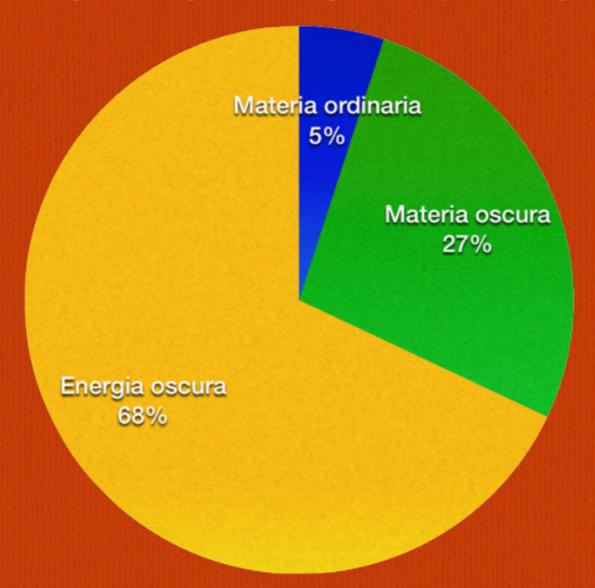
# L'esperimento DarkSide

Bianca Bottino
a nome della collaborazione DarkSide

**IFAE 2016** 

#### La Materia Oscura

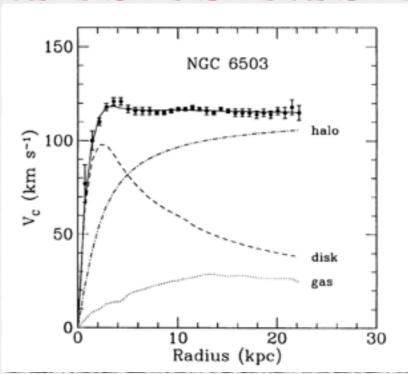


Solide evidenze astrofisiche indicano che nell'Universo esiste materia di natura sconosciuta e non prevista dal Modello Standard

#### Quali evidenze?

Evidenze di materia oscura:

- Curve di rotazione delle galassie
- Ammassi galattici
- Lenti gravitazionali
- Emissione X da gas intergalattici
- CMB





#### Cosa sappiamo della materia oscura?

Proprietà delle particelle di materia oscura:

- sono stabili (o con vita media cosmologica)
- risentono della forza gravitazionale
- · sono elettricamente neutre
- non hanno carica di colore
- si ipotizza interagiscano debole

Un'ipotesi plausibile è quella di una particella neutra massiva genericamente detta:

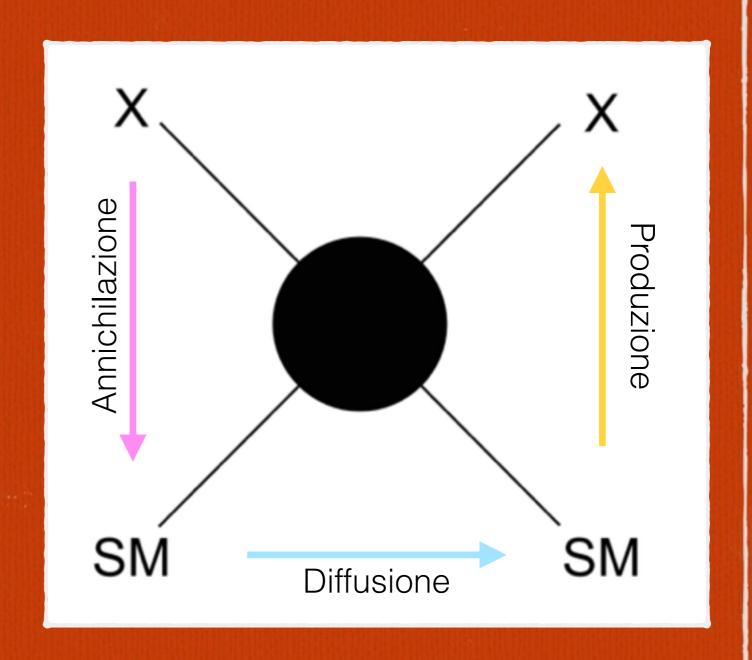
WIMP
Weakly Interacting
Massive Particle

## Come rivelare particelle di materia oscura?

Produzione: rivelazione di una coppia di particelle di materia oscura, prodotte a partire da particelle del Modello Standard.

