

CLAIRE - premières lumières

L'objectif PvB

CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA BA/NA

Calculs astronomiques BA/NA

Analyse des données CLAIRE 2001 Hubert Halloin

CLAIRE TGD PvB

Les perspectives PvB

CLAIRE - premières lumières

L'objectif	PvB
CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA	BA/NA
Calculs astronomiques	BA/NA
Analyse des données CLAIRE 2001	Hubert Halloin
CLAIRE TGD	PvB
Les perspectives	PvB

Focaliser les rayons gamma - quels objectifs ?

Supernovae de type Ia

conditions initiales et dynamique des explosions de SN, raies ⁵⁶Ni and ⁵⁶Co

Novae classiques

radioactivité ⁷Be -> ⁷Li annihilation électron-positron

Microquasars

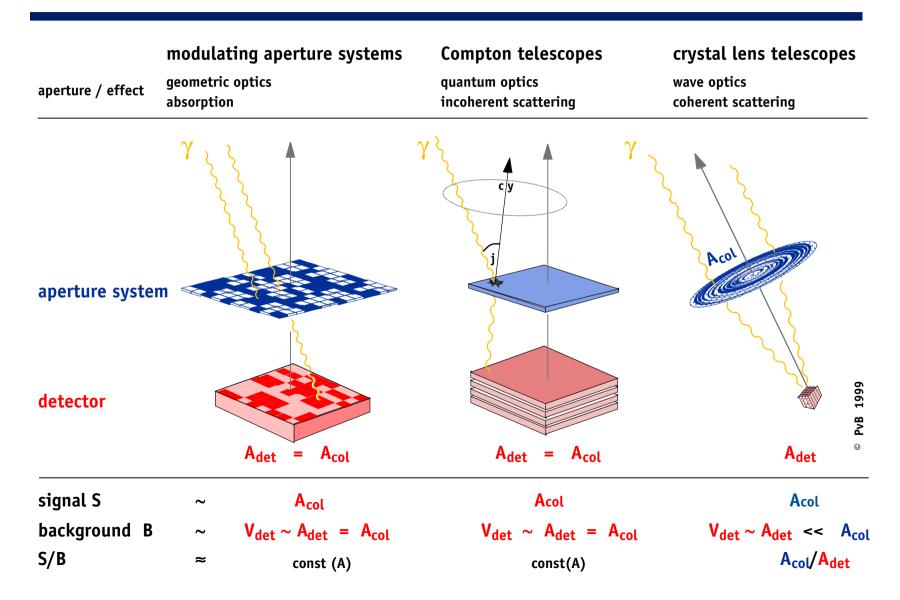
annihilation électron-positron, cartographie de l'annihilation dans les jets

Novae X

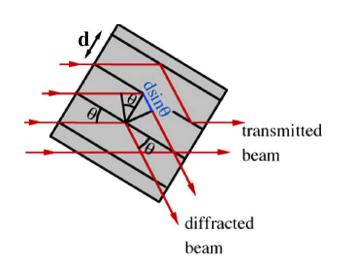
observation de la bande 460 - 511 keV

étoiles à neutrons, pulsars, binaires X, NAG, sursauts solaires, et afterglow de sursauts gamma ...

Focaliser les rayons gamma - pourquoi?



Focaliser les rayons gamma - comment ?



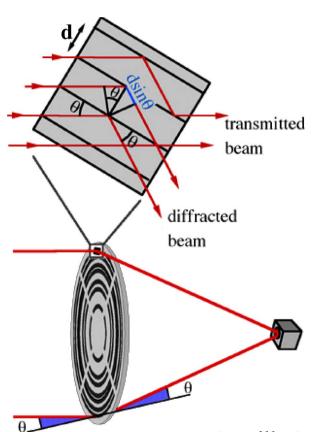
 λ (511 keV) = 2.42632·10⁻² Å

condition de Bragg

 $2dsin\theta = n\lambda$

d[220] = 2.0004Å $arcsin(\lambda/2d) = 0.347^{\circ}$

Focaliser les rayons gamma - comment ?



 λ (511 keV) = 2.42632·10⁻² Å

condition de Bragg

 $2dsin\theta = n\lambda$

d[220] = 2.0004Å $arcsin(\lambda/2d) = 0.347°$

Lentille Gamma de type Laue

 $2\theta = 0.695^{\circ}$

ex. radius [220] = 10.1 cm

=> longueur focale = 8.2 m

Lentille Laue à bande étroite : ordre(n) ~ rayon (CLAIRE) Lentille Laue à bande large : ordre le plus efficace (MAX)

Focaliser les rayons gamma - le défi :

une sensibilité de ~10⁻⁷ ph s⁻¹ cm⁻²

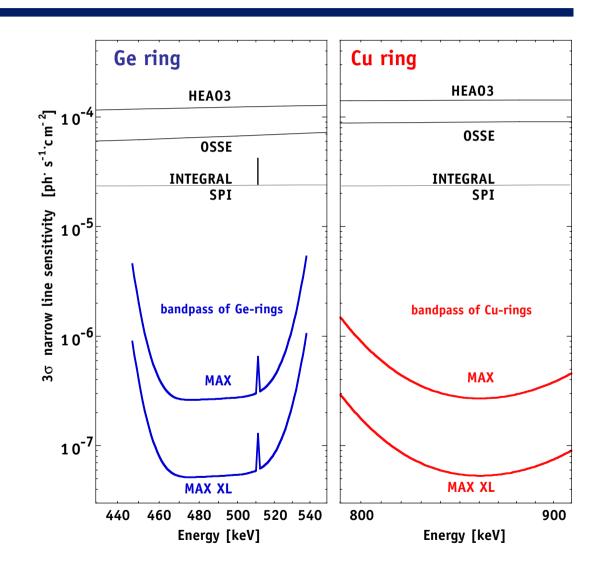
dans deux bandes larges de 100 keV qui diffractent simultanément

MAX

rayon intérieur 86 cm rayon extérieur 111 cm longueur focale 133 m

MAX XL

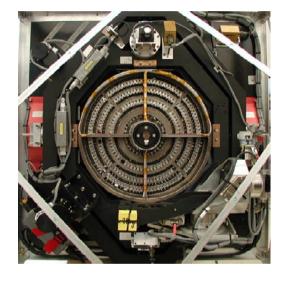
rayon intérieur 193 cm rayon extérieur 250 cm longueur focale 300 m





CLAIRE 2001: les protagonistes





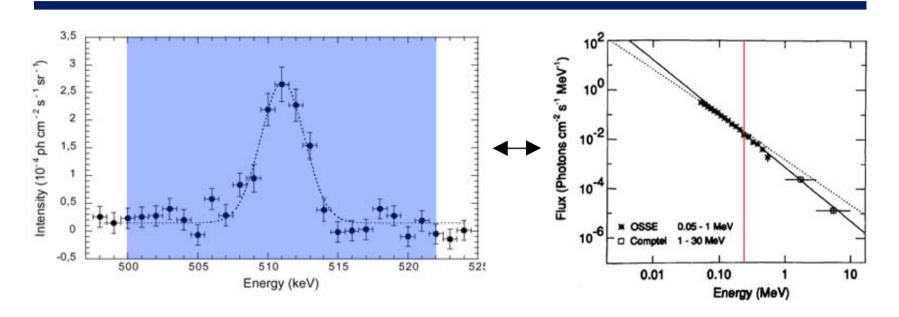


Crabe

Lentille Laue

Matrice Germanium

CLAIRE 2001 : pourquoi le Crabe ?



le principe de la lentille Laue étant idealement adapté à l'observation des raies gamma-nucléaires (400 - 1200 keV) - c.à.d :

"les raies astrophysiques fines dans une bande instrumentale large"

n'est-ce pas un contresens de vouloir observer le Crabe ? c.à.d:

"un continuum dans une bande instrumentale étroite" (△E≈3 keV à 170 keV)

CLAIRE 2001 : pourquoi le Crabe ?

objectif:

démontrer le principe de la Lenille en situation astrophysique.

critère pour le choix de la cible :

meilleure chance pour une détection

contraintes => conséquences

10⁻²
W 10⁻²

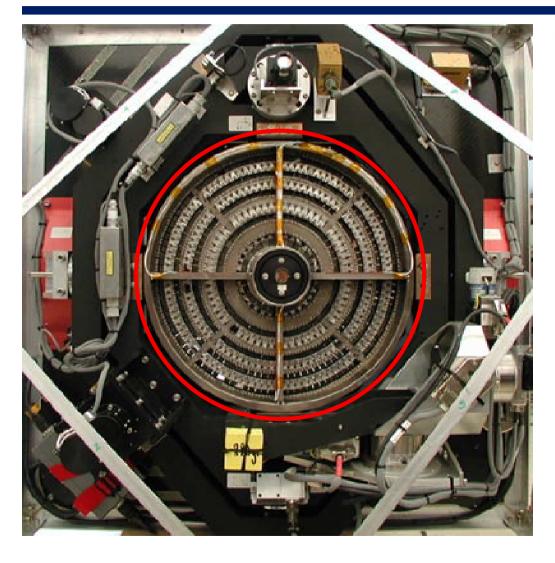
** OSSE 0.05 - 1 MeV
10⁻⁶

** Comptel 1 - 30 MeV
0.01 0.10 1 10
Energy (MeV)

- Vol ballon
- Focale courte
- Source compacte, persistante
- Crabe, pendant 5 h
- Gap, vol diurne
- Pointage à 15" (rot. de champ)

- => focale courte (qq mètres max.)
- => bande passante étroite (ordres sup.)
- => énergie diffractée basse (< 200 keV)</p>
- => Crabe
- => en France, seulement Gap
- => soleil = étoile quide
- => lancement 14/15 juin

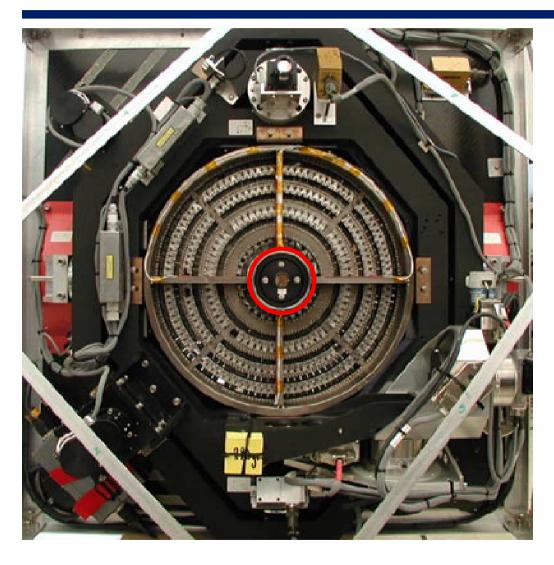
CLAIRE 2001: la Lentille Laue



lentille

- 576 cristaux Ge
- A_{geo} = 511 cm²
- E_{diff} = 170 keV,
- $\Delta E \approx 3 \text{ keV}$
- FOV ≈ 90 arcsec

CLAIRE 2001: la Lentille Laue, son axe optique ...



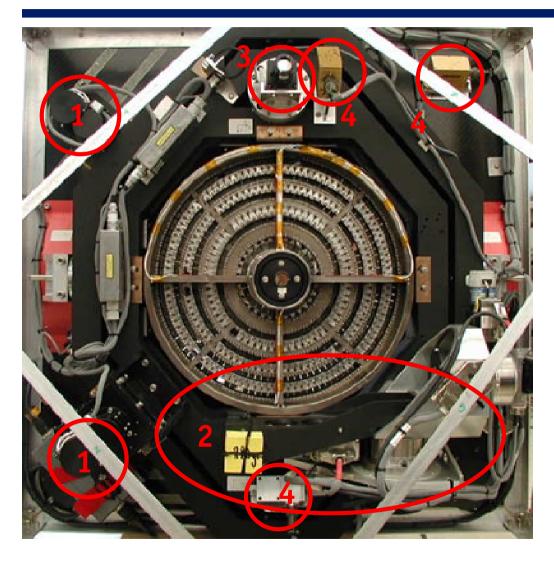
lentille

- 576 cristaux Ge
- A_{geo} = 511 cm²
- E_{diff} = 170 keV,
- Δ E ≈ 3 keV
- FOV ≈ 90 arcsec

axe optique

- pixel invar. de la CCD

CLAIRE 2001 : ... et le système de pointage fin



lentille

- 576 cristaux Ge
- $A_{geo} = 511 \text{ cm}^2$
- $-E_{diff} = 170 \text{ keV},$
- ∆E≈3 keV
- FOV ≈ 90 arcsec

