

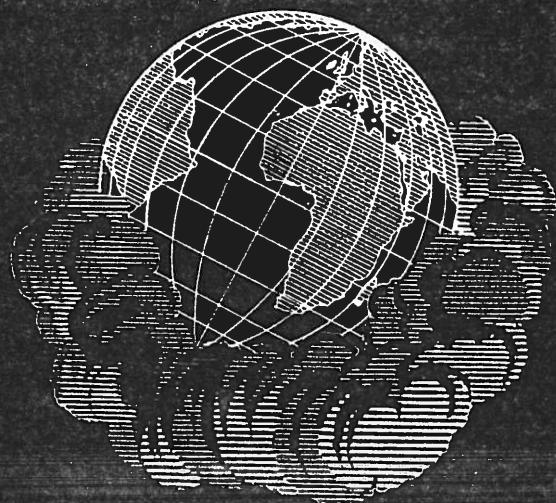
PRESIDENCIA DEL GOBIERNO  
DIRECCION GENERAL DEL INSTITUTO GEOGRAFICO NACIONAL

Informe Técnico CAY 1986-2.

TRANSFORMACION DE DATOS PROCEDENTES  
DEL OBSERVATORIO DEL PICO DE VELETA  
AL FORMATO 'ANAE' PROPIO DEL C.A.Y.

Pere Planesas

(junio 1986)



(860613)

Informe Técnico CAY 1986-2.

TRANSFORMACION DE DATOS PROCEDENTES  
DEL OBSERVATORIO DEL PICO DE VELETA  
AL FORMATO 'ANAE' PROPIO DEL C.A.Y.

Pere Planesas (junio 1986)

=====

## INDICE

=====

Introducción

Programa VETRA

Programa VEREC

Programa EDICA

Cabecera de ANAE

ANEXOS:

Listados de los programa VETRA, VEREC y EDICA

Contenido de un espectro en formato FITS (Pico Veleta)

## TRASVASE A DISCO Y TRANSFORMACION DE DATOS ESPECTRALES PROCEDENTES DEL RADIOOBSERVATORIO DE PICO DE VELETA AL FORMATO USADO EN EL CAY

En el informe técnico del CAY 1985-4 se describían una serie de programas que servían para el trasvase de tales datos a disco y su transformación a los varios formatos de que disponíamos (ANAE, AEE). En el transcurso del último año hemos procedido a una unificación de los formatos de los datos en el CAY, de manera que ahora existe una única versión del programa de análisis de datos espectrales ANAE (en el Informe Técnico CAY 1984-3 se describe una primera versión), capaz de tratar espectros de hasta 1024 canales. Por otra parte, los datos que traemos desde Pico de Veleta son más variados (backends divisibles en dos, datos comprimidos, posible utilización a medio plazo del autocorrelador, ...). Por todo ello el procedimiento de trasvase y los programas de transformación descritos en aquel informe se han abandonado desde hace ya muchos meses.

Al conseguirse la interconexión de los ordenadores HP 2100 y HP 1000, de manera que aquél puede transmitir datos a éste (Informe Técnico CAY 1985-3), surgió la posibilidad de desarrollar un par de programas, uno de los cuales leyera la cinta magnética con los datos procedentes de Pico de Veleta en el HP 2100 y los mandara a otro programa en el HP 1000 que llevara a cabo su transformación antes de grabarlos en disco.

Con esta filosofía hice los programas VETRA de transmisión desde el HP 2100 y VEREC de recepción desde el HP 1000. Estos programas se han ido adaptando a las nuevas posibilidades tanto de modos de observar en Pico de Veleta como de almacenar datos en el CAY. La versión actual es ya lo suficientemente desarrollada como para merecer la pena el escribir un informe donde se describa su utilización.

=====

VETRA

=====

Programa de lectura de los datos en cinta magnética en formato FITS y su transmisión al ordenador HP 1000.

Se encuentra en una cinta magnética y se carga con el mismo programa VOLCADO que el programa TRACK de observación. Su posición origen es: P = 004641B

Una vez puesto en marcha, un mensaje avisa que hay que poner en marcha VEREC (en el HP 1000) y el ordenador queda en PAUSE. Para que siga basta pulsar el botón RUN (inferior izquierdo) del panel de control del HP 2100. Comprueba que efectivamente está puesto en marcha tal programa y que hay una cinta magnética en la unidad correspondiente. Lee 3 registros de ella (su cabecera, que no nos interesa) con lo cual comprueba su buen funcionamiento.

A continuación pregunta en qué espectro hay que posicionarse para empezar la transmisión de datos y cuántos espectros seguidos se quieren transmitir a VEREC. Mientras se realiza tal operación en la pantalla aparecen el nombre de la fuente a la que corresponde cada espectro. Finalizada la transmisión, indica el número del último espectro transmitido y repite las cuestiones anteriores:

ESPECTRO INICIAL ? (0=FIN) :

NUMERO DE ESPECTROS ? (9999=TODOS) :

Si se responde 'return' a la primera cuestión, se lee a partir del siguiente espectro. Si se responde con el número cero, la cinta es rebobinada y el programa VEREC se detiene. El programa VETRA queda en situación de mandar nuevos datos, con sólo poner en marcha de nuevo VEREC y repetir todo el proceso anterior.

Si se responde 'return' a la segunda pregunta, es leído sólo un espectro. Si se responde 9999 se leen todos hasta encontrar el fin de cinta o un cambio de densidad. En este caso el programa VETRA se suele detener indicando un ERROR en el acceso a cinta y hay que abortar el programa VEREC en el otro ordenador.

