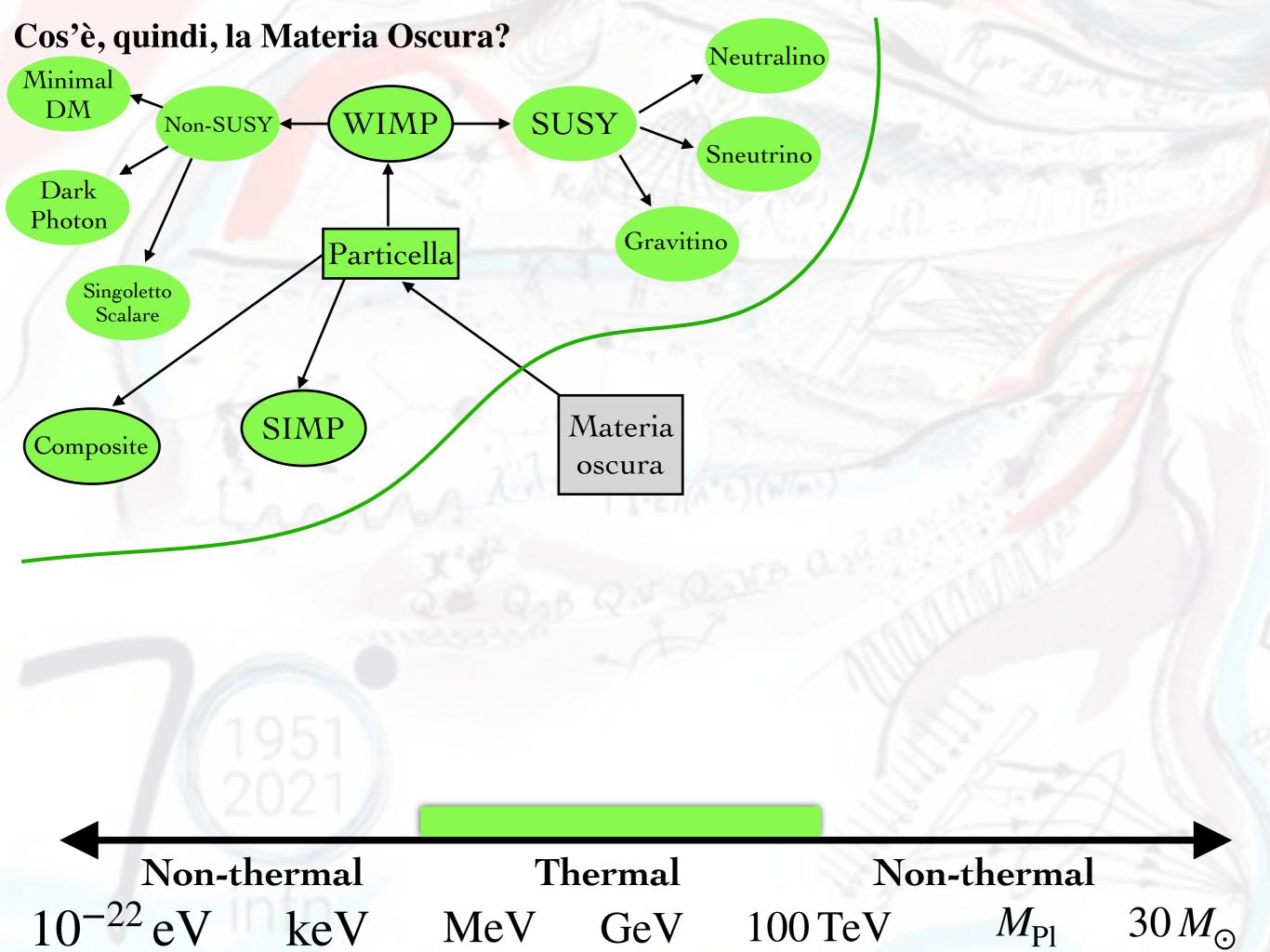
> "It cannot be seen, cannot be felt, Cannot be heard, cannot be smelt, It lies behind stars and under hills, And empty holes it fills."

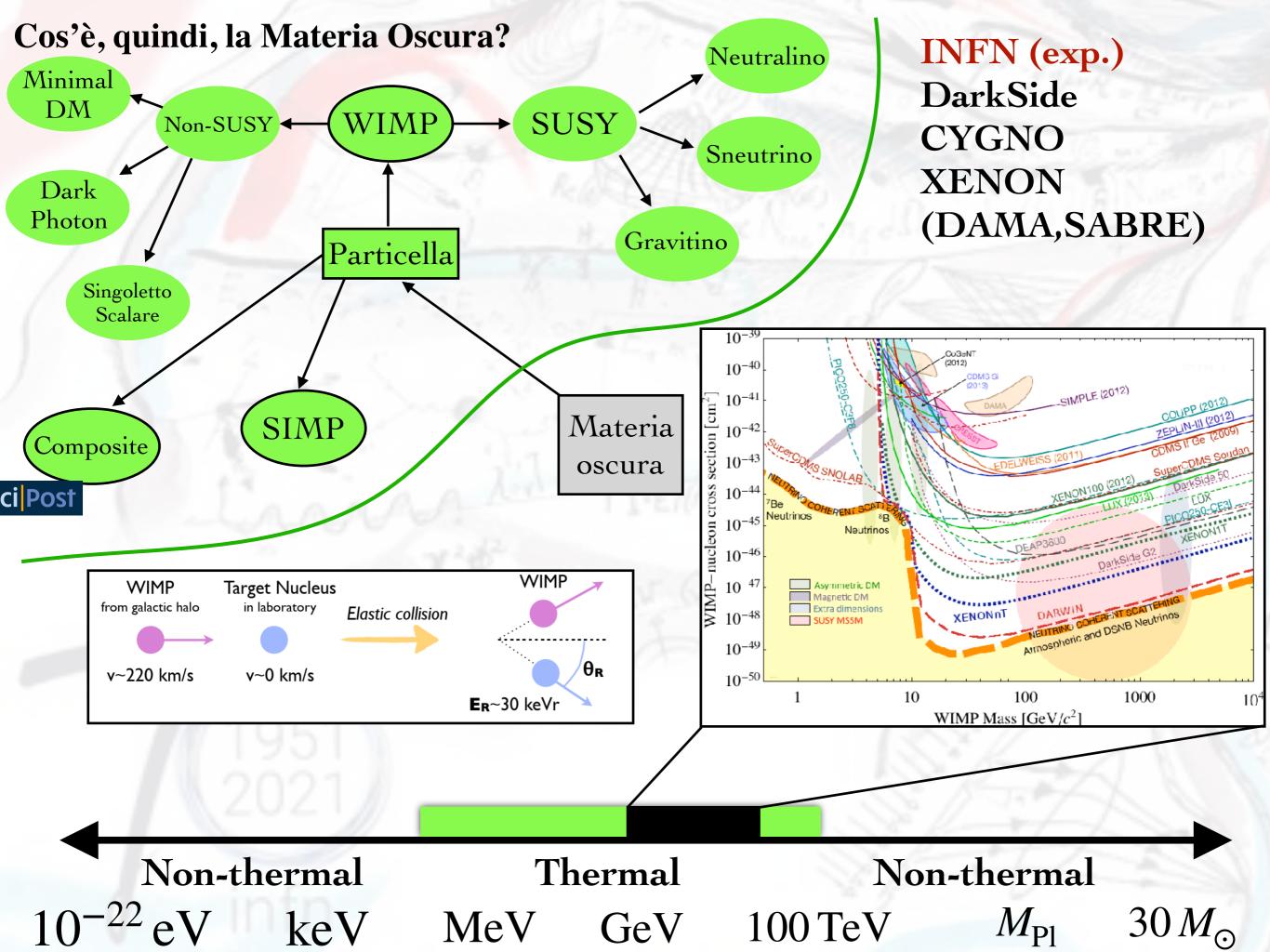
J.R.R. Tolkien, The Hobbit.

