

TEST DES FLASH-ADCS, OPTIMISATION DE LA CONCEPTION DU DÉTECTEUR, DÉVELOPPEMENT D'UNE RECONSTRUCTION SPATIALE DANS L'EXPÉRIENCE DOUBLE CHOOZ

Tarek Akiri

24 septembre 2010

APC, salle Klee

# PLAN DE LA PRÉSENTATION

Les oscillations de neutrinos

La chasse à l'angle de mélange  $\theta_{13}$ 

L'expérience Double Chooz

Optimisation de la conception du détecteur : concentrateurs de lumière

Le test des Flash-ADCs

Une nouvelle reconstruction spatiale : RecoTOF

Akiri

# LES OSCILLATIONS DE NEUTRINOS



# LE MODÈLE STANDARD

\* Le modèle standard décrit les particules élémentaires et trois de leurs interactions



Les neutrinos, étant sensibles seulement à l'interaction faible, ont permis l'élaboration du modèle standard

Les neutrinos sont considérés sans masse (≠ oscillations)

### L'HISTOIRE DES OSCILLATIONS DE NEUTRINOS



Les neutrinos changent d'espèce au cours de leur trajet vers la Terre

T. Akiri



Le changement de nature des neutrinos est induit par des oscillations

## LES OSCILLATIONS DE NEUTRINOS (1/2)

\* Les neutrinos oscillent car les états propres d'interaction ( $v_e$ ,  $v_{\mu}$ ,  $v_{\tau}$ ) ne correspondent pas aux états propres de propagation ( $v_1$ ,  $v_2$ ,  $v_3$ )

\* Ces états propres sont reliés par la matrice de mélange leptonique U<sub>PMNS</sub> (= U) :

$$|\mathbf{v}_{\alpha}(x,t)\rangle = \sum_{k=1,2,3} U_{\alpha k} e^{-i(E_k t - p_k x)} |\mathbf{v}_k\rangle$$

\* En supposant les neutrinos relativistes : t  $\approx$  x = L, on obtient :

$$(E_k t - p_k x) = (E_k - p_k)L = \frac{(E_k^2 - p_k^2)}{(E_k + p_k)}L = \frac{m_k^2}{2E}L$$

avec L la distance de la source au détecteur, m<sub>k</sub> la masse de l'état k et E son énergie

Г. Akiri

## LES OSCILLATIONS DE NEUTRINOS (2/2)

\* La probabilité d'oscillation dans le vide s'écrit alors :

$$P_{\nu_{\alpha} \to \nu_{\beta}}(L, E) = \sum_{kj} U_{\alpha k}^{*} U_{\beta k} U_{\alpha j} U_{\beta j}^{*} \exp(-i\frac{\Delta m_{kj}^{2}L}{2E})$$
  
Amplitude Période

\* Les oscillations ne sont observables que si :

- Les  $U_{\alpha i}$  ne sont pas triviaux
- Les  $\Delta m_{kj}^2 = m_j^2 m_K^2$  sont différents de 0
- La valeur de L/E est convenable



#### LA MATRICE UPMNS

\* La matrice U<sub>PMNS</sub> dépend de 4 paramètres :

- 3 angles de mélanges : θ<sub>12</sub>, θ<sub>23</sub>, θ<sub>13</sub>
  1 phase de violation CP : δ

\* Elle peut être factorisée en 3 matrices de rotation qui peuvent être considérées comme découplées car :  $\Delta m_{23}^2 \gg \Delta m_{12}^2$  et  $\theta_{13} \ll \theta_{12}, \theta_{23}$ 



### LE SECTEUR ATMOSPHÉRIQUE

\* Les oscillations ayant pour source les neutrinos atmosphériques ont été interprétées en terme de transition de  $v_{\mu}$  en  $v_{\tau}$ 

\* Elles ont ensuite été confirmées par des expériences  $v_{\mu} \rightarrow v_{\mu}$  auprès d'accélérateurs : K2K et MINOS

#### \* Les paramètres sont :

 $\sin^2 2\theta_{23} > 0.9 \ (\theta_{23} > 36^\circ) \ a \ 90\% \ C.L.$  $|\Delta m_{32}^2| = (2.43 \pm 0.13) \times 10^{-3} \ eV^2$ 



#### LE SECTEUR SOLAIRE

\* Les oscillations ayant pour source les neutrinos solaires ont été interprétées en terme de transition de  $v_e$  en  $v_{\mu}$ 

