## Поиски частиц темной материи в эксперименте ATLAS

Ю.Г.Нарышкин

## Обнаружение "темной материи"



Радиальная скорость звезд не зависит от удаления от центра галактики Это может означать, что галактика на всём своём протяжении содержит значительную массу невидимого вещества.



Массы галактик недостаточно, для объяснения эффекта гравитационного линзирования

*WIMP* – *weakly interacting massive particle* 

# Эксперименты по поиску DM

Прямой поиск: Взаимодействие WIMP с ядрами (упругое и неупругое, изучение взаимодействия частиц темной материи с электронами и ядрами атомов) Эксперименты: DAMA, COGENT/LIBRA08, XENON,LUX



Косвенный поиск: аннигилляция WIMP Эксперименты: PAMELLA, AMS ...

. . .

Поиск на ускорителях: ATLAS, CMS, Tevatron





3

### Косвенное детектирование: AMS

Измерение доли античастиц в космических лучах. С ростом энергии количество античастиц должно уменьшатся, если позитроны(антипротоны) являются Продуктами аннигиляции частиц "темной материи" то при определенной энергии может быть увеличение количества античастиц.







### Прямое детектирование: DAMA/LIBRA

- изучаются взаимодействия частиц темной материи с электронами или атомными ядрами.
- Вследствие орбитального и суточного движения детектора вместе с Землёй темп счёта детектора будет испытывать годичные и суточные вариации.
- Максимальный темп счёта ожидается, когда проекция орбитальной скорости Земли на скорость движения Солнца относительно центра Галактики (и вимпов) максимальна.



Simplified schema of ~ 100 kg Nal(TI) set-up

XENON100

DAMA/LIBRA

\*\*\*\*\*\*\*

5

CRESST

CoGeNT

WIMP Mass [GeV/c<sup>2</sup>]



### DM: поиск на коллайдерах

DM частицы не могут быть зарегистрированы прямо с помощью детекторов, потому факт их образования определяется косвенно с помощью "недостающей" поперечной энергии Чтобы измерить недостающую энергию необходимо чем-то сбалансировать ее, например у,Z,W,jet:





- Mono-photon
- Mono-jet
- Mono-W
- Mono-Z



### DM: поиск на коллайдерах

Mono-jet:



• Mono-photon:





Mono-W (leptonic/hadronic)

Mono-Z (leptonic/hadronic)







7





Частицы темной материи описываются как дираковские фермионы

Теория содержит 2 параметра М\*, т

Где  $M_*$ ,  $\Lambda$  – характеризует силу взаимодействия и является функцией массы промежуточной частицы M и констант взаимодействия  $g_q$  и  $g_\chi$ 

Важное условие  $M > Q_{tr}$ , где  $Q_{tr}$  переданный импульс

*Run I*  $\rightarrow$ *Run II: EFT*  $\rightarrow$  *Simplified models* 



ပ္ပိ

# **EFT Operators**

Name	Operator	Coefficient
D1	$ar{\chi}\chiar{q}q$	$m_q/M_*^3$
D2	$\bar{\chi}\gamma^5\chi\bar{q}q$	$im_q/M_*^3$
D3	$\bar{\chi}\chi\bar{q}\gamma^5 q$	$im_q/M_*^3$
D4	$\bar{\chi}\gamma^5\chi\bar{q}\gamma^5q$	$m_q/M_*^3$
D5	$\bar{\chi}\gamma^{\mu}\chi\bar{q}\gamma_{\mu}q$	$1/M_{*}^{2}$
D6	$\bar{\chi}\gamma^{\mu}\gamma^{5}\chi\bar{q}\gamma_{\mu}q$	$1/M_{*}^{2}$
D7	$\bar{\chi}\gamma^{\mu}\chi\bar{q}\gamma_{\mu}\gamma^{5}q$	$1/M_{*}^{2}$
D8	$\bar{\chi}\gamma^{\mu}\gamma^{5}\chi\bar{q}\gamma_{\mu}\gamma^{5}q$	$1/M_{*}^{2}$
D9	$\bar{\chi}\sigma^{\mu\nu}\chi\bar{q}\sigma_{\mu\nu}q$	$1/M_{*}^{2}$
D10	$\bar{\chi}\sigma_{\mu\nu}\gamma^5\chi\bar{q}\sigma_{\alpha\beta}q$	$i/M_*^2$
D11	$\bar{\chi}\chi G_{\mu\nu}G^{\mu\nu}$	$\alpha_s/4M_*^3$
D12	$\bar{\chi}\gamma^5\chi G_{\mu\nu}G^{\mu\nu}$	$i \alpha_s / 4 M_*^3$
D13	$\bar{\chi}\chi G_{\mu u}\tilde{G}^{\mu u}$	$i \alpha_s / 4 M_*^3$
D14	$\bar{\chi}\gamma^5\chi G_{\mu\nu}\tilde{G}^{\mu\nu}$	$\alpha_s/4M_*^3$