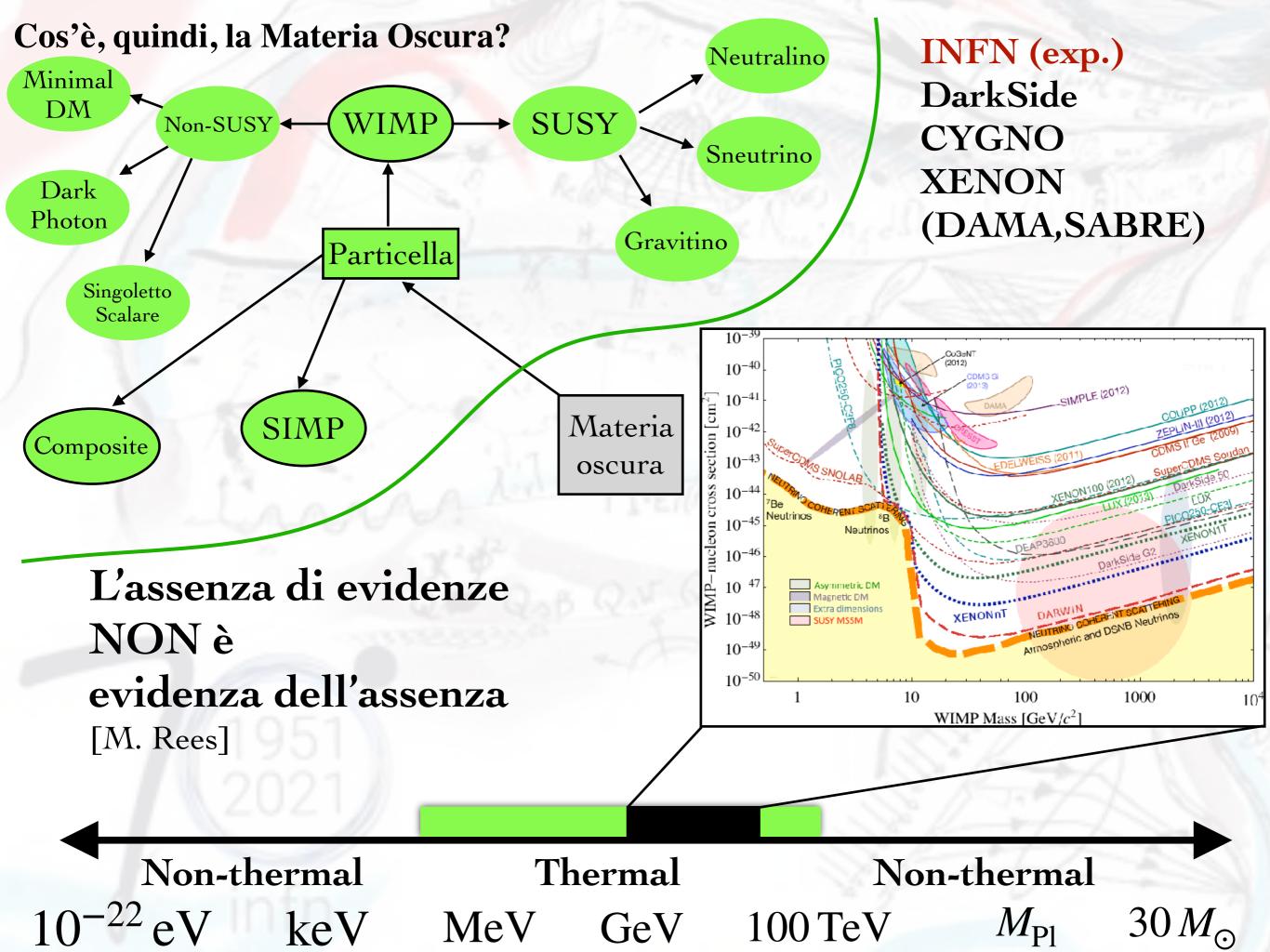
Non è possibile spiegare la Materia Oscura nel contesto offerto dal Modello Standard delle particelle elementari.

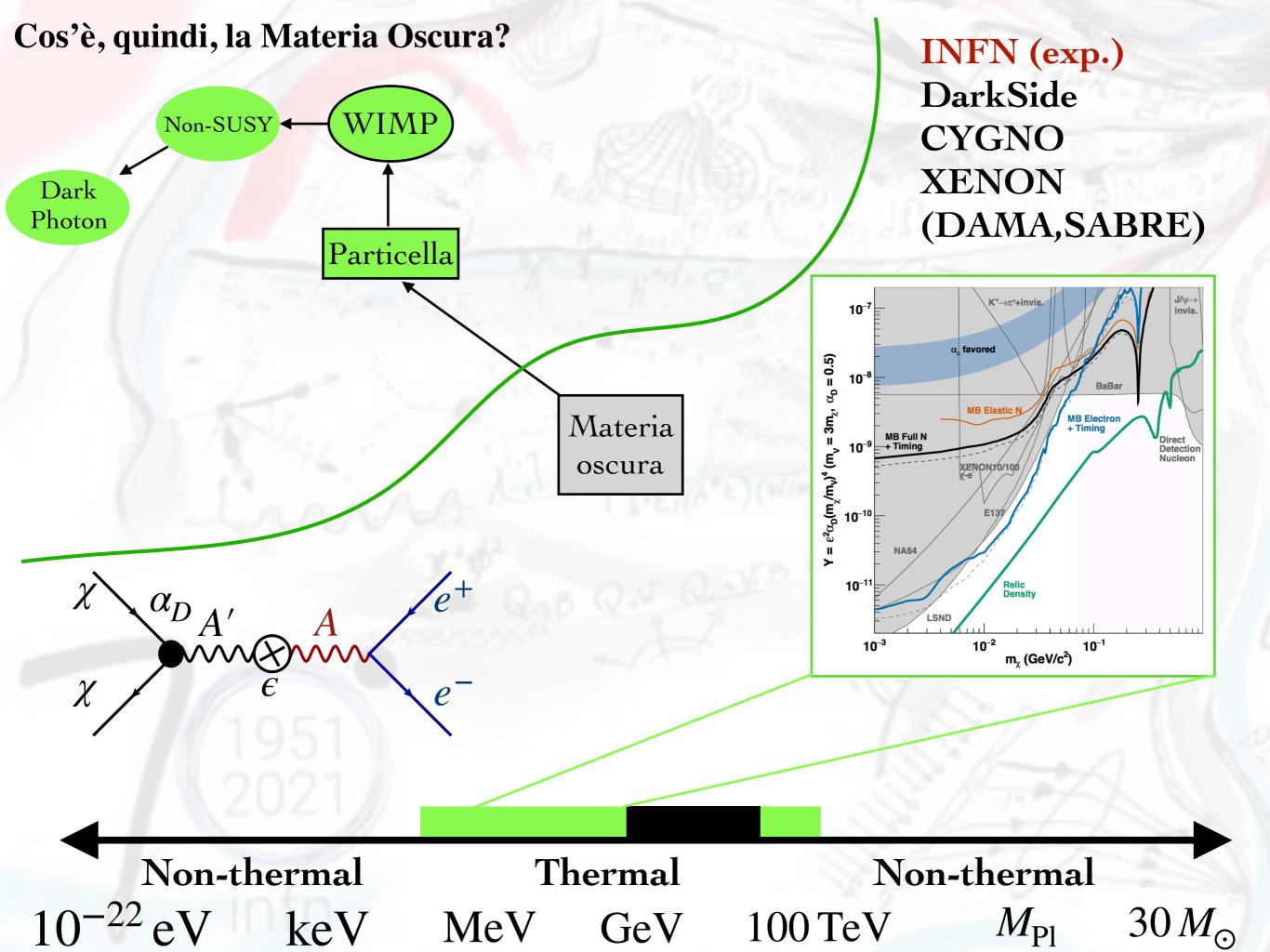
Cos'è, quindi, la Materia Oscura?

