

#### Universidad Industrial de Santander

# IMPLEMENTACIÓN DE UN SISTEMA DE REGISTRO DE EVENTOS RELACIONADOS CON RAYOS CÓSMICOS SECUNDARIOS



#### **Dora Luz Ballesteros Delgado**

Director: Carlos Andrés Angulo Julio

Codirectores: Jesús Peña, Luis Alberto Núñez



Grupo de investigación en Relatividad y Gravitación - **GIRG** Grupo de investigación en Conectividad y Procesamiento de Señales - **CPS** 





Universidad Industrial de Santander

- Introducción
- Planteamiento del problema
- Diseño del sistema de adquisición
- Implementación del sistema de adquisición
- Resultados
- Conclusiones
- Trabajo futuro







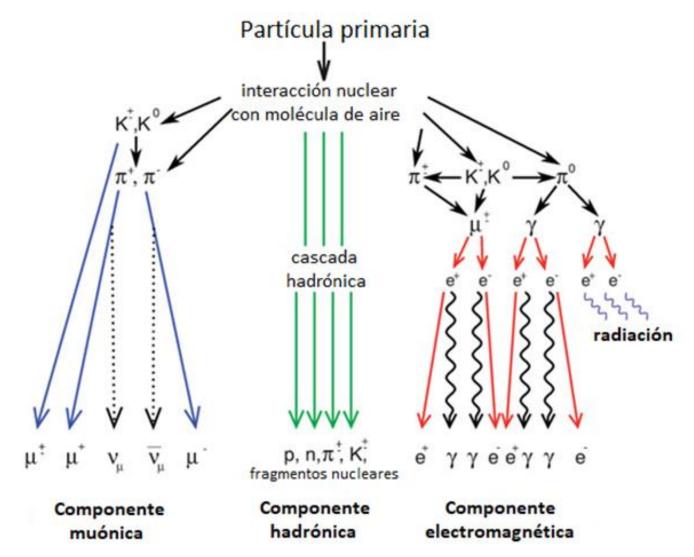


# INTRODUCCIÓN



#### Rayos Cósmicos

- Características
- Las astropartículas son fotones, electrones, núcleos atómicos.
- Tres componentes: hadrónica, muónica y electromagnética.



Modificada de: A. Haungs, et al.(2015). The kascade cosmic-ray data centre," Journal of Physics: Conference Series, vol. 632, no. 1, p. 012011,2015.

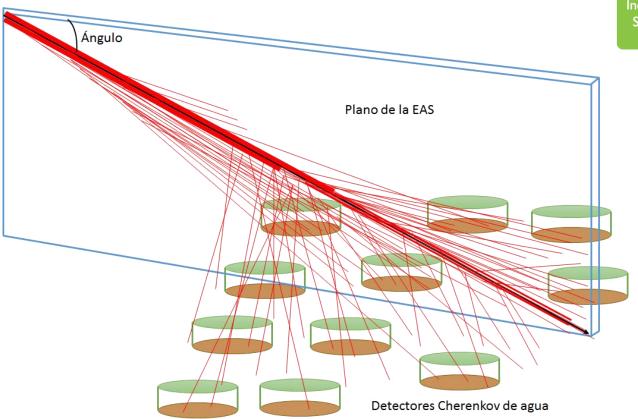


Universidad Industrial de Santander

#### Detección de rayos cósmicos

- B
- Universidad Industrial de Santander

- Directa: detectores en satélites y globos.
- Indirecta: detectores de agua Cherenkov (WCD), telescopios de fluorescencia y detectores de centelleo.



Tomada de: Fauth, A. C., Grover, A. C., & Consalter, D. M. (2010). *Medida da vida média do múon. Revista Brasileira de Ensino de Física, 32(4), 4502-1.* 



5

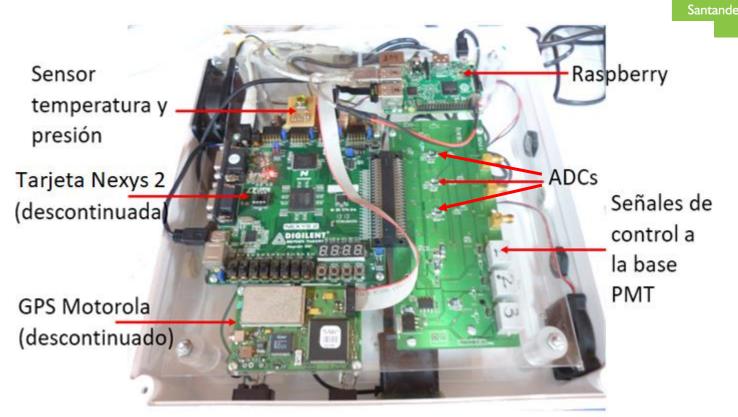
#### **Proyecto LAGO**





Mapa sitios LAGO.