=====

VEREC

=====

Programa de recepción de datos en el HP 1000. Recibe buffers de 1440 palabras enviados desde el HP 2100 por el programa VETRA. Además realiza la transformación del formato FITS al propio del programa de análisis espectral ANAE. Admite espectros de hasta 1024 canales.

Se pone en marcha simplemente comandando: VEREC . Si no existe, hay que compilarlo y cargarlo, lo que se hace comandando:

,CC,VEREC

Al ponerlo en marcha hace al usuario dos preguntas:

Listar en la impresora ? (SI/NO) :

Backend (KH/MH/AC) o numero de canales (ALL=todos) ? :

Si se responde NO a la primera, el listado aparece en la pantalla. (Es posible no efectuar listado alguno, pero para ello hay que poner en marcha el programa mediante: VEREC,0 .) A medida que van siendo leidos los espectros, se escribe una cierta información relativa a ellos y cuando han sido grabados adecuadamente aparece el mensaje:

END-OF-RECORD   ###

donde el número final da la cantidad de espectros grabados.

La segunda pregunta permite la selección de los espectros que se desean guardar en el fichero. Desde el HP 2100 se recibe un número determinado de espectros independientemente del backend con el que han sido tomados (pueden estar mezclados). El programa VEREC permite seleccionarlos de la siguiente manera:

- a) si se responde KH, sólo se considerarán aquellos espectros que tengan 253 canales;
- b) si se responde MH, sólo los que tengan 512 canales;
- c) si se responde AC, sólo los que tengan 1024 canales
- d) si se responde 256, sólo aquellos que tengan 256 canales (probablemente provengan del backend de 1 MHz y hayan sido comprimidos sumando los canales de 2 en 2);
- etc.;
- z) si se responde ALL, son guardados todos los espectros, independientemente de su número de canales.

Los espectros son guardados en un fichero (tipo ANAE) en el cartridge 13 y con código de seguridad OB. El nombre del fichero guarda relación con el tipo de espectros que contiene, denominándose (siguiendo los ejemplos anteriores):

VELKH, VELMH, VELAC, VEL256, ..., VELLALL

El usuario debe encargarse de renombrar los ficheros con los nombres adecuados:

RN,VELxxx:OB:13,XXXXXX

Si desea, además, cambiarle el código de seguridad:

K,RC,VELxxx:OB:13,XXXXXX:sc

En general estos ficheros poseen varias extensiones. Para agruparlos en un único trozo, se utiliza el programa:

CF,XXXXXX:sc:13

El posible poner en marcha este programa en batch, para lo cual se comandará:

SYRU,VEREC,x,yyy,z

dónde:

x = 6 para listar en la impresora  
= 0 para no listar  
yyy = número de canales  
= 253 para el backend de 100 kHz  
= 512 para el backend de 1 MHz  
= 1024 para el autocorrelador  
= 9999 para cualquier número de canales (ALL)  
z = 1 para no grabar en ningún fichero (sólo listar)  
(este parámetro es el único opcional)

- En cualquier caso, el programa VEREC es detenido desde el HP 2100, salvo si el programa VETRA tiene algún tipo de problemas con la cinta magnética. En tal caso el usuario debe abortar VEREC pulsando cualquier tecla y a continuación: AB .

En el Informe Técnico CAY 1985-4 se describían diversos programas que permitian manipular los espectros procedentes de Pico Veleta, a menudo no tratables directamente con ANAE. Con las modificaciones actuales de este programa (extensión de 256 a 1024 canales como número máximo; posibilidad de edición de cualquier parámetro de la cabecera) algunos de ellos carecen ahora de interés. El programa EDICA es la excepción.

=====

#### EDICA

=====

Permite alterar la cabecera de algunos/todos los espectros contenidos en un cierto fichero tipo ANAE de forma automática, generando un nuevo fichero.

Este programa se encuentra en el fichero &EDICA:\*\*:15. Para utilizarlo, en primer lugar hay que editarlo, escribiendo en la zona entre asteriscos las sentencias adecuadas para llevar a cabo las modificaciones deseadas. ATENCION: no modificar nada fuera de dicha zona. En esta zona se encuentran ejemplos en forma de comentario.

Tras la compilación y carga (,CC,EDICA) este programa se pone en marcha mediante:

EDICA, fich.origen , fich.destino:sc:cr

El fichero origen no es destruido. Si la transformación realizada ha tenido los resultados esperados, se agradece de antemano el inmediato purgado del fichero origen.

=====

CABECERA DE ANAE

=====

C(64) <=> IC(128)

=====

### IDENTIFICACION

C(1) a C(5)	nombre de la fuente
C(6)	diametro
C(7)	T, U, inicial (mv)
C(8)	ascension recta de la fuente (mv)
C(9)	declinacion de la fuente (mv)
IC(19)	no. identificacion del espectro

### CANALES, ...

IC(20)	no. de canales (hasta 1024)
IC(21)	no. de vias o receptores (1 o 2)
IC(22)	banda lateral (S o I) (byte izqu.)
C(12)	frecuencia en reposo de la raya en kHz (INT*4)
C(13)	ancho de los canales (MHz)

### PARAMETROS PRACTICOS DE LA OBSERVACION

IC(27)	canal raya en via 1
IC(28)	id. 2
IC(29)	tiempo integracion via 1 (seg)
IC(30)	id. 2 (seg)
IC(31)	no. espectros promediados en via 1
IC(32)	id. 2
IC(33)	temperatura receptor via 1
IC(34)	id. 2
C(18)	temperatura calibrador via 1
C(19)	id. 2

