

Estudios de fondos de electrones reconstruidos como fotones en búsquedas de Supersimetría con el detector ATLAS

Tesis de Licenciatura en Física



**UNIVERSIDAD ■■■
NACIONAL
DE LA PLATA**

Gonzalo Enrique Orellana

Director: **Dr. Hernán Pablo Wahlberg**

Universidad Nacional de La Plata

Departamento de Física

Marzo 2017

Índice general

1. Modelo Estándar y Supersimetría	1
1.1. Modelo Estándar	1
1.1.1. Física mas allá del Modelo Estándar	3
1.1.2. Divergencias cuadráticas	4
1.2. Extensión Supersimétrica del Modelo Estándar	5
1.2.1. Modelo Estándar Supersimétrico Mínimo	6
1.3. Colisión pp	8
2. El LHC y el detector ATLAS	13
2.1. El detector ATLAS	15
2.2. Sistema de coordenadas	16
2.3. Los subdetectores de ATLAS	17
2.3.1. El detector interno	17
2.3.2. Calorímetros	20
2.3.3. Espectrómetro de muones (MS)	21
2.4. Sistema de <i>trigger</i>	22
2.5. Modelo computacional y distribución de datos	24
3. Reconstrucción e identificación de objetos físicos	25
3.1. Reconstrucción de electrones y fotones	25

3.2. Identificación de electrones y fotones	26
3.3. Criterios de aislamiento	28
3.4. Energía faltante	30
4. Estrategia general del análisis	31
4.1. Identificación de eventos de fondo	31
4.2. Regiones de señal, control y validación	32
4.3. Selección de eventos	33
5. Electrones identificados como fotones	37
5.1. Medición del factor de identificación errónea	37
5.1.1. Sistemáticos	40
5.1.2. Resultados y estimación del fondo en regiones de control y validación	43
6. Conclusión	45
Bibliografia	48

Capítulo 1

Modelo Estándar y Supersimetría

El Modelo Estándar (SM, por sus siglas en inglés) es la teoría que describe a las partículas elementales y a sus interacciones. Este modelo fue introducido por Glashow, Salam y Weinberg en la década de los 70 [1, 2] (falta Salam y cambiar estilo de citas). Está basado en teorías cuánticas de campo, y sus predicciones, cuantitativas y cualitativas, han sido verificadas experimentalmente con gran precisión.

Una de las extensiones del SM mejor motivada desde el punto de vista teórico es la Supersimetría, ya que resuelve algunas de las limitaciones del mismo. En particular, provee una solución al problema de jerarquía, proporciona candidatos para la materia oscura, permite la unificación de las fuerzas del SM, y hasta propone una conexión entre estas y la gravedad. Es por este motivo, que la Supersimetría, se ha vuelto uno de los objetivos en la búsqueda de nueva física de los últimos años.

1.1. Modelo Estándar

Según el SM las partículas se clasifican en dos grandes grupos: fermiones y bosones. Los fermiones son los que componen la materia ordinaria y se caracterizan por obedecer la estadística de Fermi-Dirac y tener spin semientero. Estos se clasifican en leptones y quarks, según si experimentan o no la interacción fuerte, siendo los últimos los que pueden interactuar.

Existen 6 tipos (o sabores) de leptones que se clasifican en tres generaciones. Cada generación se forma a partir de un leptón masivo y cargado y otro no masivo y neutro. Así se tienen el electrón (e^-) con su correspondiente neutrino (ν_e), y el muón (μ^-) y el tau (τ^-) con sus neutrinos asociados (ν_μ y ν_τ).

De la misma forma, existen 6 tipos de quarks: up (u), down (d), charm (c), strange (s), top (t) y bottom (b). A diferencia de los leptones, los quarks tienen carga de color, que les permite interactuar mediante la fuerza fuerte. Los quarks solo se manifiestan en estados ligados, denominados hadrones,

fenómeno conocido como confinamiento de quarks. Existen dos tipos de hadrones en la naturaleza: los bariones (qqq) y los mesones ($q\bar{q}$).

