









Estimación de la respuesta generada por el detector MuTe al paso de partículas cargadas

Adriana Vásquez-Ramírez

Director: Luis A. Núñez

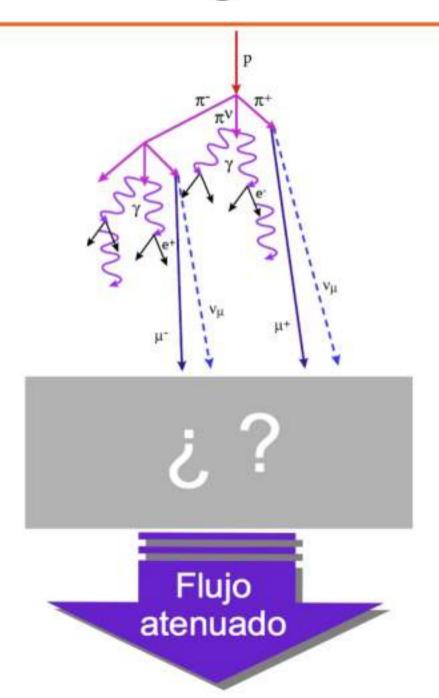
Codirector: Mauricio Suárez-Durán

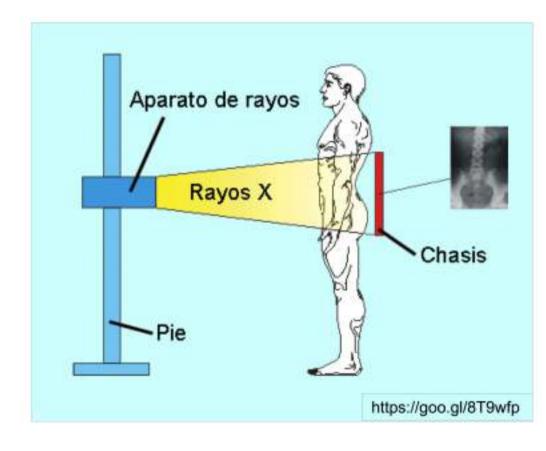
Grupo de Investigación en Relatividad y Gravitación Grupo Halley de Astronomía y Ciencias Aeroespaciales

Tabla de contenido

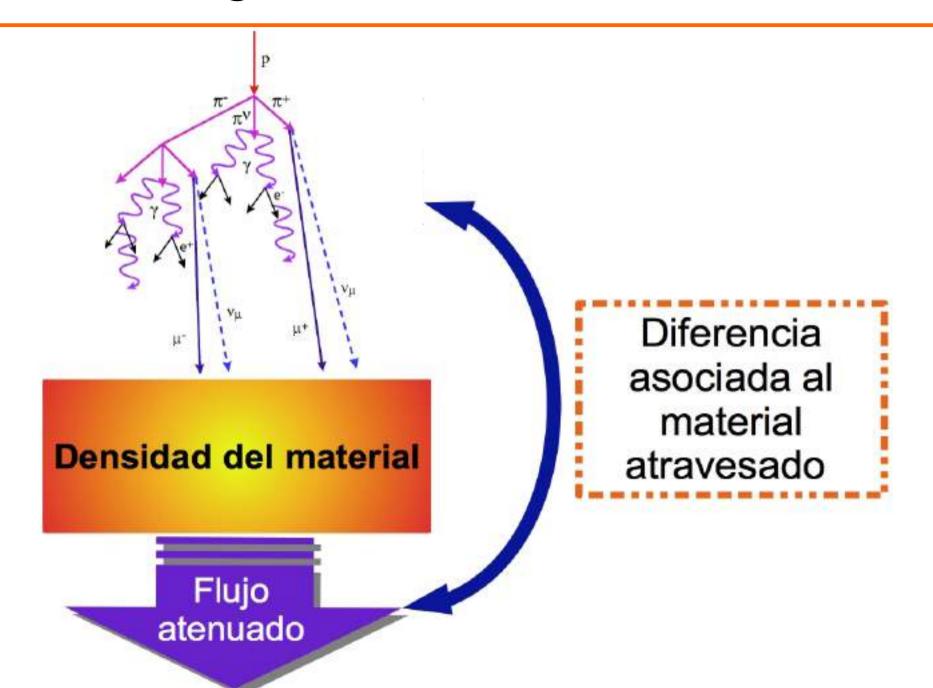
- 1. Muongrafía de volcanes y el Proyecto MuTe
- 2. El detector híbrido Mute:
 - 2.1. Respuesta del Hodoscopio
 - 2.2. Respuesta del Detector Cherenkov de Agua
- 3. Propuesta de Trigger para la detección de muones con el detector híbrido MuTe
- 4. Conclusiones

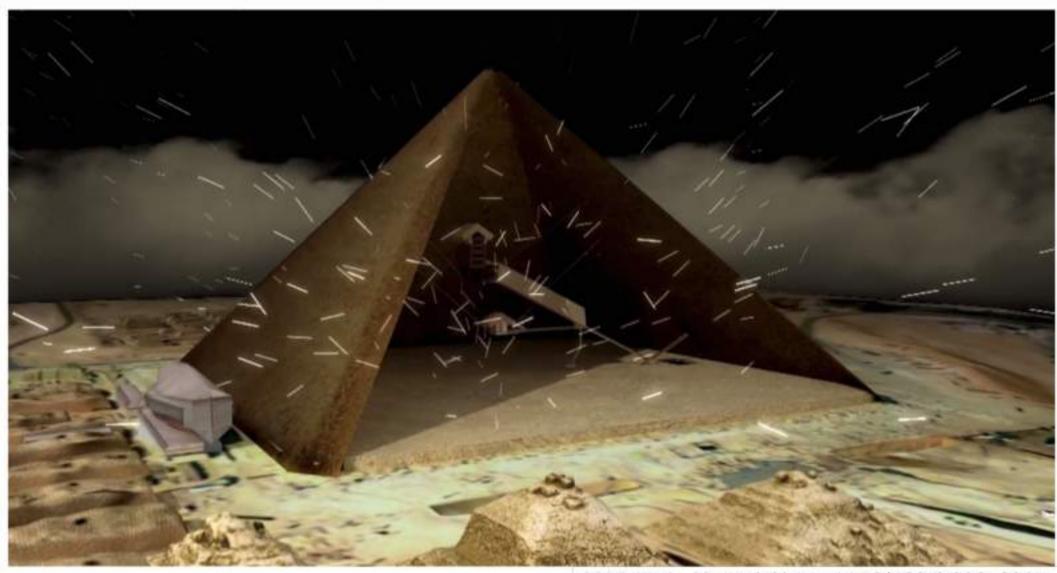
La muongrafía



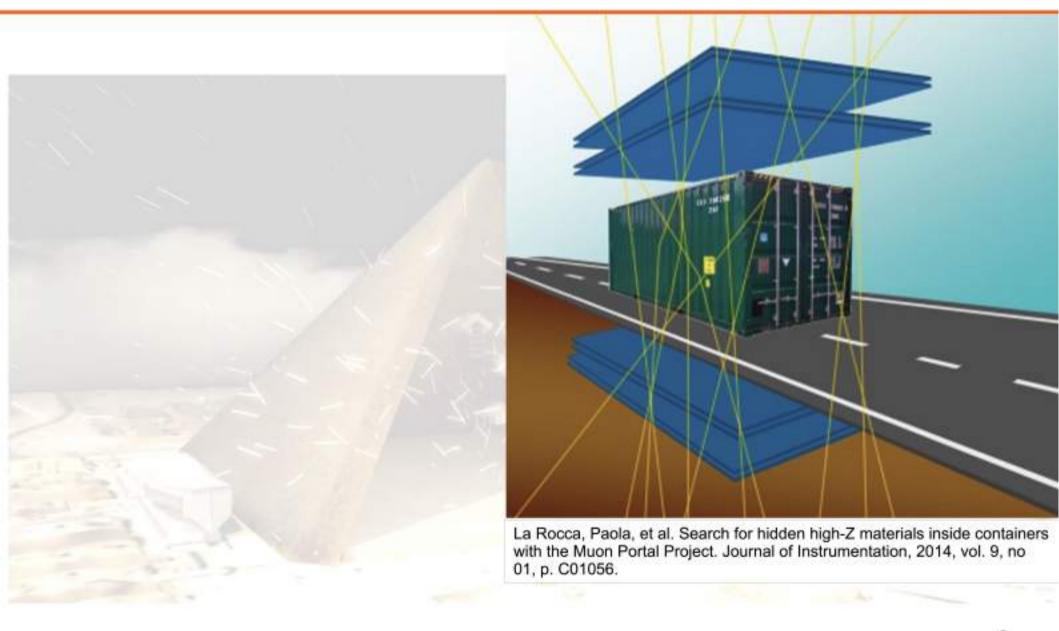


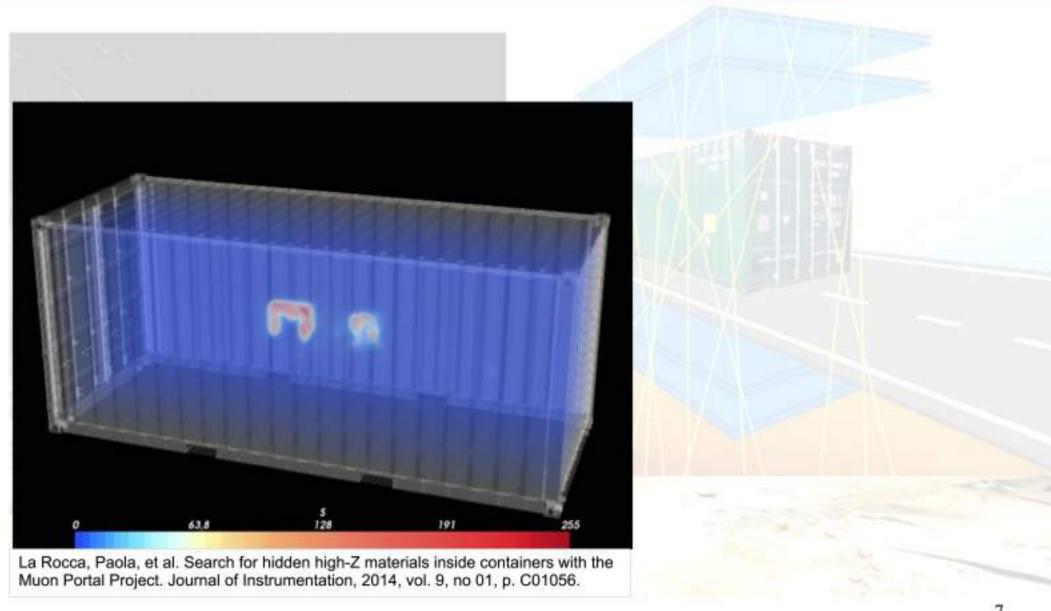
La muongrafía





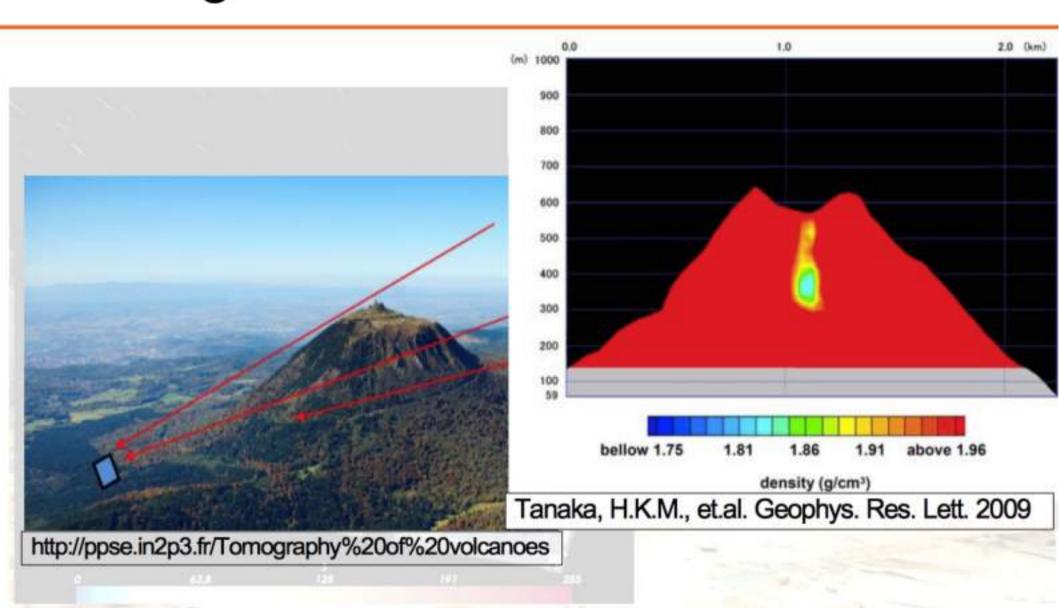
Morishima, K. et al. Nature, 552(7685):386, 2017





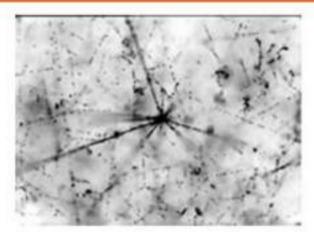


Muongrafía de volcanes



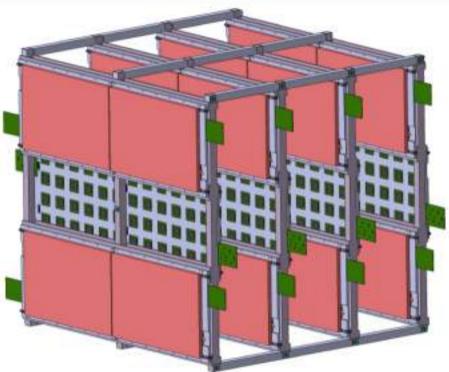
¿Qué detectores se utilizan?