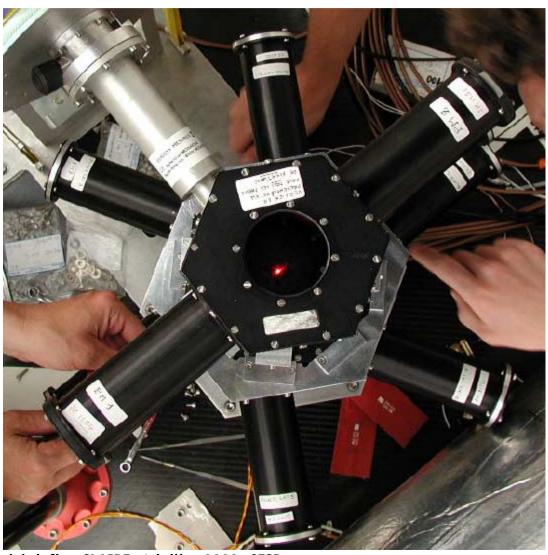
axe optique

- pixel invar. de la CCD

pointage fin

- vérins de Genève 1
- senseur solaire 2
- camera grand champ 3
- inclinomètres 4

CLAIRE 2001: matrice Ge et blindage AC



debriefing CLAIRE, 4 juillet 2003, CESR

détecteur

- matrice 3x3
- Ge haute pureté
- 1.5*1.5*4cm

refroidissement

- dewar pressurisé

système d'anticoincidence

- blindage CsI
- blindage BGO

CLAIRE 2001

Lancement: 14 juin, 6h 15 UT

depuis Gap Tallard

Ballon : Zodiac 600'000 m³

Ascension: 2h 15'

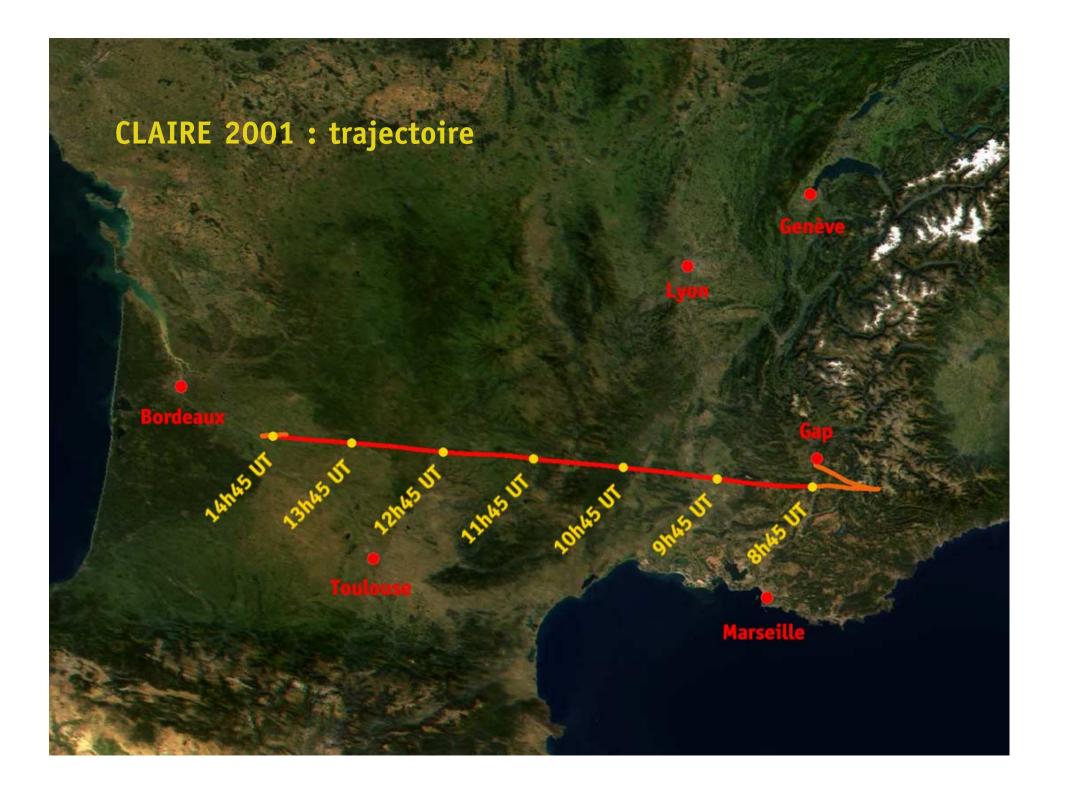
Plafond: 5h 30'

 $h \approx 41 \text{ km}$

Séparation : 14h 50' UT

région de Bergerac





CLAIRE - premières lumières

L'objectif PvB

CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA BA/NA

Calculs astronomiques BA/NA

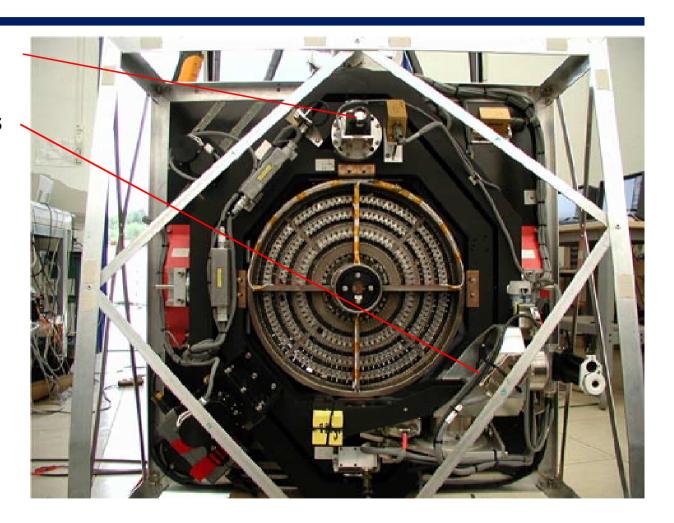
Analyse des données CLAIRE 2001 Hubert Halloin

CLAIRE TGD PvB

Les perspectives PvB

Caméra de champ

Tourelle d'offsets



nouveau verrou



nouvelle lunette



Nouveau pentagone



CLAIRE 2001 : Préparations finales

Fin février à mi mars : IASI 1 à Kiruna, vol le 13/03/01

Fin mars : matériel prêt pour alignements au soleil

Avril : pas de soleil, rotation de champ réglée au fil à plomb

Début mai : livraison tourelle d'offset

15 mai : départ pour Gap

21 mai : début des essais de pointage

7 juin : vérif. des problèmes de rotation de champ aux étoiles

14 juin : vol

CLAIRE 2001: Le vol

TU

1h30	Briefing météo
5h39	Tallard : début de gonflage du ballon principal
6h29	Tallard: lancement
9h02	2.8 hPa : arrivée au plafond : 41 Km première acquisition du soleil
9h10	Report du pixel invariant
9h28	Premier pointage du Crabe
14h20	Arrêt du pointage, séquence de repli et d'arrêt avant séparation
14h50	Séparation
15h12	Atterrissage dans la région de Bergerac

CLAIRE 2001 : Utilisation du temps de vol

Durée de vol : 8H43M

Durée de plafond : 5H48M 100%

Pointage fin en route : 5H18M 91%

Pointage du Crabe : 3H39M 62%

Pointage tache solaire : 0H17M 5%

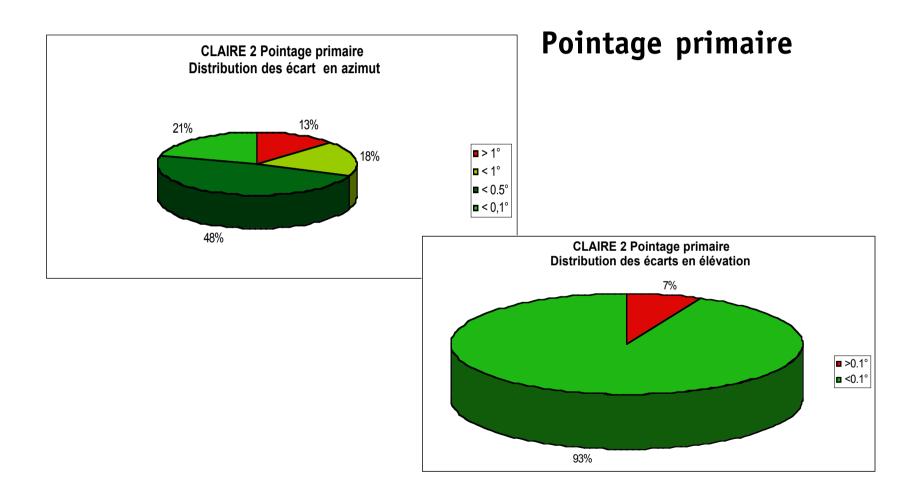
Réglage en vol : 0H45M 13%

Problèmes divers : 0H22M 6%

Récupération nacelle

Atterrissage: sous 1 parachute au lieu de 3 => Gros dommages sur Plate-forme 1

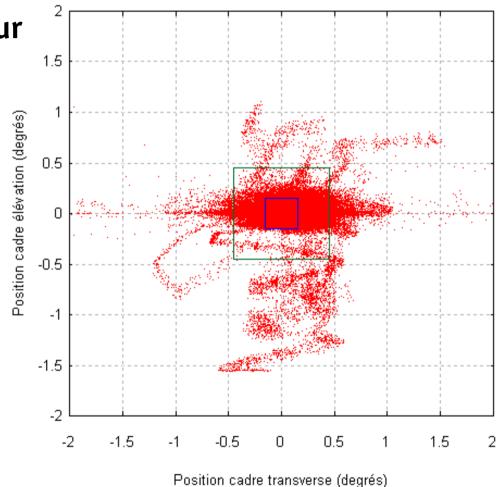
Récupération : prise en compte hasardeuse => Dommages sur la parties haute nacelle

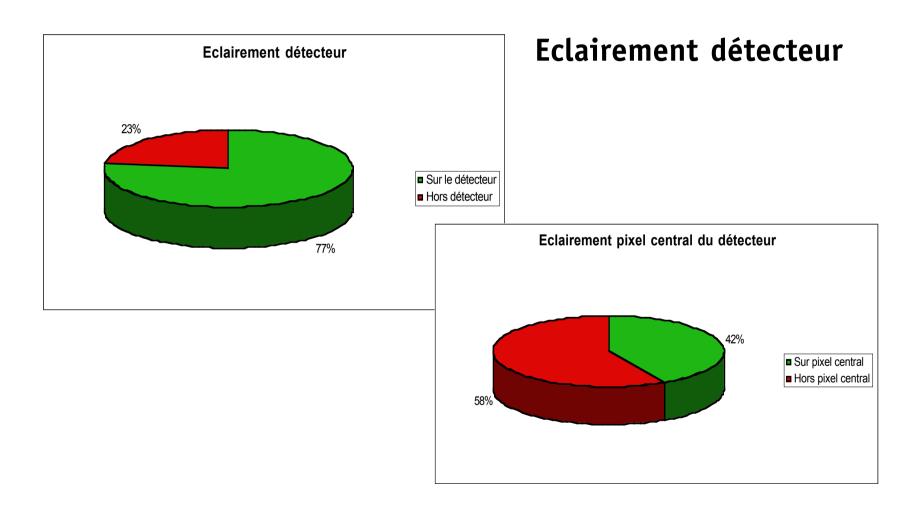


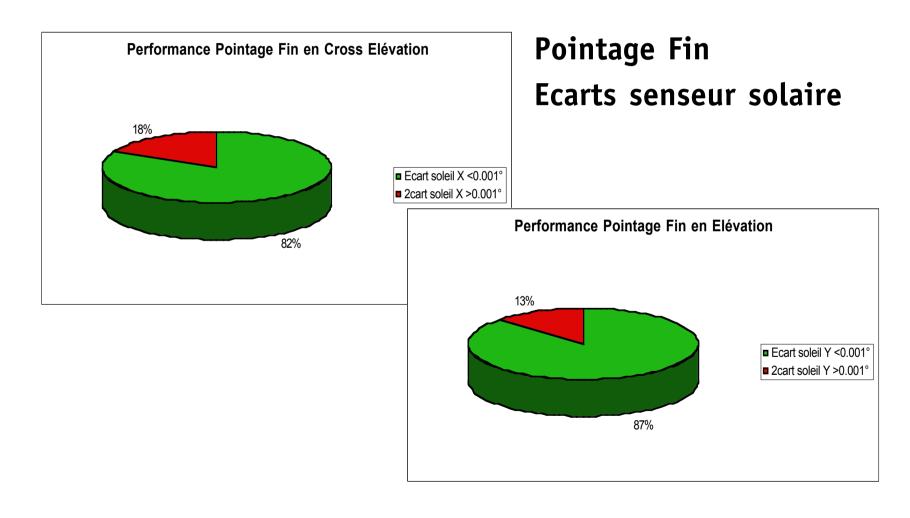
Eclairement du détecteur

Rappel: Seule la lentille est asservie en pointage fin

Tous les déplacements nacelle télescope => excursion sur détecteur

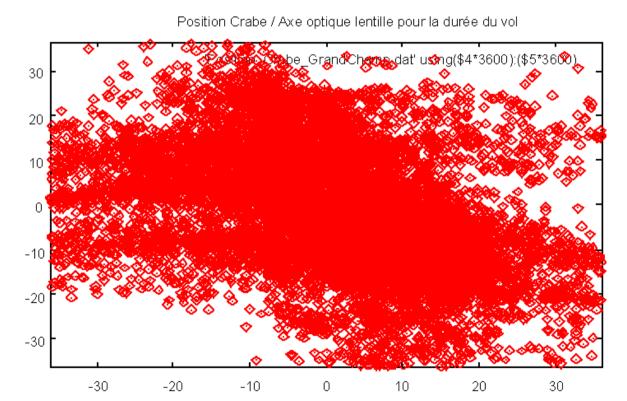






CLAIRE 2001 : Performance du pointage fin "à priori"