Los fermiones se pueden encontrar en dos estados de helicidad, izquierda y derecha, salvo los neutrino que solamente existen en estados de helicidad izquierda. Las dos últimas generaciones de fermiones son inestables, por lo que decaen a las de la primera generación. Es por esto que la materia ordinaria está compuesta por fermiones de la primera generación.

Así como los fermiones están asociados a la materia, los bosones están asociados a los portadores de las interacciones. Los mismos se caracterizan por obedecer la estadística Bose-Einstein y por tener spin entero. Existen cuatro tipos de interacciones fundamentales. La electromagnética, que afecta a las partículas con carga eléctrica, cuyo bosón asociado es el fotón. La débil, que actúa tanto en los quarks como en los leptones, asociada a los bosones W^\pm y Z^0 . La interacción fuerte, que actúa en las partículas con carga de color, cuyo portador son los gluones. Finalmente, la cuarta interacción es la gravitatoria. La misma no está descripta por el SM, pero supone que debería actuar sobre todas las partículas del SM y su bosón asociado sería el gravitón.

Todas las partículas anteriormente mencionadas, tienen asociadas una antipartícula con la misma masa, carga y varios de sus números cuánticos opuestos (isospin, charmness, strangeness, topness, baryon, etc.).

El SM se construye formalmente como una teoría de gauge no abeliana, imponiendo invarianza de gauge local sobre campos cuantificados que describen las partículas fundamentales, dando lugar a los campos de gauge que describen las interacciones. Su grupo de simetría es:

$$\mathcal{G}_{SM} = SU(3)_C \times SU(2)_L \times U(1)_Y \quad (1.1)$$

donde Y (la hipercarga), L (la helicidad izquierda) y C (la carga de color) representan las cantidades conservadas del grupo de simetría. El subgrupo $SU(2)_L \times U(1)_Y$ representa el sector electrodébil (QED + interacción débil) y el subrgupo $SU(3)_C$ incluye la cromodinámica cuántica (QCD).

En el SM las partículas adquieren su masa mediante el mecanismo de Higgs [3], a partir de la ruptura espontanea de la simetria electrodébil:

$$\mathcal{G}_{SM} \rightarrow SU(3)_C \times U(1)_Q \quad (1.2)$$

produciendo los bosones masivos W^\pm y Z^0 . Como consecuencia, es necesario incluir en el lagrangiano un nuevo campo escalar, dando lugar a un nuevo bosón masivo de spin 0, llamado bosón de Higgs. El mismo fue descubierto en el año 2012 por las colaboraciones ATLAS y CMS [4, 5]. La masa del Higgs se midió con un valor de $125,09 \pm 0,21(\text{stat}) \pm 0,11(\text{syst}) \text{ GeV}$ [6]. Así como los bosones de gauge adquieren

Tabla 1.1: Partículas elementales del SM.

	Partículas			Spin	Carga eléctrica
Quarks	$(u, d)_L$	$(c, s)_L$	$(t, b)_L$	$(\frac{1}{2}, \frac{1}{2})$	$(\frac{2}{3}, -\frac{1}{3})$
	u_R	c_R	t_R	$\frac{1}{2}$	$\frac{2}{3}$
	d_R	s_R	b_R	$\frac{1}{2}$	$-\frac{1}{3}$
Leptones	$(\nu_e, e^-)_L$	$(\nu_\mu, \mu^-)_L$	$(\nu_\tau, \tau^-)_L$	$(\frac{1}{2}, \frac{1}{2})$	$(0, -1)$
	e_R^-	μ_R^-	τ_R^-	$\frac{1}{2}$	-1
Bosones de Gauge	g			1	0
	W^\pm, Z			1	$\pm 1, 0$
Bosones escalares	H			0	0

su masa mediante este mecanismo, es posible también generar la masa de los fermiones mediante su interacción con el Higgs, completando de esta forma el espectro de masas del SM. La Tabla 1.1 expone algunas propiedades de las partículas mencionadas.