Hodoscopios para la muongrafía



a) Cámara de emulsión
 [Tanaka et al. NIMPR 575, 3 (2007)]





b) TOMUVOL (GRPC) [C'arloganu et al. GIMDS 2 (2013)]

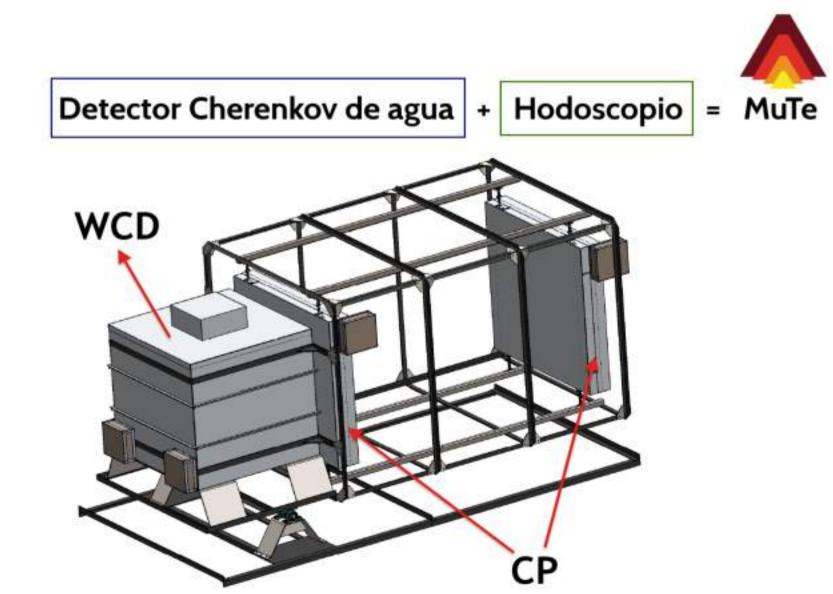
c) DIAPHANE (Centelladores) [Lesparre et al. GIMDS 1 (2012)]

MURAY [Anastasio, A. et al. NIMPR 732 (2013)]

El Proyecto MuTe

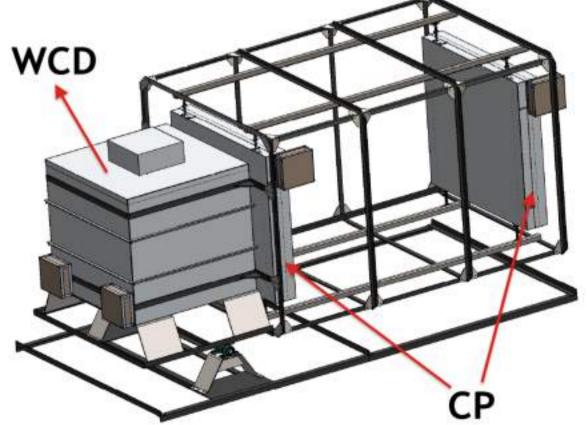
Diseñar, construir, calibrar y poner en marcha un dispositivo que permita ejecutar la muongrafía de volcanes en Colombia.

¿Cómo es el detector MuTe?

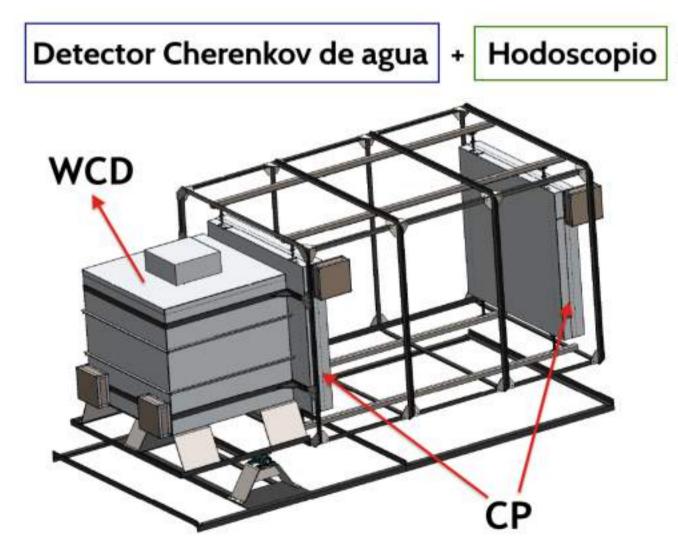


 Dirección de arribo





- Diferenciar entre las componentes de las Cascadas Atmosféricas Extendidas.
- Dirección de arribo



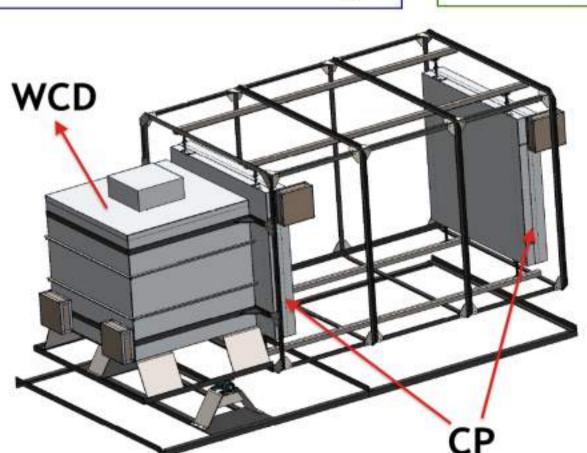


 Diferenciar entre las componentes de las Cascadas Atmosféricas Extendidas.

Detector Cherenkov de agua

 Discriminar partículas que vienen del volcán. Dirección de arribo

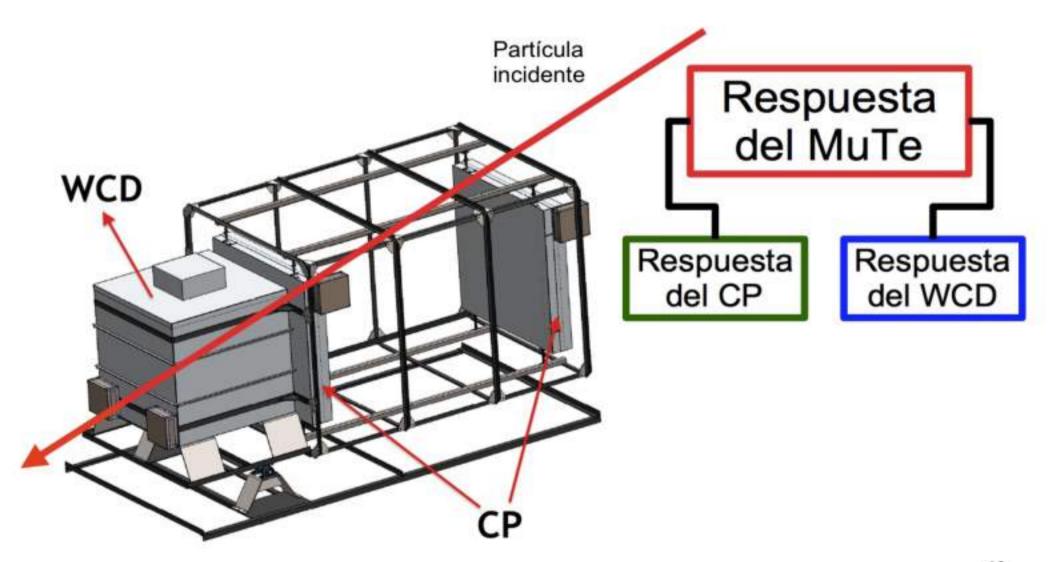




Si el MuTe está compuesto de dos detectores independientes,

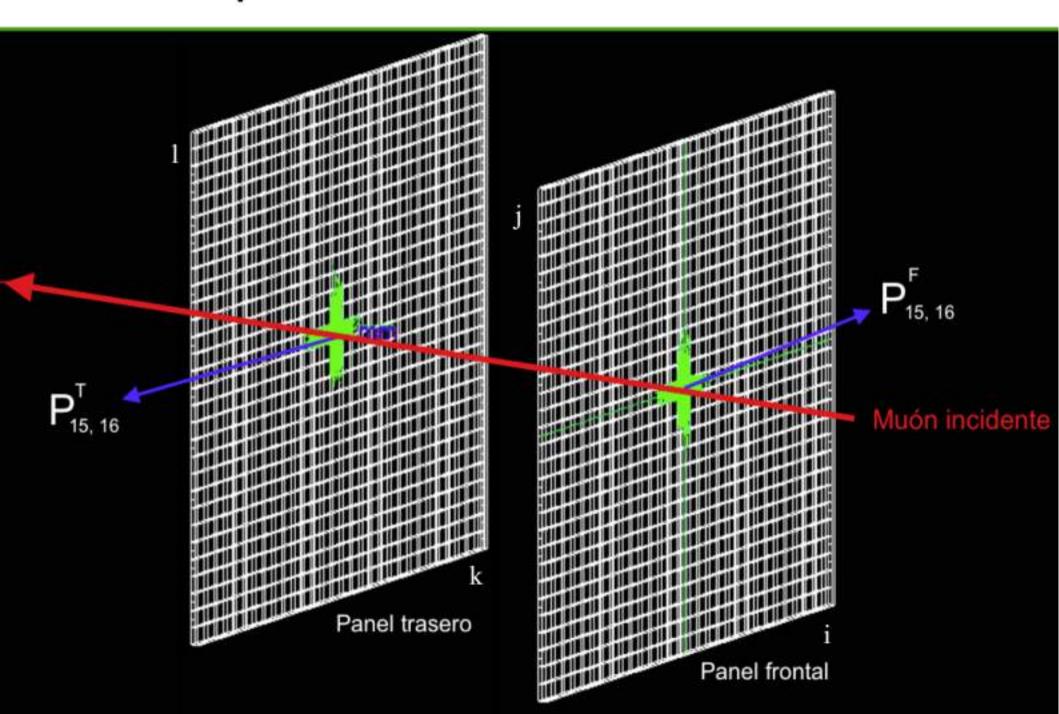
¿Cómo responde ante partículas cargadas?

