

# Recherche de matière noire avec l'expérience EDELWEISS





J. Gascon UCB Lyon, CNRS/IN2P3/IPNL

7 mars 2006

# Matière Noire sous forme de WIMP

- Echelle cosmologique (WMAP, Archeops, SNIIa, ...)
   Ω<sub>Cold Dark Matter</sub> ~0.22, Ω<sub>Baryon</sub> <0.05</li>
   Formation de structures → Particules massives
- $\sigma_{annihilation} \sim Weak \text{ force} \rightarrow WIMPs$





Echelle galactique Courbes de rotations:

 $\rho_{CDM}$  local = 0.2-0.4 GeV/cm<sup>3</sup>

- Pour MWIMP ~100 GeV/c<sup>2</sup>
  - → ~3000 WIMPs/m³ ici présents,
  - → v~200 km/s:
  - $\rightarrow$  flux local ~ 10<sup>5</sup> WIMP/cm<sup>2</sup>/s

# **Recherche directe**



- WIMP scattering on nucleus in the laboratory (local ρ<sub>CDM</sub>)
- Kinetic energy of recoil ~ 20 keV (for M<sub>WIMP</sub> ~ M<sub>RECOIL</sub>~ 100 GeV and v<sub>WIMP</sub> ~ 200 km/s)
   Direction of recoil? Difficult

Recoil travels ~ 20 nm in solid, ~ 30  $\mu$ m in 1 atm gaz

Calorimetric approach -> Measure kinetic energy of recoil



Rates depend on:

- WIMP density (~ 0.3 GeV/cm<sup>3</sup>)
- WIMP velocity distribution (~200 km/s +/- model)

-> Use Lewin & Smith prescriptions for comparing expt. sensitivities

- WIMP scattering cross-section on nucleus
  - Depends on exact nature of WIMP

Large model dependence !

• Requires model: ex: in mSUGRA,

from 1 event/kg/week ...

... down to 1 event/ton/year

# **Prédictions MSSM**

- Scans, or selected benchmarks
- Coherent interactions usually dominate (σ<sub>p</sub>~σ<sub>n</sub>, σ<sub>NUCLEUS</sub> ~ μ<sup>2</sup>A<sup>2</sup>)
- Large variation of predicted rates
- Interesting range is factor 10<sup>2</sup> - 10<sup>4</sup> below existing expt. limits



# **Prédictions MSSM et expériences**



Major problem! Typical radioactivity...

(ex.: human body ~  $10^{+7}$  decays/kg/day)

... well above ~  $10^{-4}$  event/kg/day ultimate goal!

Extremely large reduction required

-> tails of distributions, difficult to understand and simulate accurately.

 20 keV ~ atomic X-ray (to compare with ~MeV signal in large v detectors)

-> relatively un-charted background domain for rare event searches

• Aim for *background-free* expts (rejection, not subtraction)



- 1. Recoil energy spectrum
- 2. Nuclear (and not electron) recoils
- 3. Coherence:  $\mu^2 A^2$  dependence
- 4. Absence of multiple interactions
- 5. Uniform rate throughout entire volume
- 6. Annual modulation (... requires  $> ~10^4$  evts!)

... Cryogenic detector arrays designed to fully exploit all of these

- 1. Recoil energy spectrum **←** Energy resolution
- 2. Nuclear (and not electron) recoil **Discrimination**
- 3. Coherence:  $\mu^2 A^2$  dependence More than one A
- 5. Uniform rate throughout entire folumarge array
- 6. Annual modulation (... requires  $> ~10^4$  type

... Cryogenic detector arrays designed to fully exploit all of these

7 mars 2006

# Détecteurs Cryogéniques

- Idea: Combine thermal (or phonon) measurement with ionization or scintillation measurement
  - Thermal/phonon component: most accurate *total energy* measurement
  - Ionization or scintillation yield (norm. to thermal/phonon) differs for
    - nuclear recoil (signal)
    - electron recoils (dominant background)
    - -> powerful rejection