D1 – скаляр (спин независимый)
<i>D5 – вектор (спин независимый)</i>
D9 – тензор (спин зависимый)
D8 – аксиал (спин зависимый)
D11 – скаляр (спин независимый)

### МС моделирование "сигнальных" событий (DM)

Generator: MadGraph5 + Pythia6 для моделирования "underline events"

PDF: MSTW2008LO



### Общая схема анализа данных

- Моделирование фоновых и сигнальных событий (генерация, учет детектора, реконструкция)
- Оптимизация критериев отбора "сигнальных" событий (выбор сигнальной области "SR")
- Оценка числа "фоновых" событий (выбор контрольных областей "CR" т.е. облатей, где доминирует исследуемый "фон".)
- Учет систематических ошибок.
- Вычисление пределов на сечения (операторы)

### Детектор "АТЛАС"



### Фоновые процессы

- ZZ (MC based)
- WZ (MC based)
- WW (data driven: eµ control region)
- *Z*+*jets* (*data driven: ABCD method*)
- W+jets, multijets (data driven: like sign method and fake factor method)
- tt-bar (data driven, eµ control region)
- SM higgs (MC based)

Правильный учет фоновых процессов является фундаментом данного анализа !!!



13



### Kinematical distributions for background



### Оптимизация критериев отбора



Лучшее соотношение сигнал/фон
Сохранить статистику полезных событий

significance =

### Отбор событий

 $\frac{Event \ selection:}{76 < m_Z < 106 \ GeV}$   $\Delta \Phi(Z, E_T^{miss}) > 2.5$   $\eta^{ll} < 2.5$   $(p_T^{ll} - E_T^{miss}) / p_T^{ll} < 0.5$ Jet veto:  $p_T > 25 \ GeV$ ,  $abs(\eta) < 2.5$   $E_T^{miss} > 150, 250, 350, 450 \ GeV$ 

TABLE III. Observed yields and expected SM background in each signal region. Statistical, systematic, and luminosity uncertainties are added in quadrature to give the total background estimate and uncertainties.

D	$E_{\rm T}^{\rm miss}$ threshold [GeV]					
Process	150	250	350	450		
ZZ	$41\pm15$	$6.4\pm2.4$	$1.3\pm0.5$	$0.3\pm0.1$		
WZ	$8.0\pm3.1$	$0.8\pm0.4$	$0.2\pm0.1$	$0.1\pm0.1$		
$WW,t\bar{t},Z\to\tau^+\tau^-$	$1.9\pm1.4$	$0^{+0.7}_{-0.0}$	$0^{+0.7}_{-0.0}$	$0^{+0.7}_{-0.0}$		
Z + jets	$0.1\pm0.1$					
W+jets	$0.5\pm0.3$	1.00				
Total	$52 \pm 18$	$7.2\pm2.8$	$1.4\pm0.9$	$0.4^{+0.7}_{-0.4}$		
Data	45	3	0	0		



### Пределы на сечения DM (Run I)



# Сравнение с данными других экспериментов



Верхняя оценка ("upper limit") для спин зависимых сечений D9 и спиннезависимых D1, D5 в сравнении с данными экспериментов "diret detection"

#### Выводы и планы

- Результаты, полученные в Run I (20.3 fb<sup>-1</sup>) совпадают с предсказаниями стандартной модели 🔗
- Получены пределы для *EFT* операторов
- Ожидаемая статистика Run II 100 fb<sup>-1</sup>