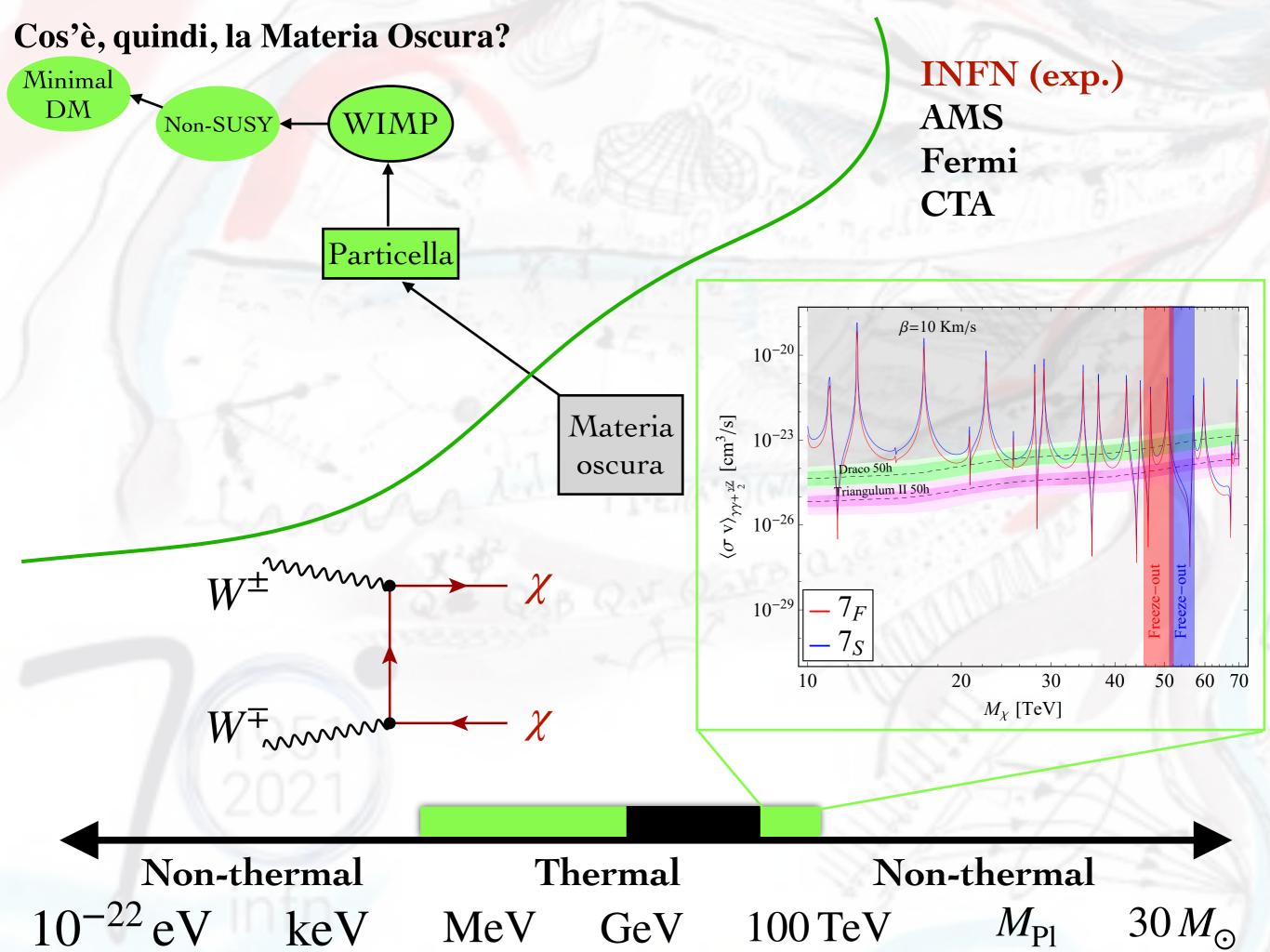


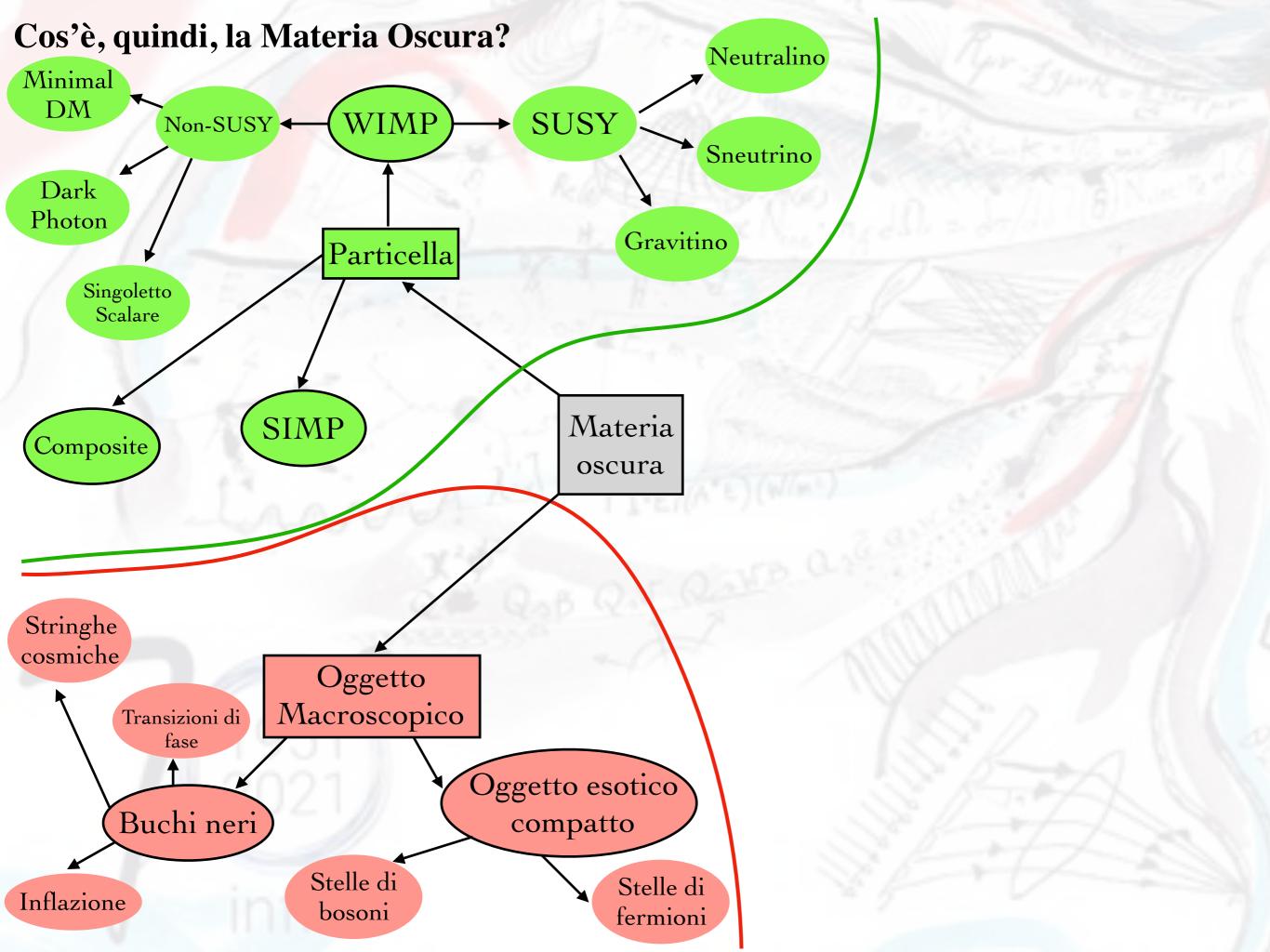




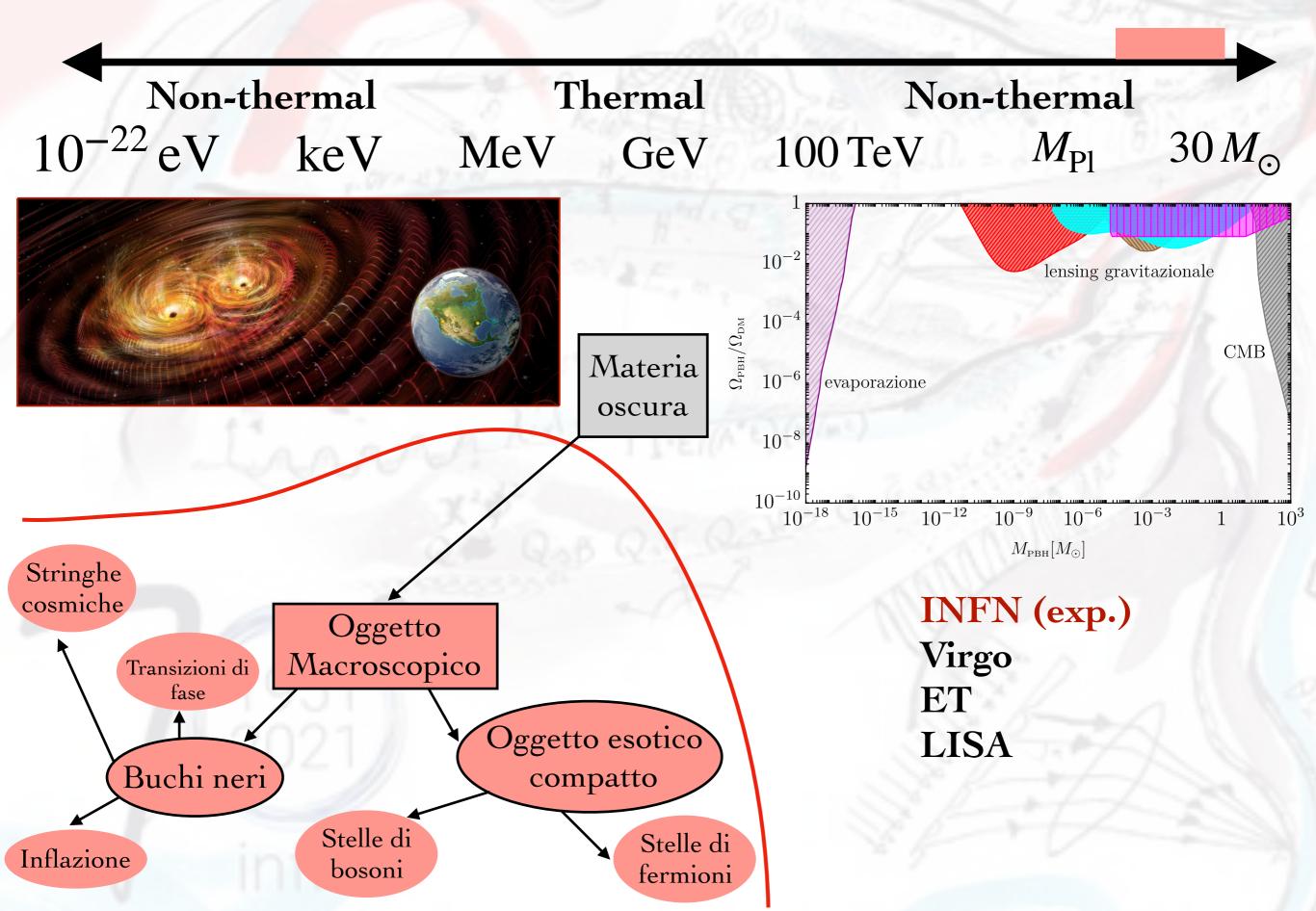


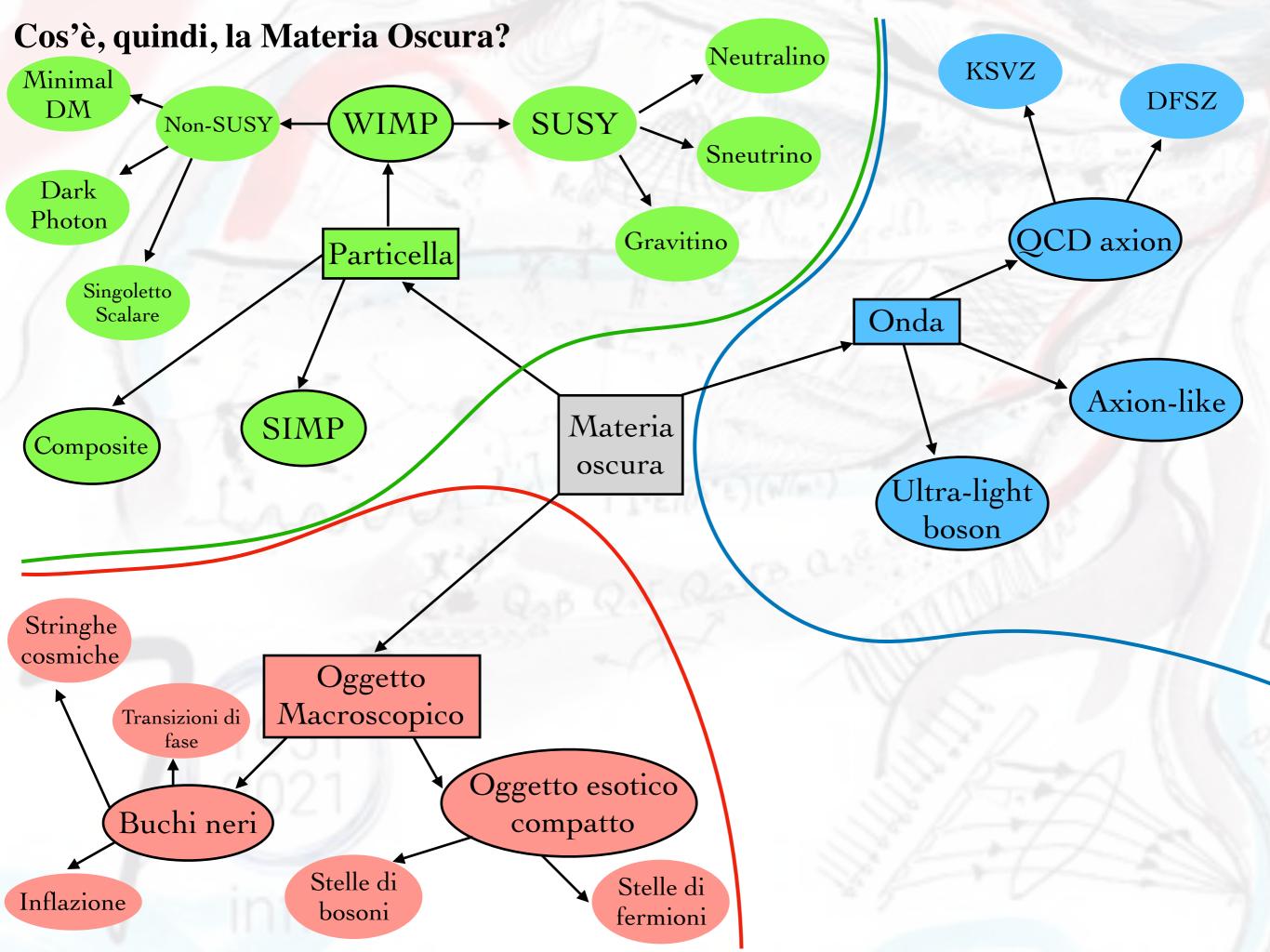