Tomada de: LAGO. http://lagoproject.net/sites.html



Sistema de adquisición proyecto LAGO



www.uis.edu.co

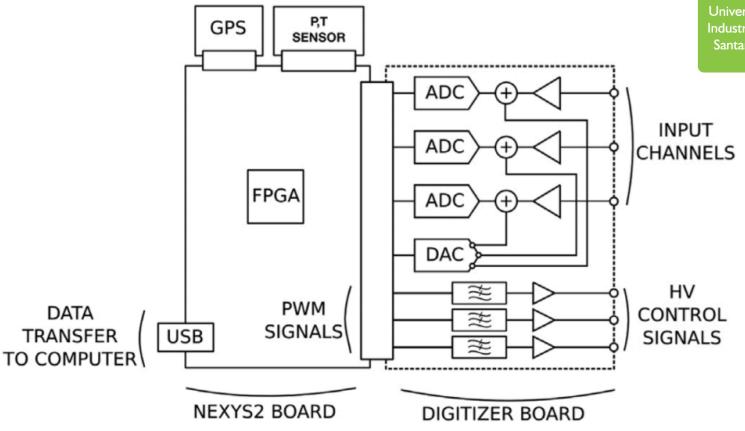
Universidad Industrial de



#### Sistema de adquisición LAGO

- B
- Universidad Industrial de Santander

- Ajuste de umbrales de activación
- Ajuste de los voltajes de PMT
- Procesamiento de datos



Tomado de: (Haro et al.,2016). *Nuclear Instruments and Methods in Physics Research Section A: Accelerators, Spectrometers, Detectors and Associated Equipment, 820,* 34-39.





#### PLANTEAMIENTO DEL PROBLEMA



¿Cómo actualizar el sistema de adquisición de LAGO haciendo uso de herramientas libres, mejorando la resolución y brindando continuidad al proyecto?





# DISEÑO DEL SISTEMA DE ADQUISICIÓN

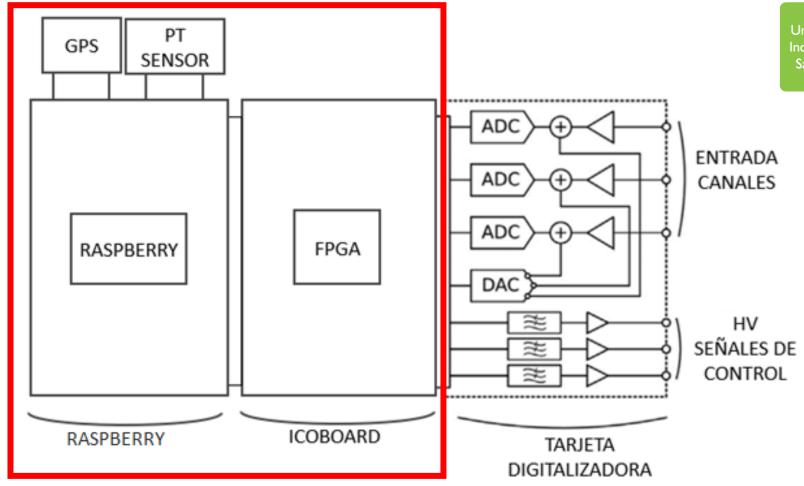


### Sistema de adquisición

B

Universidad Industrial de Santander

- YOSYS
- ARACHNE-PNR
- ICEPACK
- ICEPROG



Modificado de: (Haro et al.,2016). *Nuclear Instruments and Methods in Physics Research Section A: Accelerators, Spectrometers, Detectors and Associated Equipment, 820,* 34-39.