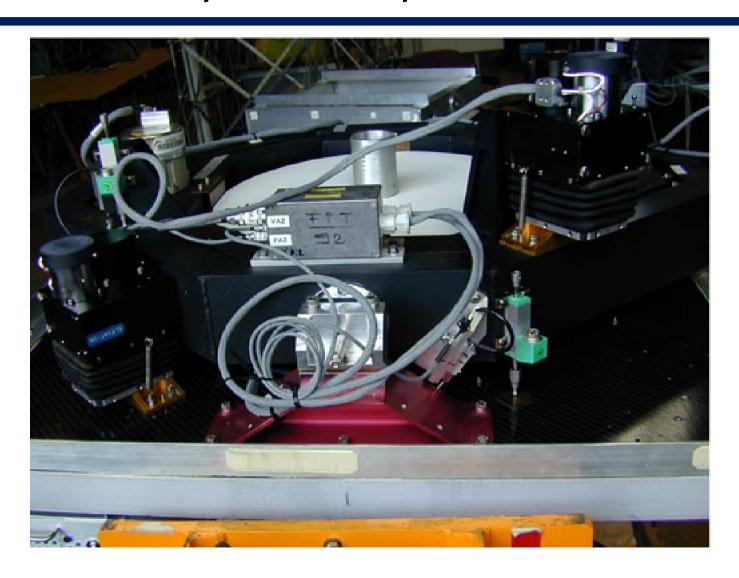
Après ajout des écarts tourelle et rotation de champ



Mais pourquoi, dans ces conditions, le signal n'est pas apparu pendant le vol?

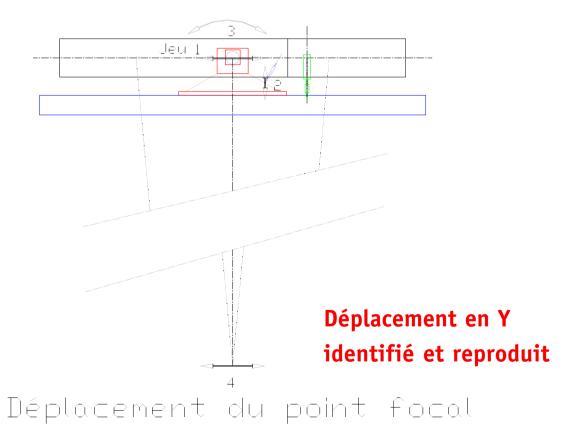
Cross-élévation en arc sec

CLAIRE 2001 : Déplacement du point focal ?



CLAIRE 2001 : Déplacement du point focal ?

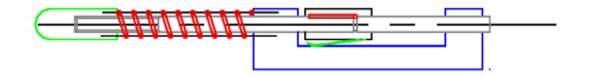
Plate forme 3 Vue de coté (palier d'élévation) cadre d'élévation et potentiomètre 1 (0.2mm) => 2, Poursuite DFF, 2 => 3, 3 => 4 (4.5 à 6 mm)



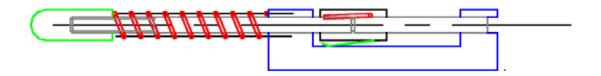
CLAIRE 2001 : Déplacement du point focal ?

problème de glissement dans le potentiomètre

Clip dans la gorge de la tige



Clip hors de la gorge de la tige



Déplacement en X constaté mais non reproduit sans glissement dans le potentiomètre

CLAIRE - premières lumières

L'objectif PvB

CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA BA/NA

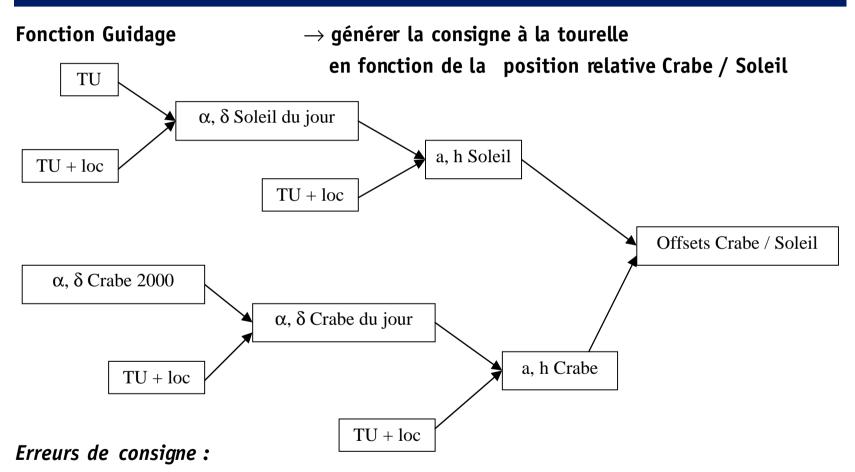
Calculs astronomiques BA/NA

Analyse des données CLAIRE 2001 Hubert Halloin

Le test CLAIRE TGD PvB

Les perspectives PvB

Calculs astronomiques



- Erreur sur l'échelle de temps (TGPS≠TE) : plus sensible sur le soleil (astre "proche")
- Approximations dans les calculs (sources Meeus et CT 1988)

Calculs astronomiques (suite)

Ordre de grandeurs des erreurs :

- Erreurs absolues : jusqu'à 30' dépend de l'heure, analogue pour Soleil et Crabe
- Erreurs relatives < 25", moyenne 13": source et guide proches, heureusement!

Reprise globale des calculs (Ph. Laporte)

- Difficulté de trouver une référence : CNES (source des coefficients?), BdL (système solaire uniquement)
- Pas souhaitable de passer aux polynômes de Tchebytchev : mise à jour...
- Sources supplémentaires : Parisot, Intro BdL
- Validation: serveur web BdL
- Etat actuel: précision < 5" pour le soleil, ≈ 1" pour les étoiles
 - Outillage généraliste sans équivalent connu au CNES
 - Utilisé depuis pour la génération des consignes au pointage primaire des nacelles

CLAIRE - premières lumières

L'objectif PvB

CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA BA/NA

Calculs astronomiques BA/NA

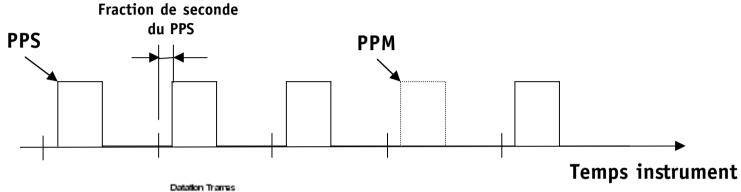
Analyse des données CLAIRE 2001 Hubert Halloin

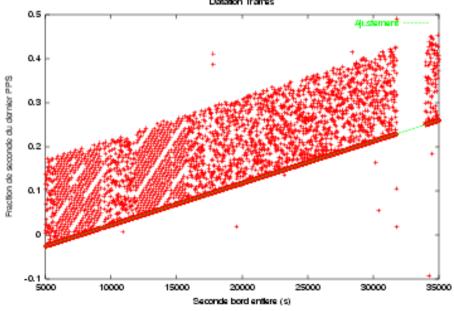
CLAIRE TGD PvB

Les perspectives PvB

Recalage Temps instrument / Temps bord (GPS)

- Méthode : datation en temps instrument d'un pulse GPS par seconde



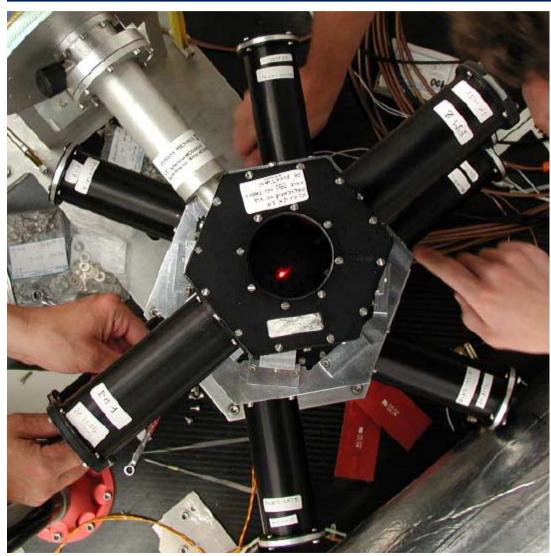


 Vérification de la seconde de recalage à partir du PPM et des tensions d'alimentation

$$\equiv_{GPS} = (14083,7934+T_{inst})(1+9,5.10^{-6})$$

debriefing CLAIRE, 4 juillet 2003, CESR

CLAIRE 2001: matrice Ge et blindage AC



debriefing CLAIRE, 4 juillet 2003, CESR

détecteur

- matrice 3x3
- Ge haute pureté
- 1.5*1.5*4cm

1	2	3
4	5	6
7	8	9

refroidissement

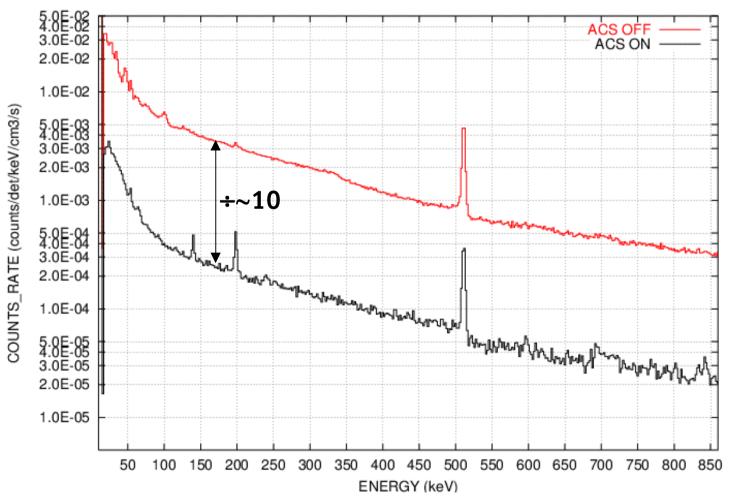
- dewar pressurisé

système d'anticoincidence

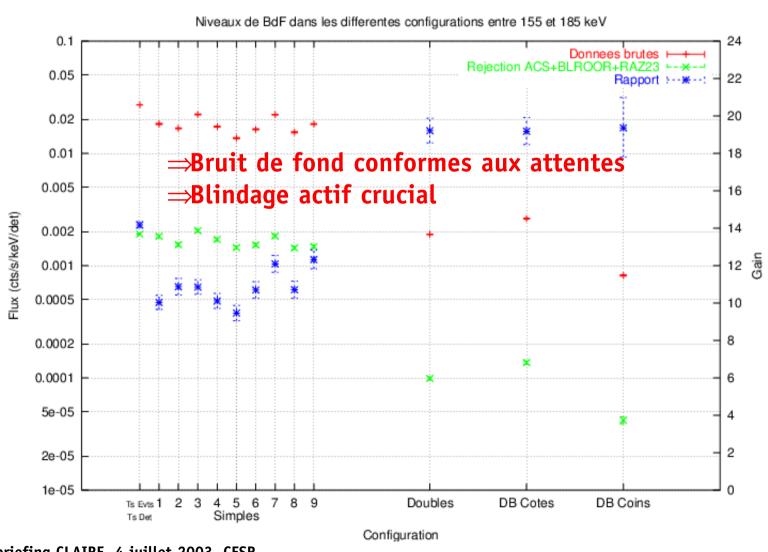
- blindage CsI
- blindage BGO

CLAIRE 2001 : Bruit de fond instrumental (I)

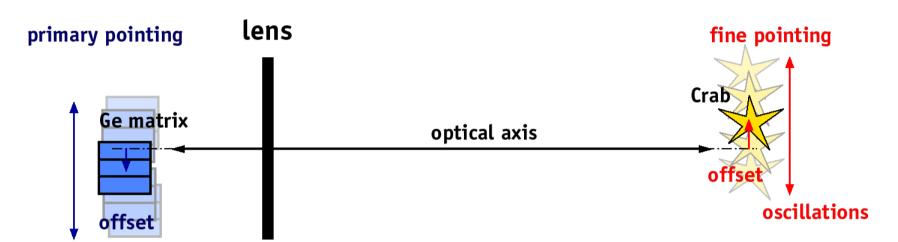
Influence du blindage actif sur le niveau de bruit de fond



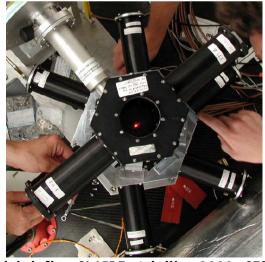
CLAIRE 2001: Bruit de fond instrumental (II)