### VALORES ASTRONOMICOS

C(20)	velocidad respecto al LSR (km/s)
C(21)	id. Sol
C(22)	tiempo sidereo inicial (mv)

C(23)	elevacion final (promedio) via 1 (mv)
C(24)	id. 2 (mv)
C(25)	acimut final (promedio) via 1 (mv)
C(26)	id. 2 (mv)
C(27)	angulo paralactico (Prom.) via 1 (mv)
C(28)	id. 2 (mv)

#### DATOS ATMOSFERICOS

C(29)	opacidad
C(30)	correccion a la opacidad
C(31)	temperatura ambiente (K)
C(32)	temperatura atmosfera (K)
C(33)	GI
C(34)	acoplamiento a la atmosfera

#### FRECUENCIAS

IC(69) a IC(71)	frecuencia F1 comandada al receptor (REAL*6)
IC(72) a IC(74)	frecuencia F2 comandada al receptor (REAL*6)
IC(75)	armonico N1
IC(76)	id. N2

#### OTROS

C(39)	dummy (valor nulo)
C(40)	resolucion (km/s)
C(41)	sigma en via 1
C(42)	id. 2
C(43)	factor de escala en via 1
C(44)	id. 2
C(45)	offset en via 1
C(46)	id. 2
IC(93)	offset en la coordenada X ("")
IC(94)	id. Y ("")

APPENDIX C

## PROGRAM VETRA

&lt;860610&gt;

C \*\*\*\*\*  
C PROGRAMA PARA LA TRANSMISION DE DATOS DEL ORDENADOR HP 2100  
C AL ORDENADOR HP 1000 . LOS DATOS SON LEIDOS EN UNA CINTA  
C MAGNETICA CON REGISTROS DE 1440 PALABRAS (FORMATO 'FITS')  
C \*\*\*\*\*  
C ORIGEN = 4641B  
C  
C DIMENSION IBUF(1440)  
C  
C \*\*\*\*\*  
C COMPROBACION DE EQUIPOS  
C \*\*\*\*\*  
C  
C SE MANDA UN BUFFER TIPO INICIALIZADOR AL HP 1000  
C PARA PODER RECONOCER SI FUNCIONA EL PROGRAMA DE  
C RECEPCION DE DATOS 'VEREC' (SE RECOMIENDA PONERLO  
C EN MARCHA ANTES). HAY UN RATO DE ESPERA, TRAS EL  
C CUAL, SI NO HA RECIBIDO LOS DATOS, APARECE UN AVISO.  
C  
1111 WRITE(2,330)  
PAUSE  
IBUF(1)=-1  
300 CALL BFOUT (13,IBUF,1)  
K=0  
328 DUM=SIN(3.3)  
IF(IUNIT(13)) 327,200  
327 K=K+1  
IF(K=1000) 328,329  
329 CALL CLEAR (13)  
WRITE(2,330)  
330 FORMAT(/"PONER EN MARCHA <VEREC> EN EL HP-1000")  
PAUSE  
GO TO 300  
C  
C SE EXAMINA EL ESTADO DE LA UNIDAD DE CINTA MAGNETICA  
200 IF(LOCAL(10)) 238,235  
238 WRITE(2,234)  
234 FORMAT(/"MAGNETIC TAPE UNIT IN LOCAL")  
PAUSE  
GO TO 200  
C  
C SON LEIDOS TRES REGISTROS EN LA CINTA MAGNETICA  
C A FIN DE COMPROBAR SU BUEN FUNCIONAMIENTO  
C (Y SE SALTA SU CABECERA)  
235 CALL BFINP (10,IBUF,40)  
CALL BFINP (10,IBUF,40)  
CALL BFINP (10,IBUF,40)  
232 IF(IUNIT(10)) 232,233  
233 K=IAND(IUNIT(10),1432B)  
IF(K) 199,12  
199 CALL CLRIO  
WRITE(2,11)  
11 FORMAT(/"SOME PROBLEMS EXIST IN MAGNETIC TAPE UNIT")  
PAUSE  
GO TO 200  
12 IF(IUNIT(10)) 12,243  
243 K=IAND(IUNIT(10),1432B)  
IF(K) 199,13