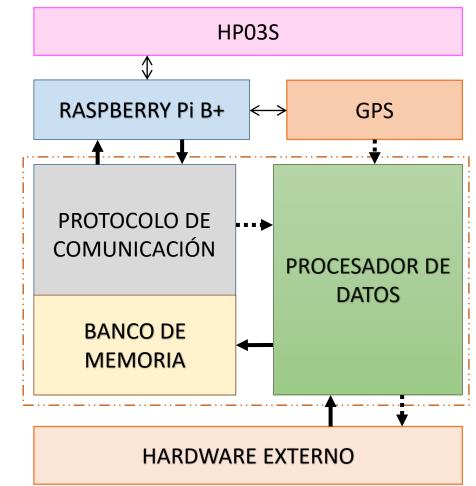


#### Diseño del sistema de adquisición

B

Universidad Industrial de Santander

- Compatibilidad de periféricos.
- Aumento de la frecuencia de muestreo de 40 MHz a 50 MHz.
- Mejora de la resolución de 10 bits a 12 bits.



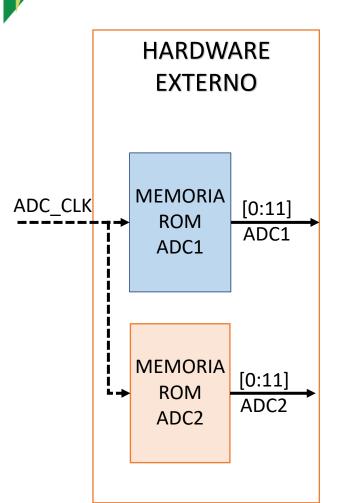
- \* Línea continua: Datos.
- \* Línea discontinua: Señal de control.
- \* Línea discontinua naranja: FPGA.

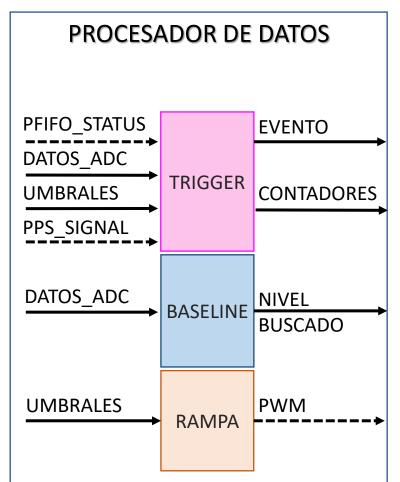


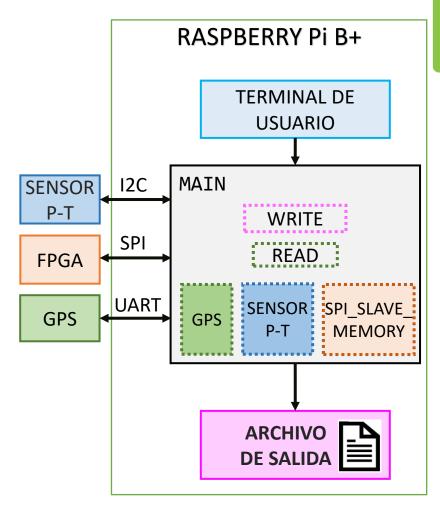
#### Entradas y salidas sistema de adquisición



Universidad Industrial de Santander







- -- Línea discontinua: Señal de control.
- Línea continua: Datos.



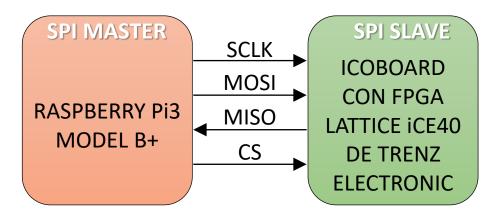
**12** 

#### Protocolo de comunicación



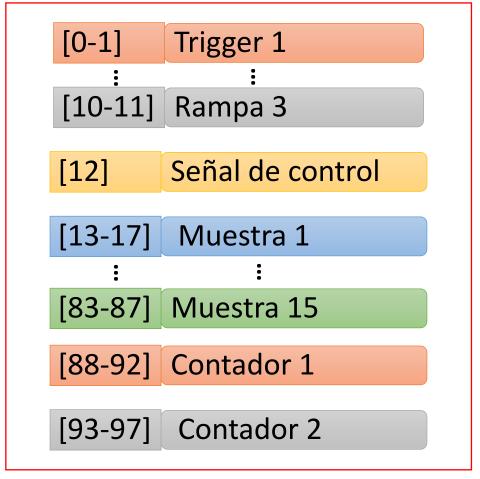
Industrial de Santander

#### Protocolo SPI



Charkster (2020). urlhttps://github.com/charkster/spi\_slave\_verilog.