## La collaboration EDELWEISS

- CEA Saclay DAPNIA DRECAM
- CNRS IN2P3/CSNSM Orsay IN2P3/IPN Lyon DSM/CRTBT Grenoble INSU/IAP
- FZK/Univ. Karlsruhe (Allemagne)
- DUBNA (Russie)
- Laboratoire Souterrain de Modane
  - Sous 1700 m de roche (tunnel du Fréjus)
  - Flux de rayon cosmique réduit d'un facteur 10<sup>6</sup> (4 µ/m<sup>2</sup>/d)



#### \* Expérience pour Detecter Les WIMPs En SIte Souterrain



## Détecteurs EDELWEISS GeNTD



- Different charge/heat ratio for nuclear and electron recoils
- Evt-by-evt discrimination of electron recoils (main background: γ)



## **EDELWEISS-I**



## **Runs EDELWEISS-I**



#### Prises de données: 2000-2003

- Temps considérable consacré à l'étalonnage: énergie, bande de reculs nucléaires, rejet gamma, zone fiducielle, seuil en énergie
- Dernier run (2003): 22 kg.d fid.
  - Déclenchement sur signal chaleur (plus lent, mais • plus efficace à basse énergie: 50 % à 11 keV)
  - Excellente stabilité • sur 4 mois
- Exposition totale:
  - 62 kg.d (fiduciel)
  - Efficacité • @ 15 keV = 50%





- Dans 62 kg.j (fid.), 40 candidats dans la bande de recul nucléaires
   > 15 keV, dont 3 avec 30 < E<sub>R</sub>< 100 keV</li>
- Une coïncidence n-n observée: fond neutron?



# Événements en surface EDELWEISS-I



## **Etude des fonds**

- Fond gamma
  - 1.5 evt/kg/j/keV avant rejet
  - Compatible avec mesure U/Th des blindages de Cu (pas utilisés dans EDW-II !).





#### Fond neutron

- Simulation du transport du flux issu de la roche à travers les blindage (MC vérifié sur calibration neutrons)
- ~2 reculs attendus en 62 kg.j, dont ~10% en coïncidence (compatible avec 1 coïnc. observée)

## Fonds de surface



- $\alpha$ 's from <sup>210</sup>Po (E $\alpha$ =5.3 MeV)
  - Q=0.3  $\rightarrow \alpha$  decays near surfaces
  - Rate ~ 400 /m<sup>2</sup>/d
  - As expected, non-fiducial part more exposed
- <sup>210</sup>Pb on Cu covers or Ge surfaces
  - Should see Pb recoils and β's



- No <sup>206</sup>Pb recoil peak at 100 keV observed as heat-only events: <sup>210</sup>Pb implanted in Cu, not Ge.
- Rate of 0.3<Q<1.0 events at low energy consistent with expected surface β's</li>
- does not exclude contribution from <sup>14</sup>C
- By removing Cu between detectors, these events should disappear, or ID by coincidences

## **Conclusions EDELWEISS-I**

EDELWEISS 1 kg (3x320 g) complété en 2003

- Expérience la plus sensible en 2001-2003: <0.2 reculs/kg/jour
- Depuis, rattrapé (CRESST-II) et dépassé (CDMS-II) par d'autres cryodétecteurs
- Limité par la taille du cryostat et le fond radioactif (neutron, β)



## $\textit{EDELWEISS-I} \rightarrow \textit{EDELWEISS-II}$

- EDELWEISS-II installé à Modane en 2005
- But: gain x 100 en sensibilité
  - $(\sigma \sim 10^{-8} \text{ pb}, 0.002 \text{ evt/kg/j } E_R > 10 \text{keV})$
  - Plus de masse (=plus de détecteurs)
  - Plus de radiopureté, de blindage et de rejet
- Nouveau cryostat
- Nouveaux détecteurs (28, puis 110):
   21 Ge-NTD, 7 NbSi
- Environnement bas-bruit radioactif
  - Salle blanche, air déradonisé
  - Sélection et tests systématiques des matériaux
  - Nouveaux blindages
- Nouvelle électronique (plus intégrée)