#### Обязательство ПИЯФ в анализ топо-Z DM

- Проверка результатов генерации сигнальных (DM) событий (монте-карло) используемых для анализа данных (validation)
- Оценка фонов (W+jets...) "data-driven" методами
- Оптимизация критериев отбора
- Статистическая интерпретация результатов
- Координация подготовки ноты по анализу



### **Cross sections: example for D1'**

 $d\hat{\sigma} = \frac{\sum \overline{|\mathcal{M}|^2}}{4(p_1 \cdot p_2)} \mathrm{d}\Phi_3 \,,$ 

М - АМПЛИТУДА ПРОЦЕССА dФ<sub>3</sub> - 3х частичный фазовый объем

р<sub>1</sub>, р<sub>2</sub> – импульсы начальных частиц, р<sub>3</sub>, р<sub>4</sub> – импульсы начальных частиц "темной материи", k – импульс струи.

$$\frac{\mathrm{d}^2 \hat{\sigma}}{\mathrm{d} p_{\mathrm{T}} \mathrm{d} \eta} \bigg|_{D1'} = \frac{\alpha_s}{36\pi^2} \frac{x_1 x_2 s}{\Lambda^4} \frac{1}{p_{\mathrm{T}}} \frac{\left[1 - f - \frac{4m_{\mathrm{DM}}^2}{x_1 x_2 s}\right]^{3/2} \left[1 + (1 - f)^2\right]}{\sqrt{1 - f}}$$

 $f(p_{\rm T}, \eta, x_1, x_2) \equiv \frac{p_{\rm T}(x_1 e^{-\eta} + x_2 e^{\eta})}{x_1 x_2 \sqrt{s}} \,.$ 

x<sub>1</sub>, x<sub>2</sub> часть импульса протона, которую несет партон (x<sub>Bi</sub>)





Indicative resolutions of the ATLAS detector components. The units for energy E and transverse momentum  $p_T$  are in GeV. The symbol  $\oplus$  means adding both parts in quadrature.

Detector component	Resolution		
Tracking	$\sigma_{p_T}/p_T=0.05\%p_T\oplus 1\%$		
EM calorimetry	$\sigma_E/E = 10\%/\sqrt{E} \oplus 0.7\%$		
Hadronic calorimetry (jets)			
barrel and end-caps	$\sigma_E/E=50\%/\sqrt{E}\oplus3\%$		
forward	$\sigma_E/E = 100\%/\sqrt{E} \oplus 10\%$		
Muon spectrometer	$\sigma_{p_T}/p_T = 10\%  ext{ at } p_T = 1  ext{ TeV}$		

### 

By Taylor expanding the SM-DM propagator around the momentum transfer and only keeping the leading order we get an effective coupling constant:

$$rac{1}{Q_{tr}^2-M^2}=-rac{1}{M^2}\left(1+rac{Q_{tr}^2}{M^2}+\mathcal{O}\left(rac{Q_{tr}^4}{M^4}
ight)
ight)pprox -rac{1}{M^2}$$

This approximation is only valid if  $Q_{tr}^2 \ll M^2$  otherwise all other terms in the expansion (UV complete theory) must be considered.



Для теоретического описания процессов с участием частиц темной материи используется "эффективная теория поля" : EFT

Эффективная теория поля – это приближение к некоторой (основной) физической теории (например квантовой теории поля).

Эффективная теория поля включает соответствующие степени свободы, чтобы описать физические явления, происходящих при выбранном масштабе длины или энергетической шкале, игнорируя при этом подструктуры и степеней свободы при меньших расстояниях (или, что эквивалентно, при более высоких энергиях).

Или, говоря другими словами, они подразумевают "усреднение" процессов, которые происходят на "малых" расстояниях для полуцения упрощенных моделей на "больших" расстояниях

### EFT vs Simplified models

 $\sigma \propto \frac{1}{M^{*4}}$  [M\*, mx]



 $\sigma \propto \frac{g_{SM}^2 g_{DM}^2}{M_{med}^4}$  $[M_{med}, \Gamma_{min}, m_X, g_{SM}, g_{DM}]$ 



### Аксиальные и векторные

**ПОКИ** ab - скаляр (1) $\overline{a}\gamma^{\alpha}b - вектор (4)$  $\overline{a}\sigma^{\alpha\beta}b - тензор (6)$  $\overline{a}\gamma^{5}\gamma^{\alpha}b$ - аксиал (4)  $\overline{a}\gamma^{5}b$  - псевдоскаляр (1)

 $\sigma^{\alpha\beta} = \frac{1}{2} (\gamma^{\alpha} \gamma^{\beta} - \gamma^{\beta} \gamma^{\alpha})$ 

 $\overline{a}, b$  - спиноры Дирака (биспиноры) 4хкомпонентные вектора, описывающиерелятивистские частицы со спином ½ (волновыефункции).