Como comentario final, el SM tiene 19 parámetros libres: las 9 masas de los fermiones (considerando que los neutrinos tienen masa nula), las 3 constantes de acoplamiento de las interacciones, los 3 ángulos de mezcla de la matriz CKM junto con la fase de la violación CP, el ángulo de vacío de QCD y finalmente la masa del Higgs y su valor de expectación del vacío.

1.1.1. Física mas allá del Modelo Estándar

El SM provee una descripción notablemente exitosa de todos los fenómenos accesibles con los experimentos de altas energías disponibles actualmente. Sin embargo, también se sabe que el SM deja cuestiones sin resolver, tanto desde el punto de vista teórico, como experimental.

Desde el punto de vista teórico, el SM no explica los números cuánticos como la carga eléctrica, el isospin, la hipercarga o el color. Tampoco explica por qué los fermiones izquierdos se agrupan en dobletes y los derechos en singletes, ni por qué hay tres cargas de color, o cuántas generaciones hay. Otro síntoma de incompletitud es la gran cantidad de parámetros libres (19) que deben ajustarse a los datos observados, ya que no resultan de principios teóricos más fundamentales.

Desde el punto de vista experimental, también existen algunos resultados que no pueden acomodarse dentro del SM. Distintos experimentos demostraron que si bien los neutrinos tienen una masa muy pequeña, la misma no es nula. En contraposición con el SM que considera a los mismos no masivos.

De todas formas, es posible escribir un término de masa para los neutrinos en el lagrangiano. El mismo requiere agregar parámetros adicionales a la teoría y además, de la existencia de neutrinos con quiralidad derecha, que aún no fueron observados.

El SM tampoco provee un candidato para la materia oscura. A partir de la observación del movimiento de las galaxias, se sabe que el mismo no se corresponde con la cantidad de materia observada, y es por eso que se propone la existencia de materia indetectable para los instrumentos astronómicos de medición actuales. La materia oscura debería corresponder entonces a partículas masivas, que interactúen solo débilmente y gravitacionalmente.

El triunfo de la teoría electrodébil, parece indicar que todas las interacciones corresponden a distintas manifestaciones de un único campo unificado y que el SM es una teoría efectiva a bajas energías (del orden de los 100 GeV). Incluso ante la ausencia de la gran unificación de las fuerzas electrodébil y fuerte a una escala muy alta de energía, el SM debería ser modificado para incorporar los efectos de la gravedad a la escala de Planck $M_P \simeq 10^{19}$ GeV. En este contexto, es un misterio por qué la relación $M_W/M_P \simeq 10^{-17}$ GeV es tan pequeña, lo que se denomina «problema de jerarquía» [7]. Esto lleva a pensar que los fenómenos de nueva física existen 17 órdenes de magnitud por arriba de la energía explorada en el presente. Asociado a este problema esta el «problema de naturalidad», en el cual la masa del Higgs es muy pequeña comparada con masa de Planck.

1.1.2. Divergencias cuadráticas

Como se mencionó anteriormente, el SM ha tenido un gran éxito en la descripción de los fenómenos conocidos hasta la escala del TeV. Aun así, es clara la necesidad de construir una nueva teoría que solucione los problemas que el SM conlleva. El principal inconveniente es solucionar el «problema de jerarquía», en el cual el cociente de escalas M_W/M_P es muy pequeño. Para ello veamos lo que produce esta diferencia de escalas.

La parte eléctricamente neutra del campo de Higgs del SM es un escalar complejo H con un potencial clásico $V = m_H^2 |H|^2 + \lambda |H|^4$. El SM necesita un valor de expectación de vacío (VEV) para H no nulo, en el mínimo del potencial. Esto ocurre si $\lambda > 0$ y $m_H^2 < 0$, resultando en $\langle H \rangle = \sqrt{-m_H^2/2\lambda}$. Experimentalmente, de las edades de las propiedades de las interacciones débiles, se sabe que el valor de $\langle H \rangle$ es de aproximadamente 174 GeV. El descubrimiento del bosón de Higgs en el 2012 con una masa cercana a 125 GeV implica que, suponiendo que el SM es correcto como una teoría efectiva, $\lambda = 0,126$ y $m_H^2 = -(92,9\text{GeV})^2$.