Estimación de la respuesta del MuTe

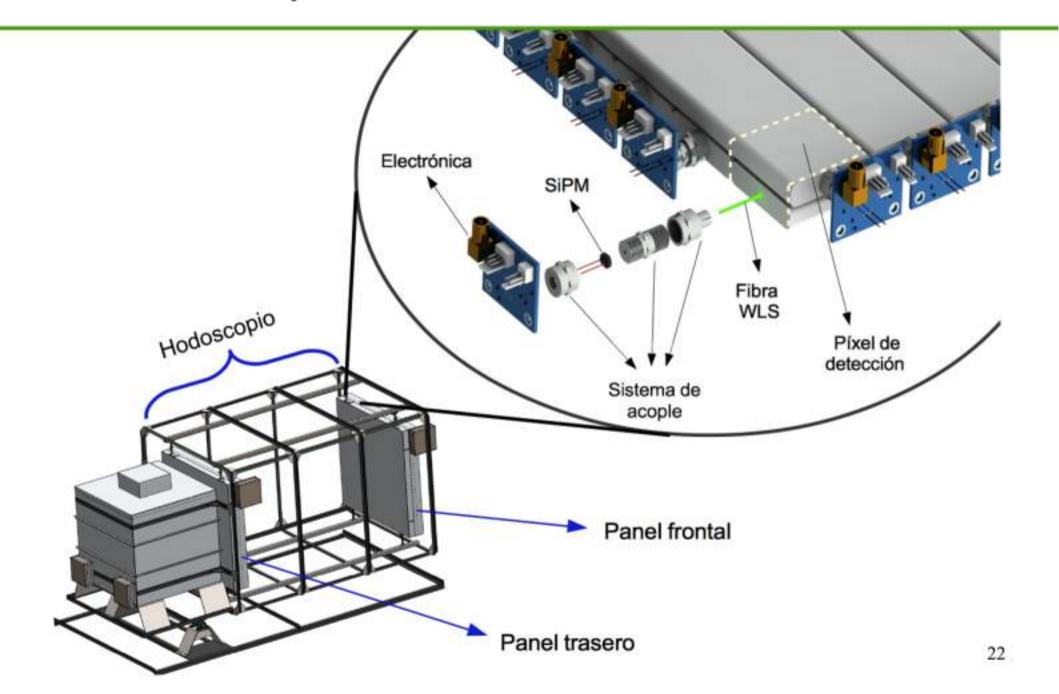


El hodoscopio del MuTe

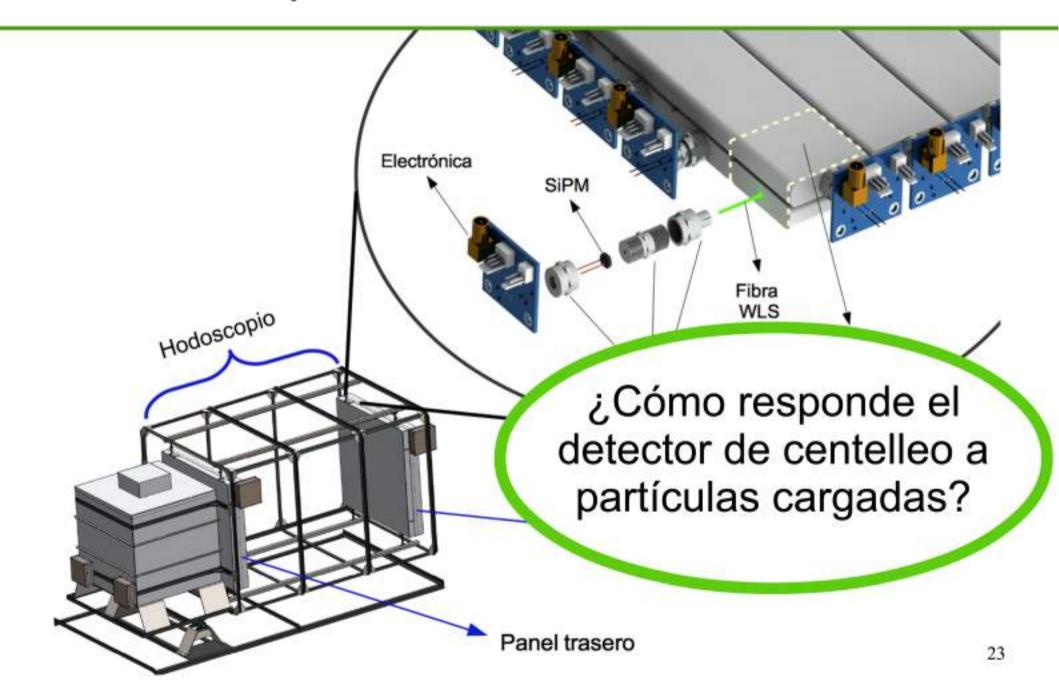
Hodoscopio simulado en Geant4



El hodoscopio del MuTe

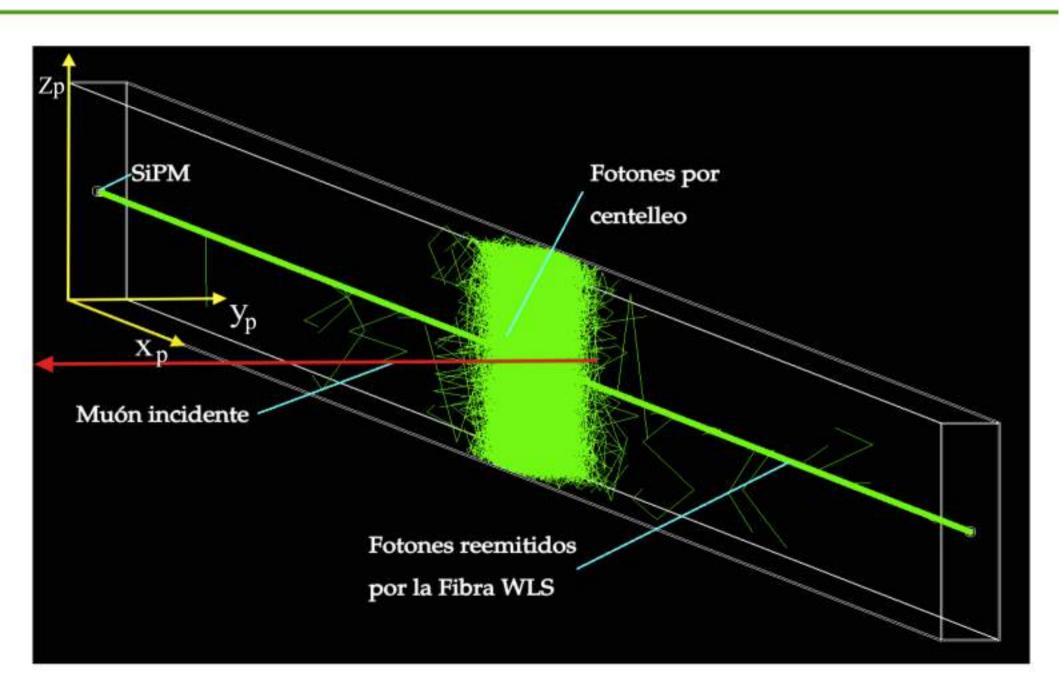


El hodoscopio del MuTe

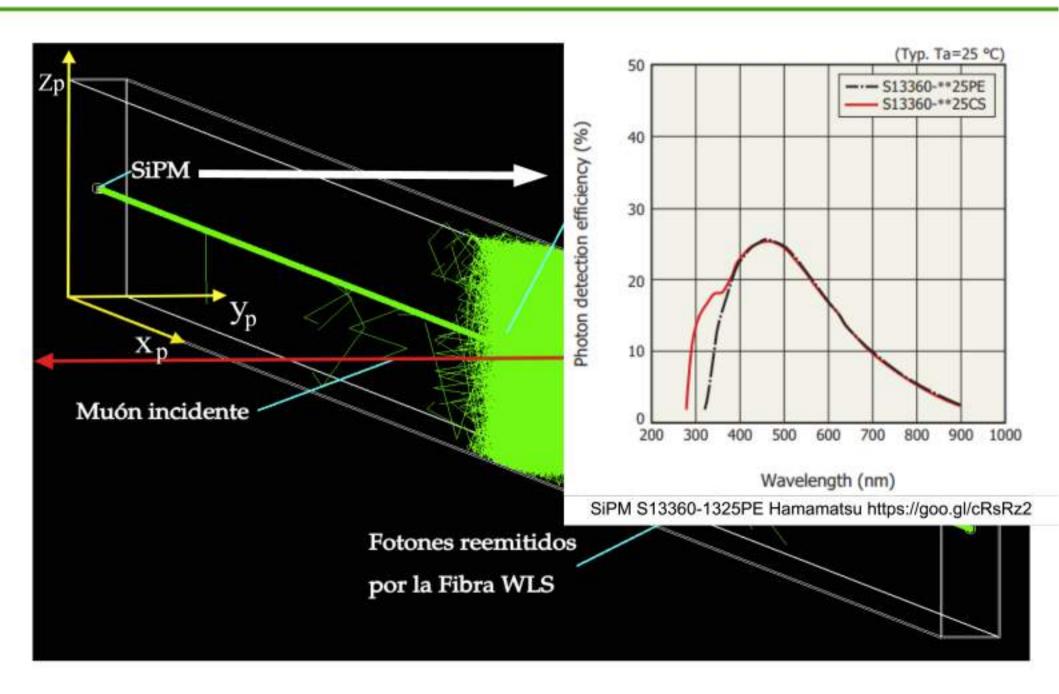


Respuesta del detector de centelleo

Detector de centelleo en Geant4



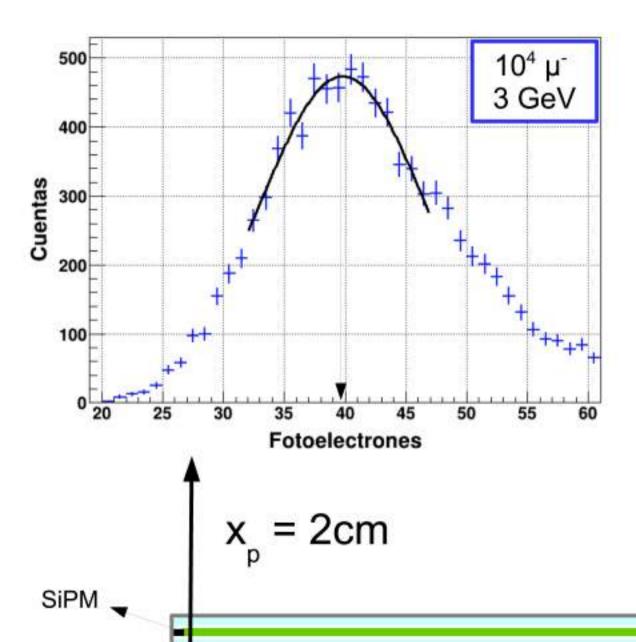
Detector de centelleo en Geant4



Respuesta del detector de centelleo

Se simula el paso de muones de 3 GeV en diferentes posiciones respecto a la barra

$$x_p = (2+4n) \mathrm{cm}$$
 $y_p = 1 \mathrm{cm}$
 $z_p = 2 \mathrm{cm}$
SiPM



$$x_p = (2 + 4n) \text{cm}$$

 $y_p = 1 \text{cm}$
 $z_p = 2 \text{cm}$



29

$$x_p = (2 + 4n) \text{cm}$$

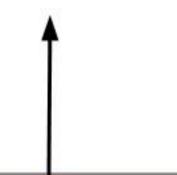
 $y_p = 1 \text{cm}$
 $z_p = 2 \text{cm}$