#### Mapa de memoria



Posiciones de memoria protocolo SPI







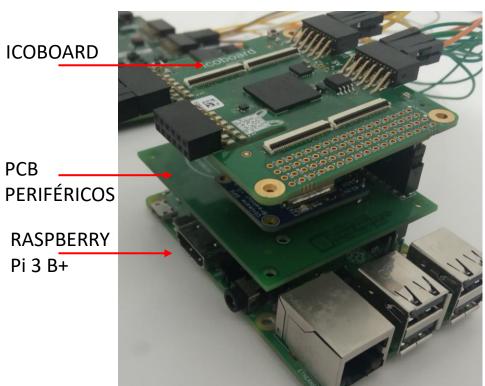
# IMPLEMENTACIÓN DEL SISTEMA DE ADQUISICIÓN



## Dispositivos del sistema de adquisición



Universidad Industrial de



SISTEMA DE ADQUISICIÓN



5V Micro PMOD-USB **BROADCOM** BCM2837 **HDM RELOJ** -100MHz **CONECTOR 40 PINES ETHERNET** 

4 X USB 2.0

RASPBERRY Pi 3 B+

**FPGA LATTICE CON 8K LUT CONECTORES FLAT FLEX** 

PROCESADOR DE DATOS Somos **el mejor** escenario de creación e innovación

www.uis.edu.co





# **RESULTADOS**



### VERIFICACIÓN DE RESULTADOS



Universidad Industrial de Santander

ARCHIVO LAGO



FPGA EMULACIÓN



FPGA ICOBOARD



ARCHIVO ALMACENA-MIENTO



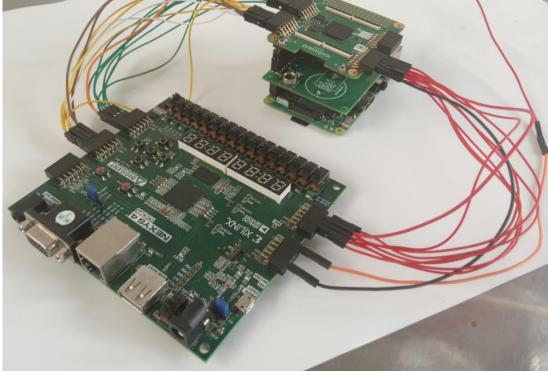
RASPBERRY



SENSOR P-T



GPS



Implementación para verificación de resultados

#### Simulaciones línea base



2





Name

clk\_40mhz

₩ ptick\_2ms

₩ baseline1[11:0] 0

baseline2[11:0] 0

₩ baseline3[11:0] 0

₩ data\_adc1[9:0] 51

₩ data\_adc2[9:0] 51

Value

-1

-1

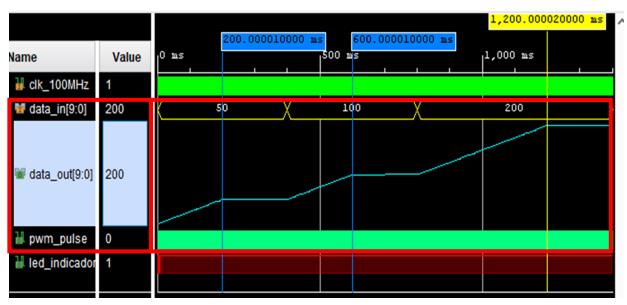


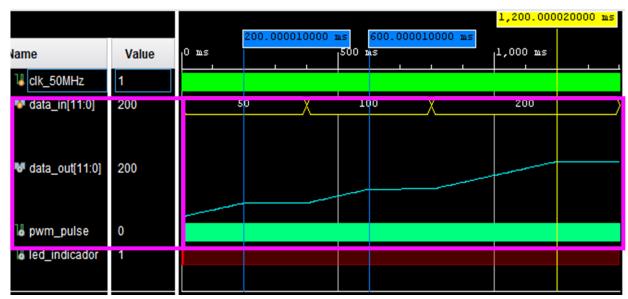
# S

#### Simulaciones regulación de polarización del PMT



Universidad Industrial de Santander





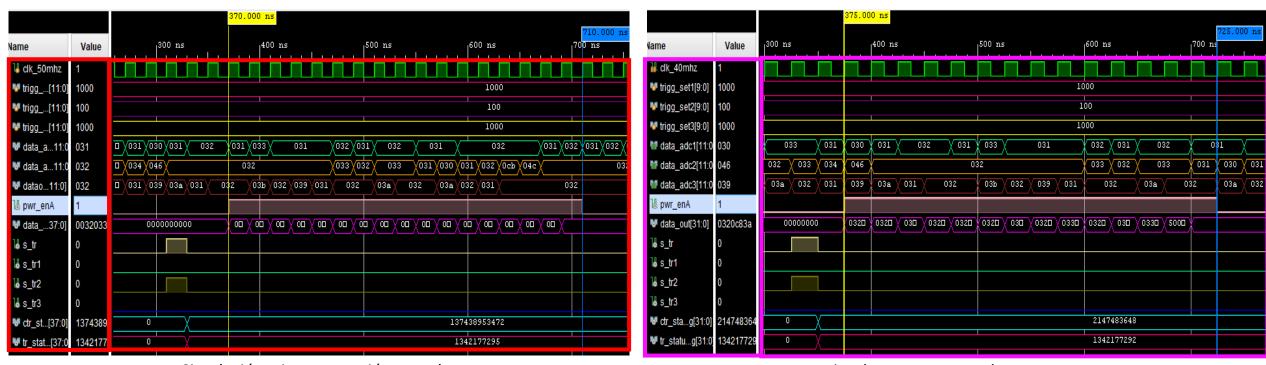
