

Universidad Complutense de Madrid

Facultad de Informática

Máster en Ingeniería Informática

SISTEMA EMPOTRADO DE ADQUISICIÓN DE DATOS PARA UN MONITOR DE NEUTRONES

Autor: Hristo Ivanov Ivanov

Fecha: 13 de Mayo, 2016

Índice general

1.	Intr	oducci	ión	5
	1.1.	Monito	or de neutrones	6
	1.2.	CaLM	[a	. 7
	1.3.	Proces	so de adquisición	7
2.	Sist	ema de	e adquisición	9
	2.1.		lucción	9
	2.2.		eBone Black	
	2.3.	_		
		2.3.1.		
		2.3.2.	Multiplexor	
		2.3.3.	Reset	
9	Soft	wone d	do odgujajaja	15
Э.	3.1.		de adquisición que automático del sistema	
	3.2.		que automatico del sistema	
	3.3.		onización de fecha y hoara	
	3.4.			
	5.4.	3.4.1.	Logger	
		3.4.2.	Archivo de configuración y Flags	_
		3.4.2.	Configurar la BeagleBone Black	
		3.4.4.	Iniciar recursos	
		3.4.5.	Resetear FPGA	
	3.5.	0 0.	erialReader	
	3.6.		erranneader	
	5.0.	3.6.1.	Recolectar información	_
		3.6.2.	Median Algorithm y Correcciones	
		3.6.3.	Base de datos	
	3.7.			
	3.8.	_	ater	
	3.0.	3.8.1.	Presión atmosférica	
		3.8.2.	Fuentes de alta tensión	
		0.0.2.		
		3.8.3.	Temperatura	23
Re	efere	ncias b	pibliográficas	24

Capítulo 1

Introducción

A principios del siglo XX se descubrió la existencia de los rayos cósmicos. Estos son partículas subatómicas provenientes del espacio exterior. Estas partículas, en su mayoría protones y núcleos de Helio, son muy energéticas debido a su gran velocidad. El origen de estas no está muy claro, pero sabemos que proceden del espacio exterior. Raras veces la actividad solar puede producir partículas tan energéticas.

Muchas de estas partículas inciden en la atmósfera terrestre. En las capas altas de la atmósfera se producen las primeras interacciones, estas partículas colisionan con las partículas que forman la atmósfera. Esta colisión es muy violenta y causa la división de las partículas originales en partículas secundarias. Estas a su vez pueden colisionar con otras partículas de la atmósfera para así formar aún más partículas secundarias. Vemos como una sola partícula proveniente del espacio produce el fenómeno denominado cascadas atmosféricas. Como es de esperar con cada choque consecutivo se pierde parte de la energía. Normalmente las partículas secundarias que alcanzan la superficie terrestre tan solo tienen una pequeña fracción de la energía inicial. Si una partícula no posee la energía suficiente la cascada que es originada no se propaga hasta la superficie terrestre.

Como hemos dicho la mayor parte de la radiación cósmica proviene de fuera de nuestro sistema solar, pero está fuertemente relacionada con los ciclos solares. Los ciclos solares de 11 años aproximadamente afectan la actividad solar pasando por un mínimo y un máximo, donde los cambios son apreciables en la luminosidad y el campo magnético. Es este segundo, el campo magnético solar, el que afecta a la llegada de radiación cósmica a la Tierra. Al ser mayormente partículas con carga eléctrica en la presencia de un fuerte campo magnético estas son desviadas. A continuación detallamos los sucesos más comunes que pueden ser observados indirectamente a consecuencia de estudiar la cantidad de radiación cósmica.

- Ciclo solar. Como hemos explicado existe una fuerte relación entre la cantidad de radiación cósmica y la actividad solar. La radiación cósmica es un buen indicador de la actividad solar donde la relación es inversa. Menos radiación generalmente significa una actividad solar elevada.
- Forbush decrease [6]. Estos sucesos consisten en un descenso rápido de los niveles de radiación cósmica medida en la Tierra. Estos descensos son consecuencia de CME's (Eyección de masa coronal). La materia expulsada en un CME al ser en su mayoría plasma, extiende e intensifica el campo magnético solar. Como ya hemos explicado el aumento del campo magnético solar conlleva al descenso de radiación cósmica.

■ Ground level enhancements (GLE). Eventualmente la actividad solar es tan elevada que el Sol es capaz de emitir partículas muy energéticas. Estas partículas son a veces tan energéticas que pueden generar cascadas atmosféricas que alcanzan la superficie terrestre. Estos sucesos son muy raros, entre 10 y 15 por década. A pesar de ser muy raros estos pueden tener un gran impacto en nuestras vidas cotidianas, pueden afectar el funcionamiento de la electrónica sensible que está en orbita e incluso la que está en tierra.

1.1. Monitor de neutrones

Un monitor de neutrones es una estación terrestre que monitoriza la llegada de partículas extraterrestres de forma indirecta a partir de las cascadas atmosféricas. Este está compuesto por cuatro capas especialmente diseñadas para capturar las partículas secundarias producidas en las cascadas atmosféricas. A continuación procedemos a explicar estas cuatro capas.

- Reflector. La primera capa, la exterior, consiste en un escudo reflector que tan solo deja pasar las partículas con energía alta. De esta manera todas las partículas generadas por el entorno inmediato que tienen baja energía rebotan y no influyen en la medición.
- Productor. Esta capa compuesta generalmente de material denso tiene como objetivo conseguir algo parecido a las cascadas atmosféricas. La idea es tener un material denso para que aumente la probabilidad de que las partículas secundarias impacten con las partículas del material y como resultado se produzcan aún más partículas. A las partículas generadas en esta capa se les da el nombre de neutrones de evaporación. Son estas partículas las que finalmente serán medidas por el instrumento, también son las que le dan nombre. Los neutrones producidos tienen menos energía, por lo que son más fáciles de medir.
- Moderador. A pesar de que las partículas que tenemos a este nivel tienen tan solo una fracción de la energía original, estas aún siguen siendo demasiado energéticas para ser capturadas. Esta capa tiene como objetivo ralentizar, disminuir la energía, de las partículas para así poder capturarlas.
- Contador. Un contador proporcional o tubo contador generalmente está relleno de gas con propiedades específicas. Cuando el gas interacciona con los neutrones de evaporación este es ionizado, en el proceso son liberados electrones. Debido al campo eléctrico que atraviesa constantemente el gas estos electrones son acelerados hacia el ánodo, hilo conductor que atraviesa el tubo contador en su centro. Conforme los electrones ganan energía, estos pueden producir ionizaciones secundarias. El número total de electrones que llegan al ánodo se mantiene, sin embargo, proporcional a la energía de la partícula inicial. Al llegar al ánodo estos electrones producen una corriente eléctrica.