C  
C \*\*\*\*\*  
C LECTURA Y TRANSMISION DE DATOS  
C \*\*\*\*\*  
C  
13 IFIA=-1  
C  
280 WRITE(2,80) IFIA  
80 FORMAT(/"ULTIMO ESPECTRO="I4/"ESPECTRO INICIAL ? (0=FIN) : \_\_")  
C PULSANDO 'RETURN' SE LEIDO EL SIGUIENTE FICHERO  
IFICH=IFIJA+1  
READ(1,\*) IFICH  
IF(-IFICH) 281,3  
281 MF=IFICH-IFIJA-1  
C DETERMINACION DEL MOVIMIENTO DE LA CINTA  
IF(MF) 401,402  
401 MF=MF-1  
402 IFIA=IFICH •  
C  
WRITE(2,90)  
90 FORMAT("NUMERO DE ESPECTROS ? (9999=TODOS) : \_\_")  
READ(1,\*) NF  
IF(NF-9999) 529,530,529  
530 NF=32767  
529 CALL BFOUT(1,15414B,1)  
LPAGE=0  
C  
C MOVIMIENTO DE LA CINTA  
151 CALL PTAPE (10,MF,0)  
MF=0  
C  
C \*\*\*\*\*  
C BUCLE DE LECTURA Y ESCRITURA  
C \*\*\*\*\*  
C  
4 CALL BFINP (10,IBUF,1440)  
IF(IERR(10)) 280,500  
500 IF(IEOT(10)) 280,501  
501 IF(IUNIT(10)) 501,502  
C TEST DE FIN DE FICHERO  
502 K=IAND(IUNIT(10),200B)  
IF(-K) 333,404  
333 NF=NF-1  
IFIJA=IFIJA+1  
IF (NF) 14,14,151  
14 IFIA=IFIJA-1  
GO TO 280  
C ESCRIBE EN LA PANTALLA EL NOMBRE DE LA FUENTE  
404 IDEN=IAND(IBUF(1166),377B)  
IF(IDEN-65) 409,406  
406 IF(IDEN-91) 405,409  
405 WRITE(2,120) .(IBUF(I),I=1166,1171)  
120 FORMAT("FUENTE: "6A2"/")  
LPAGE=LPAGE+1  
IF(LPAGE-30) 409,602  
602 CALL BFOUT(1,15414B,1)  
LPAGE=0  
C  
C COMPROBACION DE QUE LA UNIDAD 13 ESTA DISPUESTA A RECIBIR DATOS  
409 IF(IUNIT(13)) 409,414

C ESCRITURA DE LOS DATOS Y ESPERA MAX. 1 SEG. A QUE TERMINE;  
C SI NO HA PODIDO, REITERA LA ESCRITURA  
414 IF(IUNIT(13)) 4192,1500  
4192 CALL CLRIO  
1500 CALL BFOUT (13,IBUF,1440)  
L=-1000  
4143 DUM=SIN(3.3)  
IF(IUNIT(13)) 415,4  
415 L=L+1  
IF(L) 4143,4192  
C FIN DEL BUCLE  
C \*\*\*\*=  
C REBOBINADO Y CINTA EN STANDBY PARA EVITAR ERRORES  
C \*\*\*\*=  
3 CALL RWSTB(10)  
IBUF(1)=-1  
CALL BFOUT(13,IBUF,1440)  
GO TO 1111  
END  
END\$

FTN  
 \$FILES 0,1  
 \*  
 \* Programa para la transformacion de datos de Pico Veleta,  
 \* escritos en el formato FITS, al formato propio de ANAE.  
 \* Puesta en marcha: :VEREC  
 \* Id. sin listar: :VEREC,0  
 \* Id. sin grabar: :VEREC,,,1  
 \* Id. en batch: \*RU,VEREC,x,yyy,z  
 \*  
 \* donde x = 6 para listar en la impresora  
 \* = 0 para no listar  
 \* yyy = numero de canales  
 \* = 253 para el backend de 100 kHz  
 \* = 512 para el backend de 1 MHz  
 \* = 1024 para el autocorrelador  
 \* = 9999 para cualquier numero de canales  
 \* z = 1 para no grabar en fichero  
 \* Los datos son transmitidos desde la cinta magnetica  
 \* (HP 2100) al disco (HP 1000) mediante el programa  
 \* VETRA, que hay que cargar con el MTS o bien,  
 \* con el programa VOLCADO, copiarlo desde una cinta magnetica.  
 \* El programa VEREC transforma los datos  
 \* al formato de ANAE generando un fichero  
 \* de nombre VELKH, VELMH o bien VELAC segun se trate  
 \* de datos del banco de filtros de 100 kHz, de 1 MHz o  
 \* del autocorrelador, respectivamente.  
 \* Si se trata de un fichero con espectros de 128 canales,  
 \* el fichero recibira el nombre de VEL128.  
 \* El usuario debe encargarse de renombrar los ficheros  
 \* con los nombres adecuados.  
 \* A medida que van siendo leidos los datos, se escribe  
 \* una cierta informacion relativa a ellos en la consola  
 \* o bien en la impresora. Cuando han sido grabados  
 \* adecuadamente, aparece el mensaje : END-OF-RECORD .

```

PROGRAM VEREC
LOGICAL EXISTE
INTEGER DOS
INTEGER*4 FRECREST
REAL*6 FRECCOM
CHARACTER FILEN*20,L*80,BUF*2880,BACK*2,NUMCAN*4
DIMENSION IC(128),C(64),V(1024),IV(2048),IBUF(1440),IAUX(1440)
DIMENSION IPAR(5)
COMMON L,BUF
EQUIVALENCE (IBUF,BUF),(NUMCAN,BACK)
EQUIVALENCE (IC,C),(C(12),FRECREST),(C(35),FRECCOM),(V,IV)
PARAMETER (DUM=-33333.)
DATA DOS/2/
CALL RMPAR(IPAR)      ! VEREC,0 implica no escribir informacion
IDUT=IPAR(3)           ! VEREC,,,1 implica no grabar en disco
CALL LGBUF(IAUX,1440)
LU=LOGLU(I) $ LL=IPAR(1)
IF(LL.EQ.LU) THEN