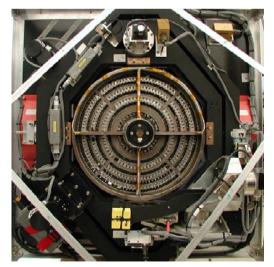


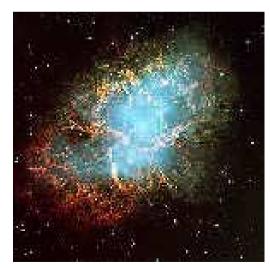
CLAIRE 2001: pointage primaire et pointage fin



oscillations



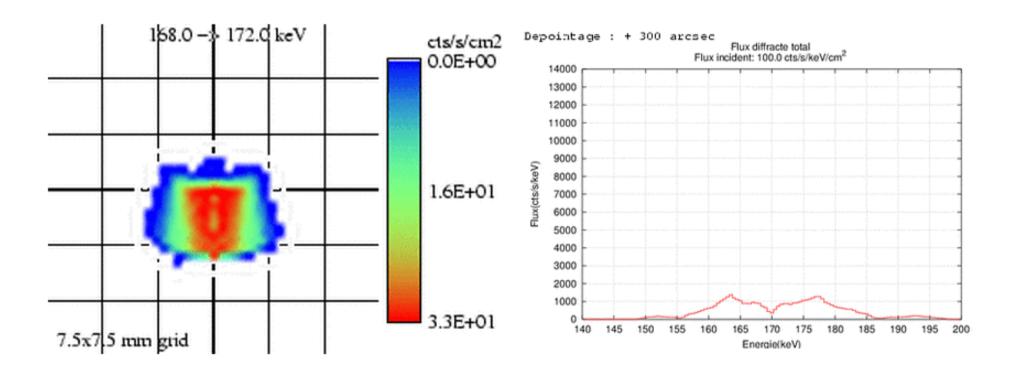




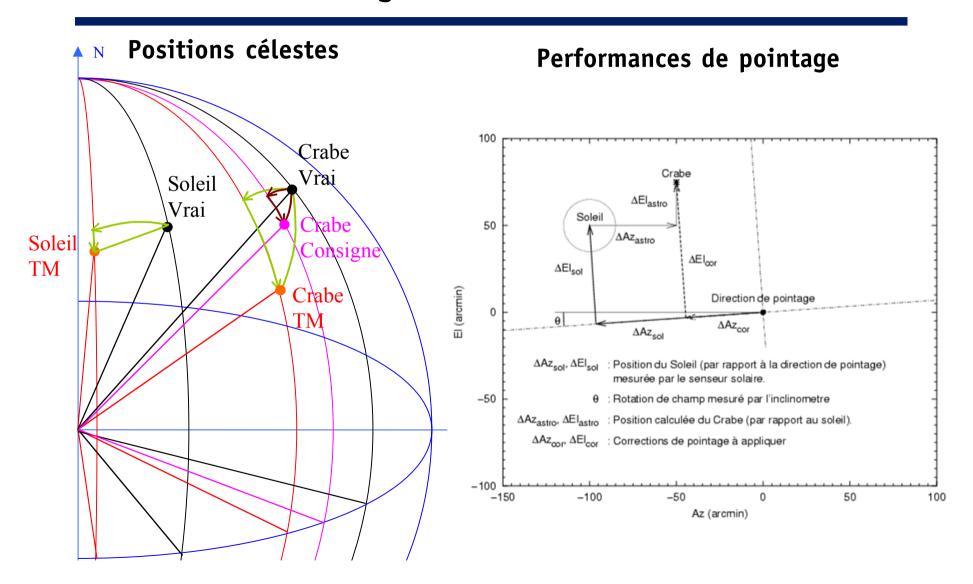
debriefing CLAIRE, 4 juillet 2003, CESR

CLAIRE 2001 : Importance du pointage absolu

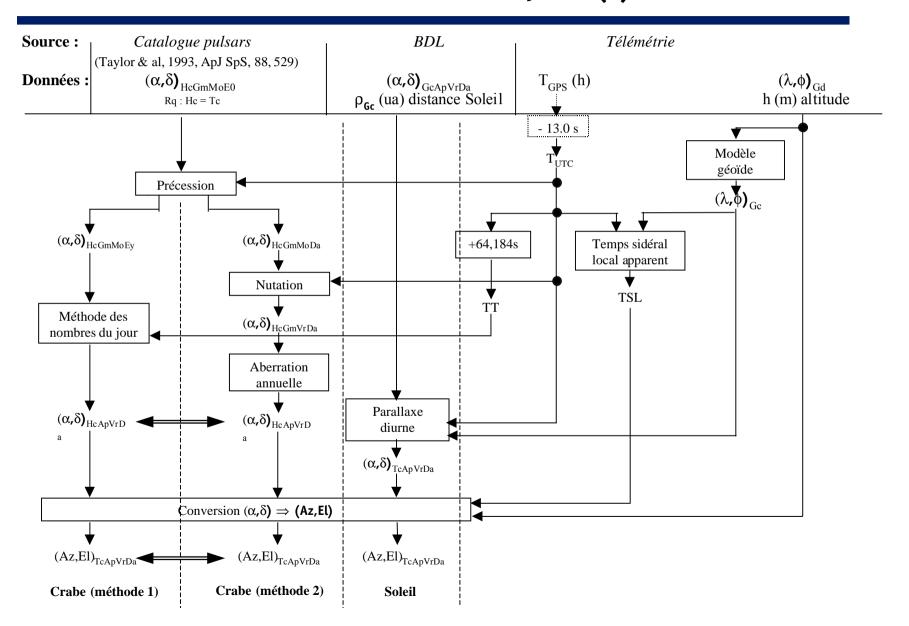
Variation de la tâche focale et du spectre diffracté en fonction du dépointage



CLAIRE 2001: Pointage absolu

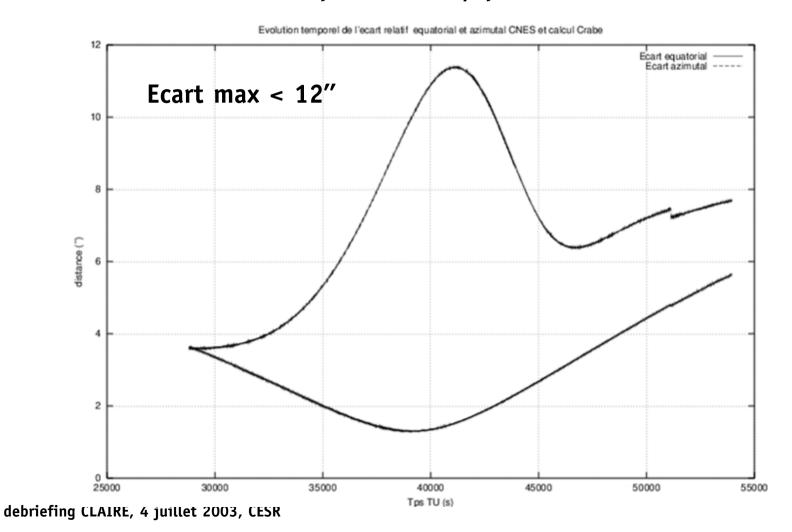


CLAIRE 2001: Positions Astronomiques (I)

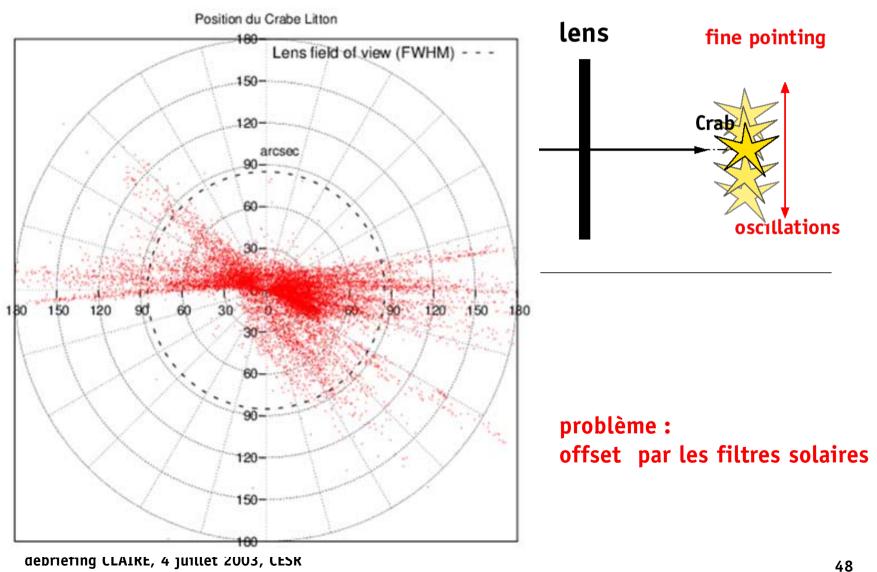


CLAIRE 2001: Positions Astronomiques (II)

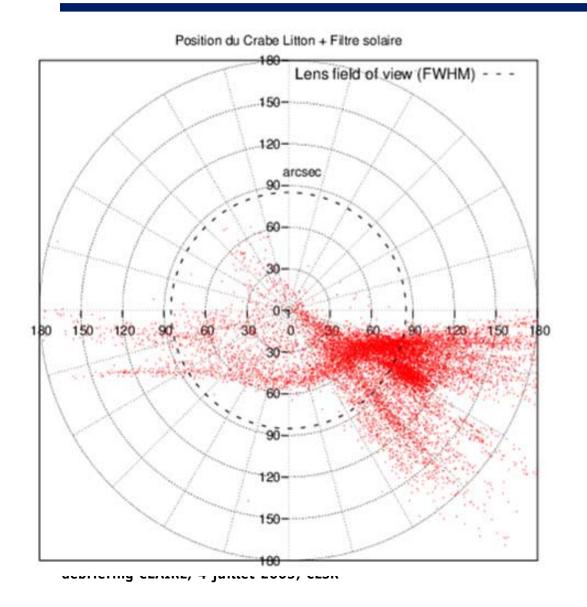
Ecarts relatifs locaux position TM / position vraie du Crabe

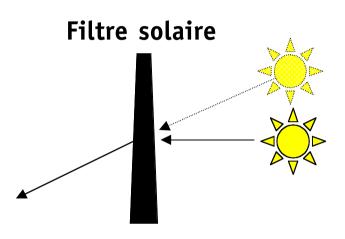


CLAIRE 2001 : Performances de pointage (I)



CLAIRE 2001 : Performances de pointage (II)

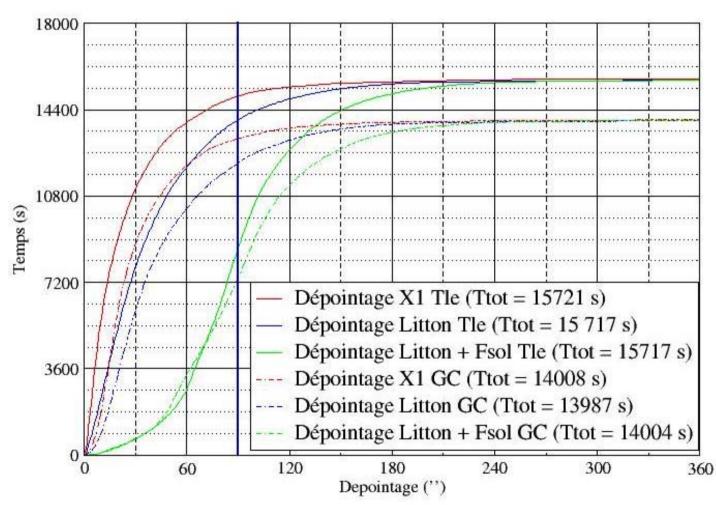




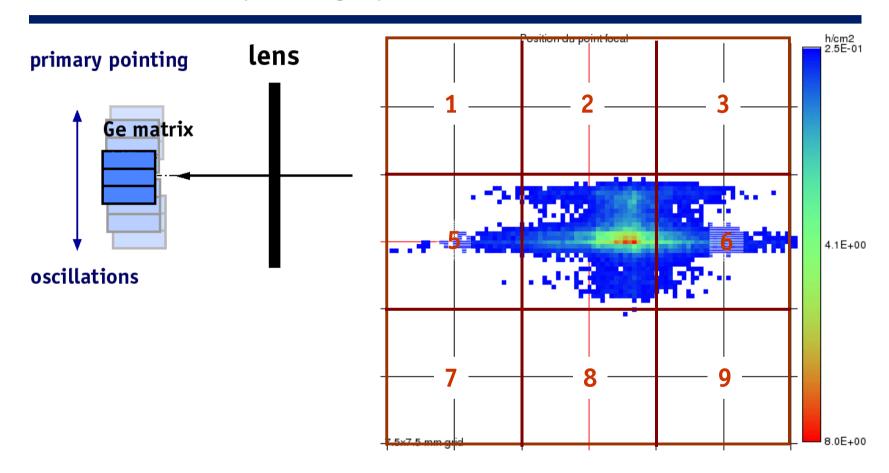
correction de l'offset : ~70"