Simulación rampa – versión actual

Simulación rampa – versión anterior



#### Simulaciones discriminación de datos





Simulación trigger – versión actual

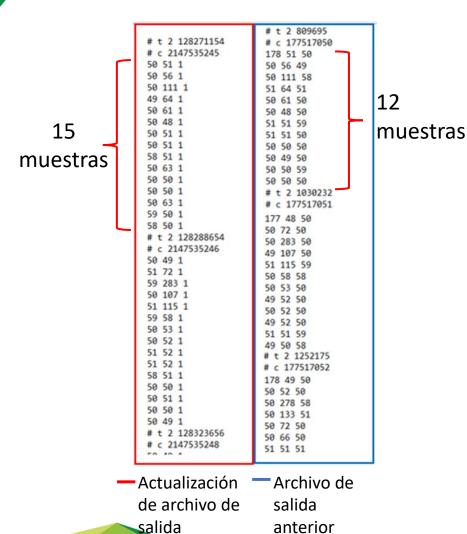
Simulación trigger – versión anterior

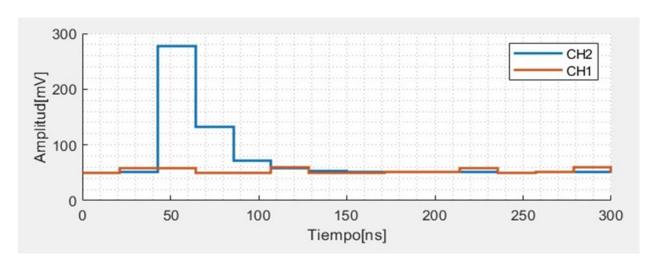


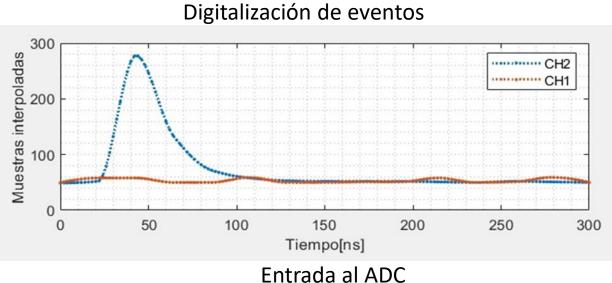
#### Registro de datos



Universidad Industrial de Santander



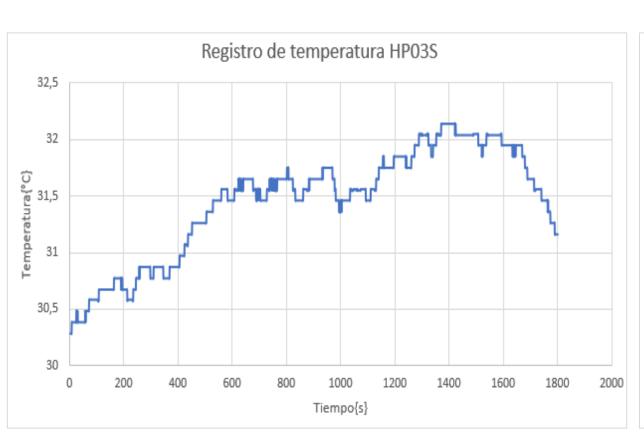


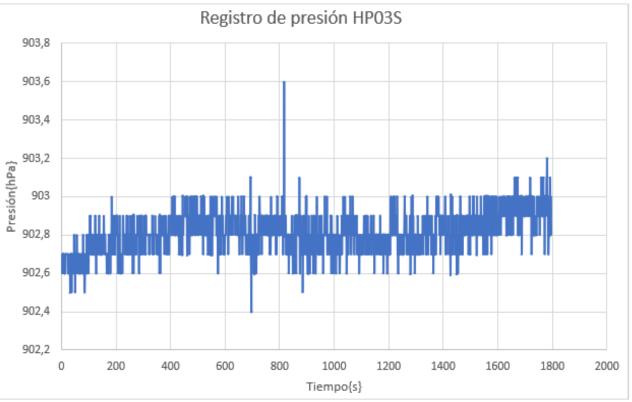


21 Somos **el mejor** escenario de creación e innovación

#### Registro de presión y temperatura











Costo implementación actual		Costo de implementación original	
FPGA (Icoboard)	\$ 450.000	FPGA (Nexys 2)	\$ 1'100.000
Tarjeta shield	\$ 40.000		
Raspberry Pi 3 Model B+	\$ 237.000	Raspberry Pi 3 Model B+	\$ 237.000
Sensor de presión y temperatura (HP03s)	\$ 40.000	Sensor de presión y temperatura (HP03s)	\$ 40.000
GPS (Adafruit Ultimate)	\$ 150.000	GPS (Motorola Oncore)	\$ 200.000
Disco duro (2TB)	\$ 330.000	Disco duro (2TB)	\$ 330.000
Total	\$ 1'247.000	Total	\$ 1'907.000







## **CONCLUSIONES**





#### Conclusiones



- En este proyecto se diseñó una actualización del sistema de adquisición del proyecto LAGO, mejorando la frecuencia de muestreo del evento captado de 40 MHz a 50 MHz y conservando el comportamiento en las señales de control.