Los sistemas de adquisición están diseñados para recoger estas pequeñas corrientes eléctricas y medirlas. Tradicionalmente la medida que se realiza son eventos por minuto, las señales son capturadas, amplificadas y registradas en un contador que se reinicia cada minuto. A lo largo de este trabajo muchas veces nos referiremos a esta medición de eventos por minuto con el nombre de *cuentas*.

GSO 1.2. CALMA 7

1.2. CaLMa

CaLMa[15] o Castilla la Mancha Neutron Monitor es el primer y único monitor de neutrones en España. Este forma parte del NMDB, el equipo técnico responsable de la estación está profundamente implicado en desarrollar sistemas y herramientas que mejoran la red. Un ejemplo es el sistema de adquisición implantado en la estación, también implantado en otras estaciones de la red. La estación empezó a operar de forma plena en diciembre de 2012 y desde entonces lleva haciéndolo ininterrumpidamente con pequeñas excepciones. Desde su puesta en marcha la estación ha registrado 18 Forbush decreases. Desafortunadamente aún no ha habido ningún GLE que detectar, aunque este tendría que ser muy energético para ser detectado en una estación con tan poca latitud.

1.3. Proceso de adquisición

El propósito de este punto es explicar algunos aspectos del proceso de adquisición que son relevantes para este trabajo.

Hasta este momento siempre hemos hablado de tubos contadores, en plural, detrás de esto hay una razón. Normalmente las estaciones se componen de varios tubos contadores, donde 18 tubos contadores es un estándar. En el proceso de adquisición están envueltos muchos factores probabilísticos, esto conlleva a que las medidas en un tubo tengan una gran dispersión. La solución de este problema es tener muchos tubos, cuantos más mejor. Combinando datos de diferentes tubos conseguimos reducir esta dispersión.

Tener los datos de muchos tubos contadores permite reducir la dispersión de los datos, sin embargo no es muy práctico trabajar con esos datos en crudo. El software del sistema de adquisición actual calcula un valor global a partir de los datos de todos los tubos contadores, para este propósito es utilizado el Median Algorithm[10].

Anteriormente en este capítulo explicamos las cascadas atmosféricas que son originadas por los rayos cósmicos. Estas cascadas atmosféricas dependen de la presión atmosférica. Cuando esta es elevada, son necesarias particulas con más energía para que la cascada se propague hasta el nivel terrestre, por consecuente los monitores de neutrones registran menos eventos. El valor de la presión atmosférica es monitorizado por los monitores de neutrones. Este valor es utilizado para realizar una corrección por presión sobre el valor global de la estación, a lo largo de este trabajo utilizamos el término de valor corregido por presión para referirnos a este valor.

También es realizada una corrección por eficiencia. Esta es muy simple y consiste en aplicar un factor multiplicativo al valor corregido por presión. Este valor es utilizado para para solventar problemas técnicos. Cambios en el entorno inmediato del instrumento o cambios en la electrónica utilizada pueden afectan a la cantidad de eventos medidos. Estos cambios son identificados, evaluados y finalmente contrarrestados con esta corrección por eficiencia. Este valor dota la estación de consistencia histórica, de esta manera pueden ser comparados datos de diferentes intervalos temporales.

Al principio de este capítulo explicamos que los tubos contadores están rellenos de gas con propiedades especiales. Sobre este gas es aplicado un campo eléctrico. Para la generación de dicho campo son utilizadas fuentes de alimentación de alta tensión. Cambios en la tensión generada pueden afectar a la cantidad de eventos registrados. Esto ha conllevado a que el funcionamiento de las fuentes sea monitorizado. El software para el sistema de adquisición debe ser capaz de realizar esta operación. Es

de esperar que la tensión sea constante, en caso de variaciones los datos generados son considerados no consistentes.

Capítulo 2

Sistema de adquisición

2.1. Introducción

Como hemos mencionado el sistema de adquisición que está implantado en CaLMa es producto del propio equipo[17]. Este está basado en un sistema empotrado Linux. Si las señales generadas por los tubos contadores superan un determinado umbral, estas son covertidas en pulsos digitales por los amplificadores. A continuación, un circuito de adaptación se encarga de elevar los niveles de tensión de los pulsos digitales a niveles TTL y de adaptar la impedancia de la línea de comunicaciones si el amplificador así lo requiere. Seguidamente los pulsos son procesados por una FPGA que es la encargada de medir los eventos por minuto de los 18 canales. Aunque la estación tan solo tiene 15 tubos contadores el sistema está diseñado para soportar 18, este número es un estándar histórico. El software que se ejecuta en el sistema Linux tiene como tarea comunicarse con la FPGA, el barómetros y las fuentes de alimentación. La labor de este es recoger la información de los demas dispositivos, procesarla y finalmente guardar esta en una base de datos. El software hace uso del Network Time Protocol para asegurar la correcta sincronización temporal entre estaciones, esta sincronización permite contrastar los datos de diferentes estaciones. En la figura 2.1 podemos ver un diagrama de bloques que representa el sistema de adquisición.

2.2. BeagleBone Black

BeagleBone Black[2][4] es un computador empotrado, open-source y single board. La placa viene con Linux, distribución Angstrom y versión de núcleo 3.8. En la figura 2.2 podemos ver un diagrama de bloques que refleja los componentes hardware que componen la BeagleBone Black. A continuación vamos a hacer una breve descripción de los módulos utilizados en el sistema de adquisición.

- ARM CORTEX A8[11] y SDRAM. El procesador y los 512MB DRR3 de memoria RAM son suficientementes para soportar la distribución Linux y satisfacer las necesidades del software.
- Ethernet Connector. El conector RJ-45 permite establecer una conexión a Internet. Una vez establecida esta conexión los datos pueden ser transmitidos al NMDB. También es posible establecer una conexión a la placa vía SSH, de esta manera un operador puede realizar operaciones de mantenimiento de forma remota.

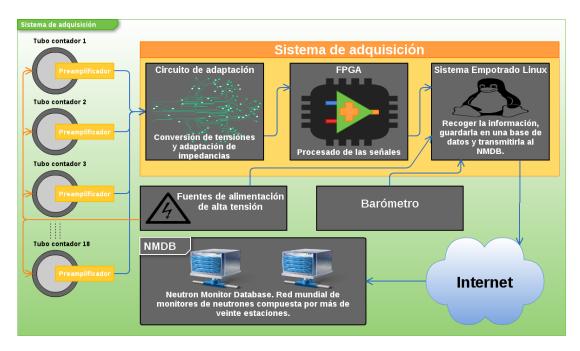


Figura 2.1: Sistema de adquisición.