Por cada partícula a la que se acopla el campo de Higgs, m_H^2 recibe una gran corrección cuántica de los efectos virtuales. Por ejemplo, si el campo de Higgs se acopla a un fermión f con un término en el lagrangiano igual a $-\lambda H \bar{f} f$, el diagrama de Feynman en la Figura (**figura diagrama) genera una

corrección:

$$\Delta m_H^2 = -\frac{|\lambda_f|^2}{8\pi^2} \Lambda_{UV}^2 + \dots \quad (1.3)$$

donde m_f es la masa del fermión y Λ_{UV} es el corte usado para regular la integral en el loop.

Si Λ_{UV} es del orden de M_P , la corrección a m_H^2 es 30 órdenes de magnitud más grande que el valor requerido $\sim (100 \text{ GeV})^2$, produciendo las divergencias cuadráticas asociadas al «problema de naturalidad». Si bien los fermiones y bosones de gauge no tienen este comportamiento cuadrático en las correcciones cuánticas (sus masas son “naturales”), también se ven afectados indirectamente por este efecto, ya que las masas de los mismos dependen de $\langle H \rangle$. De esta forma, todas las masas de SM se ven afectadas por la escala de corte Λ_{UV} .

Una forma de solucionar este problema consiste en considerar la existencia de un escalar complejo S de masa m_S , que se acopla al campo de Higgs con un término $-\lambda|H|^2|S|^2$. El diagrama de Feynman de la figura (**figura diagrama) genera una corrección :

$$\Delta m_H^2 = -\frac{|\lambda_S|^2}{16\pi^2} [\Lambda_{UV}^2 - 2m_S^2 \ln(\Lambda_{UV}^2/m_S) + \dots] \quad (1.4)$$

De esta forma, si existiera un simetría que relacione fermiones y bosones, las contribuciones a las masas de las ecuaciones 1.3 y 1.4 se cancelarían. A esta simetría se la denomina supersimetría (SUSY, por sus siglas en inglés) [8].

1.2. Extensión Supersimétrica del Modelo Estándar

Supersimetría (SUSY, por sus siglas en inglés) [8] es una simetría que relaciona las masas y los acoplamientos de partículas con diferente spin. Una transformación supersimétrica convierte un estado bosónico en uno fermiónico, y viceversa. El operador Q que genera estas transformaciones debe ser un espinor anticonmutativo, con:

$$Q|\text{bosón}\rangle = |\text{fermión}\rangle \quad Q|\text{fermión}\rangle = |\text{bosón}\rangle \quad (1.5)$$

Los espines son intrínsecamente objetos complejos, por lo tanto el conjugado hermítico de Q es también un generador de la simetría. Debido a que Q y Q^\dagger son operadores fermiónicos, llevan momento angular de espín $\frac{1}{2}$, por lo tanto es claro que SUSY debe ser una simetría espacio-temporal.

Los estados de partícula de una teoría supersimétrica son representados en el álgebra de SUSY como supermultipletes. Cada supermultiplete contiene ambos estados, fermión y bosón, que son comúnmente

llamados supercompañeros uno de otro. Los generadores Q y Q^\dagger comutan con los generadores de las transformaciones de gauge, por lo tanto las partículas en un mismo supermultiplete tienen que estar en la misma representación del grupo de gauge, y tener la misma carga eléctrica, isoespín y color. Y como el operador de masa $-P^2$ también conmuta con los generadores y con todos los operadores de rotación y traslación, deberán tener los mismos autovalores de $-P^2$, y entonces la misma masa.

Cada supermultiplete tiene que contener igual número de grados de libertad fermiónico que bosónico ($n_F = n_B$), por lo que existen varias combinaciones posibles. Las dos más importantes para esta teoría son el supermultiplete quiral (o escalar) y el de gauge (o vectorial).

