# Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

Luca Panizzi

University of Southampton & NExT, UK

## Oltre il bosone di Higgs

quali problemi sono ancora aperti?

### Il Modello Standard è completo ma siamo soddisfatti?

### Dati osservabili

Materia Oscura Asimmetria Masse dei neutrini barioni-antibarioni

### Problemi teorici

Gerarchia di masse dei fermioni

Origine delle famiglie di flavour Unificazione degli accoppiamenti di gauge

### Ci deve essere nuova fisica

#### e molto probabilmente possiamo già osservarla con gli strumenti attuali!

E se c'è nuova fisica, dovremmo poter osservare nuove particelle (forse una già l'abbiamo vista a 750 GeV...)

. . .

## Oltre il bosone di Higgs

quali problemi sono ancora aperti?

### Il Modello Standard è completo ma siamo soddisfatti?

### Dati osservabili

Materia Oscura Asimmetria Masse dei neutrini barioni-antibarioni

### Problemi teorici

Gerarchia di masse dei fermioni

Origine delle famiglie di flavour Unificazione degli accoppiamenti di gauge

### Ci deve essere nuova fisica

e molto probabilmente possiamo già osservarla con gli strumenti attuali!

E se c'è nuova fisica, dovremmo poter osservare nuove particelle (forse una già l'abbiamo vista a 750 GeV...)

### Concentriamoci sulla materia oscura!

Luca Panizzi

Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

. . .

### Il ruolo dello spin della materia oscura

### Scalare, fermione o vettore?



Per esempio:

- Supersimmetria: neutralino (fermione) or sneutrino (scalare)
- Extra-dimensioni universali: la più leggera particella KK-odd (di solito partner del fotone) (scalare o vettore a seconda del numero di dimensioni)

Determinare lo spin dello stato di materia oscura sarebbe utile per porre limiti o escludere classi di scenari di nuova fisica

### Il ruolo dello spin della materia oscura

### Scalare, fermione o vettore?



Per esempio:

- Supersimmetria: neutralino (fermione) or sneutrino (scalare)
- Extra-dimensioni universali: la più leggera particella KK-odd (di solito partner del fotone) (scalare o vettore a seconda del numero di dimensioni)

#### Determinare lo spin dello stato di materia oscura sarebbe utile per porre limiti o escludere classi di scenari di nuova fisica

#### Report dell'ATLAS/CMS Dark Matter Forum, arXiv:1507.00966 [hep-ex]:

"Different spins of Dark Matter particles will typically give similar results [...]. Thus the choice of Dirac fermion Dark Matter should be sufficient as benchmarks for atlas+cms dark matter forum the upcoming Run-2 searches"

### È sempre vero?

Le proprietà cinematiche di una particella di DM scalare o vettoriale possono essere diverse da quelle di una DM fermionica in certi canali?

Luca Panizzi

# Teorie effettive e modelli semplificati





Si assume che la materia oscura (DM) comunichi con le particelle del modello standard (SM) tramite particelle troppo massive per poter essere risolte all'LHC

Operatori di dimensione d > 4 soppressi da  $\Lambda_{UV}^{d-4}$ 

#### Parametri liberi:

- Massa della DM
- Scala UV (coefficiente dell'operatore)

#### Semplici da studiare Applicabilità limitata

# Teorie effettive e modelli semplificati

Cosa usare?



Si assume che la materia oscura (DM) comunichi con le particelle del modello standard (SM) tramite particelle troppo massive per poter essere risolte all'LHC

Operatori di dimensione d > 4 soppressi da  $\Lambda_{UV}^{d-4}$ 

#### Parametri liberi:

- Massa della DM
- Scala UV (coefficiente dell'operatore)

#### Semplici da studiare Applicabilità limitata

Modelli semplificati



Si assume che la DM comunichi con lo SM tramite una particella detta **mediatore**, che puo' essere sia una particella di nuova fisica (BSM) che una particella dello SM stesso

Operatori di dimensione 4 (o anche superiore, e.g.  $gg \rightarrow S \rightarrow DM DM$ , ma soppressi da una scala UV)

#### Parametri liberi:

- Massa della DM
- Massa del mediatore (se BSM)
- Accoppiamento fra DM e mediatore
- Accoppiamento fra SM e mediatore (se BSM)

Possono descrivere più scenari delle EFT Più gradi di libertà, più complesso lo studio

### **Teorie effettive**

#### Operatori di dimensione 6

Elencati in J. Goodman et al. Constraints on Dark Matter from Colliders, Phys. Rev. D82 (2010) 116010, [arXiv:1008.1783]