- eMMC y microSD. Utilizamos la memoria integrada (eMMC) de 4GB para albergar el sistema operativo y el software de adquisición. La microSD es utilizada para guardar los datos y logs producidos por el software de adquisición.
- Analog Pins. Los 7 pines analógicos permiten usar sensores cuyo output es una señal analógica. Ejemplo de estos sensores son las fuentes de alimentación analógicas o los sensores de temperatura, en algunas estaciones la temperatura ambiente se monitoriza también. Estos sensores producen señales cuya tensión eléctrica es proporcional al valor de la magnitud medida.
- GPIOs. Los General Purpose Input/Output permiten trabajar con señales digitales, tanto de entrada como de salida. Un ejemplo de uso es la señal de Reset de la FPGA, señal digital activa a bajo nivel.
- UARTs. La placa ofrece 4 puertos serie de los que utilizamos 2 para comunicarnos con la FPGA.

Fijándonos en la figura 2.2 podemos ver que muchos de los módulos son accesibles mediante los conectores de expansión[3]. Estos conectores tienen 2x46 pines, de los cuales muchos son multipropósito. Estos pueden ser configurados para tener funcionalidades diversas y además esta configuración puede ser realizada de forma dinámica. La configuración de los pines se realiza mediante el Device Tree Overlay, estructura de datos que se utiliza para describir el hardware. En la realización del software no lidiamos con este mecanismo, sino que se utiliza una biblioteca que facilita el trabajo. La biblioteca utilizada es Adafruit BeagleBone IO Python[12]. Esta ayuda a configurar dinámicamente los pines de expansión, además ofrece métodos para operar sobre estos una vez configurados.

GSO 2.3. FPGA **11**

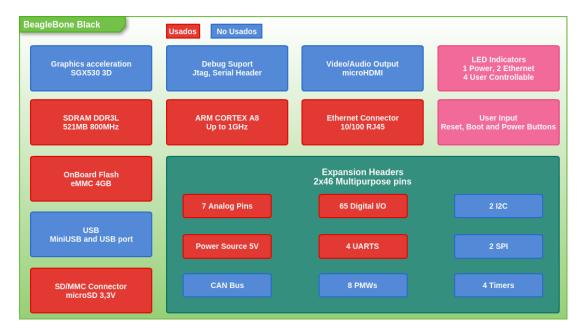


Figura 2.2: BeagleBone Black. Diagrama de bloques hardware

2.3. FPGA

La FPGA es el núcleo fundamental del sistema, ya que se encarga de procesar las señales y de transmitir la información al software de adquisición. Una FPGA es un circuito integrado formado por unidades lógicas cuya interconexión y funcionalidad pueden ser configurados mediante un lenguaje de descripción de hardware, típicamente Verilog o VHDL. Esta configuración del hardware de la FPGA, también conocida como IP core, es la que establece la funcionalidad de una FPGA. En esta sección vamos a hacer una descripción funcional de la FPGA, y por consiguiente se describirá el IP core de la misma. En la figura 2.3 podemos ver un diagrama de bloques que refleja los módulos e interfaces que el IP core posee.

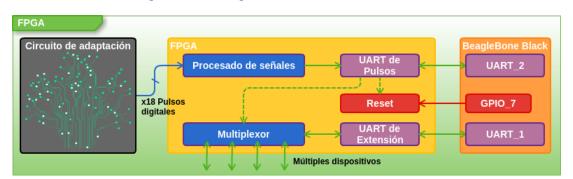


Figura 2.3: FPGA. Diagrama de bloques.

2.3.1. Procesado de pulsos

Como hemos comentado la FPGA es la encargada de procesar las señales y trasmitir la información a la *BeagleBone Black*. Esta transmisión se realiza mediante una línea serie asíncrona de 1Mbps. La línea está controlada por una UART(*Universal Asynchronous Receiver-Transmitter*) a la que nos referiremos como *UART de pulsos*.

En las tablas 2.1, 2.2 y 2.3 podemos ver el formato de los datos transmitidos. Vemos que hay tres mensajes diferentes que la FPGA puede transmitir.

- En la tabla 2.1 podemos ver el formato del primer mensaje que vamos a discutir. Este mensaje se compone de tres bytes que dan información sobre el ancho de un pulso. El mensaje permite identificar el canal en el que se ha producido el pulso, el nivel (alto/bajo) y la longitud de este. Los pulsos de nivel alto representan la detección de una partícula por los tubos contadores y el ancho del pulso es proporcional a la energía de la partícula detectada. La longitud de los pulsos de nivel bajo también se mide para poder identificar pulsos con pequeña separación temporal, que podrían indicar la presencia de un fenómeno físico denominado multiplicidad.
- En la siguiente tabla 2.2 podemos apreciar el mensaje de estado que la FPGA genera. Dado que la UART usa una FIFO de tamaño fijo es posible que la esta se llene y se pierdan mensajes. En este caso se genera un mensaje de estado que es transmitido para indicarle al software que se han producido perdidas de datos.
- Además de medir el ancho de los pulsos la FPGA lleva la cuenta de pulsos recibidos para cada canal. Esta información puede ser solicitada por la BeagleBone Black utilizando el comando apropiado(ver tabla 2.4). En la tabla 2.3 podemos ver el formato en el que se transmite la información de las cuentas. Los bytes 2, 3 y 4 son transmitidos 18 veces, una vez para cada canal. Después de transmitir la información de las cuentas la FPGA reinicia los contadores para cada canal.

En la figura 2.4 podemos observar un ejemplo de la secuencia de datos transmitidos por la *UART de pulsos*, junto a estos podemos apreciar los estímulos que los causan.