La inclusión de la Supersimetría resuelve varios de los problemas antes mencionados. La simetría cancela las divergencias cuadráticas en la corrección de la masa del Higgs. La corrección de términos de mayor orden requieren de que la masa de la partícula supersimétrica más liviana sea del orden del TeV. Siendo ese el orden de energía en el cual el SM deja de ser válido, y SUSY los sustituye. SUSY también provee un candidato a materia oscura, siendo en la mayoría de los modelos la partícula supersimétrica más liviana (*Lightest Supersymmetric Particle*, LSP). Finalmente, SUSY provee un marco de referencia para una teoría de Gran Unificación y para teorías que incorporan a la gravedad.

1.2.1. Modelo Estándar Supersimétrico Mínimo

En una extensión supersimétrica del SM, cada una de las partículas elementales conocidas está contenida en un supermultiplete quiral o de gauge, y debe tener un supercompañero con espín que difiera en $\frac{1}{2}$. La extensión que requiere la introducción de la mínima cantidad de partículas se conoce como «Modelo Estándar Supersimétrico Mínimo» (MSSM por sus siglas en inglés).

Veamos ahora como se van construyendo los distintos supermultipletes. Como los supermultipletes escalares son los únicos que pueden contener un fermión cuya parte izquierda y derecha transforman de forma diferente, todos los fermiones del SM están agrupados en este tipo de supermultiplete. Los nombres de los compañeros de espín 0 de los quarks o leptones son construidos anteponiendo una “s” (de scalar), y son llamados «squarks» y «sleptones». La parte izquierda y derecha de los quarks y leptones son fermiones de Weyl con diferentes propiedades de transformación de gauge del SM, entonces cada uno debe tener un compañero escalar complejo. Por ejemplo, los supercompañeros de la parte izquierda y derecha del campo de Dirac de los electrones son llamadas \tilde{e}_L y \tilde{e}_R , aunque el subíndice no se refiere a la helicidad de los selectrones (ya que ambos tienen espín 0) sino a la de sus supercompañeros. Lo mismo aplica para las demás leptones y quarks, los neutrinos son simplemente denominados $\tilde{\nu}$ ya que son siempre izquierdos.

El bosón escalar de Higgs debe estar en un supermultiplete quiral ya que tiene espín 0. Dada la naturaleza de los campos quirales introducidos en la implementación de SUSY, el campo escalar de Higgs

Tabla 1.2: Supermultipletes quirales y de *gauge* del MSSM.

Supermultiplete	Bosón	Fermión
gluón, gluino	g	\tilde{g}
W, wino	W^\pm, W^0	$\widetilde{W}^\pm, \widetilde{W}^0$
B, bino	B	\tilde{B}
sleptón, leptón *	$(\tilde{\nu}, \tilde{e})_L$ e_R	$(\nu, e)_L$ e_R
	$(\tilde{u}_L, \tilde{d}_L)$	(u_L, d_L)
squark, quark *	\tilde{u}_R \tilde{d}_R	u_R d_R
Higgs, higgsinos	(H_d^0, H_d^-) (H_u^+, H_u^0)	$(\tilde{H}_d^0, \tilde{H}_d^-)$ $(\tilde{H}_u^+, \tilde{H}_u^0)$

* Junto con las otras dos generaciones.

no es suficiente para dar masa a los fermiones de helicidad izquierda y derecha, por lo que se debe agregar un nuevo campo escalar para compensar. En el SM, el campo de Higgs es un doblete, y de los cuatro grados de libertad solo uno permanece como consecuencia de la ruptura de la simetría electrodébil, resultando en un bosón de Higgs. En el MSSM se necesitan dos dobletes de Higgs, $(H_u = (H_u^+, H_u^0))$ y $(H_d = (H_d^0, H_d^-))$. El escalar neutro que corresponde al bosón de Higgs del SM es una combinación lineal de H_u^0 y H_d^0 . La nomenclatura usual para referirse a los supercompañeros de espín es agregar “-ino” a la partícula del SM, por lo tanto los compañeros fermiónicos de los escalares de Higgs son denominados «higgsinos», y se denotan con \widetilde{H}_u y \widetilde{H}_d .