CLAIRE 2001 : Performances de pointage (III)

Comparaison temps de pointage Crabe

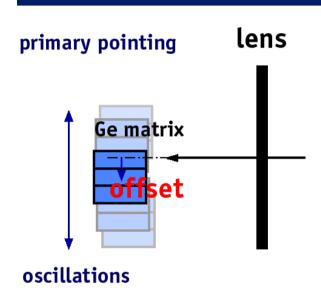


CLAIRE 2001: pointage primaire

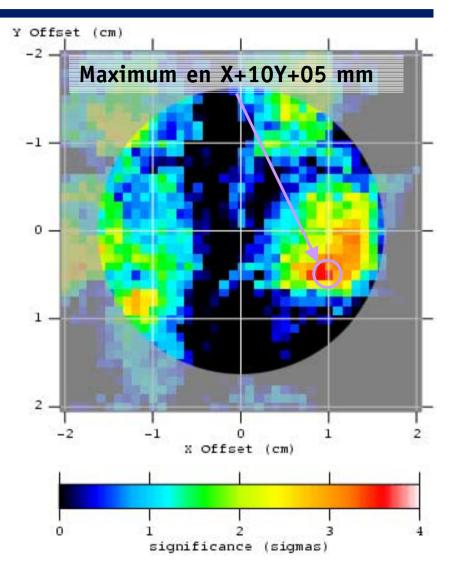


Histogramme des temps de pointage détecteur en poursuite

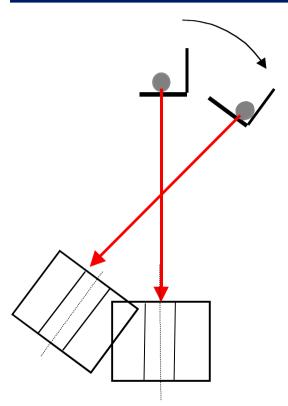
CLAIRE 2001: pointage primaire



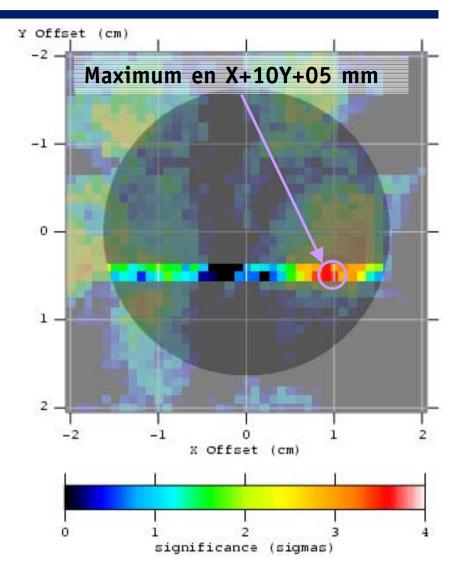
recherche du signal dans le plan focal en supposant des offsets de la position du détecteur par rapport à l'axe lentille ... ("fishing expedition")



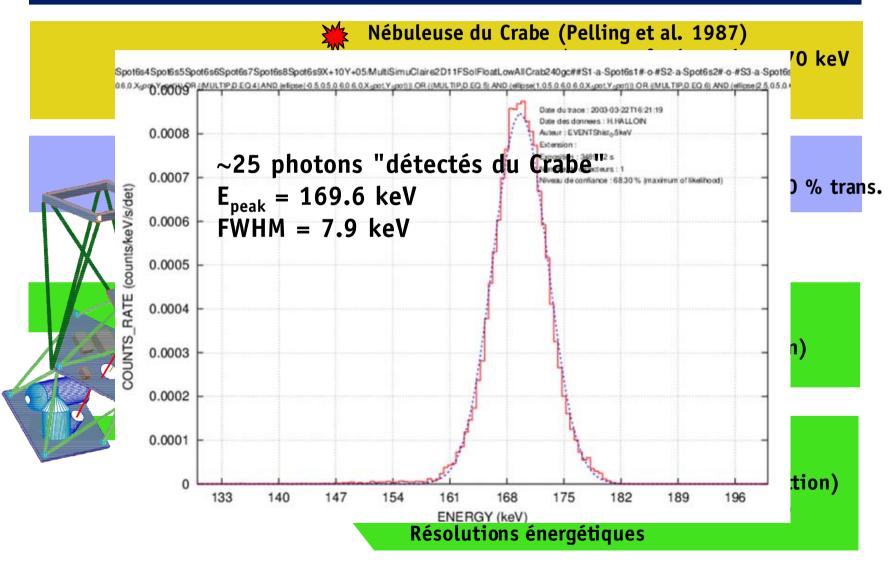
CLAIRE 2001: pointage primaire



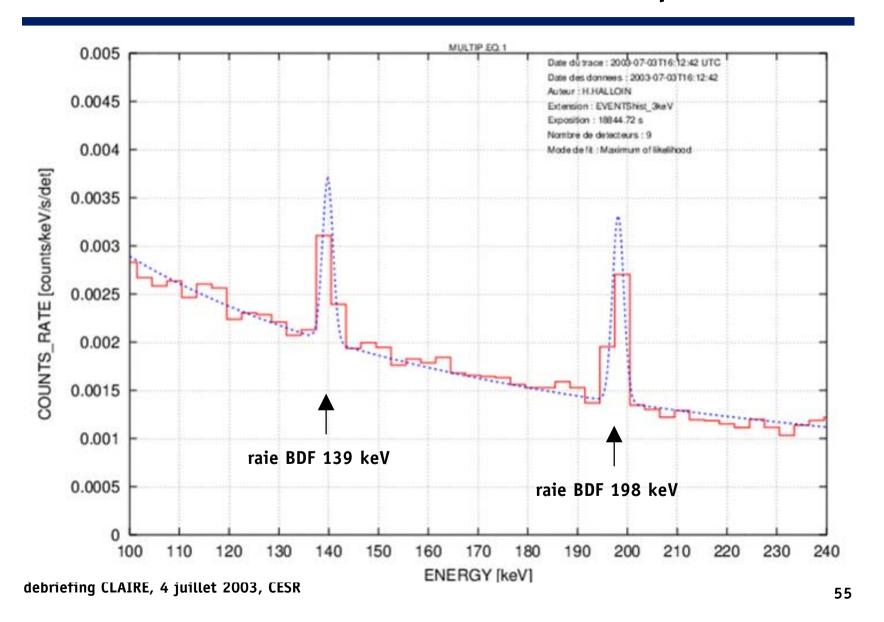
- Contraintes observées lors du reassemblage de la nacelle
- Décalage de l'axe lentille entre nacelle verticale (mise en place du détecteur) et nacelle en pointage Crabe



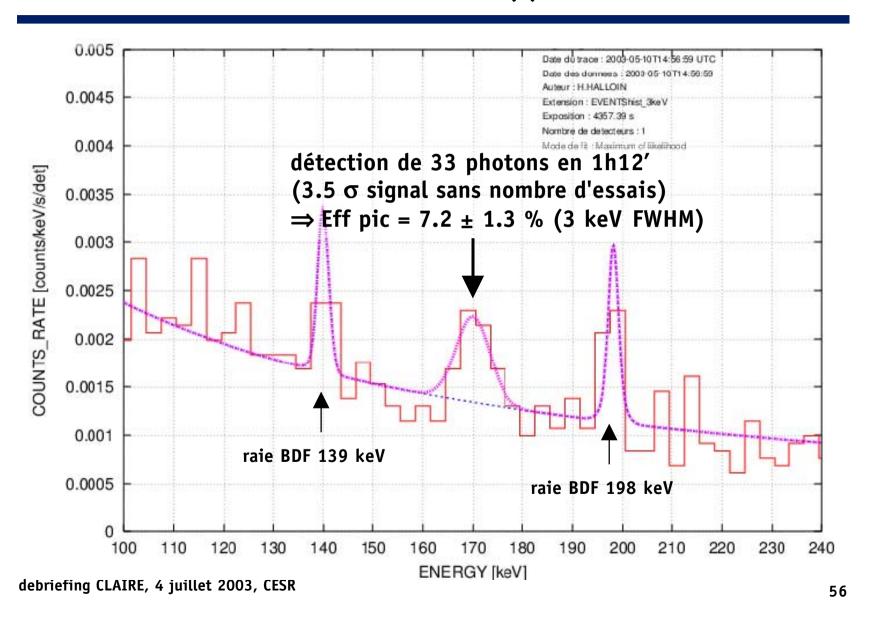
CLAIRE 2001 : vol simulé (Monte-Carlo)



CLAIRE 2001 : Bruit de fond évènements simples



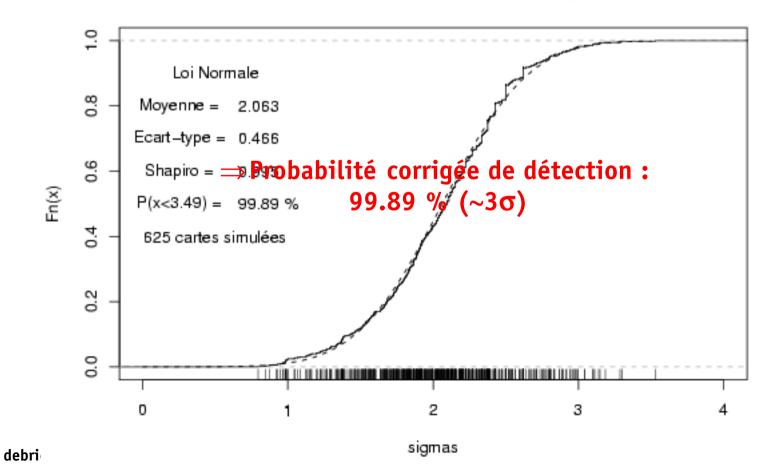
CLAIRE 2001 : détection du Crabe (I)



CLAIRE 2001 : détection du Crabe (II)

Prise en compte du nombre d'essais : probabilité empirique (simulations) de fausse détection à partir d'un bruit de fond synthétique dans une carte de recherche.

Fonctions de partition empirique et ajustée



57

CLAIRE - premières lumières

L'objectif	PvB
CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA	BA/NA
Calculs astronomiques	BA/NA
Analyse des données CLAIRE 2001	Hubert Halloin
CLAIRE TGD	PvB

PvB

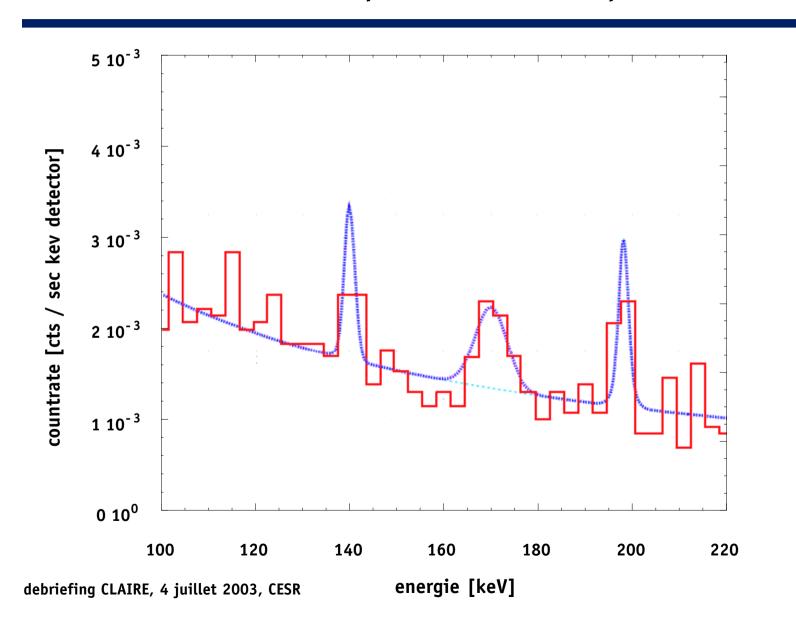
Les perspectives

CLAIRE TGD (Test Grande Distance)

objectif:

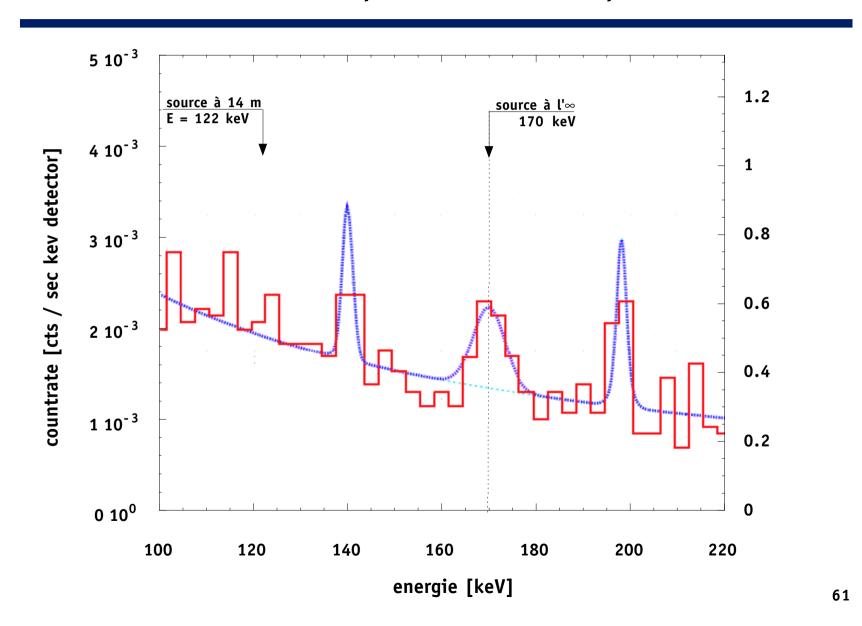
- validation du principe de la lentille E_{diff}(distance)
- évaluation de la qualité du regalge proche de E_∞ (170 keV)
- vérification de l'axe optique (pixel invariant) au quasi-infini
- évaluation des effets du dépointage
- mesure de l'efficacité sans effet de parallaxe

CLAIRE TGD: les trente-trois photons du Crabe ... peut-on les croire?