\* Elles ont ensuite été confirmées par l'expérience ve→ve KamLAND auprès de réacteurs

\* Les paramètres sont :

$$\tan^2 \theta_{12} = 0.457^{+0.040}_{-0.029} \quad (\Theta_{12} \approx 34^\circ)$$
$$\Delta m^2_{12} = 7.58^{+0.10}_{-0.07}(stat.) \pm 0.15(syst.) \times 10^{-5} \text{ eV}^2$$



PRC81, 055504; arXiv: 0910.2984

#### LE SECTEUR $\theta_{13}$

\* L'expérience CHOOZ qui était placée à 1 km de 2 réacteurs ( $E_v \approx 3$ MeV), était sensible aux oscillations d'amplitude sin<sup>2</sup>2 $\theta_{13}$  puisque :

•  $\Delta m_{13}^2 = \Delta m_{12}^2 + \Delta m_{23}^2 \approx \Delta m_{23}^2 (\approx 2.4 \times 10^{-3} \text{ eV}^2)$ • et E/L  $\approx 3 \times 10^{-3} \text{ eV}^2$ 

\* Elle possède la meilleure contrainte à ce jour sur  $\theta_{13}$  qui est :

 $\sin^2 2\theta_{13} < 0.14 \ (<11^\circ) \ a \ 90\% \ C.L.$ 



# LA CHASSE À L'ANGLE DE MÉLANGE $\theta_{13}$

### **DEUX TECHNIQUES POUR ACCÉDER À** $\theta_{13}(1/2)$

\* <u>Apparition</u> de  $v_e$  dans un faisceau de  $v_{\mu}$  auprès d'un accélérateur

$$P_{\nu_{\mu} \to \nu_{e}} \approx \sin^{2} 2\theta_{13} \sin^{2} \theta_{23} \frac{\sin^{2}(A-1)\Delta}{(A-1)^{2}} + \alpha (\sin 2\theta_{13} \sin 2\theta_{12} \sin 2\theta_{23} \cos(\Delta + \delta)) \frac{\sin A\Delta}{A} \frac{\sin(A-1)\Delta}{A-1} + \alpha^{2} \sin^{2} 2\theta_{12} \cos^{2} \theta_{23} \frac{\sin^{2} A\Delta}{A^{2}}$$

avec A=2EV/ $\Delta m_{13}^2$  (V= $\sqrt{2}G_FN_e$ ) et  $\alpha = \Delta m_{21}^2 / \Delta m_{31}^2 \approx 0.03$ 

Multiple dégénérescences et corrélations mais un signal indiquerait que θ<sub>13</sub> ≠ 0
 Sensibilité à la phase de violation CP et au signe de Δm<sub>13</sub><sup>2</sup>
 \* Expériences : T2K (a déjà débuté), NOvA (prévue pour 2012)

### **DEUX TECHNIQUES POUR ACCÉDER À** $\theta_{13}$ (2/2)

#### \* <u>Disparition</u> de $\bar{v}_e$ auprès de réacteurs comme l'expérience CHOOZ





## LA STRATÉGIE

\* Amélioration de l'expérience CHOOZ :

 $N_{obs}/N_{att} = 1.01 \pm 2.8\%$  (stat.)  $\pm 2.7\%$  (syst.)

#### \* Erreur statistique ➡ 0.5%

- Plus grand volume (5.5 m<sup>3</sup>  $\rightarrow$  10.3 m<sup>3</sup>)
- Plus longue exposition (qq mois  $\rightarrow$  3-5 ans)

#### \* Erreur systématique ➡ 0.6%

- Mesure relative entre deux détecteurs
- Détecteurs identiques
- Réduction du nombre de coupures (de 7 à 3 coupures)
- Meilleur design du détecteur

Г. Akiri

## LA SENSIBILITÉ

#### \* Sensibilité à 90% C.L. pour $\Delta m_{31}^2 = 2.5 \times 10^{-3} \text{ eV}^2 \text{ si sin}^2 2\theta_{13} = 0$

• <u>Phase I</u> : détecteur lointain

• <u>Phase II</u> : détecteur lointain et détecteur proche



\* La limite de CHOOZ (sin<sup>2</sup>2 $\theta_{13}$  < 0.14) peut être atteinte en 2-3 mois \* Le potentiel de découverte est sin<sup>2</sup>2 $\theta_{13}$  > 0.05 à 3 $\sigma$  après 3 ans avec les 2 détecteurs