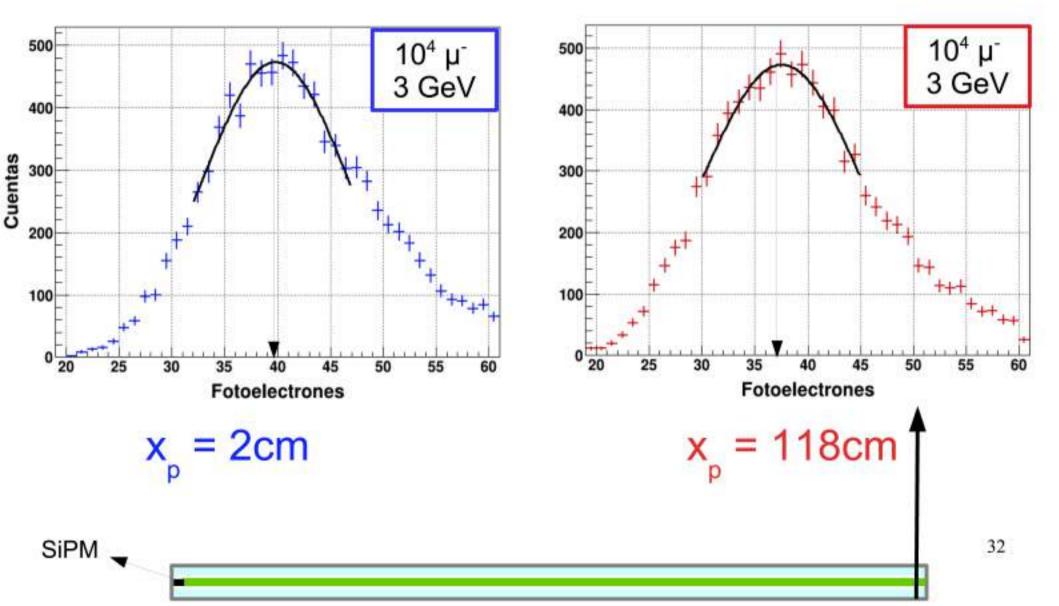
SiPM _

$$x_p = (2 + 4n) \text{cm}$$

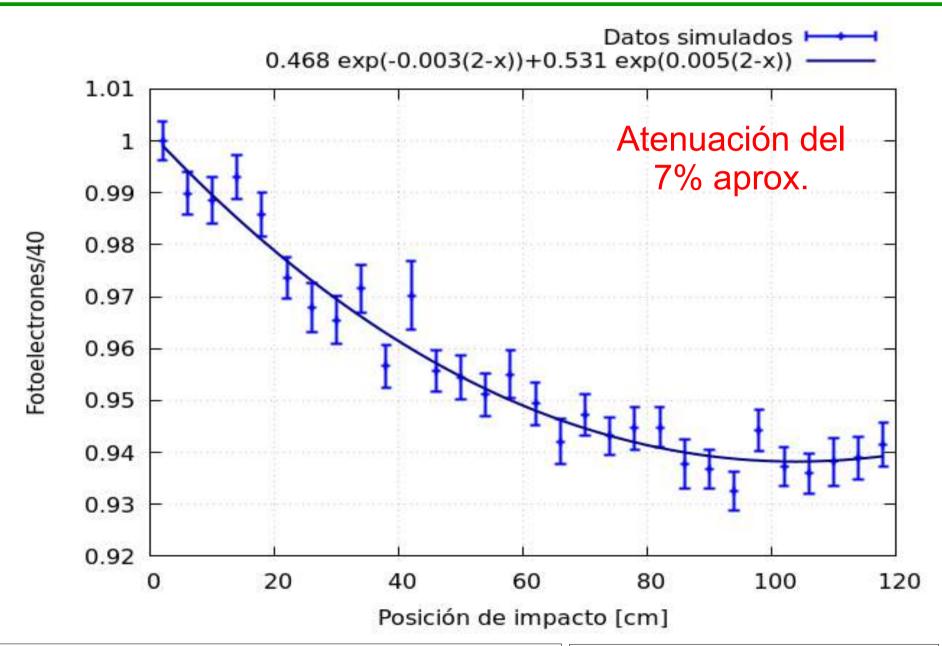
 $y_p = 1 \text{cm}$
 $z_p = 2 \text{cm}$



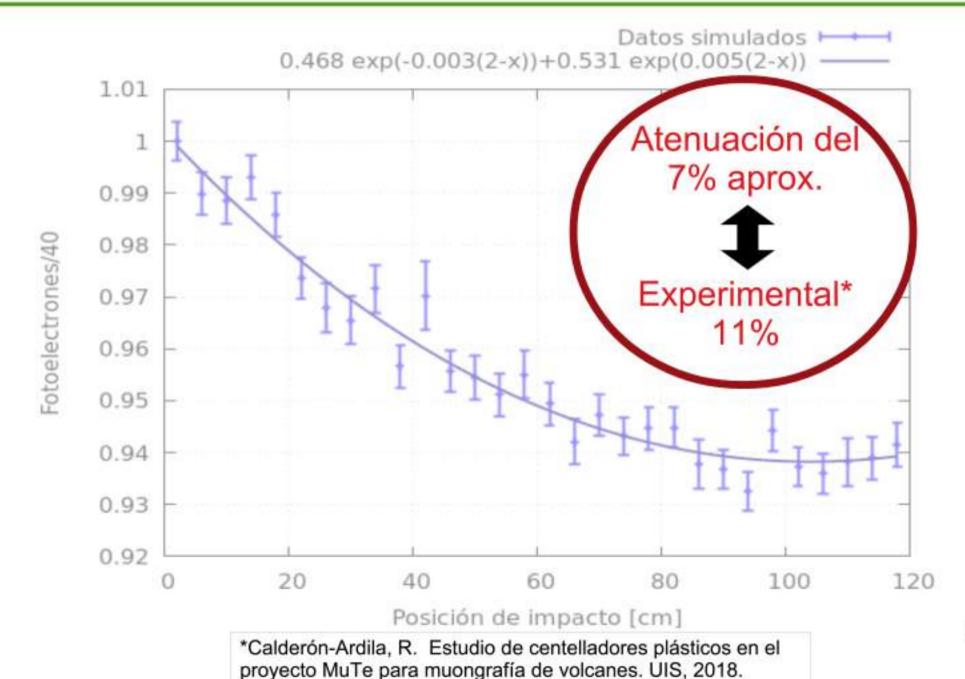
El número medio de fotoelectrones disminuye con el aumento de la distancia al SiPM