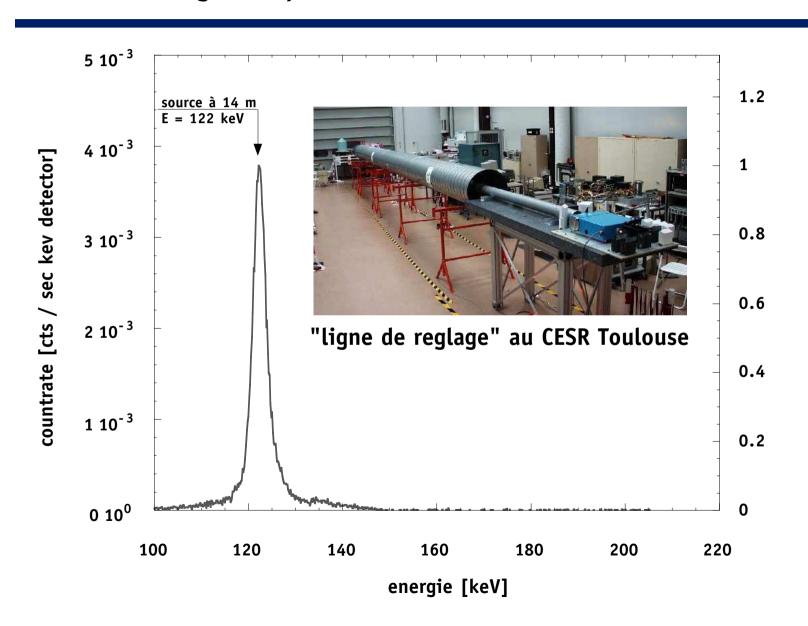


60

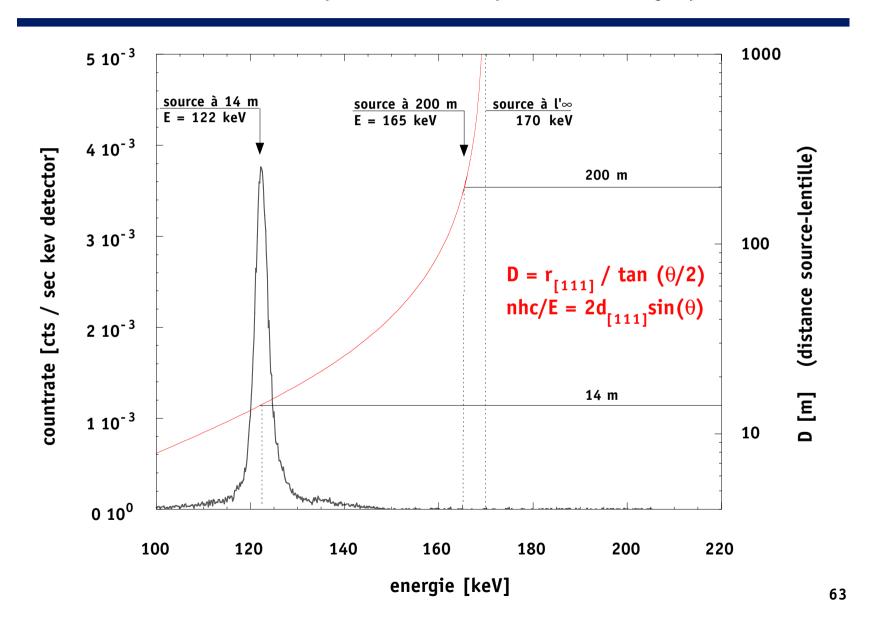
CLAIRE TGD: les trente-trois photons du Crabe ... peut-on les croire?



CLAIRE TGD : réglée et pointée au laboratoire, la lentille marche à 14m



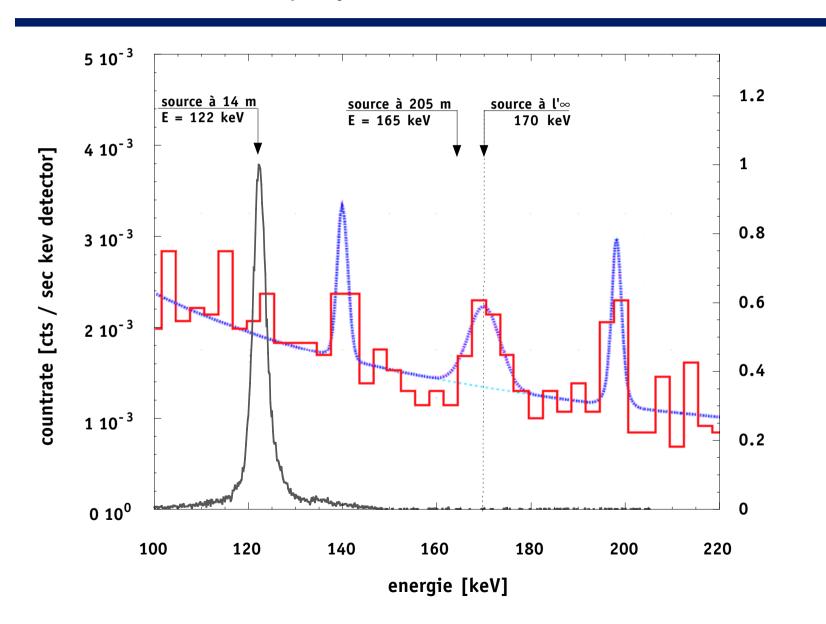
CLAIRE TGD: mais est-ce qu'elle marche proche de l'asymptote?



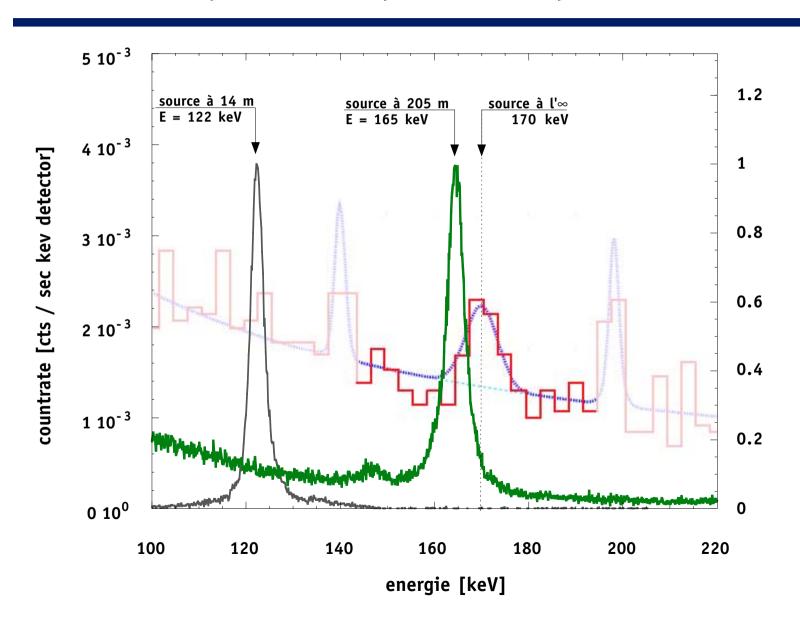
CLAIRE TGD: ... est ce que ça va marcher à 205 m?



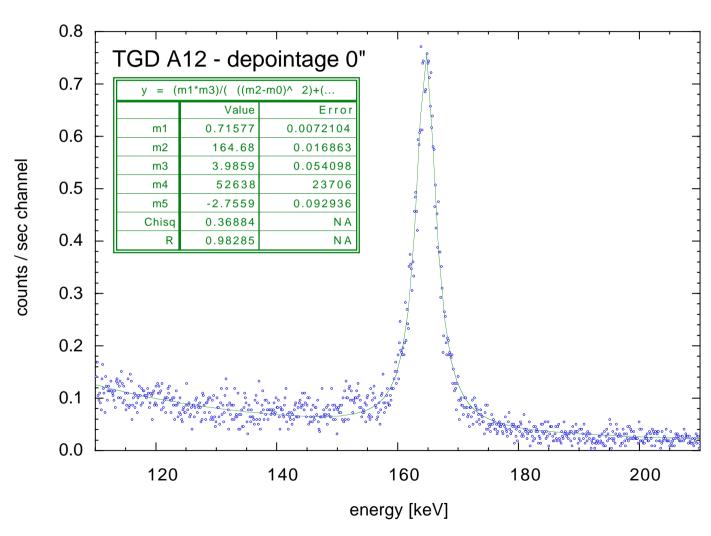
CLAIRE TGD: ... est ce que ça va marcher à 205 m?



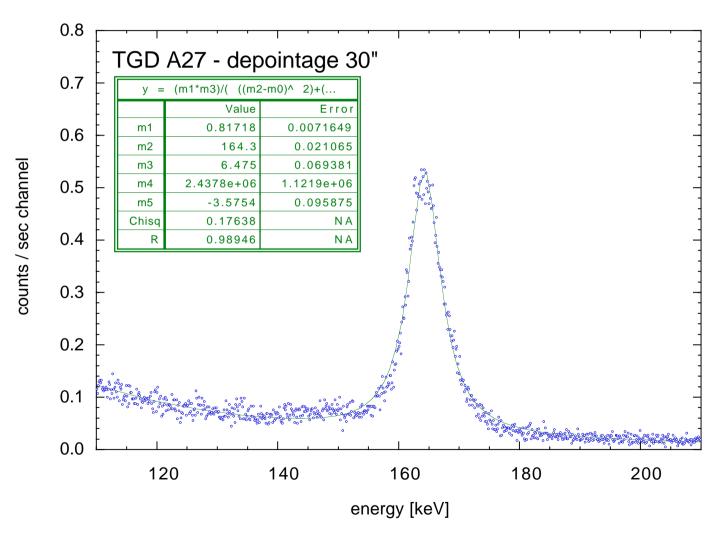
CLAIRE TGD: ok pour 14 m, ok pour 205m ... quasiment à l'infini!



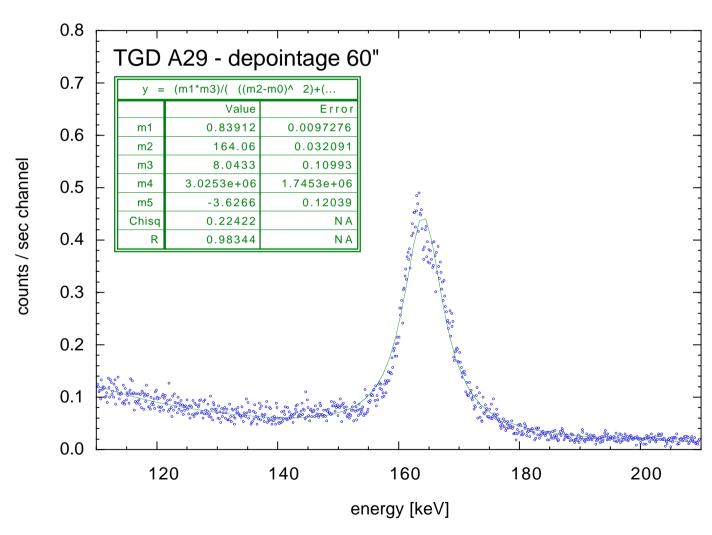
CLAIRE TGD - pointage à 0" de la source



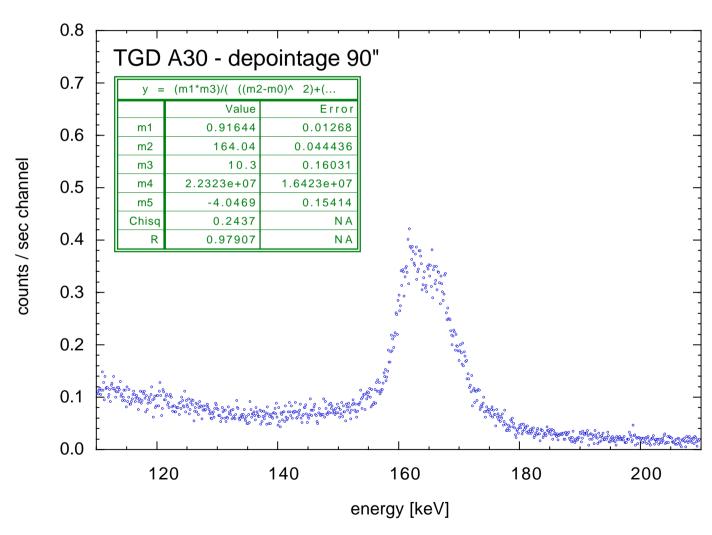
CLAIRE TGD - pointage à 30" de la source