Ricerca indiretta: rivelazione dei prodotti di annichilazione di una coppia di particelle di materia oscura.

Ricerca diretta:
rivelazione
dell'interazione di una
particella di materia
oscura con una particella
del Modello Standard.

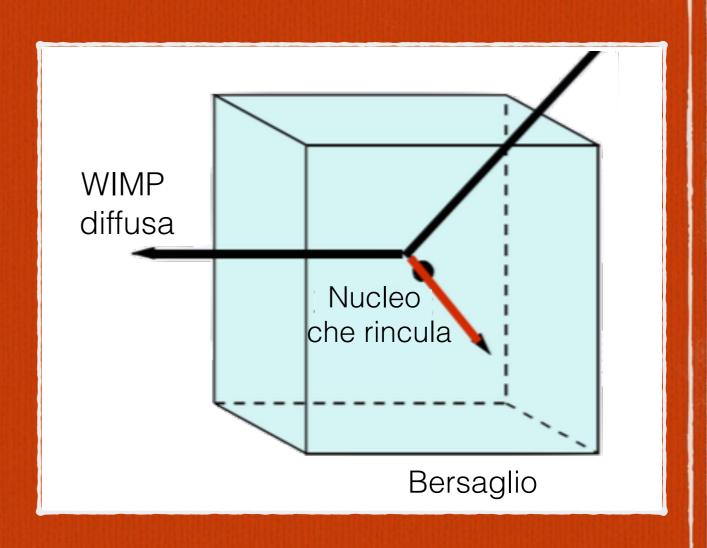


#### Rivelazione diretta

Misura dell'energia depositata su un bersaglio

- · Carica di ionizzazione
- Luce di scintillazione
- Calore

Diverse quantità simultaneamente per discriminare WIMP da possibili fondi



### Perché l'Argon liquido?

#### Pro

- Economico e denso
- Freddo e facile da purificare
- Elevata ionizzazione e mobilità elettronica
- Fotoni di scintillazione:
   Alto tasso di scintillazione (~40,000 pe/MeV) e trasparenza alla propria luce
- Eccezionale potere discriminante:
  - luce (S1)/carica(S2)
  - forma del segnale nel tempo

#### Contro

- Contaminazione da <sup>39</sup>Ar radioattivo, prodotto per attivazione cosmogenica :
- $^{39}$ Ar emette  $\beta$  con  $\tau$ =269 anni e Q-valore=565 keV

## Discriminazione dei segnali

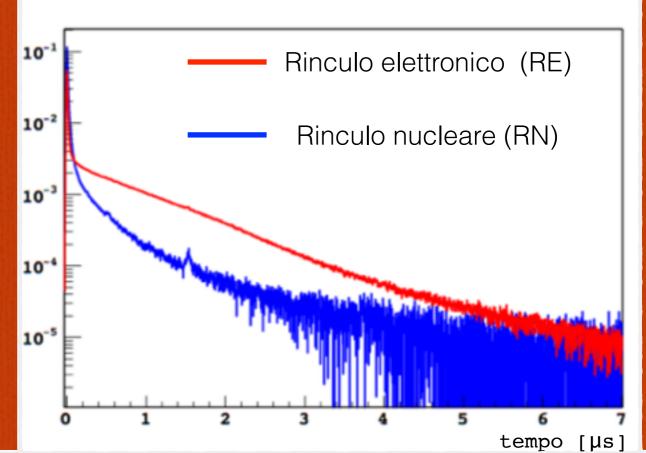
- ☐ Analisi della forma del segnale in funzione del tempo
- □ Possibilità di distinguere un rinculo nucleare (RN) da un rinculo elettronico (RE)