```

```

        WRITE(LU,*)
        READ(LU,'(A2)',END=100) BACK
        IF(BACK.EQ.'SI') THEN $ LL=6 $ ELSE $ LL=LU $ ENDIF
        END IF
        IF      (IPAR(2).EQ.253)    THEN $ BACK='KH'
        ELSE IF (IPAR(2).EQ.512)    THEN $ BACK='MH'
        ELSE IF (IPAR(2).EQ.1024)   THEN $ BACK='AC'
        ELSE IF (IPAR(2).GT.0)     THEN $ WRITE (NUMCAN,'(A4)') IPAR(2)
        ELSE IF (IPAR(2).EQ.9999)  THEN $ NUMCAN(1:4)='ALL '
        ELSE                               $ BACK=' '
        END IF
        IF(BACK.NE.' ') GO TO 303
3      WRITE(LU,*)
+ 'Backend (KH/MH/AC) o numero de canales (ALL=todos) ? : _'
        READ(LU,'(A4)',END=100) NUMCAN
303   IF(BACK.EQ.'KH') THEN $ IDIM=253
            ELSE IF (BACK.EQ.'MH') THEN $ IDIM=512
            ELSE IF (BACK.EQ.'AC') THEN $ IDIM=1024
            ELSE IF (NUMCAN(1:3).EQ.'ALL') THEN $ IDIM=9999
            ELSE $ READ (NUMCAN,*	ERR=3) IDIM $ END IF
        IF (IDIM.LE.0) GO TO 3
        IF(CIOUT.NE.0) GO TO 1
        FILEN='VEL//NUMCAN(1:3)//':0B:13:4:100'
4      CALL EXIST (FILEN,EXISTE)
        IF (EXISTE) THEN
            WRITE(LU,*)
            WRITE(LU,*)
            READ(LU,'(A)') FILEN (1:6)
            GO TO 4
        END IF
        OPEN(92,FILE=FILEN,STATUS='NE',ERR=999,IOSTAT=IOS)
        CALL EXEC (1,18,IBUF,1)
1      CALL EXEC(1,18,IBUF,1440) $ IF(IBUF(1).EQ.-1) GO TO 100
        CALL INIT(1)
        WRITE(LL,*)
        CALL VMOV (0.,0,C,1,64) $ C(39)=DUM
        CALL LREAD(3) $ READ(L(11:30),*) NCHAN $ IC(20)=NCHAN $ IC(21)=1
        CALL LREAD(4) $ READ(L(11:30),*) ESCALA $ C(43)=ESCALA
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) OFFSET $ C(45)=OFFSET
        CALL LREAD(5) $ READ(L(11:30),*) OFFRE
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) RESOF $ C(13)=ABS(RESOF/1E6)
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) CANREF $ IC(27)=CANREF
        CALL LREAD(DOS) $ READ(L(11:30),*) RA $ C(8)=RA/180.
!!!! IF(RA.EQ.0.) C(8)=2.66861111/12. ! NGC 1068
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) OFRA $ IC(93)=OFRA*3600
        CALL LREAD(3) $ READ(L(11:30),*) DEC $ C(9)=DEC/180.
!!!! IF(DEC.EQ.0.) C(9)=-0.22555555/180. ! NGC 1068
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) OFDEC $ IC(94)=OFDEC*3600
        CALL LREAD(7) $ READ(L(12:23),'(3A4)') (C(I),I=1,3)
        C(4)=4H      $ C(5)=4H      ! completa con blancos
        WRITE(LL,*)
        READ(L(12:23),*)
        CALL LREAD(4) $ ANUL=32767.*ESCALA+OFFSET
        CALL LREAD(DOS) $ READ(L(11:30),*) FREC $ FRECREST=FREC/1E3
        WRITE(LL,*)
        CALL EXEC (1,18,IBUF,1440) $ CALL INIT(1)
        READ(L(11:30),*) VCANREF $ C(20)=VCANREF/1E3
        CALL LREAD(1) $ READ(L(11:30),*) DELTAV $ C(40)=DELTAV/1E3