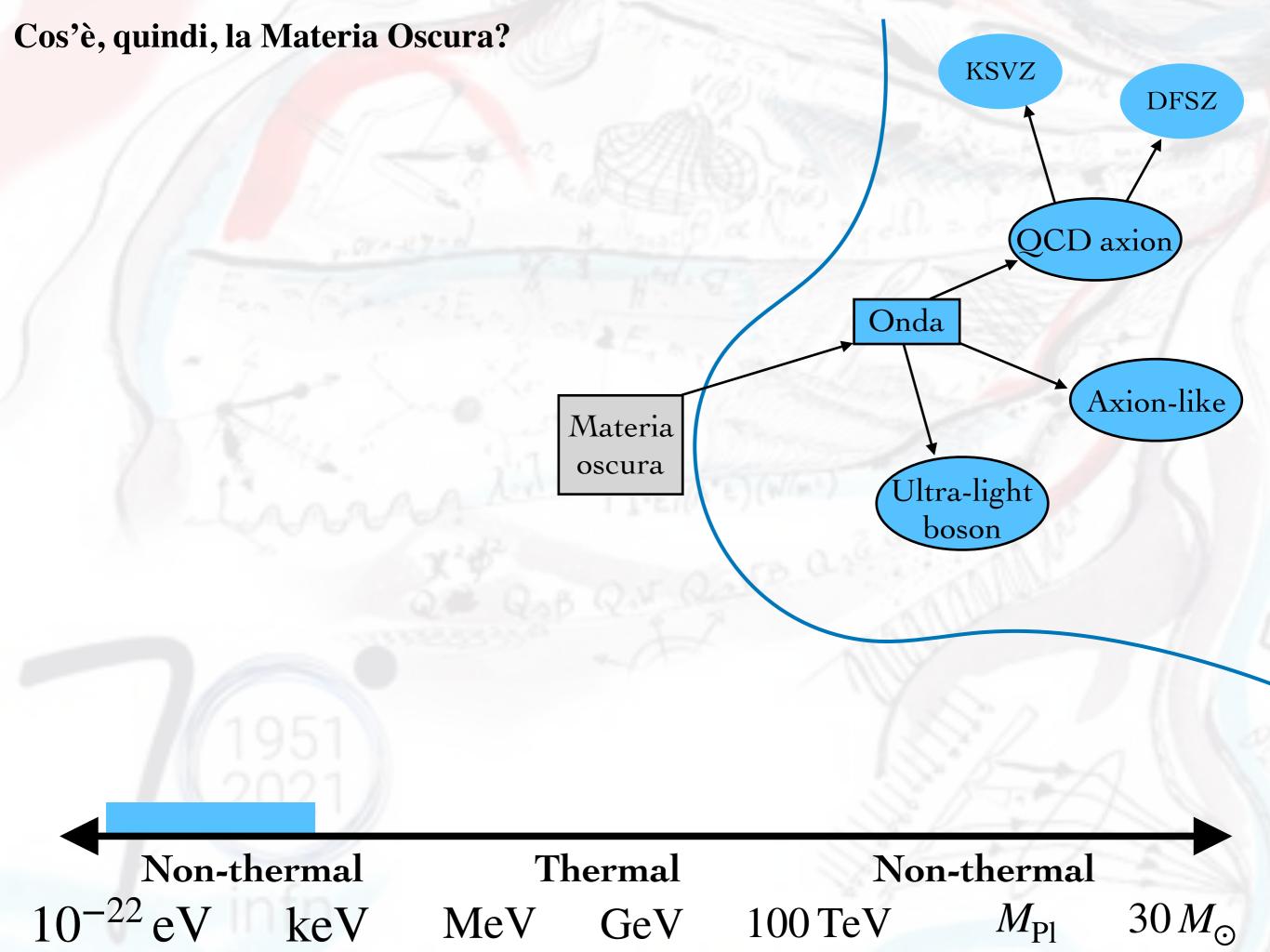


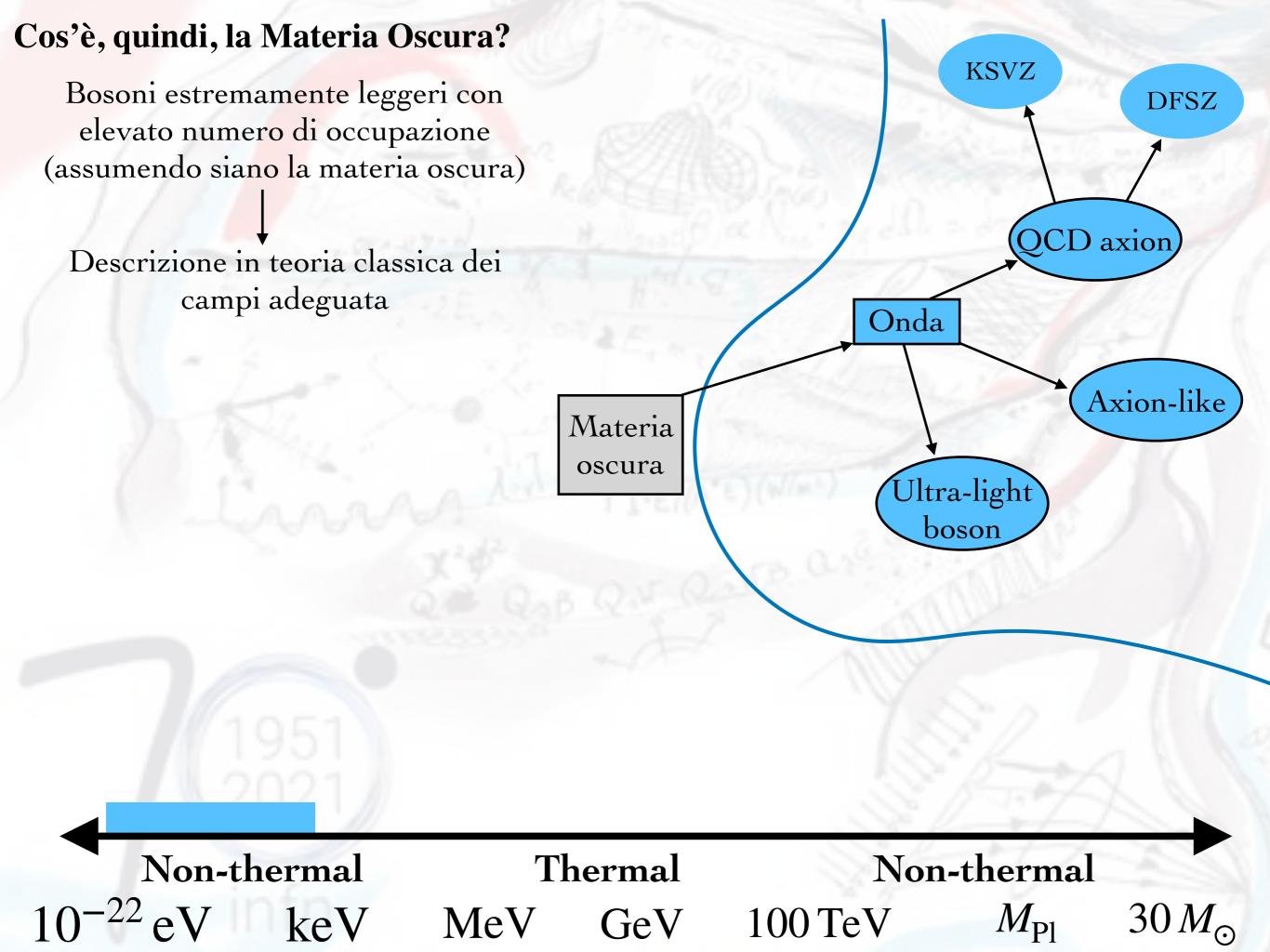


#### Cos'è, quindi, la Materia Oscura?





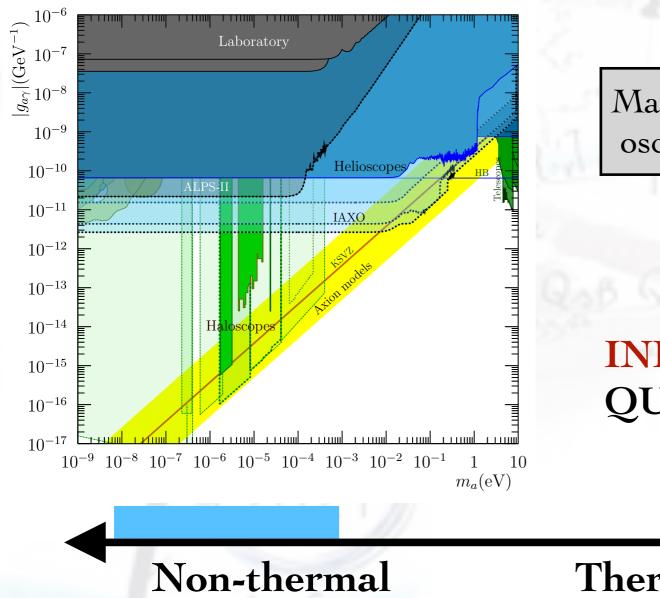




### Cos'è, quindi, la Materia Oscura?

Bosoni estremamente leggeri con elevato numero di occupazione (assumendo sia<mark>no l</mark>a materia oscura)