Resultado: Estimación de la atenuación

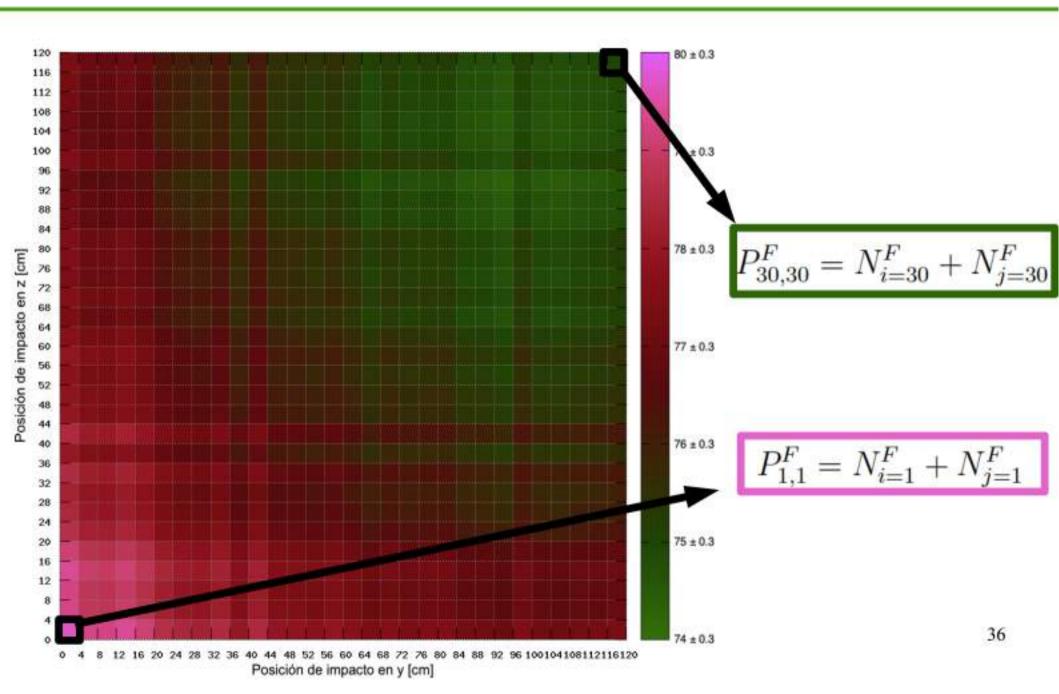


Resultado: Estimación de la atenuación

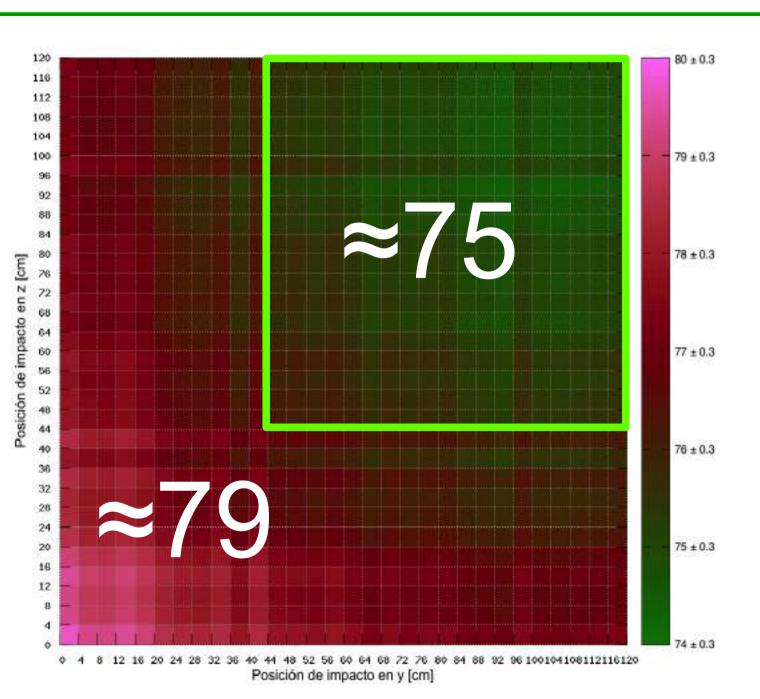


Respuesta de los paneles del hodoscopio

Respuesta de los paneles del hodoscopio

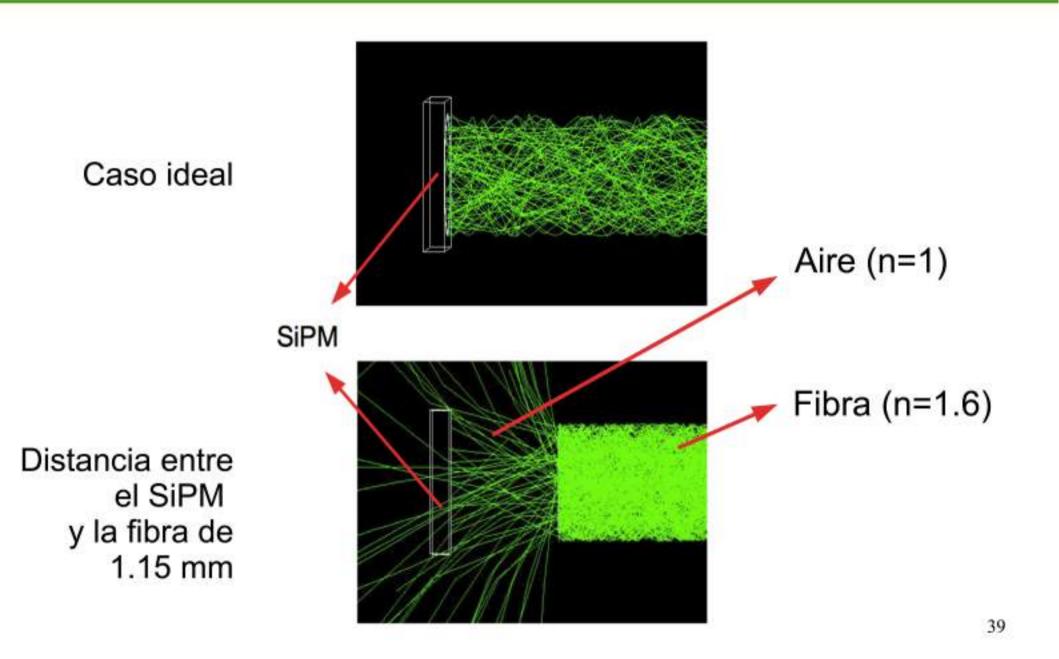


Respuesta de los paneles del hodoscopio

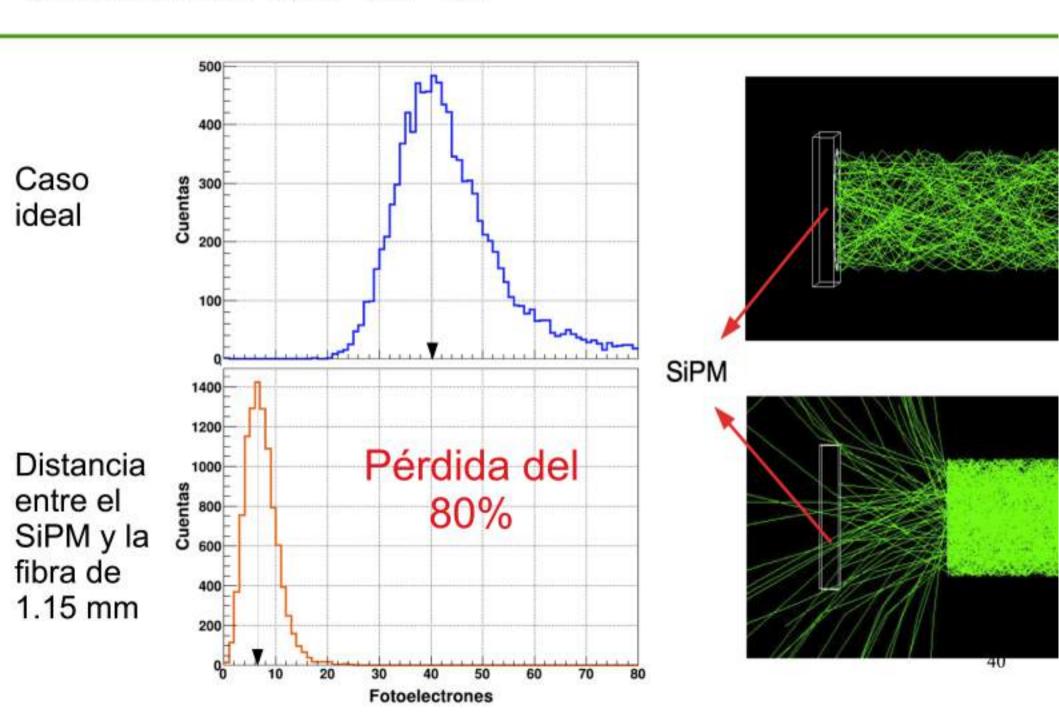


Ubicación del SiPM

Ubicación del SiPM



Ubicación del SiPM

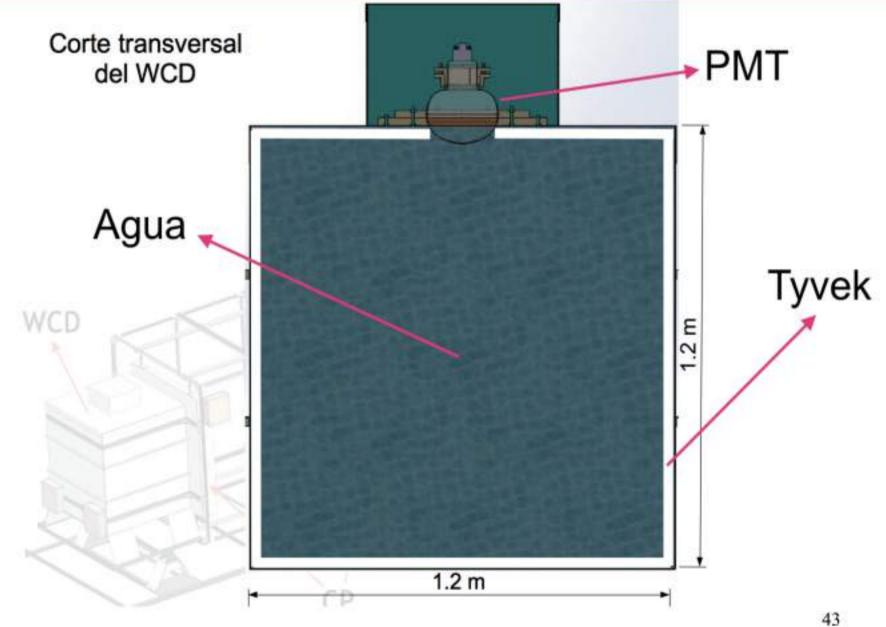


Respuesta del Hodoscopio

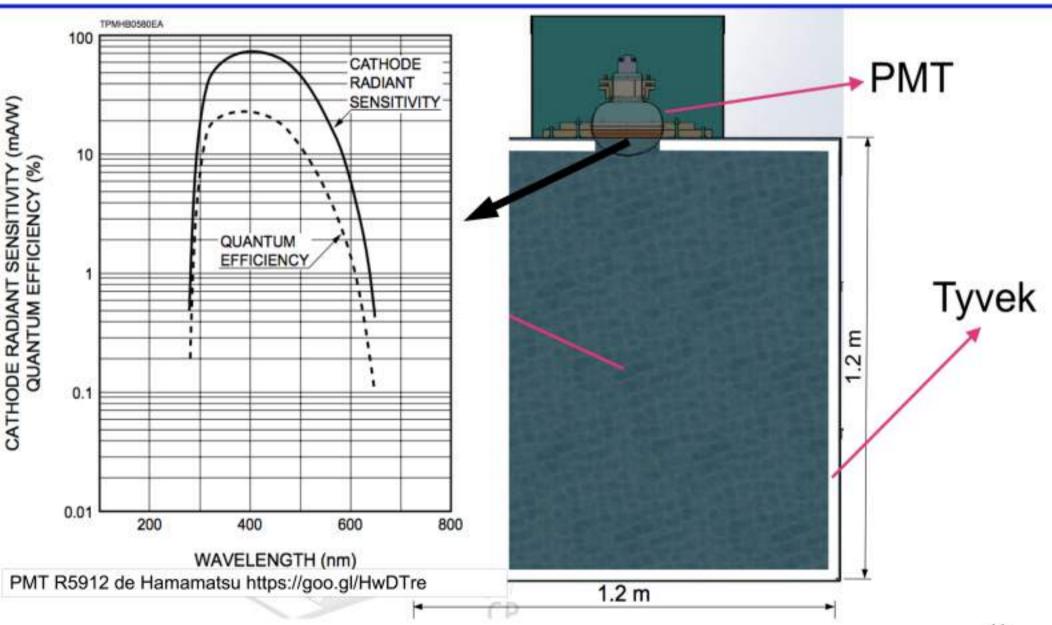
- La <u>atenuación</u> del número de fotoelectrones en el detector de centelleo simulado es del <u>7%</u>, que está acorde a la atenuación experimental del <u>11%</u>.
- Esta atenuación marca dos zonas en los paneles del hodoscopio, donde el número de fotoelectrones generados por un muón de 3 GeV es de <u>75</u> y <u>79</u> aproximadamente.
- Un <u>acople deficiente</u> puede originar el <u>80% de pérdida</u> de señal, si la distancia entre el SiPM y la fibra es de 1.15 mm.

El WCD del MuTe

El WCD del MuTe



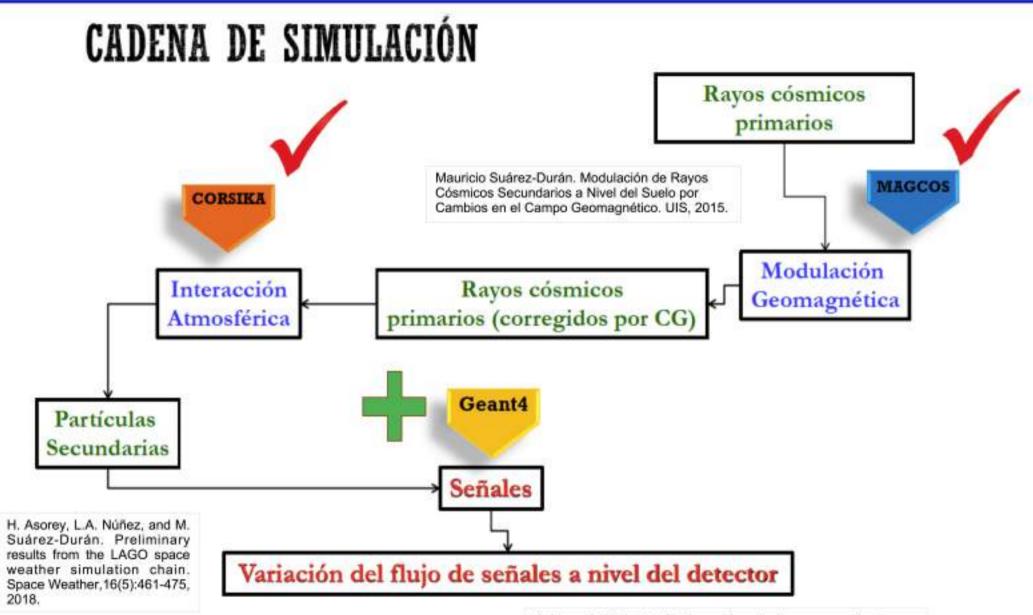
El WCD del MuTe



Calderón-Ardila, R. Simulación de los detectores Cherenkov de agua de la colaboración LAGO. UIS, 2015.

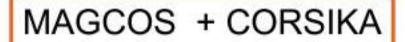
Respuesta del WCD ante el flujo de fondo de Rayos Cósmicos

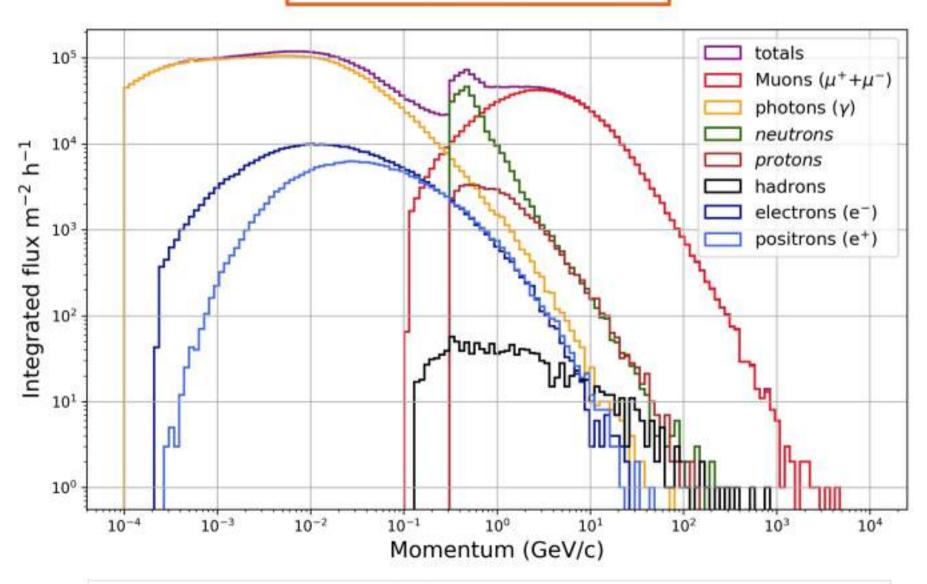
Respuesta del WCD ante el flujo de fondo de RC



Jaimes-Motta, A. Estimación de la respuesta de un detector Cherenkov de agua al fondo de rayos cósmicos en Bucaramanga(956 m s.n.m), UIS, 2018.

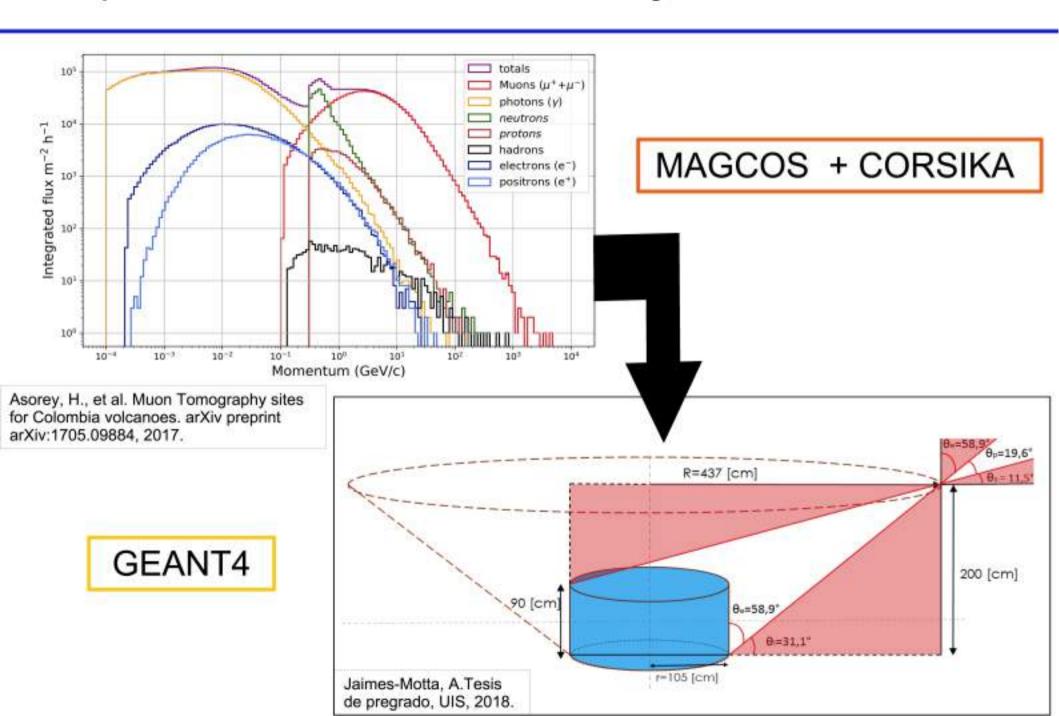
Respuesta del WCD ante el flujo de fondo de RC





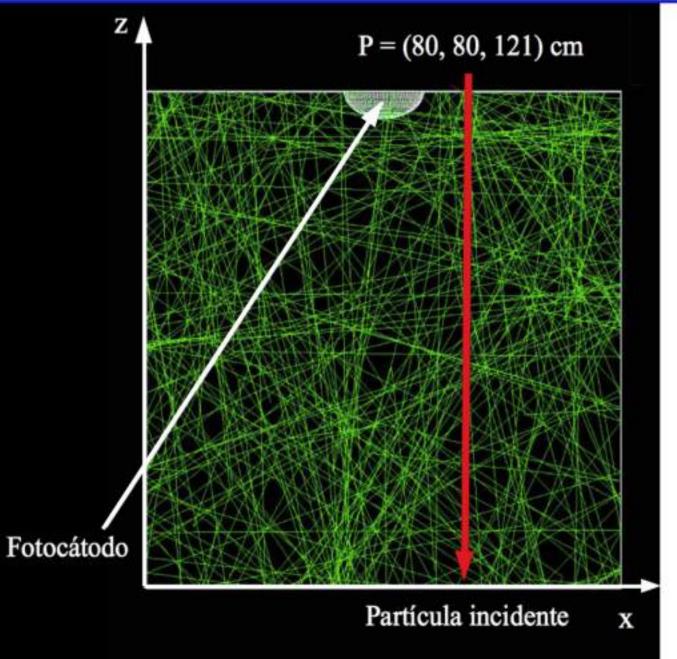
Asorey, H., et al. Muon Tomography sites for Colombia volcanoes. arXiv preprint arXiv:1705.09884, 2017.