Векторный (V) и аксиальный (A) токи ведут себя одинаково при преобразованиях Лоренца, но при пространственной инверсии векторный ток не меняется, а аксиальный меняет знак.

$$\gamma^{0} = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{bmatrix}, \quad \gamma^{1} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}, \quad \gamma^{2} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 0 & -i \\ 0 & 0 & i & 0 \\ 0 & i & 0 & 0 \\ -i & 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}, \quad \gamma^{3} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{bmatrix}$$

$$\gamma^5 = i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3 = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{bmatrix}$$

29



Assume DM is a Dirac fermion and interaction is characterized by contact interaction,

Bai, Fox and Harnik, JHEP 1012:048 (2010)



Set mass of mediator (M) to very high value

Operators describe nature of mediator and form of SM-DM couplings.

Consider two possibilities: (a) vector operator (b) axial-vector operator Assume DM is a Dirac fermion and interaction is characterized by contact interaction, Bai,

Bai, Fox and Harnik, JHEP 1012:048 (2010)



Set mass of mediator (M) to very high value

(a) For vector mediator, effective operator

$$\mathcal{O}_V = rac{(\bar{\chi}\gamma_\mu\chi)(\bar{q}\gamma^\mu q)}{\Lambda^2}$$
  $\Lambda = M/\sqrt{g_\chi g_q}$  spin-  
independent

Assume DM is a Dirac fermion and interaction is characterized by contact interaction, Ba

Bai, Fox and Harnik, JHEP 1012:048 (2010)



(b) For axial-vector mediator, effective operator

$$\mathcal{O}_{AV} = rac{(ar{\chi}\gamma_{\mu}\gamma_{5}\chi)(ar{q}\gamma^{\mu}\gamma_{5}q)}{\Lambda^{2}}$$
  $\Lambda = M/\sqrt{g_{\chi}g_{q}}$  spin-dependent

#### Light mediator

- Assume DM interaction is mediated by light particle
- Effective theory breaks down and explicitly have to include mediator mass.
- Consider M = 100 GeV, 400 GeV with width set to 1% of mass.





Translating collider limits to the same plane as direct detection experiments

reduced mass of the DM-nucleon system



#### Translating collider limits to the same plane as direct detection experiments



- Upper limits on monojet/monophoton cross sections converted to lower limits on Λ
- Lower limits on  $\Lambda$  then translated to spin-dependent DM-nucleon cross-section

### **CMS Results**

- Z(II) + ET<sup>miss</sup>
  - [CMS, CMS-EXO-12-054]





### Оптимизация критериев отбора



39

- mono-jet + ET<sup>miss</sup> (arXiv:1502.01518, submitted to EPJC)
  - event selection
    - central leading jet with  $p_T > 120$  GeV and  $p_T > 0.5 \cdot E_T^{miss}$
    - 9 signal regions with E<sub>T</sub><sup>miss</sup> thresholds from 150 to 700 GeV
    - jet and E<sub>T</sub><sup>miss</sup> back to back / recoiling Δφ(sel. jets, E<sub>T</sub><sup>miss</sup>) > 1.0
    - lepton and isolated track veto
  - main background
    - Z(vv) + jets, constrained using W(lv) and Z(ll) control regions
    - W(Iv) + jets, mostly when I=τ



#### ATLAS searches

- mono-photon (arXiv:1411.1559, PRD 91, 012008 (2015))
  - event selection
    - · high-energy photon
    - large ET<sup>miss</sup>
    - · no leptons, at most one jet
  - main background
    - Z(vv) + γ
    - Wγ / Zγ with lost leptons
    - W / Z with leptons / jets misidentified as γ
    - estimated via dedicated control regions