#### CONFIGURATION



## **SIGNAL (1/2)**

\* Spectre de  $\bar{\nu}_e$  va jusqu'à ~10 MeV



#### **SIGNAL (2/2)**

\* Utilisation de Gadolinium (Gd) pour une signature claire



19

#### **BRUITS DE FOND**

#### \* <u>Accidentel</u> :

Déposition d'énergie induite par un γ de radioactivité suivie par une capture d'un neutron induit par un muon



#### \* <u>Corrélé</u> :

- Neutrons rapides induits par des muons
- Isotopes avec cascade β-n et un long temps de demi-vie (τ~150 ms)



# **CONCEPTION DU DÉTECTEUR**

Veto Externe contre les muons : Bandes de scintillateur ---plastique

Veto Interne contre les muons : 90 m<sup>3</sup> de scintillateur

390 tubes photomultiplicateurs

10 m<sup>3</sup> de scintillateur liqu dopé au Gd

Collecteur γ (γ-Catcher) : 23 m<sup>3</sup> de scintillateur liquide sans Gd

Volume tampon (Buffer) 110 m<sup>3</sup> d'huile minérale

Blindage : Acier d'épaisseur 15 cm







# OPTIMISATION DU DESIGN DU DÉTECTEUR

\* Détermination des contraintes radioactives que doivent satisfaire des composantes du détecteur (Impact sur l'erreur systématique) :

• Joint entre les barres du blindage

• Peinture réflective dans le volume de protection interne contre les muons

\* Détermination de l'énergie

• L'ajustement de la production de lumière des liquides scintillants de la cible et du γ-catcher

 L'impact d'un déclenchement du système d'acquisition basé sur le nombre de PMTs touchés (≠ du nombre de PEs)

• L'apport de l'utilisation de concentrateurs de lumières

## POURQUOI DES CONCENTRATEURS DE LUMIÈRE ?

\* L'utilisation de concentrateurs de lumière permet d'obtenir davantage de PEs par MeV, menant à une meilleure résolution en énergie cruciale pour la réduction des erreurs systématiques



# NON UNIFORMITÉS DU DÉTECTEUR

Carte de réponse du détecteur



Cible uniforme à 5%, disparités dans le γ-catcher allant de +15% à -8% avec concentrateurs

Carte de réponse du détecteur



Cible uniforme à 10%, disparités dans le γ-catcher allant de +25% à -13%

Les concentrateurs amplifient les non-uniformités

T. Akiri

#### ALGORITHME DE CORRECTION

\* Détermination d'un coefficient de correction pour chaque bin : NPE<sub>ref</sub>/NPE<sub>bin</sub>

\* Interpolation linéaire entre les valeurs des bins en R et Z pour obtenir un coefficient de correction pour toutes les positions



#### ANALYSE

\* Evaluation de l'algorithme via la distribution corrigée de PEs avec :

• la véritable position de la déposition

• l'effet de la résolution spatiale a été simulé en tirant la position dans une distribution gaussienne autour de la vraie position

\* Comparaison des distributions avec et sans concentrateurs pour des e<sup>-</sup> de 1 MeV et des e<sup>+</sup> de 3 MeV

\* Les critères d'évaluation sont :

• la résolution (totale et non statistique), déterminée par l'écarttype divisé par la moyenne ( $\sigma_{stat} = \sqrt{moyenne}$ )

• le kurtosis, une valeur supérieure à 0 indique une distribution plus piquée qu'une gaussienne mais avec des queues plus longues

## **RÉSULTATS POUR DES e DE** 1 MEV (1/2)

#### \* Distribution de PEs avant (noir) et après (rouge) correction



----- Les non-uniformités peuvent être efficacement corrigées → La meilleure résolution en énergie est obtenue avec des concentrateurs 29 Akiri

400

PEs

## RÉSULTATS POUR DES e<sup>-</sup> DE 1 MEV (2/2)

\* Sans concentrateurs (rouge), avec concentrateurs (bleu)



→ La configuration sans concentrateurs est meilleure si la résolution spatiale est supérieure à ~20 cm

### RÉSULTATS POUR DES e<sup>+</sup> DE 3 MEV

\* Sans concentrateurs (rouge), avec concentrateurs (bleu)



→ La configuration sans concentrateurs semble être toujours meilleure et moins dépendante de la résolution spatiale

# RÉSUMÉ

\* Les concentrateurs introduisent de dangereuses queues sur la distribution de PEs