Respuesta del WCD ante el flujo de fondo de RC



Respuesta del WCD a muones y electrones verticales de energía típica*

Simulación del WCD en Geant4

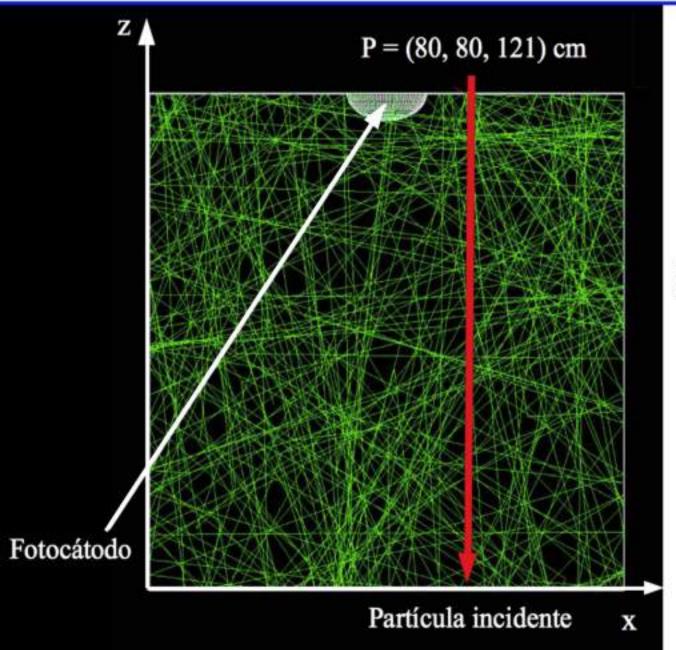


N Cherenkov

 $\cdot N_{\mathrm{PMT}}$

 $\cdot N_{
m FE}$

Muón Vertical Equivalente (VEM)

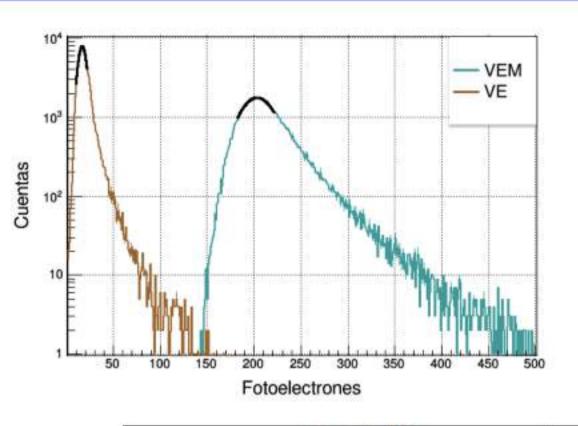


VEM

Fotoelectrones ($N_{\rm FE}$) producidos en el PMT por un muón que atraviesa el detector verticalmente

Etchegoyen, A. et al. Nucl. Inst. Meth 545(3):602-612, 2005.

Comparación del VEM y el VE

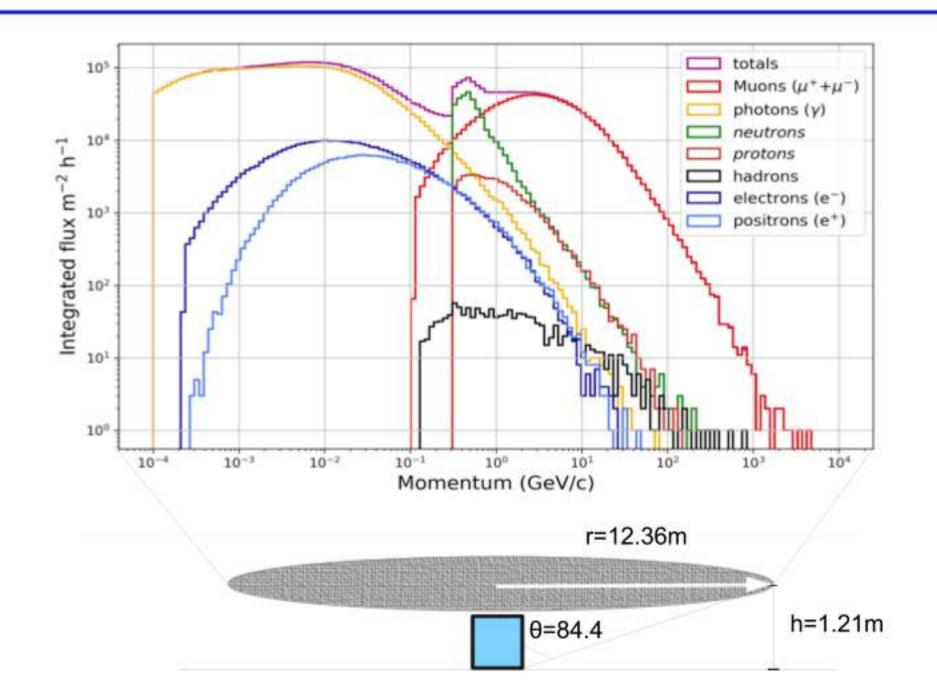


VE = 0.08 VEM

VE: electrones que ingresan al WCD verticalmente

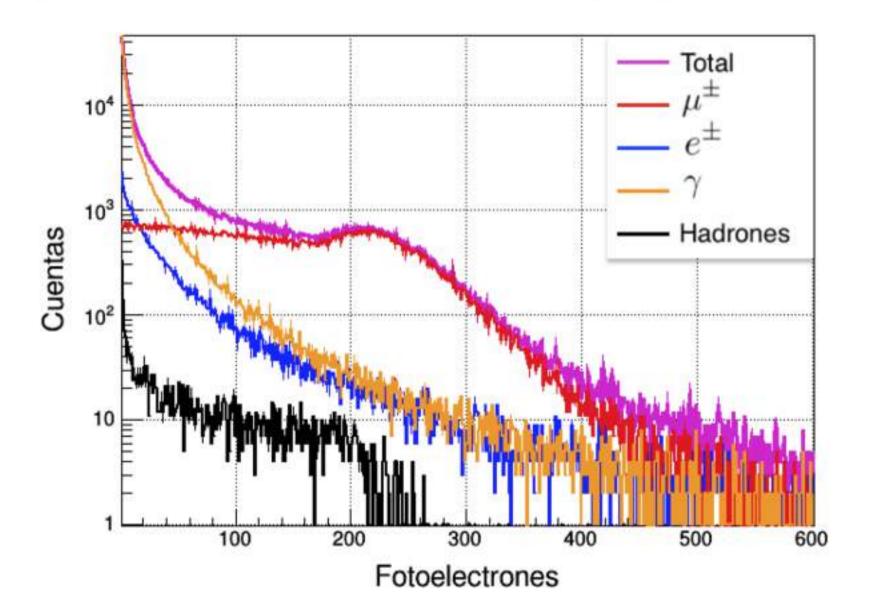
	$\mu^- \ (3 \ \mathrm{GeV})$	$e^-~(20~{ m MeV})$
l	$(120 \pm 1) \text{ cm}$	$(10 \pm 1) \text{ cm}$
N	46857 ± 13 $\sigma = (1632 \pm 10)$	$3538 \pm 1 \sigma = (243 \pm 2)$
N_{PMT}	$1617 \pm 1 \sigma = (96 \pm 2)$	132.1 ± 0.1 $\sigma = (17.0 \pm 0.2)$
$N_{ m FE}$	203.2 ± 0.2 $\sigma = (20 \pm 1)$	16.729 ± 0.003 $\sigma = (4.520 \pm 0.004)$

Respuesta del WCD del MuTe al FFRC



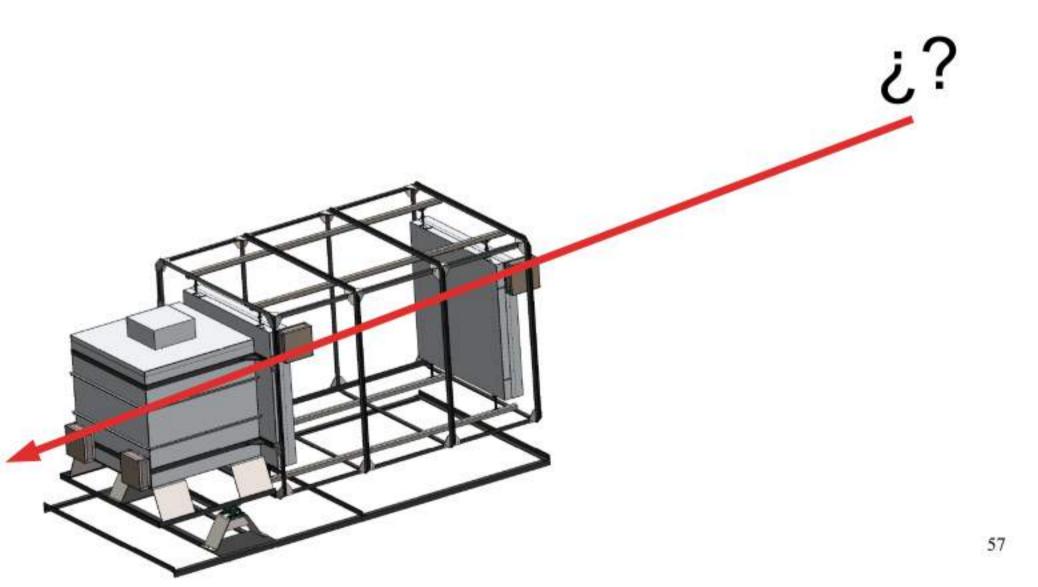
Respuesta del WCD del MuTe al FFRC

Histograma del número de fotoelectrones por partícula secundaria

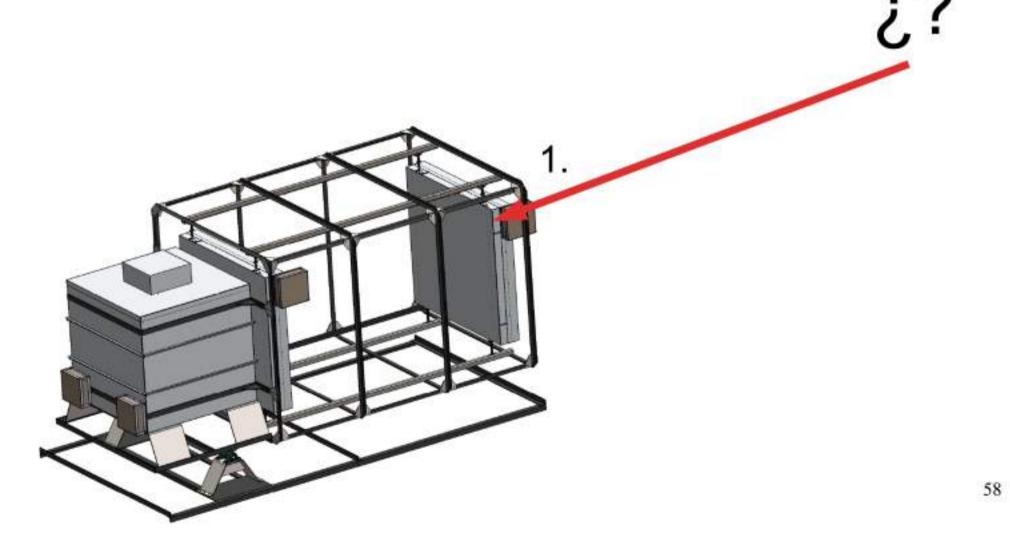


Respuesta del WCD del MuTe

- VEM = 203 fotoelectrones en promedio para muones con energía típica de 3 GeV.
- VE = 0.08 VEM en promedio con energía típica de 20 MeV.
- Es posible distinguir la componente <u>electromágnetica</u> (centrada en <u>0.02 VEM</u>) de la <u>muónica</u> (centrada en <u>1.03 VEM</u>) de las EAS a la altura del Volcán Cerro Machín.