Bit	7	6	5	4	3	2	1	0
Byte 1	0	1	0		C	Canal (0-17)		
Byte 2	1	Dato (6)	Dato (5)	Dato (4)	Dato (3)	Dato (2)	Dato (1)	Dato (0)
Byte 3	1	X	Nivel ('1'->alto '0'->baio)	Dato (11)	Dato (10)	Dato (9)	Dato (8)	Dato (7)

Cuadro 2.1: UART de pulsos. Palabra de ancho de pulso

Bit	7	6	5	4	3	2	1	0
Byte 1	0	0	OverFlow	OverFlow	OverFlow	OverFlow	OverFlow	OverFlow
			FIFO Tubo	FIFO Tubo	FIFO Tubo	FIFO Tubo	FIFO Tubo	FIFO Tubo
			5	4	3	2	1	0
Byte 2	1	OverFlow FIFO Tubo 12	OverFlow FIFO Tubo 11	OverFlow FIFO Tubo 10	OverFlow FIFO Tubo 9	OverFlow FIFO Tubo 8	OverFlow FIFO Tubo 7	OverFlow FIFO Tubo 6
Byte 3	1	Almost Full FIFO Gene- ral	OverFlow FIFO Gene- ral	OverFlow FIFO Tubo 17	OverFlow FIFO Tubo 16	OverFlow FIFO Tubo 15	OverFlow FIFO Tubo 14	OverFlow FIFO Tubo 13

Cuadro 2.2: UART de pulsos. Palabra de estado

Bit	7	6	5	4	3	2	1	0
Byte 1	0	1	1	X	X	X	X	X
Byte 2	1	Dato0 (6)	Dato0 (5)	Dato0 (4)	Dato0 (3)	Dato0 (2)	Dato0 (1)	Dato0 (0)
Byte 3	1	Dato0 (13)	Dato0 (12)	Dato0 (11)	Dato0 (10)	Dato0 (9)	Dato0 (8)	Dato0 (7)
Byte 4	1	X	X	X	X	X	Dato0 (15)	Dato0 (14)
Byte 5	1	Dato1 (6)	Dato1 (5)	Dato1 (4)	Dato1 (3)	Dato1 (2)	Dato1 (1)	Dato1 (0)
•••••								
Byte 55	1	X	X	X	X	X	Dato17 (15)	Dato17 (14)

Cuadro 2.3: UART de pulsos. Palabra de cuentas

Commando	Descripción
0x00	Configura multiplexor para aparato 1
0x01	Configura multiplexor para aparato 2
0x02	Configura multiplexor para aparato 3
0x03	Configura multiplexor para aparato 4
0x10	Reset general del sistema
0x11	Solicita la transmisión de las cuentas

Cuadro 2.4: UART de pulsos. Commandos

GSO 2.3. FPGA **13**

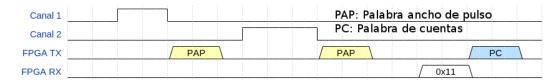


Figura 2.4: FPGA. Diagrama de eventos.

2.3.2. Multiplexor

Tal y como explicamos en el capítulo de introducción, el sistema de adquisición debe monitorizar la presión atmosférica, el funcionamiento de las fuentes de tensión y en muchos casos la temperatura ambiente. Al igual que muchos otros dispositivos que pueden ser necesarios, la mayoría de estos sensores hacen uso de un puerto serie. Estos son manejados según el patron *Master-Slave* y generalmente intercambian poca información, por consiguiente, pueden compartir un puerto serie. El mecanismo que resuelve este problema está implmentado en el *IP core*. Este consiste en una UART a la que nos referiremos como *UART de extensión*. Esta está conectada a un multiplexor, que es el encargado de realizar la conmutación entre los cuatro dispositivos soportados. El estado del multiplexor puede cambiarse enviando comandos por la *UART de pulsos*, de acuerdo a la especificación presentada en la tabla 2.4. Ejemplo de dispositivos que requiren un puerto serie son el barómetro *BM35* utilizado en CaLMa, varias fuentes de alimentación comerciales, estaciones meteorológicas, GPS, etc.

2.3.3. Reset

El *IP core* permite realizar un *Reset* del estado interno de la FPGA. Todas las variables son puestas a sus valores iniciales, excepto el multiplexor que mantiene su estado. Para la realización de dicho Reset son exportadas tres interfaces. La primera es un boton hardware accesible de forma física. La segunda es un commando trasmitido por la *UART de pulsos*, de acuerdo a la especificación presentada en la tabla 2.4. Finalmente, la tercera es una señal digital activa a bajo nivel. Dicha señal definida como *BS1*, está conectada al pin *P9_42(GPIO_7)* de la *BeagleBone Black*, por consiguiente, es accesible desde el software de adquisición.

Capítulo 3

Software de adquisición

En este capítulo procedemos a explicar el funcionamiento del software de adquisición. El funcionamiento nominal del software consiste en recoger la información de los módulos hardware como la FPGA, el barómetro, las fuentes de alimentación y los sensores de temperatura si estos están presentes. Cada minuto, la información recogida es procesada y almacenada en una base de datos.

El software es ejecutado en la BeagleBone Black sobre un Linux, distribución Angstrom, recientemente adaptado para soportar también Debian. El lenguaje elegido para el desarrollo es Python[9]. Este es un lenguaje interpretado de alto nivel con una sintaxis centrada en producir un código legible. El lenguaje se adapta igualmente bien a programación imperativa y orientada a objetos. El tipado dinámico da mucha flexibilidad al lenguaje. Todas estas propiedades del lenguaje permiten un desarrollo rápido. Además el lenguaje ofrece una amplia cantidad de bibliotecas que también aligeran el trabajo.

Para gestionar la base de datos se utiliza Sqlite3[5]. Este es un gestor muy ligero y adecuado para sistemas empotrados. Aparte de esta base de datos local, el software permite mantener una segunda réplica remota. Para esta réplica remota se utiliza MySql[1] que es un gestor más completo con enfoque Cliente-Servidor.

En la figura 3.1 podemos ver un diagrama de flujo que describe el funcionamiento del software. Podemos ver que hay cuatro módulos principales, a continuación hacemos una breve descripción de estos.

- NMDA. Es el proceso principal de nuestro software. Es el encargado de realizar las configuraciones necesarias e iniciar el FPGASerialReader y el CountsManager.
- FPGASerialReader. Thread que se encarga de procesar la información transmitida por la FPGA.
- CountsManager. Thread que se enarga de pedir la información necesaria y guardarla en la base de datos con periodicidad de un minuto. Después de guardar la información es iniciado el DBUpdater.
- DBUpdater. Thread que se encarga de sincronizar la base de datos local con la réplica remota.