\* Celle-ci est fortement dépendante des performances de la reconstruction spatiale

Cette étude a mené a l'abandon des concentrateurs

\* Après ce travail, une
réorganisation des PMTs et
de leur orientation a eu lieu



# LE TEST DES FLASH-ADCS



#### FONCTIONNEMENT D'UN FLASH-ADC



\* Le nombre de coups d'ADC est proportionnel au voltage en entrée



35
### LES CARTES FLASH-ADCS

#### Cartes CAEN VX1721 :



8 canaux/carte

\* Co-développé par l'APC et CAEN

\* Communication par VME

\* ADCs de 8 bits (256 coups d'ADC, V<sub>ref</sub>=1V)

- \* Echantillonnage à 500 MHz
- \* 1024 pages de mémoire de 4µs

\* DAC de 16 bits délivrant entre -0.5 et 0.5 V pour régler individuellement les piédestaux

T. Akiri

## POURQUOI DES CARTES FLASH-ADCS (1/4)

\* Flash-ADCs (FADCs) digitisent toutes les 2ns sur 256 coups d'ADC



Forme précise des signaux sur les PMTs (pulses)



# POURQUOI DES CARTES FLASH-ADCS (2/4)

\* Les caractéristiques temporelles précises des pulses permettent la reconstruction de la réponse en temps du scintillateur (via la reco. spatiale) :



# POURQUOI DES CARTES FLASH-ADCS (3/4)

\* L'énergie est déterminée à partir du nombre de Photoélectrons (PEs) d'environ 180 PEs/MeV qui est déterminé à partir de la charge Q (exprimée en DUQ = # coup d'ADC x fréq. échantillonnage) des pulses

individuels



Détermination précise de Q 

 détermination précise de l'énergie
 Les Flash-ADCs (FADCs) ne doivent pas distordre les signaux

 T. Akiri

### POURQUOI DES CARTES FLASH-ADCS (4/4)



# TRAVAIL EFFECTUÉ SUR LES FLASH-ADCS

- \* Développement d'un système de lecture en ADA
- \* Caractérisation de la carte
  - \* Continuité entre les pages
  - \* Bande passante
  - \* Bruit de la carte
  - \* Linéarité

Akiri

\* Définition d'un protocole de test dont :

- \* Configuration des cartes
- \* Test et caractérisation des DACs de 16 bits
- \* Test de la linéarité des canaux

### **BRUIT DES CANAUX**

\* Suivi des piédestaux (moyenne et écart-type) d'une carte sur un mois



# TEST DE LINÉARITÉ

\* Test de linéarité avec un DAC de 12 bits calibré délivrant 1V (4096 pas de 244 μV)



Coefficient directeur ≈ 0.233 (1 coup d'ADC ≈ 4.3 mV)

Résidus ∈ [-0.4, 0.4] zones avec tendance → Fit sur section

RMS = Non Linéarité → Canaux très linéaires

# LINÉARITÉ DES CANAUX

#### \* Distribution des coefficients directeurs



Pas de correction à apporter, les canaux sont linéaires et compatibles entre eux

T. Akiri

Fit global (4096 valeurs)
 Moyenne des fits par section (256 valeurs)

#### \* Distribution de la Non Linéarité



# RÉSUMÉ

\* J'ai effectué le test de 67 cartes Flash-ADCs :

→ Une seule carte a été rejetée car le DAC d'un canal ne fonctionnait pas correctement

Pas de correction, les canaux sont linéaires et similaires

→ Les piédestaux peuvent être réglés rapidement à mieux qu'un coup d'ADC

 Toutes les cartes nécessaires à la phase I (59) de l'expérience ont été testées et sont satisfaisantes

# SYSTÈME D'ACQUISITION À CHOOZ



# CALIBRATION DES CANAUX À CHOOZ



# UNE NOUVELLE RECONSTRUCTION SPATIALE : RECOTOF

### MOTIVATIONS (1/2)

#### \* Détermination de l'énergie :

• La réponse en terme de PEs dépend du rayon de la même manière pour toutes les énergies

• Mesure des coefficients de correction à une énergie donnée peut suffire à la détermination de l'énergie



L'efficacité de l'algorithme de correction dépend de la précision de la reconstruction spatiale

T. Akiri

## MOTIVATIONS (2/2)

\* L'identification des bruits de fond grâce à :