Descrizione in teoria classica dei campi adeguata

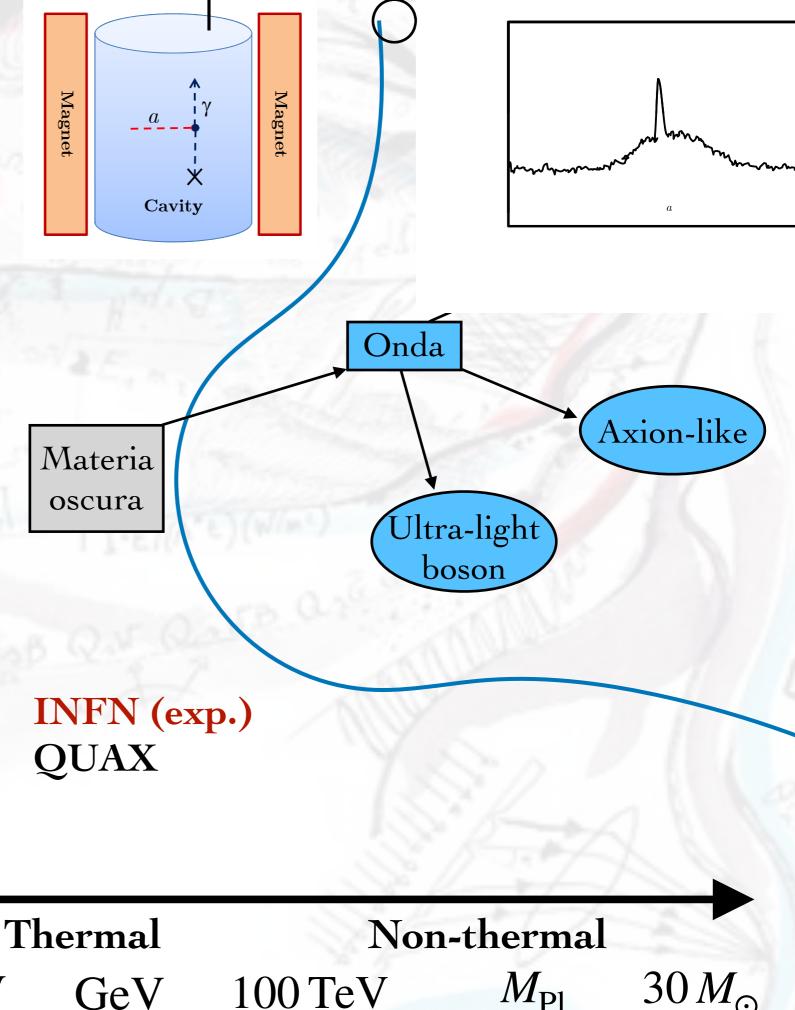


keV

MeV

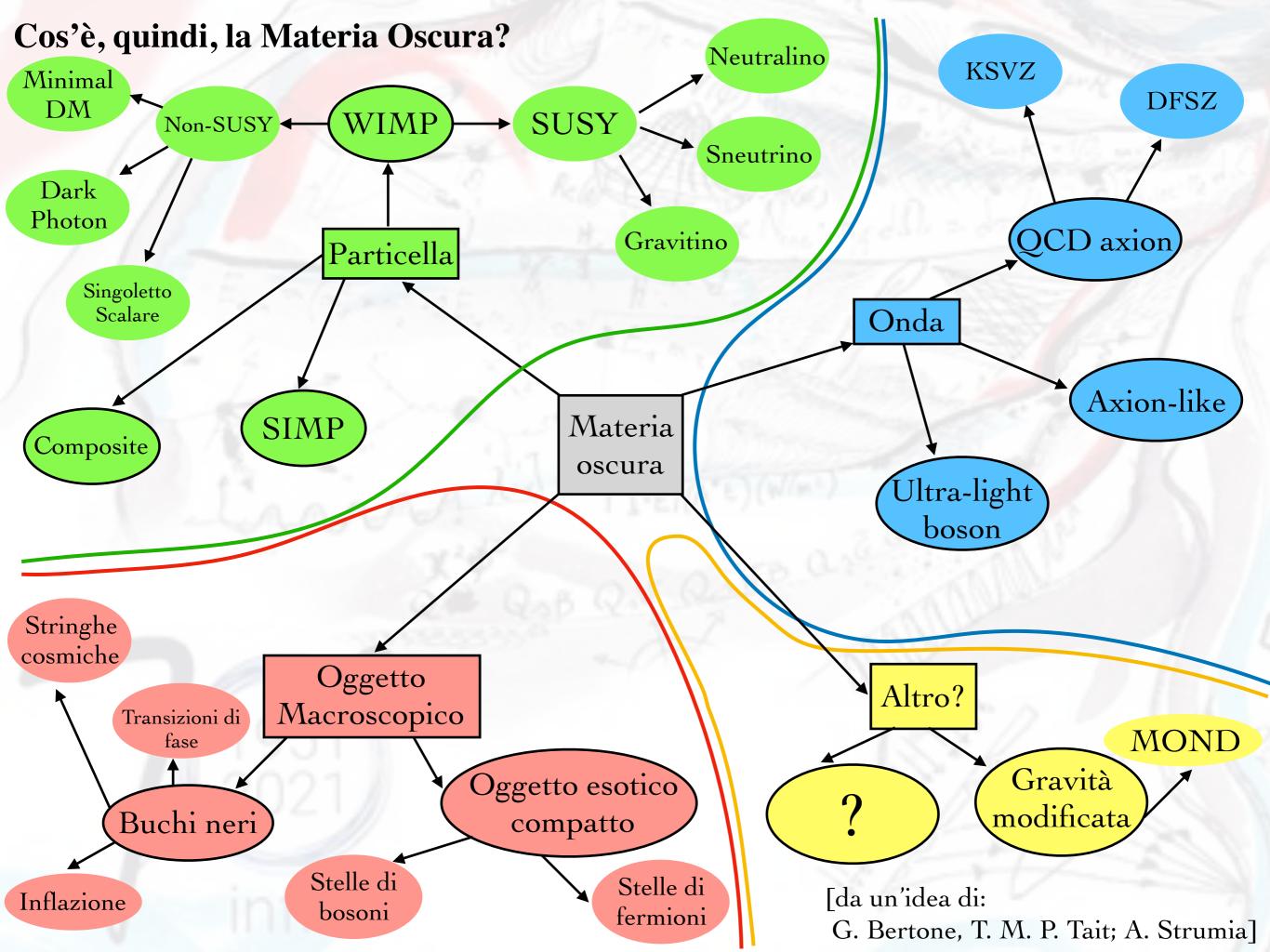
GeV

eV



 $M_{\rm Pl}$ 

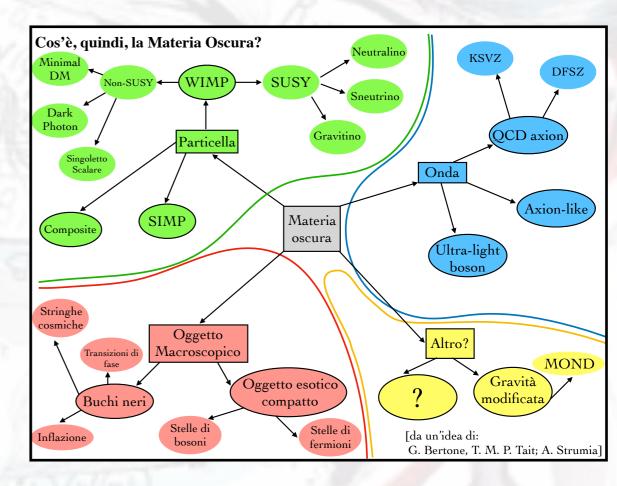
100 TeV



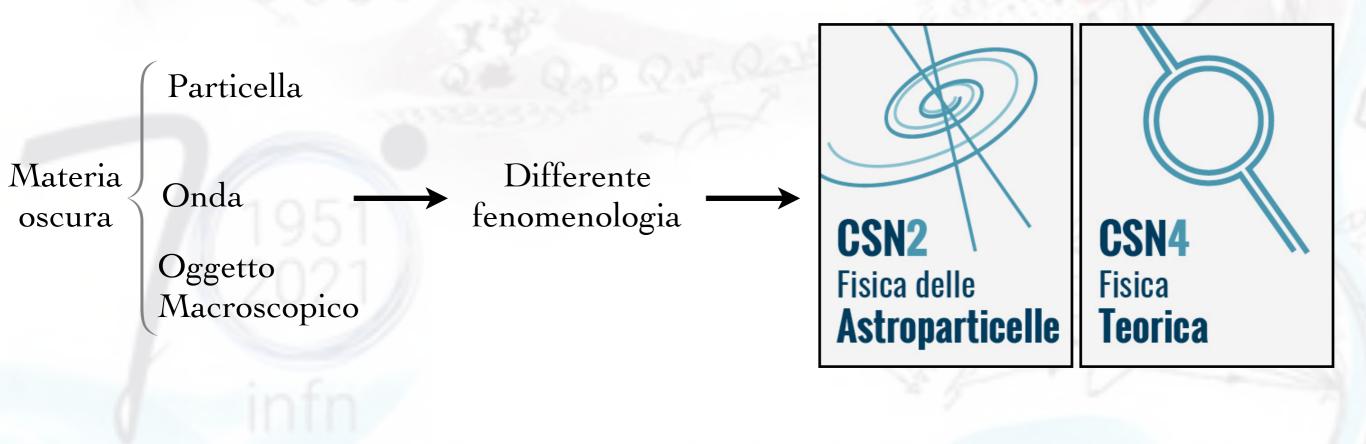
#### Cos'è, quindi, la Materia Oscura?