Los bosones vectoriales del SM tienen que estar en supermultipletes de gauge y sus supercompañeros fermiónicos son llamados «gauginos». Las interacciones de gauge de color de QCD son mediadas por el gluón, cuyo compañero supersimétrico de espín es el «gluino». Los gauginos supercompañeros de los bosones de gauge electrodébiles, luego de mezclarse con los supercompañeros de los bosones de Higgs, dan lugar a los autoestados de masa denominados «charginos» y «neutralinos». En la Tabla 1.2 se puede ver el espectro completo del MSSM.

Cada partículas y su supercompañero debe tener la misma masa, por lo que deberían existir, por ejemplo, fotinos de masa nula y selectrones con 0,511 MeV. Como ninguna de las partículas antes mencionada fue observada experimentalmente, se deduce que SUSY es una simetría que está rota en el estado de vacío elegido por la naturaleza.

El hecho de que sea una simetría rota, impide que se cancelen las divergencias cuadráticas en el

cuadrado de las masas escalares, y eso fue uno de los motivos por el cual se introdujo SUSY. Para poder garantizar que siga ocurriendo esa cancelación, la ruptura de la simetría debe ser suave, y el lagrangiano efectivo del MSSM tiene que escribirse como:

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{\text{SUSY}} + \mathcal{L}_{\text{soft}} \quad (1.6)$$

donde $\mathcal{L}_{\text{SUSY}}$ contiene todas las interacciones de gauge y de Yukawa, y preserva la invarianza supersimétrica.

El lagrangiano que rompe SUSY, $\mathcal{L}_{\text{soft}}$, no está completamente determinado y su forma explícita así como el conjunto de parámetros involucrados dependen del mecanismo particular de ruptura de SUSY. Debido a que este mecanismo es desconocido, se puede suponer un conjunto de términos de ruptura de la forma más general posible, sin indagar en sus orígenes, que se fijan solo pidiendo la invarianza frente $SU(3)_C \times SU(2)_L \times U(1)_Y$, y que sean suaves a fin de mantener la cancelación de las divergencias cuadráticas. Estos términos soft proveen exitosamente las masas de las partículas supersimétricas, a fin de que sean más pesadas que sus correspondientes compañeras del SM, y la ruptura espontánea de la simetría electrodébil requerida a bajas energías necesaria para explicar la generación de las masas de las partículas del SM. Aun así, la diferencia de masa entre supercompañeros no debe ser demasiado grande, ya que se perdería la solución al problema de jerarquía.

Adicionalmente, para evitar problemas con la conservación del número bariónico B y leptónico L , se introduce una nueva simetría denominada paridad-R. Se define como $P_R = (-1)^{3(B-L)+2s}$, donde s es el spin de la partícula. Las partículas supersimétricas tienen $P_R = -1$, mientras que las partículas del SM tienen $P_R = +1$. La conservación de la paridad-R produce que las partículas supersimétricas solo pueden ser producidas en número par en experimentos de colisiones.

El análisis de la referencia [9] muestra que el MSSM posee 124 parámetros independientes. De estos, 18 corresponden a los parámetros del SM, uno corresponde al sector de Higgs (el análogo a la masa del Higgs del SM), y 105 son nuevos parámetros del modelo. Distintos análisis realizados a partir de la toma de datos en el detector ATLAS, obtuvieron límites para las masas de las partículas supersimétricas. La Figura 1.1 muestra los resultados obtenidos.

1.3. Colisión pp

El LHC es un colisionador de protones, por lo tanto para comprender los procesos que ocurren en el mismo, es necesario entender la estructura del protón. Su composición se puede describir mediante la cromodinámica cuántica (QCD) [10], que explica las interacciones entre partículas que poseen carga de color: quarks y gluones. Los mediadores de la interacción, los gluones, pueden interactuar consigo mismo, lo que produce que la fuerza dependa de la distancia entre las cargas. De esta forma, la constante