DM fermione di Dirac		DM scalare complessa o reale	
$\frac{\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\chi\bar{q}q}{\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\chi^5\chi\bar{q}\gamma^5q}$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\chi\bar{\gamma}^5\chi\bar{q}\gamma^5q$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\chi\bar{\gamma}^5q\bar{q}\chi^5q$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}q\bar{q}\chi$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}q\bar{q}\chi + \bar{\chi}q\bar{q}\gamma^5\chi)$ $\frac{1}{2\Lambda^2}(\bar{\chi}\gamma^5q\bar{q}\chi - \bar{\chi}q\bar{q}\gamma^5\chi)$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^5q\bar{q}\gamma^5\chi$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^4q\bar{q}\gamma^5\chi$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^\mu\chi\bar{q}\gamma_\mu q$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^\mu\chi\bar{q}\gamma_\mu q$ $\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^\mu\chi\bar{q}\gamma_\mu\gamma^5q$	[D1] [D2] [D3] [D4] [D17] [D27] [D37] [D47] [D5] [D6] [D7]	$ \begin{array}{c} \frac{1}{\Lambda^2} \partial_\mu (\phi^{(\dagger)} \phi) \bar{q} \gamma^\mu q \\ \frac{1}{\Lambda^2} \partial_\mu (\phi^{(\dagger)} \phi) \bar{q} \gamma^\mu \gamma^5 q \\ \frac{i}{\Lambda^2} [\phi^{\dagger} (\partial_\mu \phi) - (\partial_\mu \phi^{\dagger}) \phi] \bar{q} \gamma^\mu q \\ \frac{1}{\Lambda^2} [\phi^{\dagger} (\partial_\mu \phi) - (\partial_\mu \phi^{\dagger}) \phi] \bar{q} \gamma^\mu \gamma^5 q \\ \frac{i}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi(\bar{q} \overrightarrow{\nu} q) \\ \frac{1}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi(\bar{q} \overrightarrow{\nu} q) \\ \frac{1}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi\bar{q} \bar{q} \Phi \Longrightarrow \frac{\tilde{m}}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi \bar{q} q \\ \frac{1}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi \bar{q} \gamma^5 q \Phi \Longrightarrow \frac{\tilde{m}}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi \bar{q} \gamma^5 q \\ \frac{1}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi \bar{G}^{\mu\nu} G^{\mu\nu} \\ \frac{1}{\Lambda^2} \phi^{(\dagger)} \phi \bar{G}^{\mu\nu} G^{\mu\nu} \end{array} $	[51] [51A] [52] [52A] [53] [53A] [54] [54A] [55] [55A]
$\frac{\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\gamma^{\mu}\gamma^3\chi\bar{q}\gamma_{\mu}\gamma^3q}{\frac{1}{\Lambda^2}\bar{\chi}\sigma^{\mu\nu}\chi\bar{q}\sigma_{\mu\nu}q}$ $\frac{\frac{i}{\Lambda^2}\bar{\chi}\sigma^{\mu\nu}\gamma^5\chi\bar{q}\sigma_{\mu\nu}q$	[D8] [D9] [D10]	S1/S1A sono derivate totali e quindi tribuiscono solo quando gli stati iniziali nella regione offshell	con- sono

Operatori non considerati in letteratura

S3/S3A sono equivalenti a S4/S4A attraverso una ridefinizione dei campi

### Modelli semplificati

Una caratteristica comune dei candidati di DM è che sono dispari sotto una simmetria di tipo  $Z_2$  mentre le particelle dello SM sono pari. Ma come si comportano i mediatori?



### Modelli semplificati

Una caratteristica comune dei candidati di DM è che sono dispari sotto una simmetria di tipo  $Z_2$  mentre le particelle dello SM sono pari. Ma come si comportano i mediatori?



### Modelli semplificati

Una caratteristica comune dei candidati di DM è che sono dispari sotto una simmetria di tipo  $Z_2$  mentre le particelle dello SM sono pari. Ma come si comportano i mediatori?



Mono-X da **canale t** o topologie a **loop** per mediatori **dispari** e da **canale s** o topologie **4-leg** per mediatori **pari** (sia di nuova fisica che SM)

Luca Panizzi

Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

## Il ruolo dello spin del mediatore

canale s



La rilevanza di processi iniziati da gluoni dipende dall'accoppiamento fra mediatore scalare e quark SM

#### Stessi mediatori per DM bosonica o fermionica

Canali di mono-X possono discriminare lo spin della DM solo se "X" accoppia alla DM (per esempio mono-Z o mono-W con Z/W mediatore o mono-Higgs con Higgs mediatore)

Luca Panizzi

Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

# Il ruolo dello spin del mediatore



E diagrammi a loop se il mediatore non accoppia ai partoni dello SM

Nel canale t lo spin della DM e del mediatore sono collegati

#### Qualsiasi canale di mono-X può essere in grado di testare lo spin della DM (o almeno distinguere fra DM fermionica o bosonica)

## Una corrispondenza univoca



Più modelli semplificati possono essere descritti dallo stesso operatore nel limite di mediatore molto massivo

- DM scalare e mediatore scalare in canale s operatore S4
- $\frac{\tilde{m}}{\Lambda^2}\phi^{(\dagger)}\phi\bar{q}q$
- DM scalare e mediatore fermionico in canale t operatore S4

Operatori corrispondenti a spin di DM diversi possono in principio generare risultati diversi

Cosa risulta in pratica, a livello numerico?