- El sistema se implementó mediante herramientas de desarrollo libres como Yosys, Arachne, Icepack y Iceprog, logrando la independencia respecto a las FPGA en el proyecto.





- Es posible optimizar el sistema de adquisición para dar soporte y continuidad al proyecto implementando una lógica distinta a la del proyecto LAGO, mejorando la compatibilidad con los dispositivos para almacenar información relevante de los periféricos HPO3S y GPS.
- Se almacena la información de los eventos registrados en una Raspberry Pi 3 junto con el registro los datos de los periféricos HP03S y GPS que permiten obtener información relacionada con el entorno del WCD (ubicación geográfica, hora, temperatura ambiente y presión atmosférica).





Santander

Para dar por terminada la actualización del sistema de adquisición del proyecto LAGO se debe aplicar una mejora a la electrónica analógica, aumentando la frecuencia de muestreo y la resolución para adaptarlo a la implementación de este proyecto.





Universidad Industrial de Santander

#LaUISqueQueremos

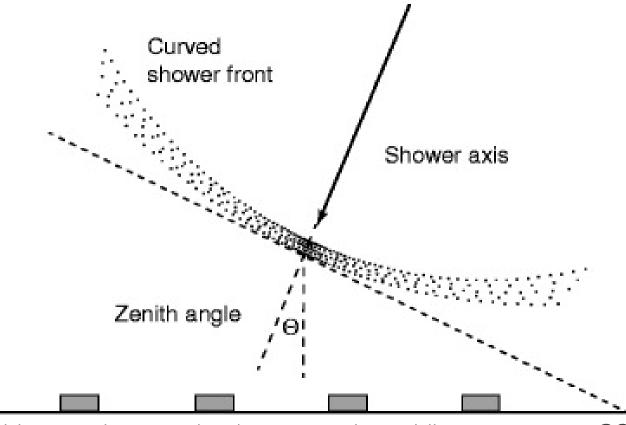
# iGracias!