#### ATLAS searches

- mono-W/Z (hadronic) (arXiv:1309.4017, PRL 112, 041802 (2014))
  - · event selection
    - · very central, large-radius jet with p<sub>T</sub> > 250 GeV, 50 GeV < mj < 120 GeV, momentum balance of subjets
    - two signal regions with ETmiss > 350 / 500 GeV
    - max. one narrow jet with p<sub>T</sub> > 40 GeV
    - · lepton and photon veto
  - main background
    - Z(vv) + jets
    - Z(II) + jets and W(Iv) + jets, with lost lepton



Ever

- mono-W/Z boson (leptonic) (arXiv:1407.7494, JHEP 09 (2014) 037) (arXiv:1404.0051, PRD 90, 012004 (2014))
  - · event selection W
    - one high-p<sub>T</sub> lepton
    - E<sub>T</sub>miss
    - large m<sub>T</sub>, incompatible with directly produced W
  - event selection Z
    - two leptons with invariant mass consistent with Z
    - large ET<sup>miss</sup>
    - · jet and third-lepton vetoes



# Describing Dark Matter with Effective Operators DM direct detection

FELIX KAHLHOEFER

ROYAL HOLLOWAY, WEDNESDAY, 16 JANUARY

PAGE 6



Dark matter particles from the Galactic halo that pass through the Earth will occasionally scatter off nuclei. The resulting recoil energy of the nucleus can be measured in dedicated low background detectors.



 $\frac{\mathrm{d}R}{\mathrm{d}E_{\mathrm{nr}}} = \frac{\rho_0}{m_{\chi}m_{\mathrm{N}}} \int_{v_{\mathrm{min}}}^{\infty} \mathrm{d}v \, v f(v, v_{\mathrm{E}}) \frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}E_{\mathrm{nr}}}$ 

Typical event rates are less than 1 event per kg per year A great experimental challenge!

# Describing Dark Matter with Effective Operators DM indirect detection

#### FELIX KAHLHOEFER

#### ROYAL HOLLOWAY, WEDNESDAY, 16 JANUARY

PAGE 7



Indirect detection experiments look for the products of DM annihilation in regions of high DM density (e.g. the galactic center) with satellites, balloons and ground based telescopes.



Difficulties arise from astrophysical backgrounds and the DM density profile.



### DM models: EFT

#### II. EFFECTIVE FIELD THEORY

We assume that our WIMP candidate is the only new particle species within reach of the LHC (a "maverick" particle); this allows us to describe its interaction with standard-model quarks accurately in terms of an effective field theory whose degrees of freedom consist of the standard-model (SM) particles plus the WIMP itself. For the purposes of the discussion, we also specialize to the case of a Dirac fermion. The effective field theory consists of the SM Lagrangian plus kinetic terms for the dark matter X and a set of effective four-Fermion interactions between X and the quarks q = u, d, s, c, b, t,

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{SM} + i\bar{X}\gamma^{\mu}\partial_{\mu}X - M_{X}\bar{X}X + \sum_{q}\sum_{i,j}\frac{G_{qij}}{\sqrt{2}} \left[\bar{X}\Gamma_{i}^{X}X\right]\left[\bar{q}\Gamma_{q}^{j}q\right],\tag{1}$$

where the sums *i*, *j* are over scalar, pseudoscalar, vector, axial vector, and tensor interactions (in Lorentz-invariant combinations) described by the operators  $\{\Gamma\}$ . We will assume that the interaction is dominated by only one of the above forms.<sup>1</sup> The mass dimension of  $G_{qtj}$  is minus two. Although it would be straightforward to account for WIMPs coupling to leptons, for simplicity, we do not take this possibility into account in our analysis, and we further specialize to the case in which the WIMP couplings are independent of the quark flavor,  $G_{qtj} = G_{ij}$ . With these assumptions, and the assumption that the dark-matter density is determined by the calculation of the thermal relic abundance of the Xs, the various  $G_i$ 's are determined to high precision. Even if the WIMP proves not to be a thermal relic, the effective field theory (with the G's uncorrelated from  $M_X$ ) may still provide a useful language to describe WIMP coupling to SM particles.