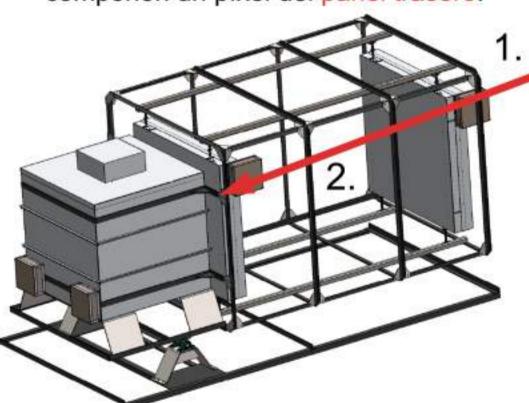


 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel frontal.



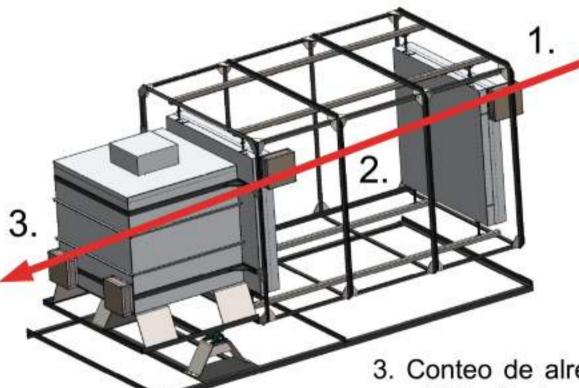
 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel frontal.

 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel trasero.



 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel frontal.

 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel trasero.

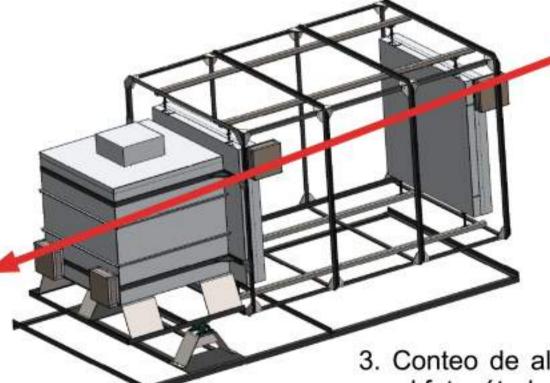


Conteo de alrededor de 203 fotoelectrones en el fotocátodo del WCD.

 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel frontal. 2.08 MeV en poliestireno

 Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel trasero.





240 MeV en agua

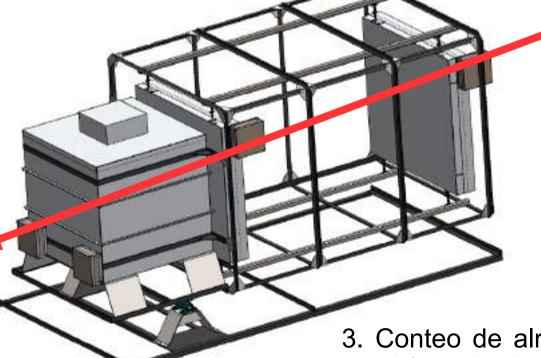
 Conteo de alrededor de 203 fotoelectrones en el fotocátodo del WCD.

1. Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel frontal.

2.08 MeV en poliestireno

2. Conteo de al menos 37 fotoelectrones en el SiPM de los dos centelladores que componen un píxel del panel trasero.

μ[±] >248 MeV



240 MeV en agua

3. Conteo de alrededor de 203 fotoelectrones en el fotocátodo del WCD.

• Se obtuvo la respuesta del detector híbrido MuTe ante partículas cargadas, como la correlación entre la respuesta del hodoscopio de centelladores plásticos, y la respuesta del detector Cherenkov de Agua.

- Se obtuvo la respuesta del detector híbrido MuTe ante partículas cargadas, como la correlación entre la respuesta del hodoscopio de centelladores plásticos, y la respuesta del detector Cherenkov de Agua.
- Con esta correlación se propuso el trigger de detección de muones del MuTe. Los muones deben tener E > 248 MeV para ser detectados.

- Se obtuvo la respuesta del detector híbrido MuTe ante partículas cargadas, como la correlación entre la respuesta del hodoscopio de centelladores plásticos, y la respuesta del detector Cherenkov de Agua.
- Con esta correlación se propuso el trigger de detección de muones del MuTe. Los muones deben tener E > 248 MeV para ser detectados.
- Debido a que el poder de frenado de los electrones de energía típica (20 MeV) en el poliestireno, es similar al poder de frenado de los muones (3 GeV), se puede afirmar que la respuesta del detector de centelleo ante muones y electrones, es indiferenciable.

- Se obtuvo la respuesta del detector híbrido MuTe ante partículas cargadas, como la correlación entre la respuesta del hodoscopio de centelladores plásticos, y la respuesta del detector Cherenkov de Agua.
- Con esta correlación se propuso el trigger de detección de muones del MuTe. Los muones deben tener E > 248 MeV para ser detectados.
- Debido a que el poder de frenado de los electrones de energía típica (20 MeV) en el poliestireno, es similar al poder de frenado de los muones (3 GeV), se puede afirmar que la respuesta del detector de centelleo ante muones y electrones, es indiferenciable.
- La respuesta del WCD ante el fujo de fondo de rayos cósmicos a nivel del Volcán Cerro Machín, dio como resultado el histograma del número de fotoelectrones donde se puede diferenciar la componente electromagnética de la componente muónica de las EAS.

• El proyecto MuTe es pionero en el empleo de dos detectores independientes para la detección de muones atmosféricos, con un trigger más restrictivo respecto a aquellos utilizados en los hodoscopios de centelladores plásticos para la muongrafía. Entonces, se puede decir que el detector híbrido MuTe permite estimar el flujo de muones con mayor precisión.

- El proyecto MuTe es pionero en el empleo de dos detectores independientes para la detección de muones atmosféricos, con un trigger más restrictivo respecto a aquellos utilizados en los hodoscopios de centelladores plásticos para la muongrafía. Entonces, se puede decir que el detector híbrido MuTe permite estimar el flujo de muones con mayor precisión.
- Los resultados del presente trabajo son producto de la primera simulación completa realizada para obtener el trigger del MuTe.

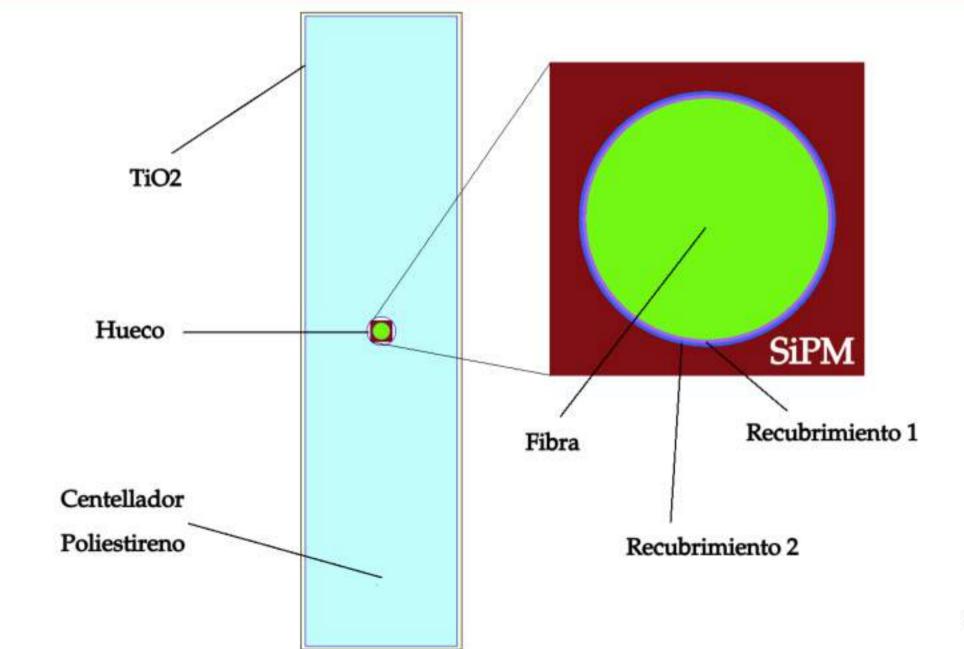
Producciones científicas

- 1. Astroparticle projects at the Eastern Colombia region: facilities and instrumentation. H. Asorey, R. Calderón-Ardila, C. R. Carvajal-Bohorquez, S. Hernández-Barajas, L. Martínez-Ramírez, A. Jaimes-Motta, F. Leon- Carreño, J. Peña-Rodríguez, J. Pisco-Guavabe, J.D. Sanabria-Gómez, M. Suárez-Durán, A. Vásquez-Ramírez, K. Forero-Gutierrez, J. Salamanca-Coy, L. A. Núñez, D. Sierra-Porta. Aceptado para publicación en la Revista Scientia et Technica de la Universidad Tecnológica de Pereira (Categoría B COLCIENCIAS). Diciembre 2017.
- 2. Estimación de la respuesta de un detector Cherenkov de agua al fondo de rayos cósmicos en Bucaramanga (956 m s.n.m). Co-dirección del trabajo de pregrado en Física del estudiante Andrei Jaimes.
- **3.The Mute Project.** En *The Latin American School of High Energy Physics CERN 2017.* European Organization for Nuclear Research. San Juan del Río, México, Marzo de 2017.
- 4. Estudio de la Respuesta de un Hodoscopio de Centelladores Plásticos al Paso de Muones para el Estudio de Estructuras Volcánicas. En el *V Congreso Colombiano de Astrofísica y Astronomía (COCOA)*. Pereira, Colombia, Octubre de 2017.
- **5.MuTe: Digital Astroparticle Detector for Volcano Tomography.** En *41st International School of Young Astronomers*. Socorro, Colombia, Julio de 2018.