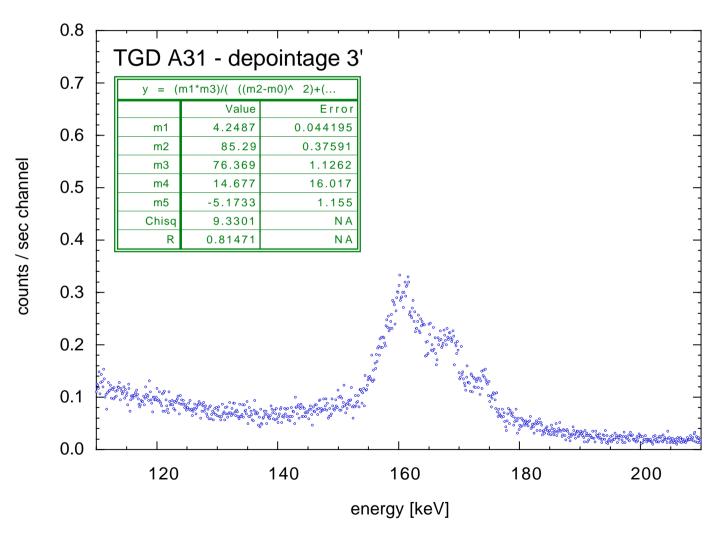
CLAIRE TGD - pointage à 60" de la source



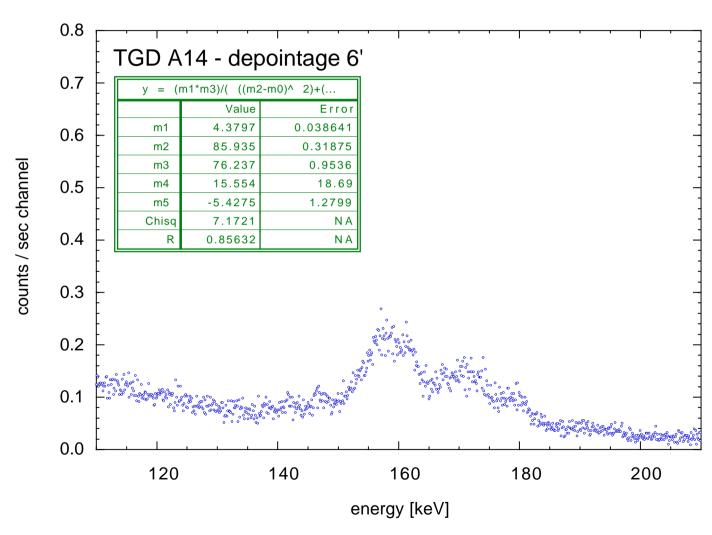
CLAIRE TGD - pointage à 90" de la source



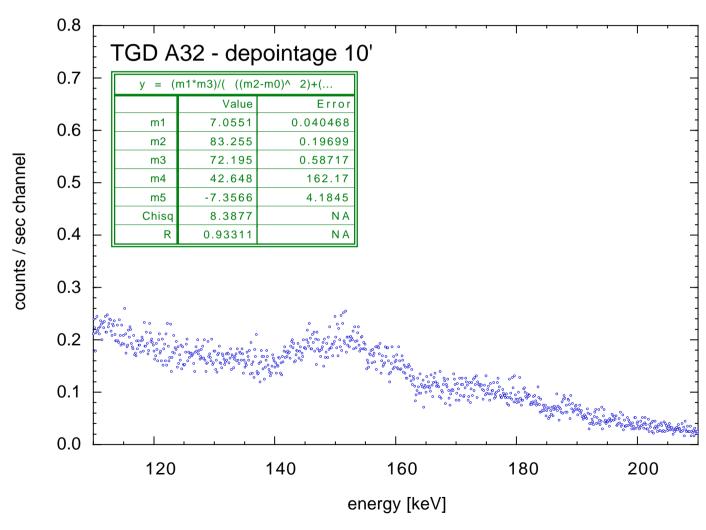
CLAIRE TGD - pointage à 3' de la source



CLAIRE TGD - pointage à 6' de la source



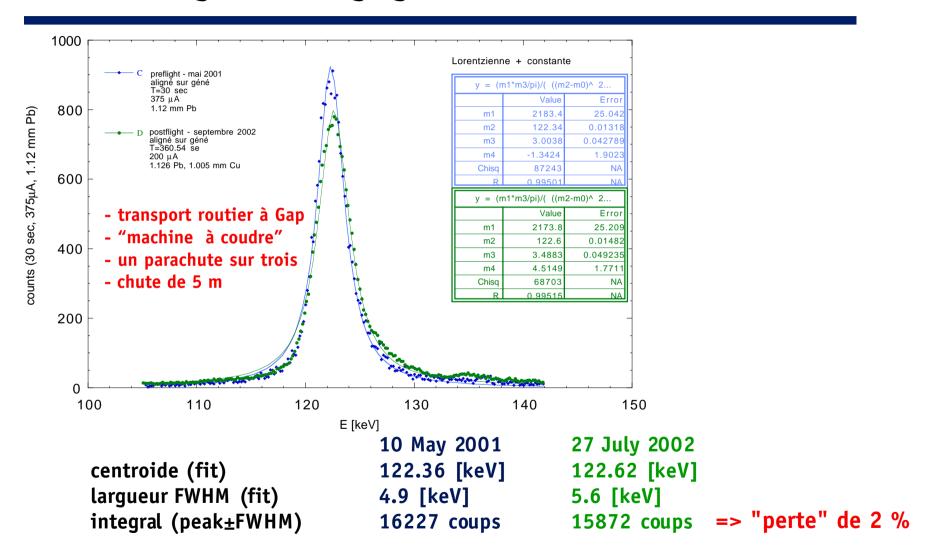
CLAIRE TGD - pointage à 10' de la source



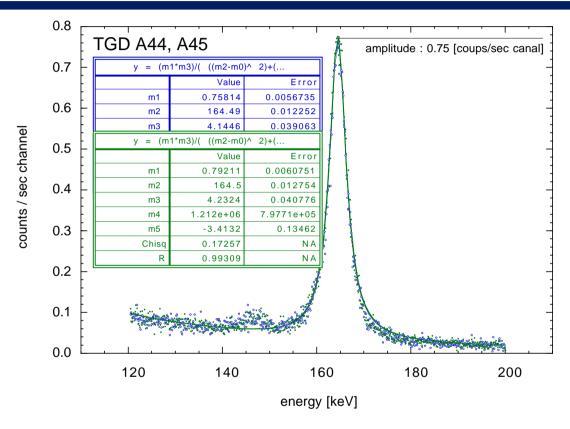
CLAIRE - fragilité du réglage



CLAIRE - fragilité du réglage



CLAIRE TGD : efficacité de diffraction

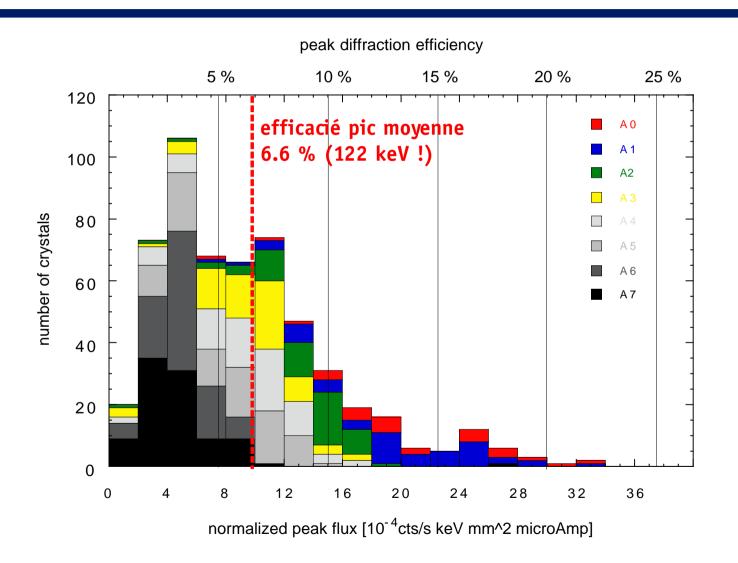


sur les 511 cm² de CLAIRE: 77.1 c/s keV

dans la tache focale : $5.8 \text{ c/s keV} => \text{surface efficace} \approx 38 \text{ cm} 2$

=> efficacité pic ≈ 7.5 %

CLAIRE réglage 2003 - distribution des efficacitées



CLAIRE - premières lumières

L'objectif PvB

CLAIRE 2001 - Compte rendu BA / NA BA/NA

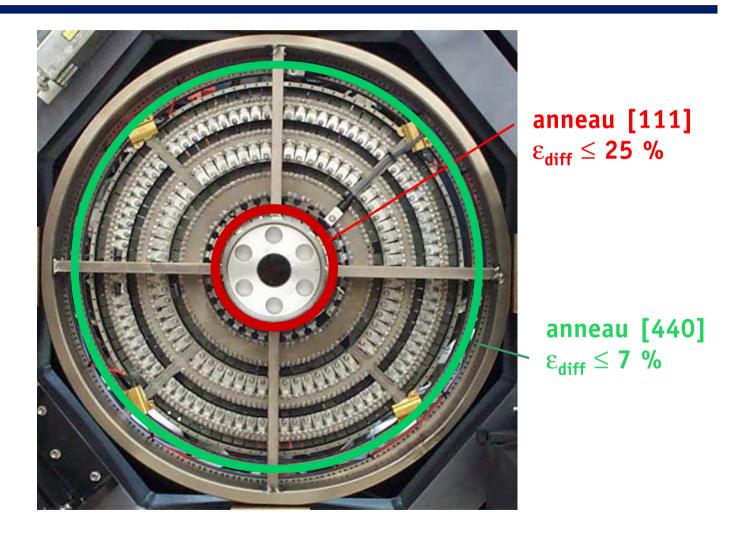
Calculs astronomiques BA/NA

Analyse des données CLAIRE 2001 Hubert Halloin

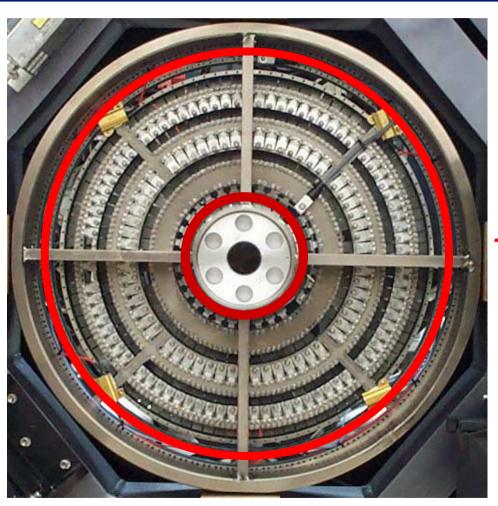
CLAIRE TGD PvB

Les perspectives PvB

de CLAIRE à MAX



de CLAIRE à MAX

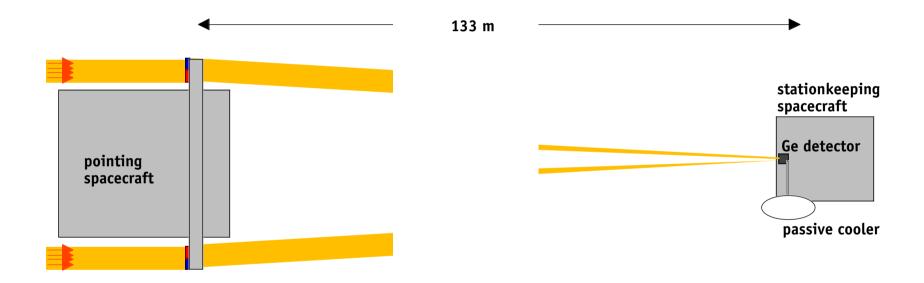


l'utilisation de cristaux [111] seuls demande une longueur focale importante



le "Moriond" design

vol en formation d'un satellite lentille et d'un satellite detecteur



Lentille Laue : diamètre intérieur 176 cm diamètre extérieur 222 cm

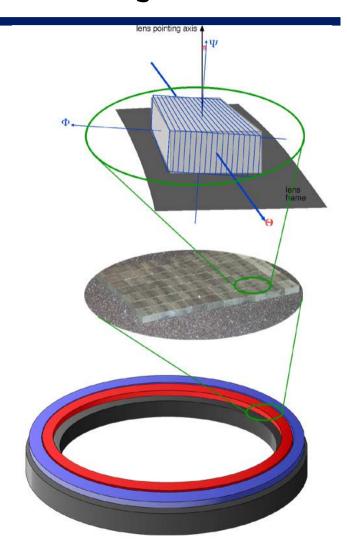


MAX - lentille Laue à bande passante large

cristaux - Cu (847 keV) Ge (511 keV)