#### Aumento de resolución y frecuencia de muestreo



Universidad Industrial de Santander

- El aumento de frecuencia permite mejorar la resolución temporal de los arreglos de WCD. También disminuye el error en la reconstrucción de la dirección de la lluvia de partículas.
- El aumento de la resolución vertical, es decir de 10 bits a 12 bits permite disminuir el error en la medición de la energía depositada en los WCD.



Eidelman S.I., Shwartz B.A. (2012). Springer, Berlin, Heidelberg

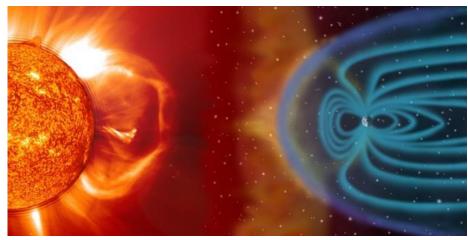




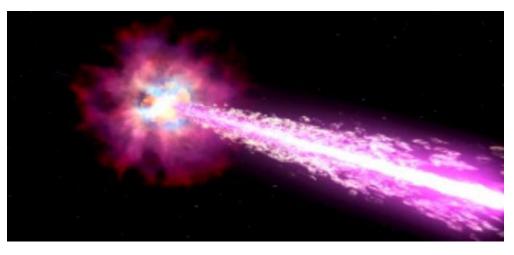
#### El Observatorio Gigante Latinoamericano (LAGO)



#### Los fenómenos del clima espacial



#### El universo extremo



La radiación atmosférica a nivel del suelo.



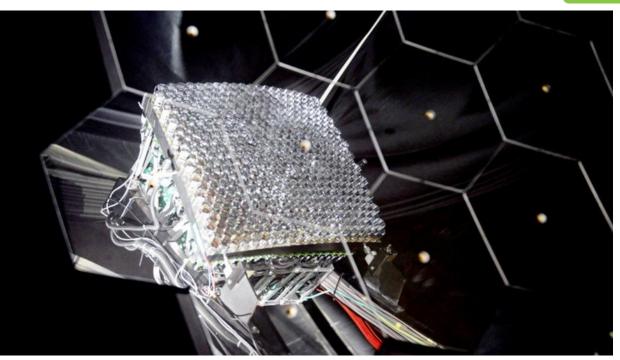
#### METODOS DE DETECCIÓN



Universidad Industrial de



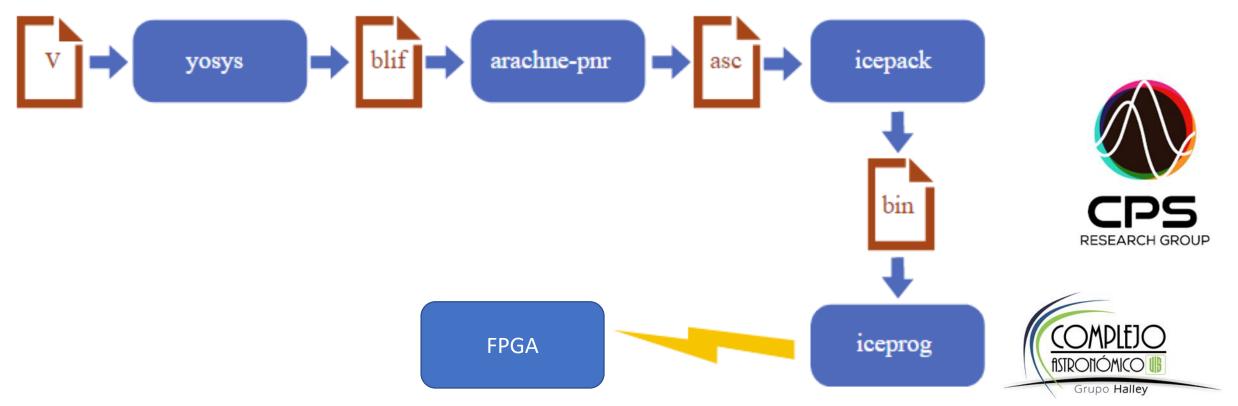
**Detectores de centelleo Detectores Cherenkov de Agua** 