3.1. Arranque automático del sistema

Uno de los requisitos del sistema es el arranque automático ante la presencia de corriente eléctrica. La BeagleBone Black por defecto está configurada para arrancar

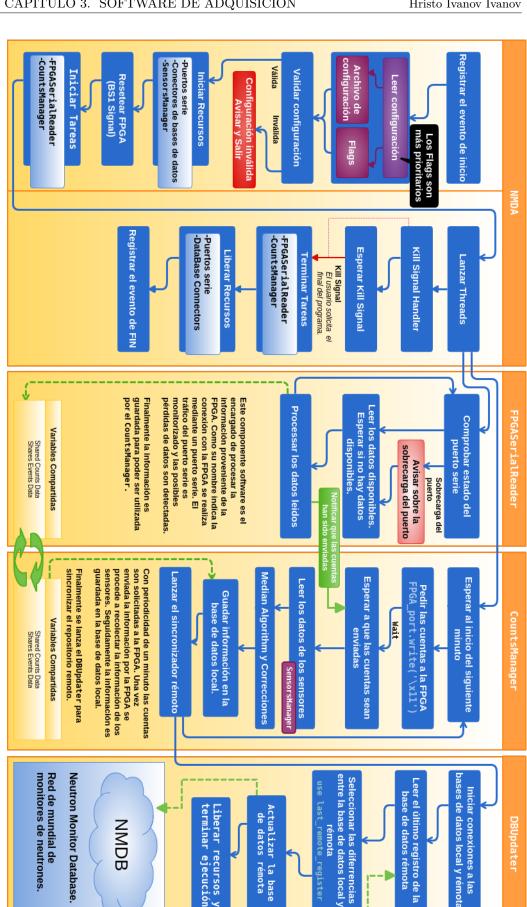


Figura 3.1: Diagrama de flujo. Software de adquisición

GSO 3.2. WATCHDOG **17**

automáticamente, pero debemos configurarla para que también inicialice nuestro software. Para este propósito vamos a utilizar las System Services[18] que Angstrom proporciona. Esta distribución utiliza systemd[22] para gestionar los servicios de sistema y la forma en la que estos servicios arrancan cuando se pone en marcha la BeagleBone Black. Este es un conjunto de demonios, bibliotecas y utilidades diseñados para facilitar la administración de sistemas Linux.

En la figura 3.2 podemos ver la secuencia que define el proceso de arranque del sistema de adquisición. Esta secuencia empieza con el servicio myWatchDog.service, que es el encargado de arrancar el software que controla el Watchdog. El servicio ntpdate.service es el responsable de establecer la fecha y hora actuales mientras que el servicio ntpd.service tiene como tarea corregir las derivas que pueden presentrase. Finalmente el servicio nmda.service es el encargado de arrancar el software de adquisición.



Figura 3.2: Arranque del sistema

3.2. Watchdog

Un Watchdog [24] es un mecanismo de seguridad que realiza un Reset en el sistema cuando es detectado un mal funcionamiento. Consiste en un temporizador que realiza una cuenta atrás, de forma que, cuando esta cuenta llega a cero, el sistema es reiniciado. Es el software el que debe reponer el valor de este contador para evitar que expire. Los Watchdogs pueden ser software o hardware, el utilizado en este trabajo está implementado en la BeagleBone Black y es hardware. Los Watchdogs hardware son más fiables, los software son más susceptibles a bloquearse.

El Watchdog es accesible mediante el archivo /dev/watchdog. Para activar el mecanismo basta con escribir cualquier valor en dicho archivo. El contador se pone en marcha automáticamente y, si este llegara a expirar, se produciría el reinicio del sistema. El valor inicial del contador es de 60 segundos, valor que adquiere cada vez que es reiniciado. El contador es reiniciado al volver a escribir en el archivo. Al cerrar dicho archivo el mecanismo es deshabilitado.

La condición que el software, encargado de reiniciar el *Watchdog*, controla es la presencia de datos en la base de datos. Si el sistema no ha generado datos en los últimos 5 minutos, el *Watchdog* deja de reiniciarse con el fin de que expire y cause el reinicio del sistema.

3.3. Sincronización de fecha y hoara

La BeagleBone Black no implementa ningún mecanismo hardware para mantener la fecha y hora actuales, por lo que en cada reinicio la fecha y hora se pierden. Para aseguarar la correcta sincronización con el resto del mundo es utilizado el programa ntpd. Este programa hace uso del Network Time Protocol[20], que permite la sincronización entre dos relojes a través de una red de datos con latencia variable. Son realizadas dos llamadas a este programa.

```
# Establece inicialmente la fecha y hora.
$ /usr/bin/ntpd -q -g -x
# Lanza un demonio que corrige las derivas que puedan presentarse
$ /usr/bin/ntpd -p /run/ntpd.pid
```

3.4. NMDA

Este es el módulo principal del software de adquisición. Es el encargado de realizar la configuración inicial de acuerdo con los parámetros proporcionados, resetear la FPGA y finalmente inicializar los demás módulos. En la figura 3.1 podemos ver un diagrama de flujo que representa el funcionamiento de este. En las siguientes subsecciones describiremos las funcionalidades más relevantes de este módulo.

3.4.1. Logger

Haciendo uso de la biblioteca logging[7] se configura un archivo de Log. En este archivo se registran los sucesos de eventos importantes. El mecanismo está configurado para que automáticamente se guarde la hora y fecha de cada mensaje.

3.4.2. Archivo de configuración y Flags

Existen una serie de parámetros que varían en función de la estación o que simplemente pueden cambiar con el tiempo. No es buena idea tener los valores de estas variables en el código. Este problema nos ha llevado a exportar estos parámetros a un archivo de configuración.

Los valores de los parámetros exportados son también accesibles a través de flags. Los valores especificados mediante flags tienen precedencia sobre los mismos que estuvieran en el archivo de configuración.

```
$ python NMDA.py -h
usage: NMDA.py
[-h] [-sp SERIAL_PORT_CONTROL] [-db DATABASE]
[-sps SERIAL_PORT_SENSORS] [-bm {ap1,bm35}]
[-hv {digital,analog}] [-ahvc ANALOG_HVPS_CORR]
[-dbU DB_UPDATER_ENABLED] [-ldb LOCAL_DB] [-rh REMOTE_DB_HOST]
[-ru REMOTE_DB_USER] [-rp REMOTE_DB_PASS] [-rdb REMOTE_DB_DB]
[-apr AVG_PRESSURE]
```

3.4.3. Configurar la BeagleBone Black

Tal y como explicamos en el capítulo de entorno hardware la BeagleBone Black proporciona dos conectores de expansión de 46 pines cada uno[3]. Muchos de estos pines son multipropósito, es decir, que están compartidos por varias unidades funcionales internas, por lo que debe configurarse a cuál de ellas se conectará. Esta configuración se realiza mediante el uso de Device Tree Overlay, que es una estructura de datos utilizada para describir el hardware.