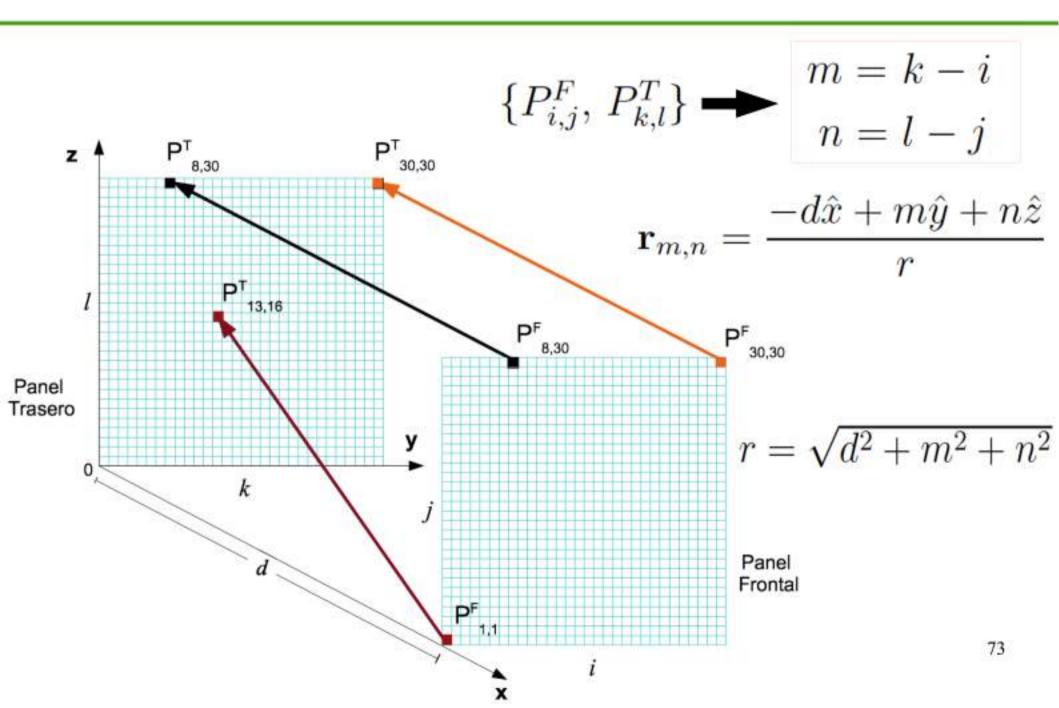
GRACIAS



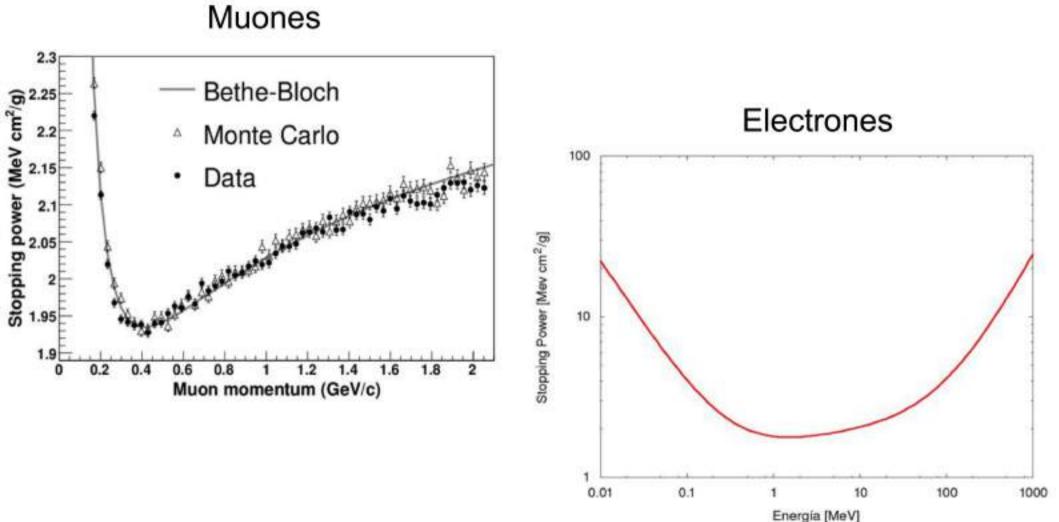
Detector de centelleo



Sistema de coordenadas del hodoscopio

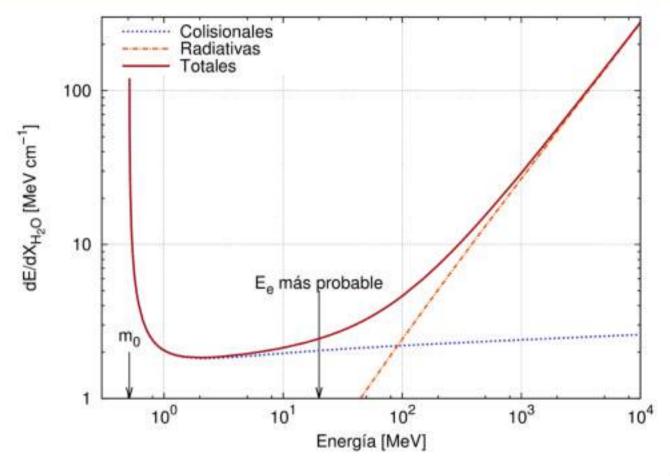


Poder de frenado en poliestireno



M. Gonzalez. Caracterización de un detector de centelleo para determinación de composición de rayos cósmicos primarios en el observatorio Pierre Auger. Tesis de maestría, Instituto Balseiro, Universidad Nacional de Cuyo, Comision Nacional de Energía Atómica, 2012.

Poder de frenado del electrón en agua

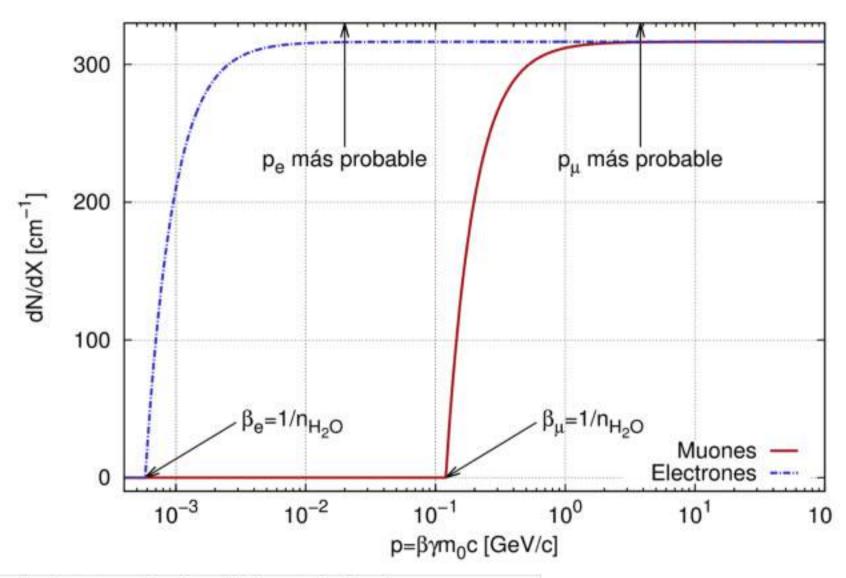


Electrones

Muones

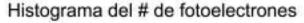
$$\frac{dE}{dx}_{H_2O} \simeq 2 \text{MeV/cm}$$

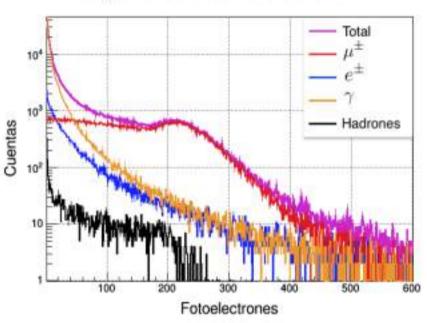
Producción de fotones Cherenkov



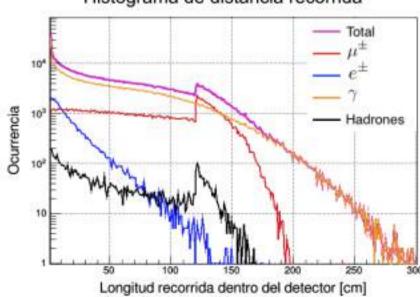
H. Asorey. Los Detectores Cherenkov del Observatorio Pierre Auger y su Aplicación al Estudio de Fondos de Radiacion. Tesis, Instituto Balseiro, Universidad Nacional de Cuyo, Comision Nacional de Energa Atomica, 2012.

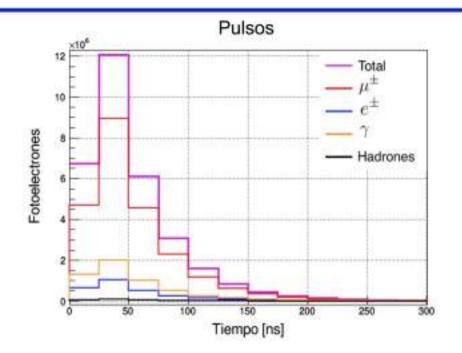
Respuesta del WCD del MuTe al FFRC



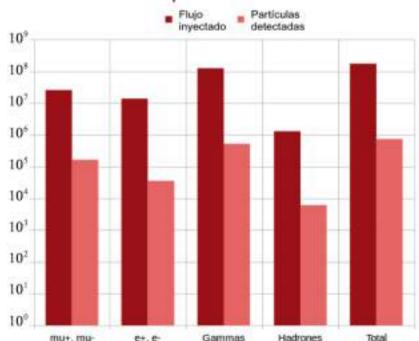




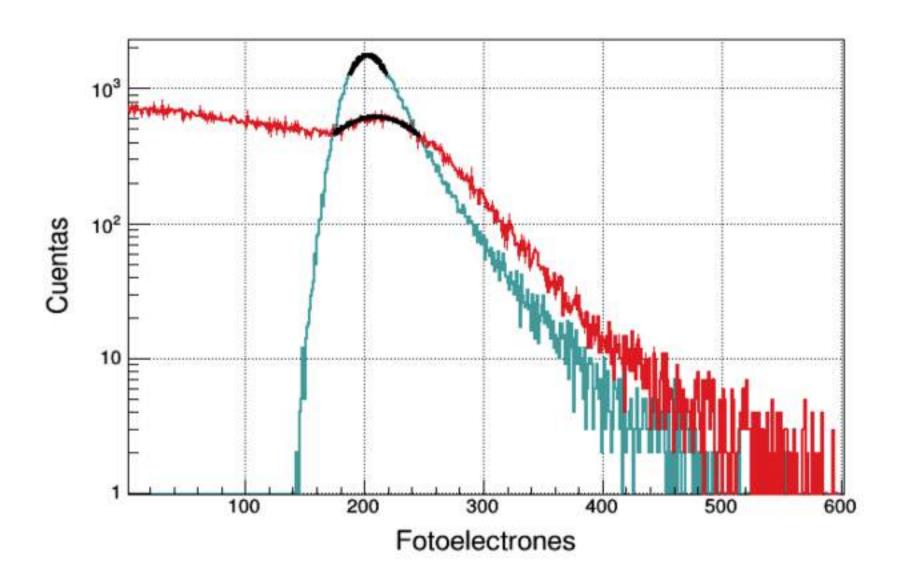




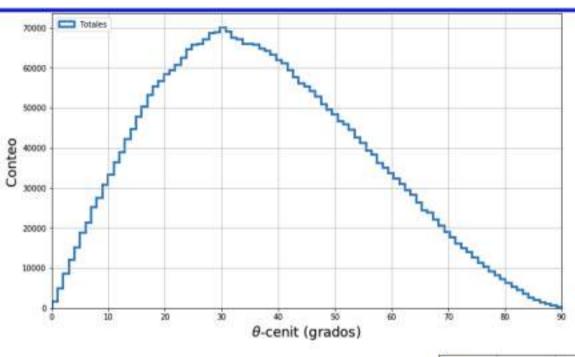
Porción de partículas detectadas



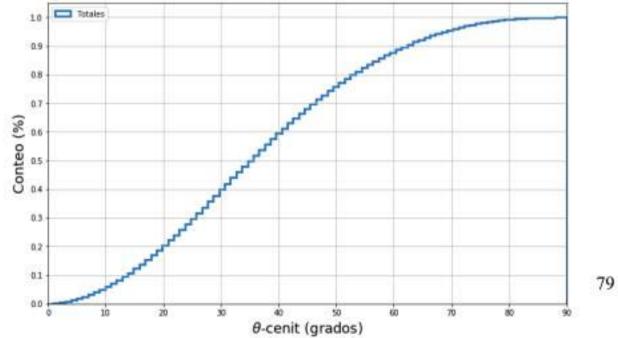
Respuesta del WCD del MuTe al FFRC



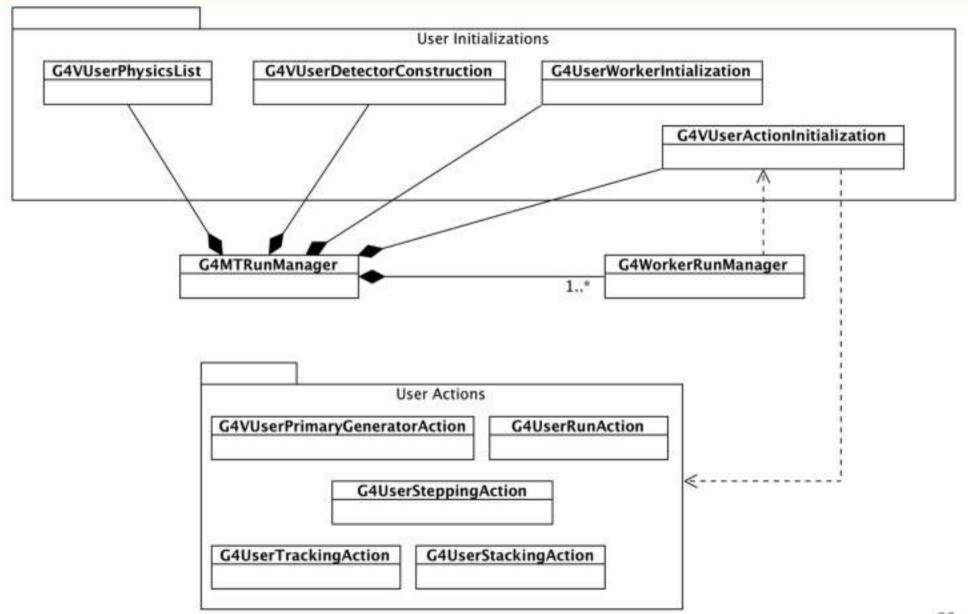
FFRC según el ángulo



Jaimes-Motta, A. Estimación de la respuesta de un detector Cherenkov de agua al fondo de rayos cósmicos en Bucaramanga(956 m s.n.m), UIS, 2018.



Geant4



Validación del código en Geant4