```

```

IF(FLOAT(IC(27)),NE,CANREF) THEN
  C(20)=C(20)-C(40)*(CANREF-IC(27))
+           +299792.5*OFFRE/FREC
END IF
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:30),*) FRECCOM $ FRECCOM=FRECCOM/1E6
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:30),*) TSYS $ IC(33)=TSYS $ C(18)=1
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:30),*) TIME $ IC(29)=TIME $ IC(31)=1
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:30),*) IDEN $ IC(19)=IDEN
WRITE(LL,*) IDEN,' '
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:30),*) TAU $ C(29)=TAU
CALL LREAD(1)
IF(L(1:2).EQ.'OR') THEN $ I=DOS
  ELSE $ READ(L(11:30),*) NUMFF $ I=DOS+3*NUMFF
END IF
CALL LREAD(I) $ READ(L(12:19),'(I2,1X,I2,1X,I2)') ID,IM,IY
WRITE(LL,*) L(12:19)
C(6)=(ID*100.+IM)*100.+MOD(IY,1900)
CALL LREAD(DOS) $ READ(L(12:34),*) ELEV $ C(23)=ELEV/180.
CALL LREAD(1) $ READ(L(12:34),*) AZIM $ C(25)=AZIM/180.
CALL LREAD(1) $ READ(L(14:25),'(I2,1X,I2,1X,F6.3)') IH,IM,S
  UT=((S/60.+IM)/60.+IH)/12. $ C(7)=UT
CALL LREAD(1) $ READ(L(14:25),'(I2,1X,I2,1X,F6.3)') IH,IM,S
  TS=((S/60.+IM)/60.+IH)/12. $ C(22)=TS
IF(FREC/1E6.GT.FRECCOM) THEN $ IC(22)=1HS
  ELSE $ IC(22)=1HI $ ENDIF
CALL LREAD(1) $ WRITE(LL,*) ' ',L(8:80),'_'
CALL LREAD(1) $ IF(L(1:3).EQ.'END') GOTO 10
  IF(L(1:5).NE.'      ') WRITE(LL,*) L(8:80),'_'
CALL LREAD(1) $ IF(L(1:3).EQ.'END') GOTO 10
  IF(L(1:5).NE.'      ') WRITE(LL,*) L(8:80),'_'
CALL LREAD(1) $ IF(L(1:3).EQ.'END') GOTO 10
  IF(L(1:5).NE.'      ') WRITE(LL,*) L(8:80),'_'

* END

10  WRITE(LL,*) ' NCHAN=',NCHAN,'_'
CALL EXEC(1,18,IBUF,1440)
IF(IOUT.NE.0) THEN $ WRITE(LL,'()') $ GO TO 1 $ END IF
CALL VMOV(IBUF,1,IV,1,NCHAN)
IF(IDIM.EQ.9999) GO TO 11
IF(NCHAN.NE.IDIM) THEN $ WRITE(LL,'()') $ GO TO 1 $ END IF
11  CALL EXTEM(C,V)
IF(RESOF.LT.0.) THEN
  CALL VSWP(V,1,V(NCHAN),-1,NCHAN/2)
  IC(27)=NCHAN+1-IC(27)
END IF
CALL COMPA(C,V)
WRITE(92,ERR=1000) (C(I),I=1,64),(IV(I),I=1,NCHAN)
ICONT=ICONT+1
WRITE(LL,*) '          END-OF-RECORD ',ICONT
GO TO 1

99  WRITE(LU,*) 'ERROR ',IOS,' en la apertura del fichero de ',datos'
100 CLOSE(92) $ STOP ''
999 WRITE(LU,*) 'ERROR ',IOS,' en la apertura del fichero de ',
&           ' resultados'
STOP
1000 WRITE(LU,*) 'ERROR ','en la escritura de ',resultados'
STOP

```

```

333  WRITE(LU,*) 'ERROR ', 'en la lectura de datos'
      STOP
      END
*****
      SUBROUTINE EXTN (C,V)

      DIMENSION C(64),V(1024)
      DIMENSION IW(2048),W(1024),M(2)
      EQUIVALENCE (CANAL,M),(IW,W)
      PARAMETER (DUM=-33333.)

      FE=C(43) $ OF=C(45) $ CANAL=C(10) $ N=M(2)
      CALL VMOV (V,1,W,1,(N+1)/2)
      DO I=N,1,-1
          IF (IW(I).EQ.32767) THEN $ W(I)=DUM
          ELSE $ W(I)=IW(I)*FE+OF
          END IF
      END DO
      C(43)=0 $ C(45)=0
      CALL VMOV (W,1,V,1,N)
      RETURN

```

```

ENTRY COMPA (C,V)

CANAL=C(10) $ N=M(2)
VMAX=VMAXD(N,V) $ VMIN=VMIND(N,V) !calcula FE y OF
IF(VMIN.EQ.VMAX) THEN
    LU=LOGLU(L) $ WRITE(LU,*) 'Todos los datos son iguales'
END IF
FE=(VMAX-VMIN)/65530. $ C(43)=FE
OF=(VMAX+VMIN)/2 $ C(45)=OF
DO I=1,N !convierte real a entero modificado
    IF(V(I).EQ.-33333.) THEN $ IW(I)=-32768
    ELSE $ IW(I)=ANINT((V(I)-OF)/FE)
    END IF
END DO
CALL VMOV (W,1,V,1,(N+1)/2) !desplaza
END
*****
```

FUNCTION VMAXD (N,V)

\* Esta funcion calcula el maximo valor del vector V  
 \* sin tener en cuenta los valores nulos (DUM). Si todos fuesen nulos  
 \* ese seria el resultado.

```

DIMENSION V(1024)
PARAMETER (DUM=-33333.)

VMAXD=DUM
DO L=1,N
    Z=V(L)
    IF (Z.NE.DUM) THEN
        IF (VMAXD.EQ.DUM.OR.VMAXD.LT.Z) VMAXD=Z
    END IF
END DO $ END

```

FUNCTION VMIND (N,V)

\* Esta funcion calcula el minimo valor del vector V  
\* sin tener en cuenta los valores nulos ( DUM ). Si todos fuesen  
\* nulos, ese seria el resultado.

```
DIMENSION V(1024)
PARAMETER (DUM=-33333.)
```

```
VMIND=DUM
DO L=1,N
    Z=V(L)
    IF (Z.NE.DUM) THEN
        IF (VMIND.EQ.DUM.OR.VMIND.GT.Z) VMIND=Z
    END IF
END DO $ END
```

```
*****
```

```
SUBROUTINE INIT(N)
CHARACTER L*80,BUF*2880
COMMON L,BUF
K=1
ENTRY LREAD (N)
DO I=1,N $ READ(BUF(K:K+79),'(A80)') L $ K=K+80 $ ENDDO
END
```

```
*****
```

```
SUBROUTINE EXIST (FILEN,EXISTE), <850131>
```

\* Determina si existe un fichero

```
CHARACTER FILEN*18
LOGICAL EXISTE

EXISTE=.TRUE.
OPEN (77,FILE=FILEN,ERR=9,IOSTAT=IOS,STATUS='OL',USE='NO')
CLOSE (77)
9 IF (IOS.EQ.506.OR.IOS.EQ.462) EXISTE=.FALSE.
END
```