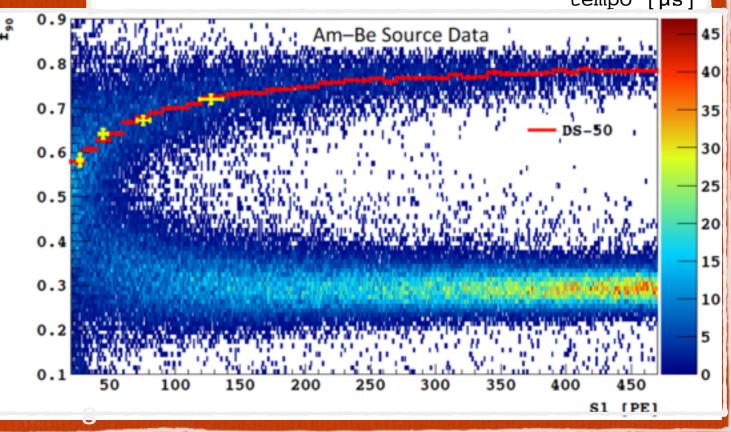
Parametro discriminante

luce di scintillazione primi 90ns

f90 = \_\_\_\_\_\_ luce di scintillazione totale

f90 ≈ 0.7 → RN f90 ≈ 0.3 → RE





#### Perché Argon sotterraneo?

**Problema:** contaminazione dell'argon atmosferico (AAr) da <sup>39</sup>Ar (1 Bq/kg)

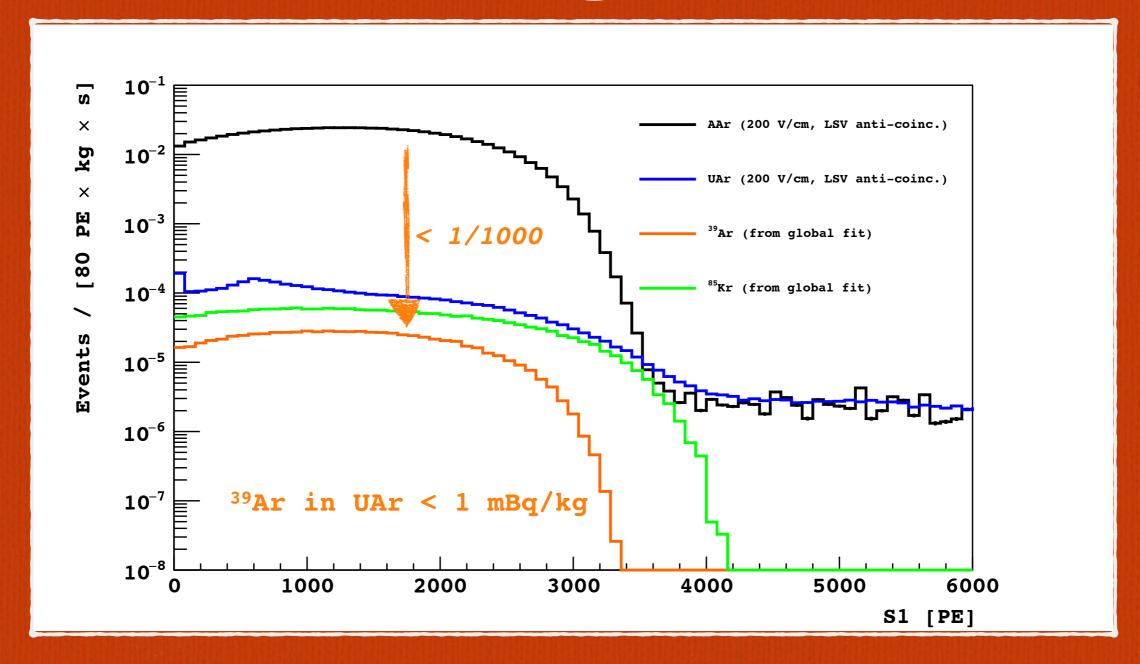


<sup>39</sup>Ar aumenta il fondo e limita la sensibilità



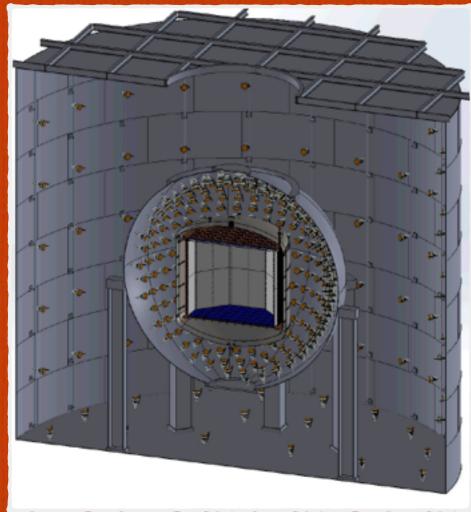
**Soluzione**: Argon estratto da sorgenti sotterranee profonde (UAr) ha un contenuto di <sup>39</sup>Ar >1000 volte inferiore al AAr