- La forme de la réponse en temps du scintillateur
- $\blacksquare$  Discriminations  $\alpha / \beta$  (&  $\beta / \text{proton}$ ) & Target /  $\gamma$ -catcher

• La localisation de la déposition d'énergie



# PRINCIPE DE RECONSTRUCTION (1/3)



Sélection des PMTs touchés basée sur le temps de vol



# PRINCIPE DE RECONSTRUCTION (2/3)

- \* La nouvelle idée de reconstruction est basée sur le temps de vol pour la sélection des hits (Time Of Flight = TOF) d'où le nom RecoTOF
- \* Elle nécessite une première estimation de la localisation de la déposition d'énergie (Vertex)



Distance des PMTs sélectionnés au véritable vertex

# RECONSTRUCTIONS DISPONIBLES

#### RecoMOSCOW :

Sélection dans une fenêtre de 15 ns après le 1<sup>er</sup> PMT touché
Maximum de vraisemblance avec une fonction de Landau

#### • <u>RecoBAMA</u> :

•Sélection dans une fenêtre de 1 µs après le 1<sup>er</sup> PMT touché

• Maximum de vraisemblance avec une fonction dépendante de la charge

#### • <u>CocoReco</u> :

• Ajustement de la charge observée sur chaque PMT en fonction de la position puis de l'énergie

#### • <u>Barycentre</u> :

•Simple pondération par la charge :  $Xj = (1/Q_{tot}) \Sigma_i Q_i \times X_{PMTi}$ 

#### Г. Akiri

# PRINCIPE DE RECONSTRUCTION (3/3)

- On sélectionne les PMTs touchés correspondant à la partie gaussienne de la réponse du scintillateur
- On réalise un maximum de vraisemblance avec une fonction gaussienne

 $T_{scint\_emiss} = T_{PMT} - distance_{PMT-Vtx} / c_n$ 



Indépendance vis à vis de la particule et le volume dans une moindre mesure

T. Akiri

# PREMIÈRE ESTIMATION DU VERTEX

e<sup>-</sup> de 1 MeV simulés uniformément dans la cible

e<sup>-</sup> simulés uniformément dans la cible



Utilisation du barycentre comme première estimation du vertex

T. Akiri

# PROTECTION CONTRE LE BRUIT ÉLECTRONIQUE

 L'origine de la fenêtre de sélection des PMTs touchés peut être faussée par les bruits électroniques (bruit d'émission thermique, pulses de fluctuation du piédestal ou pre-pulses )



Origine de la sélection basée sur le maximum de la réponse reconstruite du scintillateur

### PERFORMANCES

\* Moyenne et écart-type de la distribution de la distance du vrai vertex au vertex reconstruit pour des e- simulés uniformément dans le volume considéré



Ecart-type

Moyenne

# PERFORMANCES SANS LA RÉPONSE ÉLECTRONIQUE



# RÉSUMÉ

\* Développement d'un nouveau concept de reconstruction spatiale basée sur le temps de vol pour la sélection des hits. Elle requiert uniquement :

• La vitesse de la lumière dans le scintillateur

Les décalages en temps des PMTs dus à l'électronique
 Elle sera disponible dès le début de l'expérience

\* Performances très intéressantes (15 cm à 3 MeV dans la cible), très proches de la meilleure reconstruction : RecoBAMA (13 cm à 3 MeV dans la cible) <u>qui ne sera pas disponible au début de l'expérience</u>

\* De nombreuse améliorations peuvent être encore envisagées :

• Itérations

Akiri

• Amélioration de la protection contre les bruits, etc ...





### LES NEUTRINOS ET LE MS 1/2

\* 1930 : W. Pauli postule l'existence du `neutrino' pour préserver le principe de conservation de l'énergie

\* 1933 : E. Fermi baptise la particule neutrino et l'intègre à sa théorie de l'interaction faible

\* 1956 : découverte du neutrino électronique par F. Reines etC. Cowan à Savannah River (USA)

\* 1957-1958 : les expériences de Wu et Goldhaber permettent de déterminer que la Parité est violée par l'interaction faible et plus particulièrement de manière maximale par le neutrino

\* 1962 : découverte du  $v_{\mu}$  par L. Lederman, M. Schwartz et J. Steinberger at Brookhaven National Laboratory (USA)

### LES NEUTRINOS ET LE MS 2/2

\* 1973-1974 : les neutrinos permettent la mise en évidence des courants neutres (découverte de l'existence du Z<sup>0</sup>) au CERN (Suisse)