FTN

\$FILES 0,2

PROGRAM EDICA

- \* Programa destinado a la modificacion de la cabecera
- \* de los registros de un fichero de datos tipo ANAE.
- \* El fichero de partida NO es destruido y se crea uno
- \* nuevo, cuyo nombre hay que dar en la forma:
- \*  
\* nomfch:cs:cr
- \* Las modificaciones a realizar en la cabecera deben
- \* incluirse en este programa editando la zona indicada.

```
INTEGER*4 FREQR
DIMENSION IBUF(1152),IC(128),C(64),V(512)
CHARACTER FILE1*12,FILE2*12,TIPO*2,RE*2
EQUIVALENCE (IC,C),(FREQR,C(12))
DATA FILE1/'          '
LU=LOGLU(L) $ CALL LGBUF(IBUF,1152)
CALL FPARM(FILE1,FILE2)
IF(FILE1(1:1).EQ.' ') THEN
    WRITE(LU,*)'Fichero partida: _ '$ READ(LU,'(A)') FILE1
    WRITE(LU,*)'Fichero llegada: _ '$ READ(LU,'(A)') FILE2
END IF
OPEN (33,FILE=FILE1,STATUS='OLD',ERR=99,IOSTAT=IOS)
OPEN (44,FILE=FILE2,STATUS='NEW',ERR=99,IOSTAT=IOS)

NPUNTOS=512
DO I=1,10000
    READ(33,ERR=90,END=100,IOSTAT=IOS) C,(V(J),J=1,NPUNTOS)
90    IF(IOS.NE.0.AND.IOS.NE.496) GO TO 99
    NPUNTOS=MIN0((ITLOG()+3)/4-64,512)

*** edicion de la cabecera ****
** IF(IC(20).EQ.128) IC(20)=127           ! cambio numero canal
** IC(19)=100+IC(19)                      ! cambio del numero de identificaci
** IC(29)=NINT(IC(29)/60.) ! paso del tiempo a minutos y redonde
** IC(27)=IC(27)+(90000000-FREQR)/C(13)/1000. ! canal ra
** FREQR=90000000                          ! freq. repos
** C(40)=C(13)*1000.*299792.5/FREQR      ! resolucion
** IC(93)                                    ! offset en alt
** IC(94)                                    ! offset en dep

*** fin de la edicion ****
10    WRITE(44,ERR=99,IOSTAT=IOS) IC,(V(J),J=1,NPUNTOS)
20    ENDDO

100   CLOSE(33) $ CLOSE(44) $ STOP
99    WRITE(LU,*)'Error ',IOS,' en acceso a ficheros'
END
```

Copia de un fichero 'LAS' a una cinta magnética en formato 'FITS'

```
$ ALLOCATE MTAO:  
$ ASS MTAO: TAPE_DEVICE  
$ INIT MT: YEBES/DENS=800
```

Colocar la cinta en el armario.

```
$ LAS  
. .  
) TAPE MOUNT  
) FILE IN resultados.30M  
) FIND/ALL  
    xxx observations found  
) FOR 1 TO xxx  
: GET NEXT  
: TAPE WRITE  
: NEXT  
) FILE IN otros_resultados.30M  
etcétera  
etcétera  
etcétera  
. .  
) TAPE REWIND  
) TAPE DISMOUNT  
. .  
) EXIT
```

Quitar la cinta del armario

```
$ DEALLOCATE MT:
```

## 6.0 FROM LAS TO FITS

To bring back LAS spectra to your home institution, where the LAS format may not be supported, LAS offers the possibility of writing standard FITS format tapes. For a description of the FITS format see the original paper by Wells et al. (Astronomy and Astrophysics Supplement). A single command is used to perform LAS to FITS conversion (and vice-versa), command TAPE and its arguments are used to perform various actions.

1. TAPE DISMOUNT : logically dismounts the tape from within the LAS program.
2. TAPE INIT : initialise the tape
3. TAPE HEADER : read the FITS header of the current file on tape. The tape is left after the end of file.
4. TAPE LIST : lists all the FITS Header from the current file to the end of tape.
5. TAPE MOUNT : logically mount the tape from within LAS. This command must be used before anything else can be done with the tape.
6. TAPE READ : read the current FITS file into the R memory of the LAS program. The scan read in can then be written to the LAS output file by command WRITE.
7. TAPE REWIND : Rewind the tape
8. TAPE SKIP N : Skip N files on the tape. N can be positive or negative. If N=\*, go to end of tape.
9. TAPE WRITE [HERE] : Write the scan from LAS R memory to the tape. The scan is written at end of tape, unless you specify argument HERE. An End of Tape mark is written after the file.

A typical FITS header written by LAS looks like the following one :

SIMPLE =	T	/
BITPIX =	16	/
NAXIS =	4	/
NAXIS1 =	253	/
NAXIS2 =	1	/
NAXIS3 =	1	/
NAXIS4 =	1	/
BSCALE =	0.1038147092913E-03	/
BZERO =	-0.2413805246353E+01	/
DATAMIN =	-0.5815605640411E+01	/
DATAMAX =	0.9877878427505E+00	/
BUNIT =	'K	/
CTYPE1 =	'FREQ	/
CRVAL1 =	0.000000000000E+00	/ Offset frequency
CDELT1 =	0.100000014901E+06	/ Frequency resolution
CRPIX1 =	0.1345000000000E+03	/