#### Qualità dell' Argon sotterraneo



Il fattore di purificazione effettivo rispetto all'argon atmosferico :  $(1.4 \pm 0.2) \times 10^3$ 

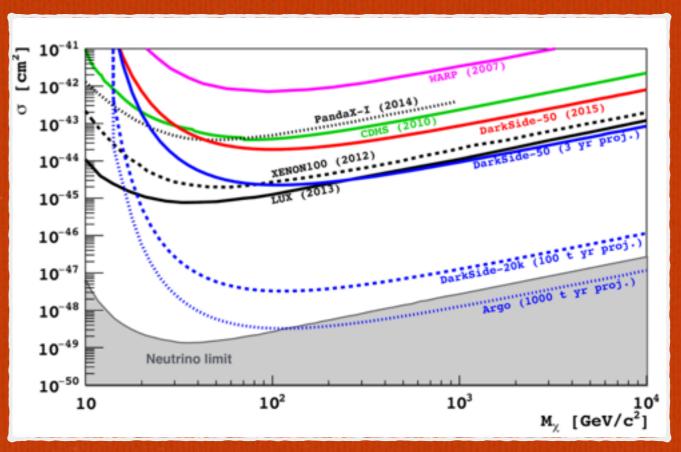
### DarkSide 20k



Progetto **Aria**Costruzione di una colonna di distillazione in Sardegna per ottenere la quantità necessaria di Argon purificato.

Principali caratteristiche:

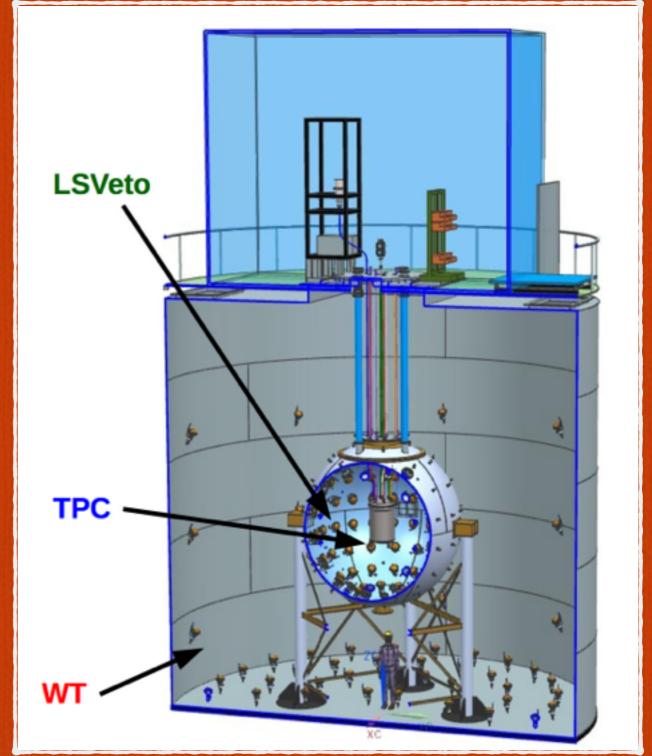
- Volume fiduciale di 20 tonnellate
- Esposizione : 100ton x anno senza fondo
- Camera a proiezione temporale su larga scala
- Uso di fotomoltiplicatori al silicio (SiPM) per i segnali in argon



#### Il rivelatore DarkSide-50

Tre rivelatori concentrici:

- Camera a proiezione temporale (TPC)
- Rivelatore di neutroni (LSVeto)
- Rivelatore di muoni (WT)