Para el desarrollo del software de adquisición es utilizada la biblioteca Adafruit $BeagleBone\ IO\ Python[12]$ que facilita la tarea de configurar estas cabeceras. A continuación podemos ver una lista de los pines utilizados y la función de cada uno en el ámbito de este proyecto.

```
Pin P9_21(UART2_TXD) --> Uart de Control trasmisión
Pin P9_22(UART2_RXD) --> Uart de Control recepción
Pin P9_24(UART1_TXD) --> Uart de Extensión trasmisión
Pin P9_26(UART1_RXD) --> Uart de Extensión recepción
Pin P9_37(AIN2)
                     --> Entrada analógica(sensores analógicos)
Pin P9_38(AIN3)
                     --> Entrada analógica(sensores analógicos)
Pin P9_39(AINO)
                     --> Entrada analógica(sensores analógicos)
Pin P9_40(AIN1)
                     --> Entrada analógica(sensores analógicos)
Pin P9_42(GPIO_7)
                     --> Reset de la FPGA.
Pin P8_08(GPI0_67)
                     --> Seńal DATA del barómetro AP1.
Pin P8_09(GPI0_69)
                     --> Seńal CLOCK del barómetro AP1.
Pin P8_10(GPIO_68)
                     --> Seńal STROBE del barómetro AP1.
```

3.4.4. Iniciar recursos

Al ser el módulo principal, NMDA es el encargado de iniciar todos los recursos que serán utilizados. Por recursos nos referimos a las variables compartidas entre threads, conectores a las bases de datos, interfaces de los puertos serie y otros. Para los conectores a las bases de datos son utilizadas las bibliotecas sqlite3 y MySQLdb, volvemos a recordar que tenemos una réplica local con Sqlite3 y otra réplica remota que gestionamos con MySql. Las tablas son creadas automáticamente en caso de no existir, esto simplifica mucho el proceso de implantación. Para la interfaz de los puertos serie es utilizada la biblioteca serial.

Son inicializados los otros dos *threads*, FPGASerialReader y CountsManager. Estos dos realizan todo el proceso de adquisición y serán descritos más adelante en este capítulo.

3.4.5. Resetear FPGA

Como hemos explicado en el capítulo 2, la FPGA permite realizar un *Reset*, que el software realizará antes de empezar con la adquisición de datos. Este *Reset* asegura que la FPGA está en un correcto estado. Para realizar el *Reset* utilizamos la señal digital, *BS1*, que está conectada al pin *P9_42* de la *BeagleBone Black*. Volvemos a recordar que esta es activa a nivel bajo. Para controlarla utilizaremos la biblioteca de *AdaFruit*[12], que gestiona las entradas y salidas de propósito general(GPIO) de la siguiente forma.

```
import Adafruit_BBIO.GPIO as GPIO
GPIO.setup('P9_42', GPIO.OUT)
GPIO.output('P9_42', GPIO.LOW)
time.sleep(0.5)
GPIO.output('P9_42', GPIO.HIGH)
```

3.5. FPGASerialReader

Este módulo software es el encargado de leer y procesar los datos transmitidos por la FPGA. En la figura 3.1 podemos ver un diagrama de flujo que refleja el funcionamiento de este. La ejecución del *thread* empieza comprobando el estado del puerto serie, que puede estar saturándose. En el caso de que el puerto esté saturado se genera una entrada en el archivo de Log indicando este hecho. A continuación leemos los datos disponibles, y en caso de no haber datos disponibles el *thread* se queda bloqueado

esperando a la llegada de estos. Seguidamente de leer los datos pasamos a procesarlos. Por procesar nos referimos a interpretar el significado que tienen. Finalmente volvemos al paso inicial, volviendo a comprobar si han llegado nuevos datos a la UART.

En las tablas 2.1, 2.2 y 2.3 del capítulo 2, podemos ver el formato de los datos que tenemos que procesar. Vemos que hay tres tipos de mensajes que podemos recibir. Los mensajes no siguen un orden concreto, además llegan de forma totalmente asíncrona. Además el canal de trasmisión no asegura la correcta trasmisión de los bytes por lo que algunos pueden perderse. Todo esto conlleva a que procesar los datos no sea una tarea fácil.

Para solucionar este problema hemos implementado una máquina de Moore. Si nos volvemos a fijar en el formato de los datos podemos ver que los primeros bits de cada byte son fijos. Estos bits ayudan a identificar a que mensaje corresponde el byte. Los estados y transiciones de la máquina pueden verse en la figura 3.3. El estado inicial es ByteX. Aunque no esté reflejado en la figura la recepción de cualquier valor no esperado nos lleva al estado inicial. También podemos ver que la lectura correcta de un mensaje de cuentas es notificada al CountsManager.

La información generada al procesar los datos es almacenada en las variables compartidas. Estas variables son accesibles desde el CountsManager, que se describe en la siguiente sección.

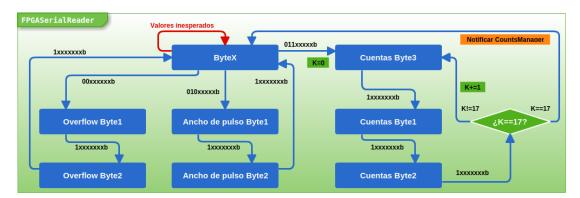


Figura 3.3: Máquina de Moore. FPGASerialReader.

3.6. CountsManager

Este módulo software se encarga de recolectar la información que el FPGASerialReader y SensorsManager generan. Seguidamente procede a calcular el valor global y las correcciones por presión y efficiencia. Finalmente se encarga de guardar los datos en la base de datos local. En la figura 3.1 podemos ver el diagrama que describe el funcionamineto que acabamos de explicar. A continuación procedemos a explicar a fondo estos pasos.

3.6.1. Recolectar información

Como vimos en el capítulo 2, la FPGA tan sólo transmite los datos de las cuentas cuando estas son solicitadas con el comando apropiado. Este módulo es el encargado de mandar el comando al principio de cada minuto. La información transmitida por la FPGA es procesada por el FPGASerialReader y almacenada en variables compartidas accesibles por el CountsManager. Después de mandar el comando apropiado para

GSO 3.6. COUNTSMANAGER 21

solicitar las cuentas este *thread* se queda esperando hasta que el FPGASerialReader le notifique que las cuentas han sido enviadas y procesadas. Al ser notificado este módulo procede a leer de las variables compartidas donde está almacenada la información de las cuentas. Dicha notificación se realiza mediante un threading.Lock

Los valores de presión atmosférica, diferencia de potencial generado por las fuentes de alimentación y temperatura ambiente son obtenidos haciendo uso del SensorsManager, que será descrito en secciones futuras de este capítulo.