In collaborazione con A.Belyaev, M. Thomas (Southampton) e A. Pukhov (Moscow State University)

### **Teorie effettive**



- Differenze rilevanti fra operatori diversi corrispondenti a DM scalare o fermionica (distribuzione per D1 corrispondente a DM fermionica (linea tratteggiata rossa) con coda più alta di quella di S4 corrispondente a DM scalare (linea continua nera))
- Le differenze non sono attenuate eccessivamente considerando effetti di detector
- Differenze presenti per masse di DM diverse

#### Questi effetti possono essere meglio compresi considerando i modelli semplificati

## Mono-jet

#### topologie di canale s (esempio con mediatore vettoriale)

 $M_V = 100 \, {\rm GeV}$  $M_V = 1000 \,\,{\rm GeV}$ Normalized Missing Transverse Energy Normalized Missing Transverse Energy 10 10 10 10 MDM 100 GeV 10 10 10 Missing ET (GeV) ng ET (GeV) Normalized Missing Transverse Energy Normalized Missing Transverse Energy M<sub>DM</sub> 1000 GeV 10 10 Missing ET [GeV] Missing FT (Ge)

#### Risultati molto simili per DM di spin diverso (come previsto)

Luca Panizzi

Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

### Mono-jet topologie di canale t



Analogamente a EFT, la coda della distribuzione corrispondente a DM fermionica è più alta di quella corrispondente a DM bosonica

#### Sensibilità maggiore allo spin della DM tramite mediatori di spin diverso

Rimane un'ambiguità fra DM scalare o vettoriale data dal fatto che il mediatore è lo stesso

Luca Panizzi

Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

### Considerando il background

Risultati per teorie effettive



A seconda del coefficiente dell'operatore, è possibile isolare il segnale dal background per operatori diversi applicando tagli sull'energia mancante.

È importante capire i limiti sui coefficienti degli operatori provenienti da altre osservabili (relic density, direct e indirect detection...) per poter sviluppare una strategia di ricerca di segnali di DM

## Canale Mono-Z (scenario con Z come mediatore)

Risultati preliminari a livello partonico (LHC@8TeV)

# Topologie del segnale

### Assunzioni

- La DM interagisce solo con i bosoni di gauge dello SM
- Gli accoppiamenti della DM sono di tipo EW:  $\begin{cases} g_{Z-Z-DM} = g_{Z-Z-DM} \\ g_{Z-Z-DM} \end{cases}$

$$\begin{cases} g_{Z-Z-DM} = e/s_W & \text{(3-leg)} \\ g_{Z-Z-DM-DM} = (e/s_W)^2 & \text{(4-leg)} \end{cases}$$



 $M_{DM} = 50 GeV$ 



Difficile separare effetti di spin per topologie con vertici 4-leg

Effetti di spin molto più evidenti per topologie con vertici 3-leg

Le differenze aumentano per DM più massiva

- - - - -

٠

٩

#### Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

Le differenze son sempre abbastanza grandi da non essere attenuate a livello di detector

 $M_{DM} = 100 GeV$ 



Luca Panizzi

٠

٩

#### Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

Le differenze son sempre **abbastanza grandi** da non essere attenuate a livello di detector

Difficile separare effetti di spin per topologie con vertici 4-leg

Effetti di spin molto più evidenti per topologie con vertici 3-leg

Le differenze aumentano per DM più massiva

 $M_{DM} = 500 GeV$ 



Difficile separare effetti di spin per topologie con vertici 4-leg

Effetti di spin molto più evidenti per topologie con vertici 3-leg

Le differenze aumentano per DM più massiva

Luca Panizzi

### Le differenze son sempre abbastanza grandi da non essere attenuate a livello di detector Caratterizzazione dello spin della materia oscura all'LHC

 $M_{DM} = 1000 GeV$ 



Le differenze aumentano per DM più massiva

Le differenze son sempre abbastanza grandi da non essere attenuate a livello di detector

Difficile separare effetti di spin per topologie con vertici 4-leg

Effetti di spin molto più evidenti per topologie con vertici 3-leg

## Conclusioni e prospettive

### In sintesi

- La caratterizzazione dello spin di un candidato di DM all'LHC sarebbe cruciale per l'interpretazione di un possibile segnale in termini di scenari di nuova fisica
- Canali di mono-X sono maggiormente sensibili allo spin del mediatore, ma se lo spin della DM è collegato a quello del mediatore (canale t) è possibile esplorare le differenze di spin della DM
- Gli operatori corrispondenti a teorie effettive più semplici da studiare possono già dare indicazioni riguardo lo spin della DM, se un segnale con momento mancante fosse osservato

#### Lavori in corso

- Determinazione dei limiti su accoppiamenti e masse per poter meglio identificare strategie di ricerca
- Studio della rilevanza di altri canali (mono-Z, mono-photon, mono-W...)