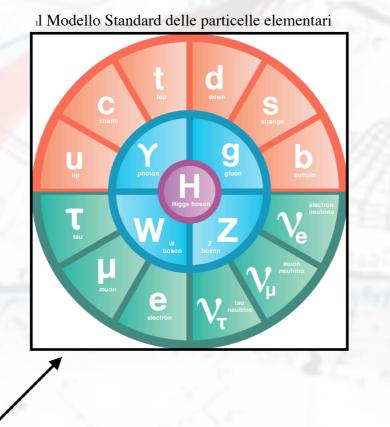
Non lo sappiamo.

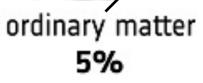
Cercare di rispondere a questa domanda, paradossalmente, anziché selezionare una ben determinata risposta ha portato a capire come in realtà ci sia una pletora di possibilità teoriche, tutte (più o meno) motivabili da un punto di vista della fisica oltre il Modello Standard.



Occorre muoversi in questo "spazio di teorie" seguendo un principio guida.







dark matter 26% dark energy 69%

L'Energia Oscura è una forma di energia che domina la dinamica dell'Universo su scale cosmologiche.

Cos'è, quindi, la Materia Oscura?

SIMP

WIMP

Particella

Oggetto

Macroscopico

Stelle di

I-SUSY

Minimal

DM

Dark Photon

Compos

Stringhe cosmiche

Inflazior

Transizioni di

Buchi ner

Neutralin

Sneutring

Gravitino

Materia

oscura

Oggetto esotico

compatto

Stelle di

fermioni

SUSY

KSVZ

Onda

Jltra-light boson

Altro?

[da un'idea di:

DFSZ

Axion-like

MOND

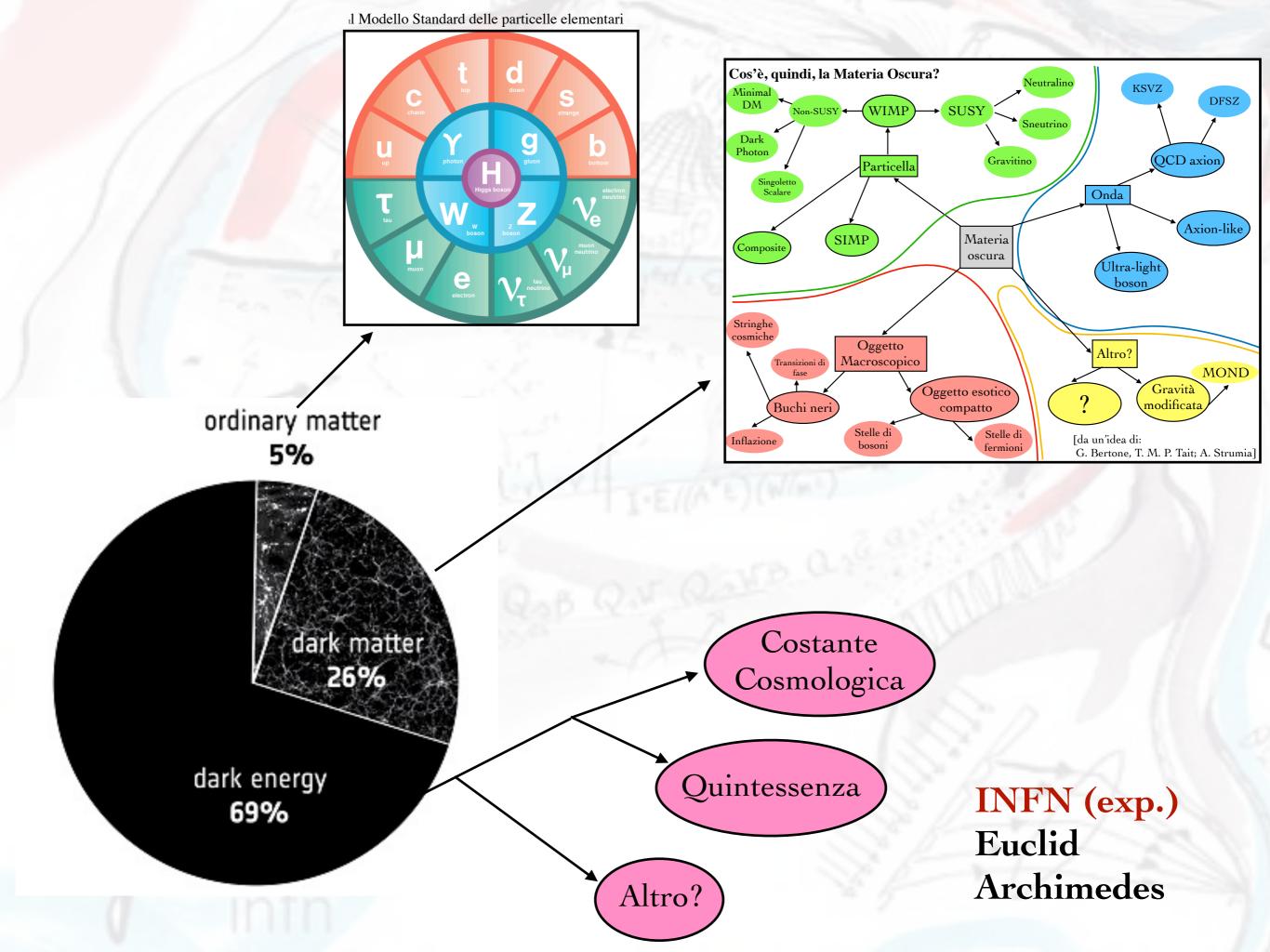
Gravità

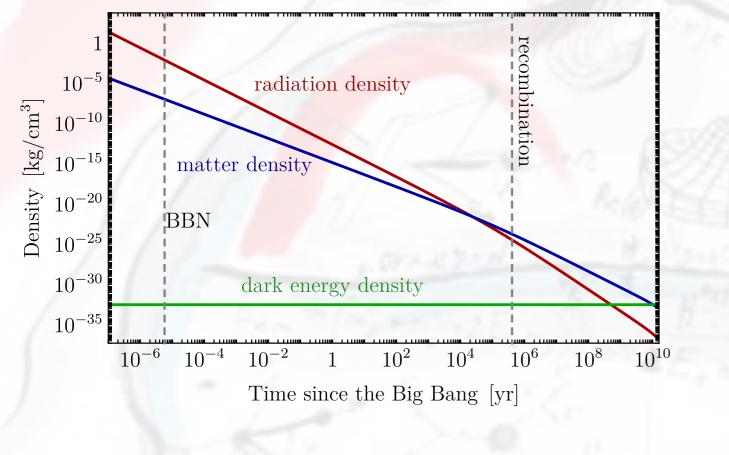
modificat

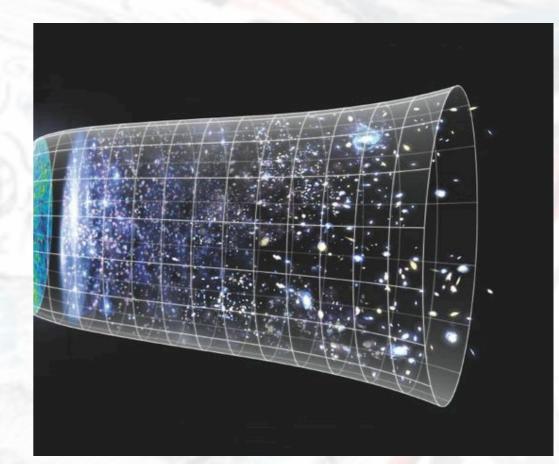
G. Bertone, T. M. P. Tait; A. Strumia]