\* 1983 : production des médiateurs de l'interaction faible W<sup>±</sup> et Z<sup>0</sup> au LEP (CERN, Suisse)

\*1990 : la mesure de la courbe de
résonance du Z<sup>0</sup> au LEP permet la
détermination de 3 familles de neutrinos



\* 2000 : découverte du neutrino tauique par l'expérience DONUT à SLAC (USA)



# L'EXPÉRIENCE RENO





# L'EXPÉRIENCE DAYA BAY

#### \* Prise de données prévue pour l'automne 2012 avec les 2 détecteurs



# L'EXPÉRIENCE T2K

\* Utilise la technique hors-axe

\* Prise de données a commencé en janvier 2010



67



# L'EXPÉRIENCE NOVA

\* Utilise la technique hors-axe

\* Prise de données est prévue pour 2012



68

# COMPLÉMENTARITÉ DES DEUX TECHNIQUES



# POTENTIEL DE DÉCOUVERTE DE L'ANGLE $\theta_{13}$



# SENSIBILITÉ À L'ANGLE $\theta_{13}$



71
## **LE FUTUR** $\theta_{13}$ et... $\delta_{CP}$ ?

\* Faisceaux de neutrinos

traditionnels de très haute intensité (SuperBeams-II)
de nouvelle conception: composition pure et exactement connue (BetaBeam, Neutrino Factory)

#### Quelle stratégie ?



 $sin^2(2\theta_{13}) > \sim 10^{-1} \Rightarrow$  détecteur de grande taille avec faisceau traditionnel

 $sin^{2}(2\theta_{13}) > \sim 10^{-2-3} \Rightarrow$  détecteur de grande taille avec faisceau de nouvelle conception + synergie avec faisceau traditionnel

 $\sin^2(2\theta_{13}) > \sim 10^{-4} \Rightarrow$  Neutrino Factory

 $sin^{2}(2\theta_{13}) << 10^{-4} \Rightarrow \delta_{CP}$  non mesurable par les oscillations des neutrinos ( $\rightarrow$ nouvelle symétrie du secteur leptonique ?)

# POTENTIEL DE DÉCOUVERTE DE $\theta_{13}$ EN FONCTION DE $\delta$



# POTENTIEL DE DÉCOUVERTE DE $\delta$ EN FONCTION DE $\theta_{13}$



# POTENTIEL DE DÉCOUVERTE DU SIGNE DE ΔM<sup>2</sup>13



# SYSTÈME D'ACQUISITION



## SYSTÈME D'ACQUISITION



### **BRUIT DES CANAUX**

\* Ecart-type en fonction de la valeur du DAC de 16 bits



\* 16 bits  $\Rightarrow$  2<sup>16</sup> = 65536 = 256 x 256 valeurs de DAC

 256 valeurs de DAC pour régler précisément un coup d'ADC

 $\Rightarrow \sigma < 0.5$  coup d'ADC, peut être réglé à 0 !

T. Akiri

# TEST DE LINÉARITÉ (1/2)

#### \* Test de linéarité avec le DAC de 16 bits



Existence de non linéarités ! Dues au Flash-ADC ou au DAC ?

T. Akiri

# LINÉARITÉ DES CANAUX PAR SECTIONS (1/2)

\* Test de linéarité additionnel avec un fit par section (16 sections)



Akiri

# LINÉARITÉ DES CANAUX PAR SECTIONS (2/2)

\* Test de linéarité avec le DAC de 12 bits

• Fit global : sur les 4096 valeurs (rouge)

• Moyenne des fits par section (bleu) : 16 sections de 256 valeurs



T. Akiri

# **RÉGLAGE DES PIÉDESTAUX**

\* On cherche à avoir la plus grande dynamique pour enregistrer les pulses



Nouvelle méthode pour
régler les piédestaux à partir
du coefficient directeur (+ 1
événement en début de boucle)

Réglage à mieux qu'un coup d'ADC



### CALIBRATION DES CANAUX (2/3)



## **OPTIMISATION DES** PARAMÈTRES DE SÉLECTION

\* Utilisation de la distance du vertex reconstruit au véritable vertex pour estimer les performances de la reconstruction





T<sub>up</sub> : sélection de la gaussienne

Reconstruction dans la cible est faiblement dépendante des paramètres Akiri

# DÉCLENCHEMENT `DIGITAL' (1/2)



## DÉCLENCHEMENT `DIGITAL' (2/2)



T. Akiri