3.6.2. Median Algorithm y Correcciones

Como hemos comentado al principio de esta sección este módulo calcula el valor global y una serie de correcciones sobre este. El valor global es una representación de las mediciones de todos los tubos, algo como una media. En el capítulo 1 explicamos la necesidad de este valor, en este vamos a explicar el algoritmo que es utilizado para calcularle.

El MedianAlgorithm[10] tiene dos entradas, un vector con las cuentas actuales de cada canal y un segundo vector con la media de cuentas para cada canal. Este vector con cuentas medias es calculado durante un intervalo temporal en el que la presión atmosférica no fluctúa y además esta se corresponde al valor medio de presión para la estación. Además es deseable que durante dicho intervalo no ocurran eventos que pueden afectar la cantidad de partículas que llegan al instrumento. Este vector de valores medio es especificado en el archivo de configuración que previamente discutimos por lo que es fácilmente modificable. El algoritmo empieza calculando la desviación relativa sobre la media de cada canal, los canales con una desviación grande son descartados. Comparando la desviación de los canales restantes seleccionamos el mediano, de aquí el nombre del algoritmo. La desviación relativa del canal seleccionado es multiplicada por el sumatorio del vector de cuentas medias. El algoritmo devuelve el valor generado por la multiplicación. A continuación presentamos la implementación del algoritmo.

```
def medianAlgorithm(self, counts):
    # Calculamos la desviación sobre la media.
    r=[x/z for x,z in zip(counts, self.channel_avg)
    # Descartamos los canales con desviación grande.
    if z>0 and (x/z)>0.3 and (x/z)<10]
    tet = numpy.median(r)
    s0 = sum(self.channel_avg)
    return s0*tet</pre>
```

Una vez calculado el valor global usando el Median Algorithm procedemos a calcular las dos correcciones. La primera es la corrección por presión. Como explicamos en el cápitulo 1 la presión atmosférica influye en el proceso de adquisición. Para realizar la corrección por presión hay dos factores que se toman en cuenta. El primero es la desviación de la presión actual respecto al valor medio de presión para la estación. El segundo es el coeficiente de correlación de los tubos respecto a la presión atmosférica. Este coeficiente ha sido calculado por el equipo de CaLMa, siendo el método utilizado desconocido para el autor de este trabajo. En la ecuación 3.1 podemos ver como se usan estos dos factores, donde N_0 es el valor sin corregir, N el valor corregido, β el coeficiente de corelación, P la presión actual y P_0 la presión media para la estación.

$$N = N_0 * exp(\beta * (P - P_0))$$
(3.1)

La segunda corrección que realizaremos es la corrección por eficiencia. Esta es una corrección muy simple, consiste en aplicar un factor multiplicativo a la corrección por presión. Esta corrección se puede ver en la fórmula 3.2, donde N_0 es el valor de la corrección por presión, N el valor de la corrección por eficiencia y γ el factor de corrección.

$$N = N_0 * \gamma \tag{3.2}$$

Cambios en el entorno de la estación pueden causar cambios en la cantidad de eventos medidos, por ejemplo las precipitaciones de nieve pueden reducir la cantidad de partículas que llegan al instrumento. Una persona que analiza los datos con propósito científico puede equívocamente asociar el decremento con algún fenómeno físico, mientras que este es debido a un fenómeno técnico. Este problema es solventado con la corrección por eficiencia.

3.6.3. Base de datos

Como ya hemos explicado los datos son guardados en una base de datos para cuya gestión utilizamos Sqlite3. En la base de datos tenemos tres tablas que a continuación procedemos a explicar.

La primera tiene el nombre de binTable, nombre que hemos heredado de los primeros sistemas de adquisición rusos. En esta guardamos la información de las cuentas de cada minuto. Junto a las cuentas guardamos la fecha y hora en los que se realizó la medida, la lectura del barómetro y la lectura de las fuentes de alta tensión.

En la segunda tabla llamada CALM_ori, nombre definido por el NMDB, guardamos el valor global y sus correcciones. Junto a estos valores también guardamos el valor de la fecha y hora en los que se realizó la medida, y también el valor de la presión atmosférica.

En la última tabla guardamos los valores de los anchos de pulsos. Dado al gran número de pulsos, guardar la información de cada uno por separado no es práctico. Para ilustrar el problema pondremos de ejemplo la estación de CaLMa donde son procesados unos 4500 pulsos cada minuto, siendo esta una de las estaciones con menos eventos por minuto debido a su baja latitud. Para sobrevenir este problema construimos un histograma que guardamos en la base de datos, en forma de cadenas JSON[19]. Los histogramas se construyen con los datos de diez minutos, intervalo que marca la resolución de los datos de esta tabla.

3.7. DBUpdater

Este módulo software es el encargado de actualizar el contenido de la base de datos remota. El funcionamiento de este es muy simple y se puede ver en la figura 3.1. Empieza estableciendo la conexión con la base de datos remota. Si esta se establece se procede a leer la última entrada en la base de datos remota. Seguidamente el software calcula la diferencia entre las dos bases de datos, para este propósito usa la fecha y hora de la entrada leída de la base de datos remota. Finalmente el software selecciona las diferencias entre las dos bases de datos y las escribe en la remota. Es entonces cuando la ejecución de este thread termina. A fin de asegurar la sincronización en tiempo real se crea y lanza una instancia de este thread cada minuto.

Si la conexión con la máquina que alberga a la base de datos remota se pierde por un tiempo, cuando esta vuelva a restablecerse el DBUpdater sincronizará las dos bases GSO 3.8. SENSORSMANAGER 23

de datos. Eventualmente si las diferencias entre las dos bases de datos son muy grandes la sincronización no ocurre de golpe, de esta manera evitamos sobrecargar al sistema.

3.8. SensorsManager

Este es el módulo software encargado de manejar los sensores. Por sensores nos referimos al barómetro, las fuentes de alta tensión o los termómetros si están presentes. A este módulo se le pasa la información referente a los sensores desde el archivo de configuración. De acuerdo con esta información este módulo invoca las funciones de configuración necesarias. Una vez realizada esta configuración inicial podemos empezar a leer la información de los sensores. Para este propósito este módulo exporta tres funciones, que se explican a continuación.