CTYPE2 = 'RA' / (6)  
CRVAL2 = 0.8388750229169E+02 /  
CDELT2 = -0.5555555975722E-02 /  
CRPIX2 = 0.0000000Q00000E+00 /  
CTYPE3 = 'DEC' / (6)  
CRVAL3 = -0.177777752148E+01 /  
CDELT3 = 0.0000000000000E+00 /  
CRPIX3 = 0.0000000000000E+00 /  
CTYPE4 = 'STOKES' / (7)  
CRVAL4 = 1.0000000000000 /  
CDELT4 = 0.0000000000000 /  
CRPIX4 = 0.0000000000000 /  
TELESCOP = 'IRAM-30M-B20' /  
OBJECT = 'ORI-I-2' /  
GLAT = 0.0000000000000E+00 / Galactic latitude (8)  
GLON = 0.0000000000000E+00 / Galactic longitude (8)  
EPOCH = 0.1950000000000E+04 / (9)  
BLANK = 0.9878914356232E+00 / Blanking value  
LINE = '\*' / Line name (10)  
RESTFREQ = 0.1152712040000E+12 / Rest frequency (11)  
VLSR = 0.1300000000000E+05 / Velocity of ref. channel (12)  
DELTAV = -0.2600757479668E+03 / Velocity resolution (13)  
IMAGFREQ = 0.10740621530E+12 / Image frequency (14)  
TSYS = 0.478783968645E+03 / System temperature (15)  
OBSTIME = 0.7500000000000E+02 / Integration time (16)  
SCAN-NUM = 0.4386000000000E+04 / Scan number (17)  
TAU-ATM = 0.8740132451057E+00 / Atmospheric opacity (18)  
NPHASE = 2 / Number of frequency phases (19)  
DELTAF1 = -0.5000000000000E+07 / Frequency offset Phase 1 (20)  
PTIME1 = 0.3750000000000E+02 / Duration of Phase 1 (20)  
WEIGHT1 = 0.1000000000000E+01 / Weight of Phase 1 (20)  
DELTAF2 = 0.5000000000000E+07 / Frequency offset Phase 2 (20)  
PTIME2 = 0.3750000000000E+02 / Duration of Phase 2 (20)  
WEIGHT2 = -0.1000000000000E+01 / Weight of Phase 2 (20)  
ORIGIN = 'LAS-Grenoble-VAX' /  
DATE = '7/9/85' / Date written  
DATE-OBS = '29/5/85' / Date observed  
DATE-RED = '7/9/85' / Date reduced  
HISTORY REL 0.5064780612975E+02 / Telescope elevation (21)  
HISTORY RAZ 0.1919660046612E+03 / Telescope azimuth  
HISTORY RUT 12:50:47.384 Universal time at start of observation  
HISTORY RST 6:09:00:479 Sideral time at start of observation  
HISTORY SCAN LIST 4383-4386 (22)  
END

1. Although only one axis is really necessary, it is very convenient define four, use the first one for the channels, and the three last ones to code the positions and stokes parameters.
2. The first axis is used to define effectively the spectrum. Thus NAXIS is the number of channels.

IM LAS TO FITS

3. NAXIS2, NAXIS3, and NAXIS4 are all one for a single spectrum. Note however that it is possible to store a raster map with a similar header as this one.
4. Could be Janskys
5. First axis defined in terms of frequency (in the signal sideband in case of double sideband operations). The frequency of a specific channel is given by  
$$F(i) = \text{RESTFREQ} + \text{CRVAL1} + (i - \text{CRPIX1}) * \text{CRDELT1}$$
in which the Rest frequency RESTFREQ is defined later in the header.
6. Second axis: Right Ascension RA (as in this case) or Galactic Longitude, GLON. The information as presented here is slightly incomplete, since it would be in general necessary to have an information about the kind of projection used. On most radiotelescopes, it is simply assumed that the angular offset in RA is divided by the cosine of Declination to represent "true" angular offsets (valid only for a small field). Small telescopes may need more elaborate projection systems. In the current example, the position really observed is  
$$\text{Dec} = \text{CRVAL3} + (1 - \text{CRPIX3}) * \text{CRDELT3}$$
$$\text{Ra} = \text{CRVAL2} + (1 - \text{CRPIX2}) * \text{CRDELT2} / \cos(\text{Dec})$$
That is, CRVAL2 and CRDELT3 represents angular offsets from the reference position (CRVAL2, CRVAL3).
7. Stokes parameters as defined in the basic paper of Wells et al.
8. Galactic latitude and longitude of the reference position, i.e. of the position (CRVAL2, CRVAL3). If one was using galactic coordinates instead of equatorial ones, the RA and DEC would appear here instead.
9. Epoch of these coordinates
10. Molecular line name, for bookeeping
11. Rest frequency
12. LSR Velocity of the reference channel. Heliocentric velocities can be used also.
13. Velocity spacings of the channels. This information is duplicate with the rest frequency and frequency spacing of channels, but convenient. The velocity of a given channel is thus given by  
$$V(i) = \text{VSLR} + (i - \text{CRPIX1}) * \text{DELTAV}$$
14. Image frequency, for double sideband operation.
15. System temperature, necessary for some weighting when additioning a number of spectra.
16. Integration time, used for the same reason as above.

17. Scan number, for bookeeping.
18. Atmospheric opacity in the signal sideband.
19. For multi-phased spectra (i.e. frequency switching) number of phases.
20. For each phase, the frequency offset, the phase length and weight.
21. Some "History" comments. Whether this information should be given with specific keywords or in an History record is still an open question. None of these informations are really needed for further data reduction, but they help bookeeping.