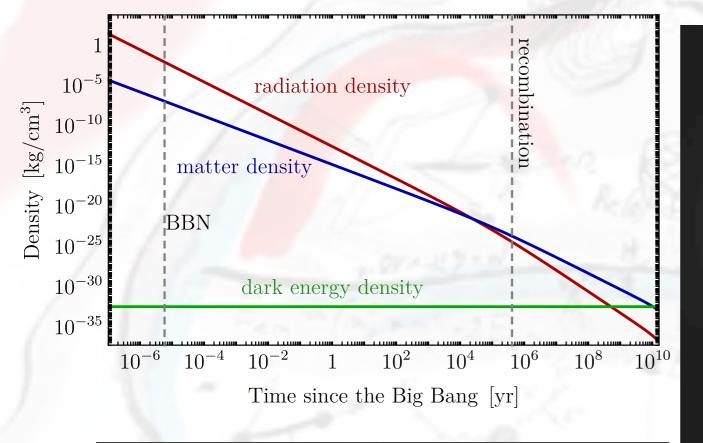
OCD axio

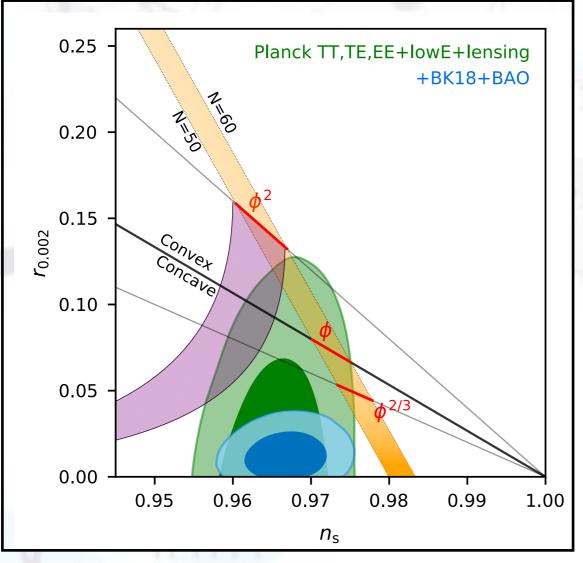
E' stata introdotta per spiegare l'espansione accelerata dell'Universo misurata sulla base di osservazioni di supernove di tipo Ia in galassie lontane. Queste osservazioni inoltre sono state confermate da molte altre fonti indipendenti come ad esempio studiando l'anisotropia della radiazione cosmica di fondo.

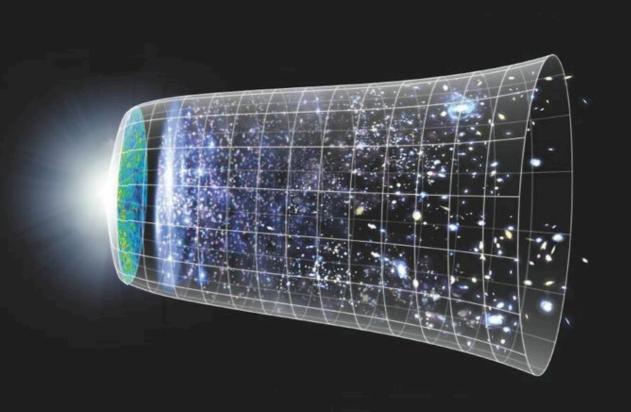




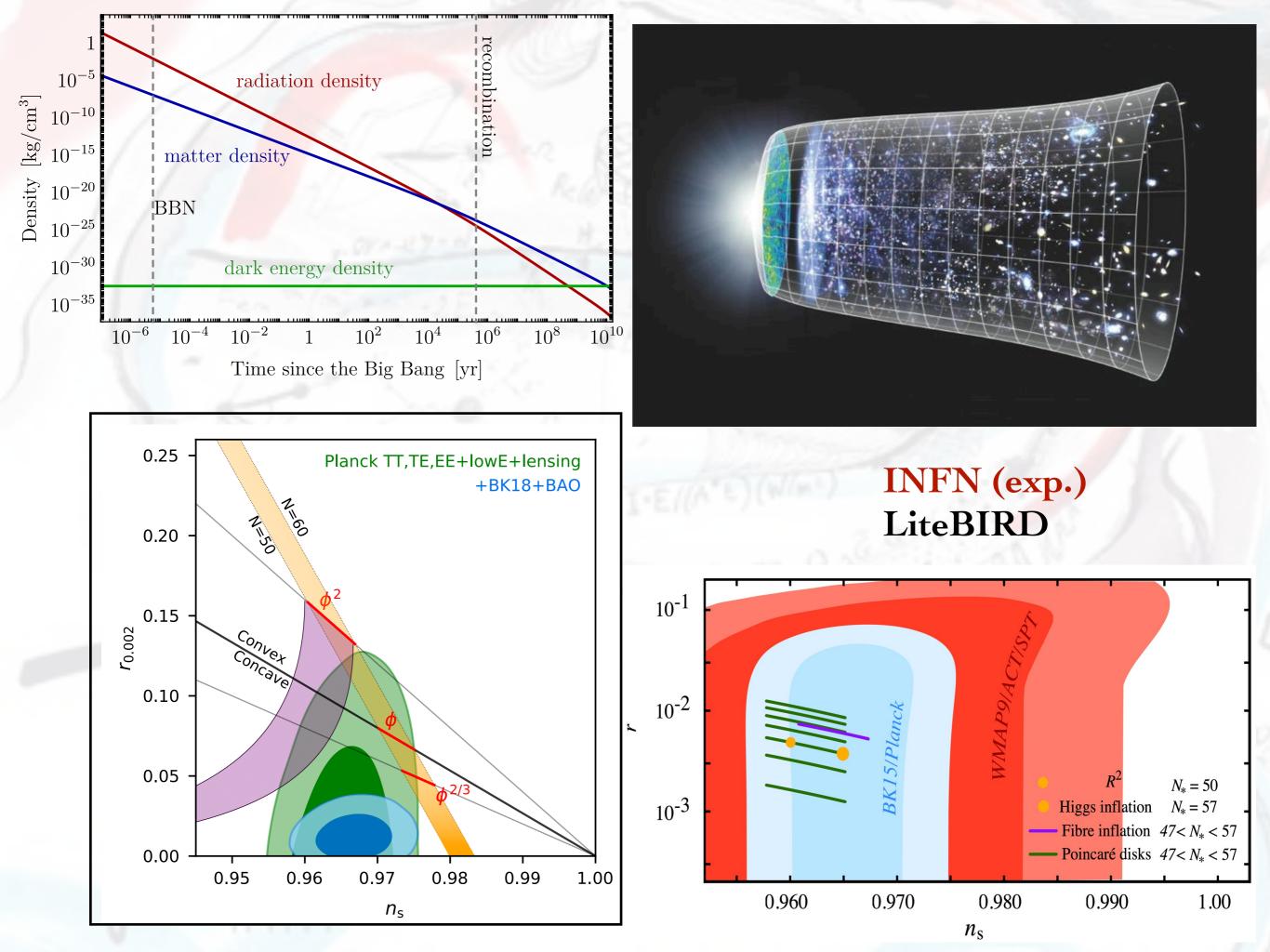








INFN (theory & pheno) N. Bartolo S. Matarrese A. Riotto + many others



### Dal 2022 al...?

Molte delle domande più fondamentali della fisica sono legate alla nostra comprensione e descrizione dell'Universo su scale galattiche, extra-galattiche e cosmologiche.

La strategia dell'INFN ha le potenzialità per aiutare a dipanare la matassa dei modelli teorici costruibili sulla base delle odierne osservazioni sperimentali.

> Non est ad astra mollis e terra via. [Non esiste una via facile che dalla terra porti alle stelle.] Seneca, "Hercules furens."

# Supplementary material