Rivelatore di neutroni dall'interno

Camera a proiezione temporale

Criostato appeso nel rivelatore di neutroni

Rivelatore di neutroni dall'esterno

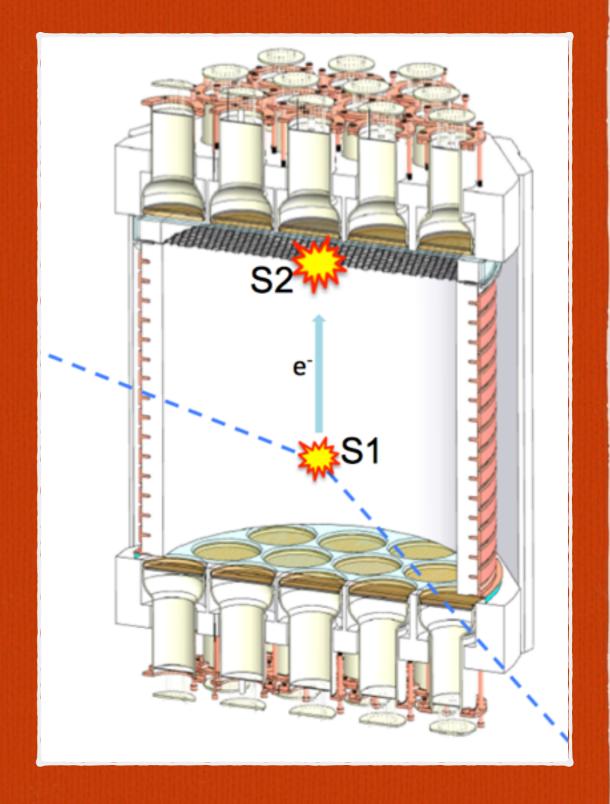


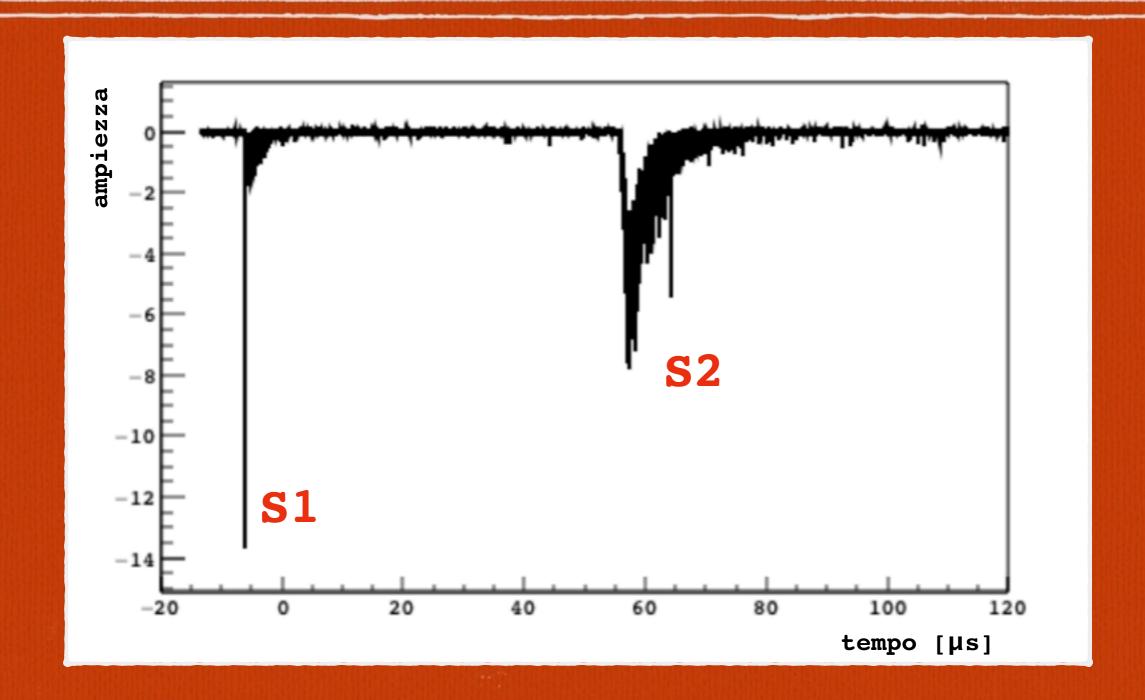


#### Il cuore del rivelatore

Rivelazione di due segnali di scintillazione:

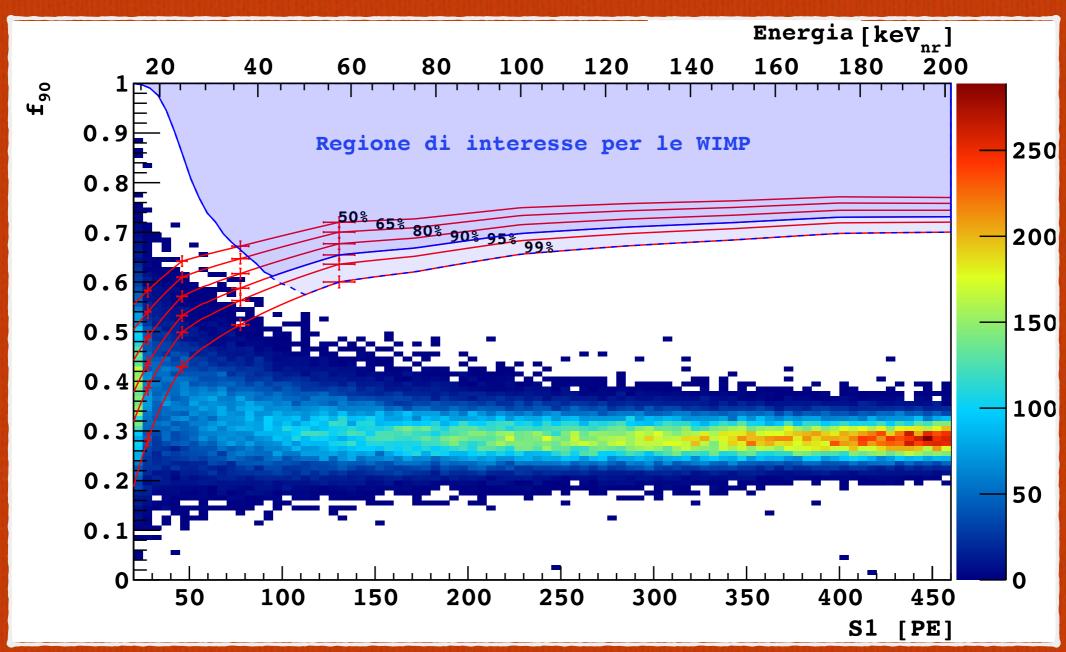
- S1 segnale prodotto
  nel liquido dalla luce
  di scintillazione
  dovuta sia ai dimeri
  di Ar eccitati, sia alla
  ricombinazione degli
  atomi ionizzati dalla
  particella incidente
- S2 segnale prodotto nel gas dagli elettroni liberi sfuggiti alla ricombinazione





Forma d'onda di un segnale standard all'interno della TPC formato dal picco di scintillazione nel liquido (S1) e da quello della scintillazione secondaria nella fase gassosa (S2)