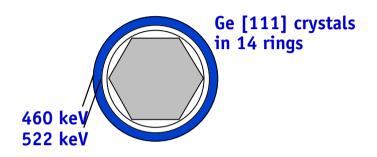
cristaux denses

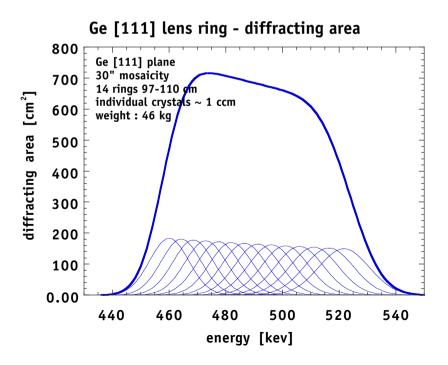
seulement ordres les plus efficaces anneaux exterieurs [111] Ge anneaux interieurs [111] Cu

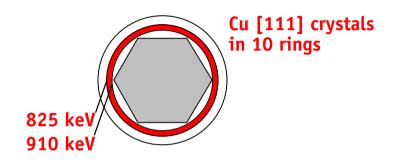


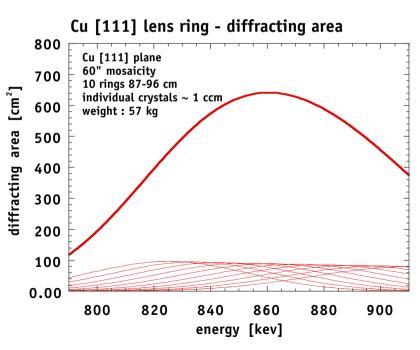


- surface efficace









debriefing CLAIRE, 4 juillet 2003, CESR



- sensibilité 3σ

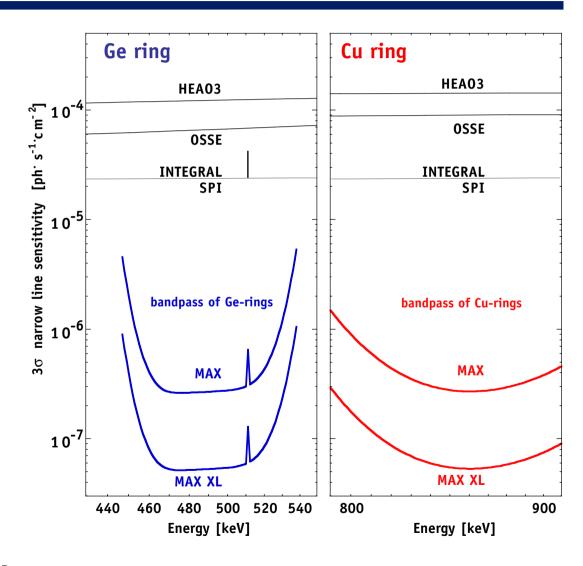
deux bandes largues de 100 keV qui diffractent simultanément

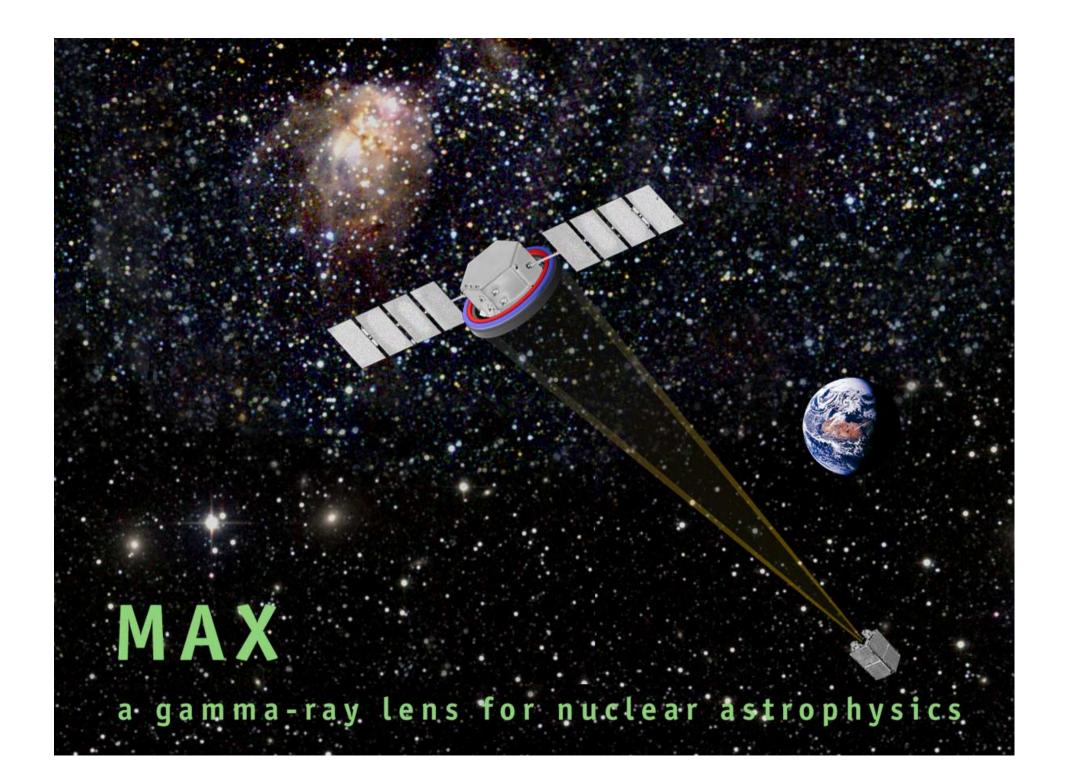
MAX

rayon intérieur 86 cm rayon extérieur 111 cm longueur focale 133 m

MAX XL

rayon intérieur 193 cm rayon extérieur 250 cm longueur focale 300 m

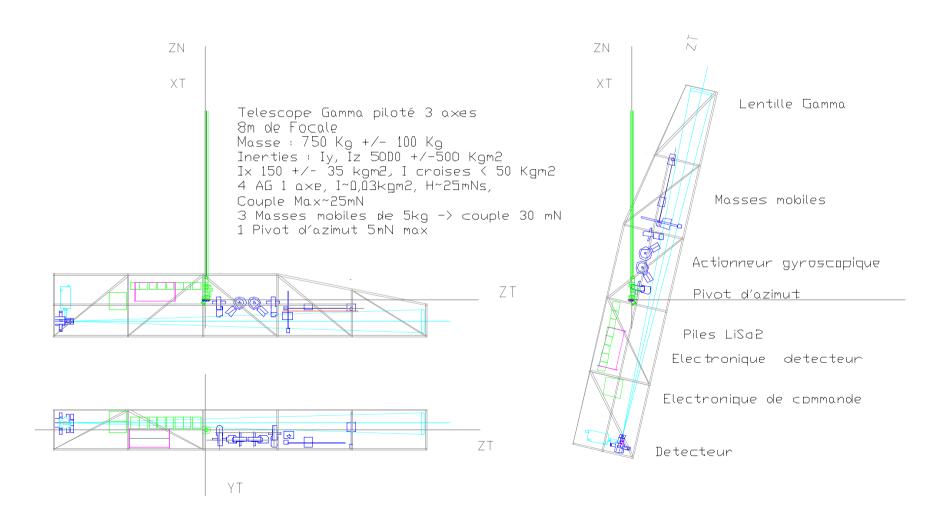




de CLAIRE à MAX

- thèse Hubert Halloin: 22 octobre 2003, 10h30, ici même
- présentation et publication des résultats de CLAIRE, projet pour 2003
 - 2 CLAIRE 2001 (CESR)
 - 1 Cristallographie (IKZ)
 - 1 CLAIRE TGD (IEEC)
 - 3 Congrès
- possible vol ballon Transmed. ou Gap en 2004, configuration "CLAIRE 2003"
- possible vol ballon scientifique (511 keV ?) avec un telescope de 8 m

Vol ballon scientifique - telescope de 8 m



- vers une lentille spatiale

domaines à développer :

- 1) cristallographie ·······
- 2) mécanique
- 3) vol en formation
- 4) banc optique gamma
- 5) simulation

- fabrication de cristaux Cu, Ge (ILL, IKZ)
- contrôle de qualité et/ou tri des cristaux
- étude des méthodes de découpe
- R&D cristaux gradient (Cu , Si-Ge)!

- vers une lentille spatiale

domaines à développer:

- 1) cristallographie
- 2) mécanique ······
- 3) vol en formation
- 4) banc optique gamma
- 5) simulation

- étude du cadre de la lentille
- moyen de "correction de découpe" (cales)
- étude du collage des cristaux
- estimation des déformations thermiques etc

- vers une lentille spatiale

domaines à développer :

- 1) cristallographie
- 2) mécanique
- 3) vol en formation •••••••
- 4) banc optique gamma
- 5) simulation

- rapport de Luca Cerri! (publication)
- poursuite des études à ALCATEL
- intérêt de l'ISAS, Japon (démo vol en form.)
- ESA ?

- vers une lentille spatiale

domaines à développer:

- 1) cristallographie
- 2) mécanique
- 3) vol en formation
- 4) banc optique gamma
- 5) simulation

- analyse & publication du CLAIRE TGD (IEEC)
- montage financier (ONERA, CESR, CNES, ILL)
- betatron, détecteur, alignement (CESR, IEEC)
- tube hydrogène (division ballon)

- vers une lentille spatiale

domaines à développer:

- 1) cristallographie
- 2) mécanique
- 3) vol en formation
- 4) banc optique gamma
- 5) simulation ······
- générateur (modèles analytiques / MCS)
- ligne (MCS atmosph., sol, envir., détecteur)
- lentille (modèle analytique/MCS, Hubert)
- detecteur (MCS)

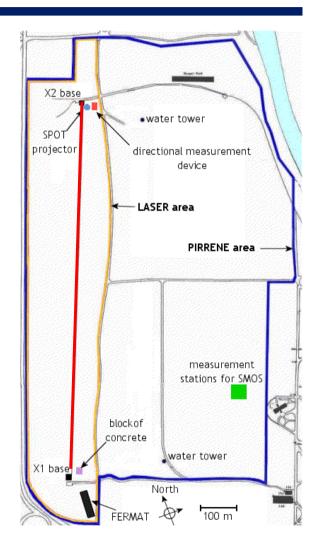
R&D MAX -

- un banc optique pour les lentilles gamma



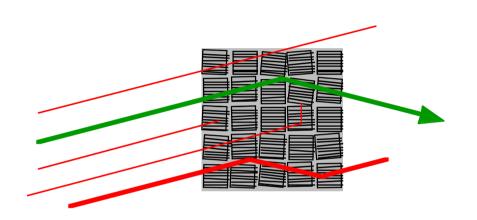
JME 2 ou 6 MeV X-ray Betatron portable Dose rate à 1 m (air) 3R par minute Tache Focal 0.2 x 1.0 mm

base laser (X1-X2) sur site PIRRENE (Fauga) contacts avec le DESP de l'ONERA

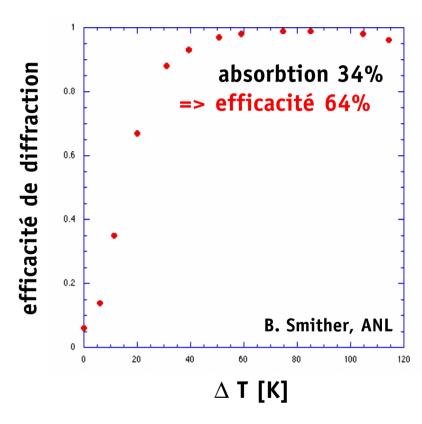




R&D MAX - cristallographie

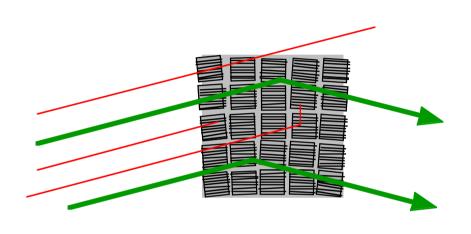


cristal mosaïque Si et Si-Ge

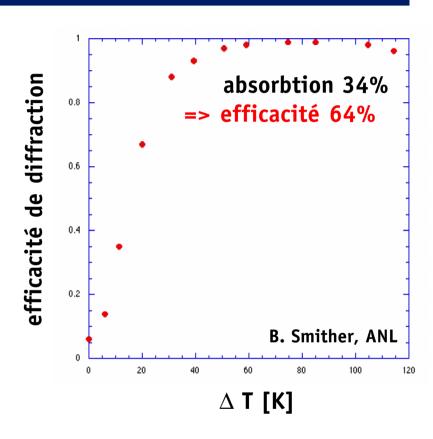




R&D MAX - cristallographie



cristal à gradient de maille généré par un gradient de T



l'astronomie gamma commence à voir

CLAIRE