Telescopios de fluorescencia

#### Herramientas seleccionadas





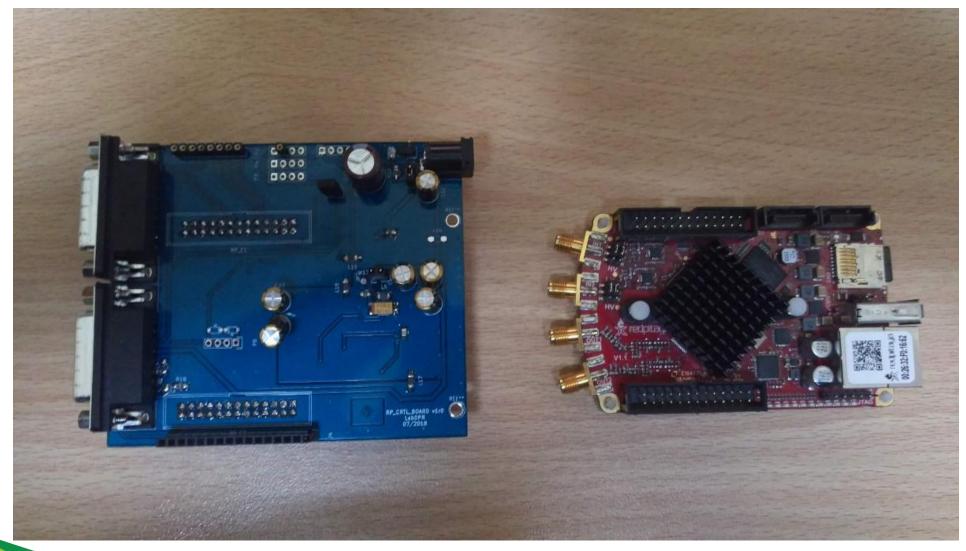
**32** 



### RedPitaya

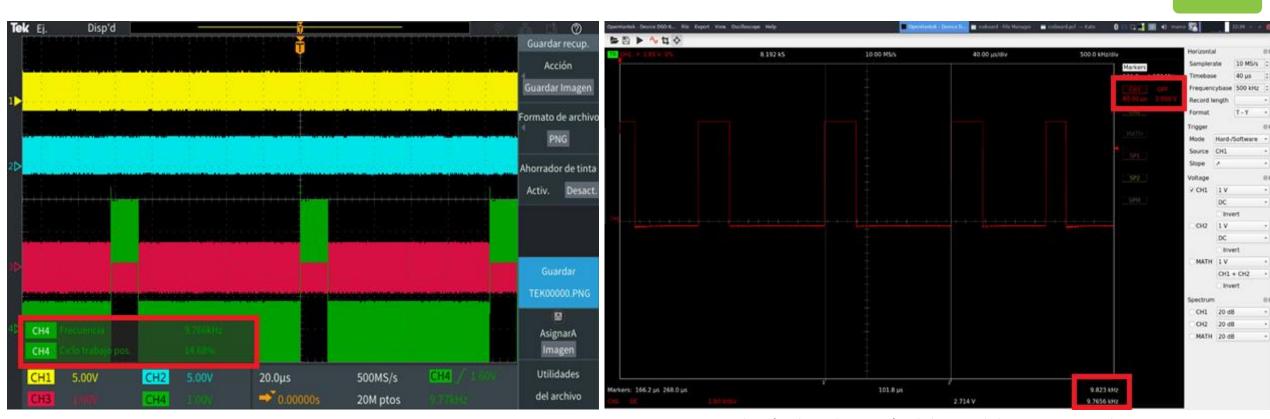






#### Salida de control PMT





Regulación de polarización del PMT del sistema original

Regulación de polarización del PMT del sistema actual

Somos **el mejor** escenario

www.uis.edu.co

de creación e innovación





Universidac Industrial de

Santander

**La componente electromagnética** la partícula primaria es un rayo γ, que desaparece al interactuar con algún átomo atmosférico dando lugar a la creación de un par electrón positrón las partículas más abundantes de esta componente son positrones, electrones y fotones

La componente Hadrónica la lluvia es iniciada por un nucleón, la primera interacción es hadrónica. Algunas de las partículas producidas en interacciones de este tipo son piones neutros (que pueden decaer en dos fotones, las partículas más abundantes de la lluvia sean positrones, electrones y fotones, compuesta por hadrones y otras partículas. Estos se producen muy poco

La componente Muónica es generada por el decaimiento de mesones cargados, los cuales son derivados de las primeras interacciones hadrónicas. Inicialmente el número de muones aumenta a medida que la lluvia se desarrolla hasta llegar a un máximo para luego atenuarse lentamente. Esto sucede, debido a que los muones casi no interactúan con el medio y la perdida de energía solo se da por ionización.