### "Гравитационное линзирование"







# Z boson decay

Particles		Effective charge		Relative factor	Branching ratio	
Name	Symbols	L	R		Predicted for x = 0.23	Experimental measurements <sup>[10]</sup>
Neutrinos (all)	v <sub>e</sub> , v <sub>µ</sub> , v <sub>t</sub>	1⁄2	0	3(1/2)2	20.5%	20.00 ±0.06%
Charged leptons (all)	е <sup>¯</sup> , µ <sup>¯</sup> , т <sup>¯</sup>			$3((-1/2 + \chi)^2 + \chi^2)$	10.2%	10.097 ±0.003%
Electron	e	-1/2 + X	x	$(-\frac{1}{2} + x)^2 + x^2$	3.4%	3.363 ±0.004%
Muon	μ¯	-1/2 + X	x	$(-\frac{1}{2} + x)^2 + x^2$	3.4%	3.366 ±0.007%
Tau	T	- <sup>1</sup> / <sub>2</sub> + x	x	$(-\frac{1}{2} + x)^2 + x^2$	3.4%	3.367 ±0.008%
Hadrons (all)					69.2%	69.91 ±0.06%
Down-type quarks	d, s, b	-1/2 + 1/3x	1⁄3x	$3(-\frac{1}{2} + \frac{1}{3}x)^2 + 3(\frac{1}{3}x)^2$	15.2%	15.6 ±0.4%
Up-type quarks	u, c	1/2 - 2/3X	-²/3x	$3(\frac{1}{2} - \frac{2}{3}x)^2 + 3(-\frac{2}{3}x)^2$	11.8%	11.6 ±0.6%

# Статистика 2015





## **Control Region**

- Control samples used to verify and/or determine the normalization of different backgrounds from data.
- The control regions attempt to preferentially select specific categories of background events, for example events with no genuine Z bosons (top, inclusiveW andWW) or events with bjets (top and Z/W + b-jets).



#### Used for Z+jets background



the Z background in the signal region can be estimated with the following equation.

$$N_{A}^{est} = N_{B}^{obs} \times \frac{N_{C}^{obs}}{N_{D}^{obs}}$$

Contributions from non-Z backgrounds are subtracted before applying this equation.

Figure 9: The concept of the ABCD method to estimate the Z background in the signal region.

In practice, slight differences could show up between  $N_A/N_B$  and  $N_C/N_D$ .

$$N_A^{est} = N_B^{obs} \times \frac{N_C^{obs}}{N_D^{obs}} \times \alpha$$

where



In order to also estimate the shape of the EmissT distribution, Nobs is considered bin by  $\frac{32}{52}$ , whereas a single scale factor is extracted from  $N^{obs}$   $_{C}/N^{obs}$   $_{D}$ .



Figure 15: Comparison of the shape of  $E_T^{\text{miss}}$  distributions between Region A and B (left plots) and C and D (right plots). Events in the ee-channel after the Z mass requirement (upper plots) and jet veto (lower plots) are shown.

### Method

 In the "control region" the correction coefficient is calculated:

$$SF(SS) = \frac{N^{data}(SS) - N^{other MC}(SS)}{N^{W+jets}(SS)}$$

• Then this coefficient is applied to the MC sample for W+jet background produced with the selection for signal events (i.e. OS + event selection)

$$N_{data}^{W+jets}(OS) = SF(SS) \cdot N_{MC}^{W+jets}(OS)$$

# **Results from note**



Figure 17: The  $E_T^{\text{miss}}$  distribution for data and Monte Carlo estimated background samples for events with a like-sign *ee* or *eµ* pair, no *b*-jets and a di-lepton mass in the sidebands of the Z-mass region. In the figure on the left the W background is unscaled, whilst in the figure on the right the W background is scaled by the same factor 0.7 that is applied in all other figures.





Figure 26: The  $E_T^{miss}$  distribution in the W+jets control region after the jet veto requirement.

### "Недостающая" поперечная энергия

Недостающая "поперечная энергия "измеряется по отношению к пучку взаимодействующих частиц и определяется как сумма векторов поперечных импульсов всех зарегистрированных частиц (по энергии оставленной в калориметре или по треку для мюонов)



### Kinematical distributions (e+e-)



### Kinematical distributions ( $\mu$ + $\mu$ -)