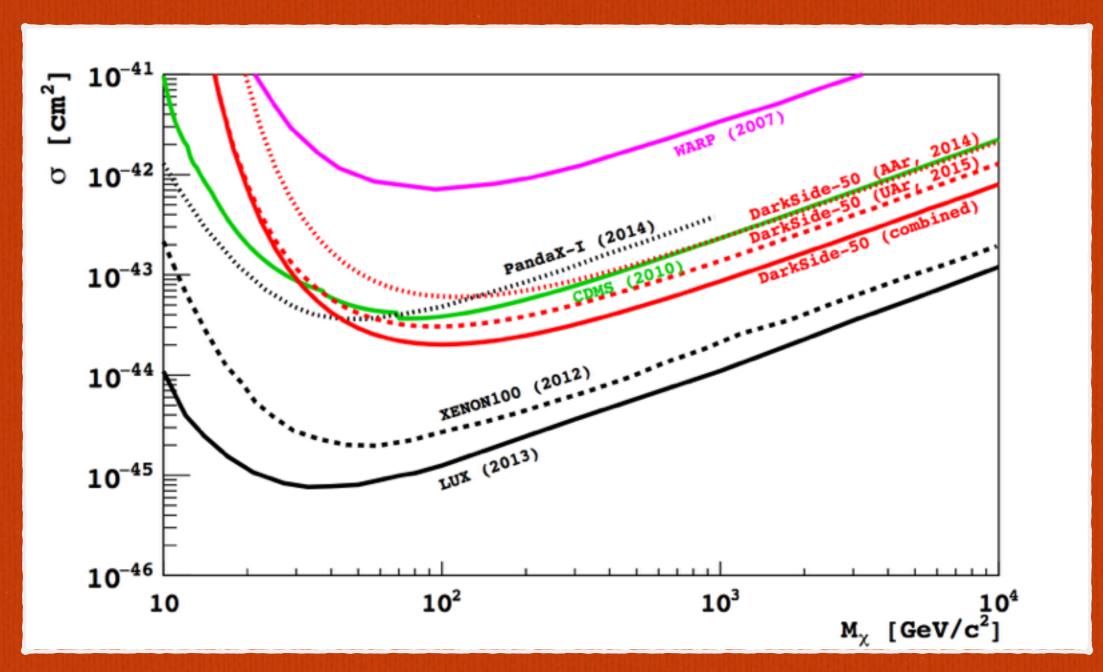
## Primi risultati con Argon sotterraneo



Zero eventi nella regione di interesse per la ricerca di materia oscura in 70 giorni

(arXiv:1510.00702 accettato su PRD)

#### Curve di esclusione

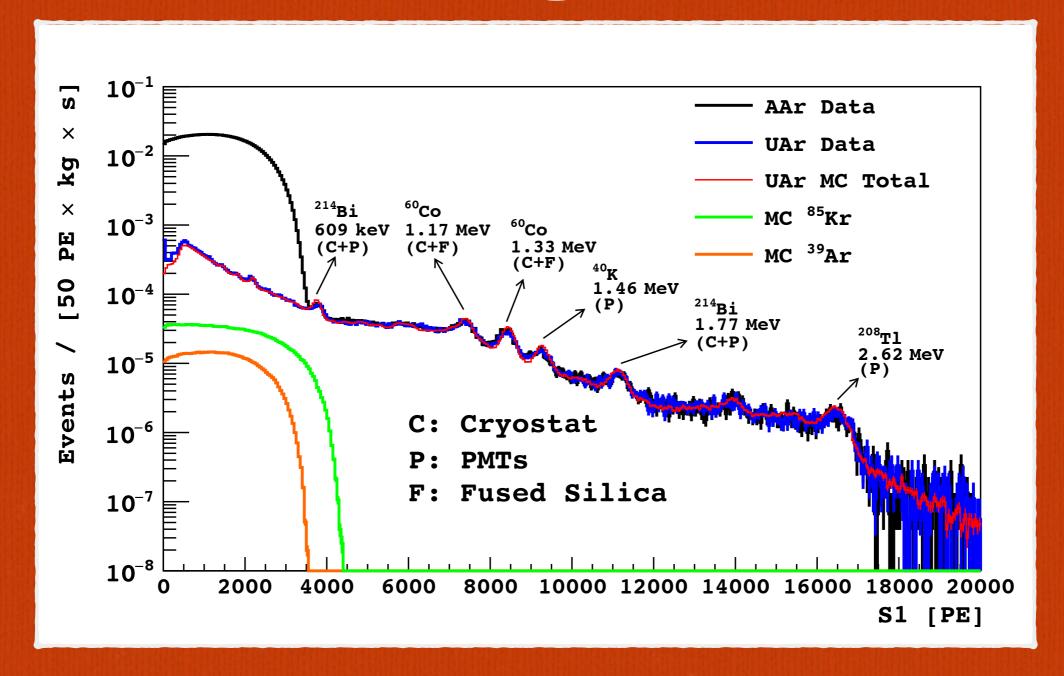


Interazione WIMP- nucleo indipendente dallo spin

# Grazie per l'attenzione!

## Backup

#### Qualità dell' Argon sotterraneo



Il fattore di purificazione effettivo rispetto all'argon atmosferico :  $(1.4 \pm 0.2) \times 10^3$