3.8.1. Presión atmosférica

Para leer el valor actual de la presión atmosférica este módulo nos ofrece la función $read_pressure$. Si en el archivo de configuración hemos especificado que no tenemos barómetro esta función devuelve un -1, así como en el caso de que se produzca algún error. Actualmente se soportan dos tipos de barómetros, el BM35 y el AP1. La lógica para manejar estos dos barómetros se encuentra en los archivos BM53Driver y AP1Driver respectivamente. No explicaremos a fondo el funcionamiento de estos dos. Tan solo destacaremos que el BM35 se comunica mediante un puerto serie y el AP1 mediante tres señales digitales que son reloj, strobe y datos.

3.8.2. Fuentes de alta tensión

En el caso de las fuentes de alta tensión las tenemos de dos tipos, analógicas y digitales. Las digitales transmiten su información mediante un puerto serie. Las analógicas mediante una señal analógica entre 0V y 5V, que es proporcional a la tensión ofrecida por la fuente. La lógica para operar con las fuentes analógicas está en el archivo HVPSDriver, la lógica para las fuentes digitales no está implementada porque no hemos podido trabajar con estas. Eventualmente si se produce algún error se devuelve el valor de -1.

3.8.3. Temperatura

Como hemos comentado en muchas estaciones la temperatura ambiente es monitorizada también. Este no es el caso de CaLMa, razón por la que no hemos escrito ningunos drivers. Sin embargo el código está pensado para poder ser fácilmente ampliado en caso de necesidad.

Bibliografía

- [1] MySQL AB. MySql. http://www.mysql.com/, 2015.
- [2] BeagleBoard.org. BeagleBone Black. http://es.wikipedia.org/wiki/Modelo_Vista_Controlador, 2015.
- [3] BeagleBoard.org. BeagleBone Black Expansion Headers Wiki. http://elinux.org/Beagleboard:Cape_Expansion_Headers, 2015.
- [4] BeagleBoard.org. BeagleBone Black Wiki. http://elinux.org/Beagleboard:BeagleBoneBlack, 2015.
- [5] The SQLite Consortium D. Richard Hippi. Sqlite3. http://sqlite.org/, 2015.
- [6] S. E. Forbush. On world-wide changes in cosmic-ray intensity. *Phys. Rev.*, 54:975–988, Dec 1938.
- [7] Python Software Fundation. logging Logging facility for Python. https://docs.python.org/2/library/logging.html, 2015.
- [8] O. García, H. Ivanov, I.García, J.J. Blanco, J. Medina, R. Gómez-Herrero, E. Catalán, and D. Radchenko. The neutron monitor control panel. https://www.dropbox.com/s/nhdbvabuswg9pgo/Poster-NMCP-ECRS2014.pdf? dl=0, 2015.
- [9] Python Software Foundation Guido van Rossu. Python. https://www.python.org/, 2015.
- [10] A. Hovhannisyan and A. Chilingarian. Median filtering algorithms for multichannel detectors. *Advances in Space Research*, 47(9):1544 1557, 2011.
- [11] Texas Instruments. BeagleBone Black. ARM CORTEX A8. http://www.ti.com/product/am3358, 2015.
- [12] Adafruit Industries Justin Cooper. Adafruit BeagleBone IO Python. http://github.com/adafruit/adafruit-beaglebone-io-python, 2015.
- [13] H. Mavromichalaki, A. Papaioannou, C. Plainaki, C. Sarlanis, G. Souvatzoglou, M. Gerontidou, M. Papailiou, E. Eroshenko, A. Belov, V. Yanke, E. O. Flückiger, R. Bütikofer, M. Parisi, M. Storini, K.-L. Klein, N. Fuller, C. T. Steigies, O. M. Rother, B. Heber, R. F. Wimmer-Schweingruber, K. Kudela, I. Strharsky, R. Langer, I. Usoskin, A. Ibragimov, A. Chilingaryan, G. Hovsepyan, A. Reymers, A. Yeghikyan, O. Kryakunova, E. Dryn, N. Nikolayevskiy, L. Dorman, and

26 BIBLIOGRAFÍA Hristo Ivanov Ivanov

L. Pustil'Nik. Applications and usage of the real-time Neutron Monitor Database. *Advances in Space Research*, 47:2210–2222, June 2011.

- [14] Helen Mavromichalaki, George Souvatzoglou, Christos Sarlanis, George Mariatos, Athanasios Papaioannou, Anatoly Belov, Eugenia Eroshenko, and Victor Yanke. Implementation of the ground level enhancement alert software at NMDB database. New Astronomy, 15:744 – 748, 2010.
- [15] J. Medina, J. J. Blanco, O. García, R. Gómez-Herrero, E. J. Catalán, I. García, M. A. Hidalgo, D. Meziat, M. Prieto, J. Rodríguez-Pacheco, and S. Sánchez. Castilla-La Mancha neutron monitor. *Nuclear Instruments and Methods in Physics Research A*, 727:97–103, November 2013.
- [16] Derek Molloy. Automatically Setting the Beaglebone Black Time Using NTP. http://derekmolloy.ie/automatically-setting-the-beaglebone-black-time-using-ntp/, 2015.
- [17] Ó. G. Población, J. J. Blanco, R. Gómez-Herrero, C. T. Steigies, J. Medina, I. G. Tejedor, and S. Sánchez. Embedded data acquisition system for neutron monitors. Journal of Instrumentation, 9:8002, August 2014.
- [18] Matt Richardson. Creating Ångström System Services on BeagleBone. http://mattrichardson.com/BeagleBone-System-Services/, 2015.
- [19] Wikipedia. JSON Wikipedia, La enciclopedia libre. http://es.wikipedia.org/wiki/JSON, 2015.
- [20] Wikipedia. Network Time Protocol –Wikipedia, The Free Encyclopedia. http://en.wikipedia.org/wiki/Network_Time_Protocol, 2015.
- [21] Wikipedia. Secure Shell –Wikipedia, The Free Encyclopedia. http://es.wikipedia.org/wiki/Secure_Shell, 2015.
- [22] Wikipedia. systemd -Wikipedia, The Free Encyclopedia. http://en.wikipedia.org/wiki/Systemd, 2015.
- [23] Wikipedia. Variación solar Wikipedia, La enciclopedia libre. http://es.wikipedia.org/wiki/Modelo_Vista_Controlador, 2015.
- [24] Wikipedia. Watchdog timer –Wikipedia, The Free Encyclopedia. http://en.wikipedia.org/wiki/Watchdog_timer, 2015.