# EDELWEISS-II

## Cryostat EDELWEISS-II



- Reversed geometry
- Nitrogen free : 3 Pulse tube (50K and 80K screens) and 1 He cold vapor reliquefier (consumption ≈ 0)
- Large volume 50l
- Up to  $\approx$  120 detectors
- Compact and hexagonal arrangement
- $\Rightarrow$  Self shielding
- $\Rightarrow$  More statistics
  - $\Rightarrow$  More coincidence (n bkg)

## Blindage EDELWEISS-II

- Dedicated HPGe detectors for Systematic checks of radiopurity of all materials
- Clean Room (class 100 around the cryostat, class 10000 around the detectors)
- Deradonized air (from NEMO3) (0.1 Bq/kg)
- 20 cm Pb shielding
- Neutron Shielding
  - 50 cm polyethylène
  - Full coverage
- µ veto (99% coverage)



Février 2005 Mars 2005

## **Détecteurs Ge-NTD**

- Developed by CEA Saclay and Camberra-Eurisys
- Amorphous Ge and Si sublayer (better charge collection for surface events)
- Optimized NTD size and homogeneous working T (16-18 mK) : sub keV resolution



- 21 detectors
- New holders
- New connectors (Teflon and copper only)





## **Détecteurs NbSi**

Identification of near surface events: athermal phonon measurement with NbSi thin film thermometers



Heat and ionization Ge detectors

- Each signal = thermal + athermal component
- For surface events, athermal higher in NbSia
- Thermal signals proportionnal to the deposited energy







- Tests with 200g prototype in EDW-I
- Rejection X 20
- Fiducial volume reduction of 10 %

7 mars 2006

### Câblage



- Développement CEA/IPNL, + expertise CRTBT
- Solution « tout numérique » intégrée, avec numérisation dès la sortie du cryostat



## Etat d'avancement EDELWEISS-II

- Janv. 2005: Test cryogénique (avec écran Pb cryogénique, câblage et détecteurs)
  - Premiers signaux!
- Fév. 2005: Test de 8 détecteurs, supports, câblage, électronique, acquisition
  - Remise en froid très rapide

2x320 g Ge NTD support EDW-II/Cu

50 g Al<sub>2</sub>O<sub>3</sub> IAS Scintillation-Chaleur

2x320 g Ge NTD support EDW-II/Teflon





2 x 320 g Ge NTD support EDW-I
200 g Ge NbSi

## **R&D EDELWEISS**

- Bad charge collection of near-surface events:
  - Study of charge diffusion, trapping and recombination
  - Passive rejection: improve charge collection for surface event
    - Optimization of Ge and Si amorphous sublayer
    - Detectors with thick electrodes
  - Active rejection: identification of the surface events
    - Pulse shape analysis of the charge signals (but high bandwidth ⇔ low noise)
       ⇒ localization of the event
    - Interdigitzed electrodes
    - Detectors sensitive to athermal phonons  $\Rightarrow$  8 Ge/NbSi detectors, 400 g
- Widen choice of target atomic mass? (CDMS: Ge and Si)
  - Low-A: neutron monitoring, sensitivity to spin-dependent  $\sigma$
  - Al<sub>2</sub>O<sub>3</sub> heat-and-scintillation detectors (SciCryo ANR, with IAS and MPP Munich)







- Proposition d'un European Underground Rare Event Calorimeter Array
  - Basée sur expérience acquise avec CRESST-II et EDELWEISS-II, avec forces additionnelles (CERN)
  - Variété de noyaux cibles: Ge, CaWO<sub>4</sub> (dépendance en A)
  - Masse: entre 100 kg et 1 tonne
  - Evolution: continuité de CRESST-II et d'EDELWEISS-II
  - avril 2005: Statement of Interest

## **Conclusion**

- Recherche directe de la matière noire: sujet important dans la décade LHC
- Détecteurs cryogéniques avec discrimination de recul nucléaires: technique la plus performante à l'heure actuelle
- EDELWEISS-I
  - En tête en 2000-2003
  - A atteint ses limites, mais très riches en enseigjements
- EDELWEISS-II démarre, objectif: 10<sup>-8</sup> pb
- Objectif final (10<sup>-10</sup> pb) très ambitieux
  - Détecteurs cryogéniques en constante amélioration de sensibilité, avec encore un fort potentiel devant eux