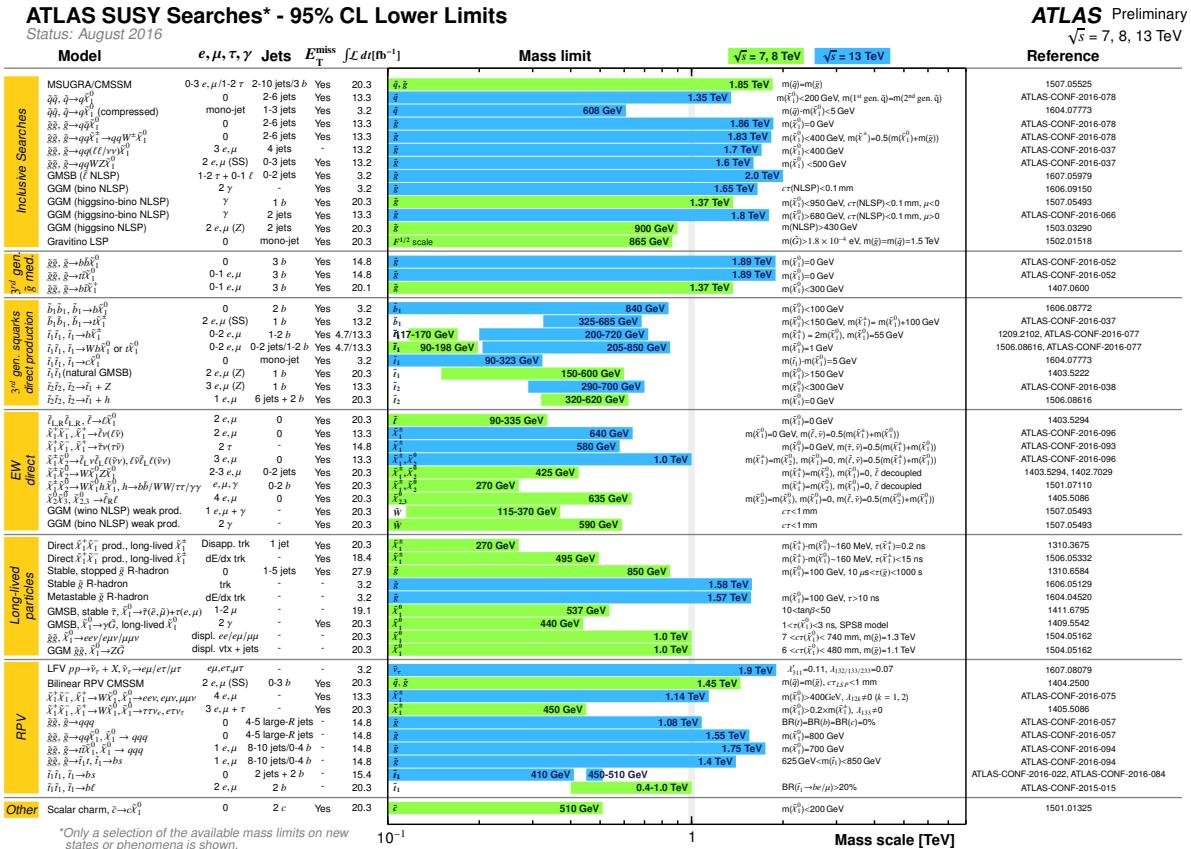


Figura 1.1: Resumen de los límites de exclusión en la masa de las partículas supersimétricas por distintos análisis realizados en ATLAS.

de acoplamiento de la fuerza, aumenta a grandes distancias (o bajas energías) y disminuye para distancias menores (altas energías). Es por este motivo que los cálculos perturbativos solo se pueden efectuar a altas energías. Otra característica de la interacción es el confinamiento, es decir, que las partículas con color no puedan existir libremente. Solo estados de color neutro de múltiples partículas de color pueden ser observados en la naturaleza viajando distancias macroscópicas.

El proton es un barión, constituido por dos quarks u y un quark d , cada uno con una carga de color tal que deje al protón en un estado neutro. Estos tres quarks son llamados quarks de valencia del protón, y están rodeados por un mar de gluones y pares de quark-antiquark que surgen de fluctuaciones cuánticas. A altas energías la colisión entre protones se puede considerar como una colisión entre dos de sus constituyentes, aplicando el «modelo de partones». Este modelo fue introducido por Feynman [11] y Bjorken [12] a fines de los años 60, para interpretar los resultados de los experimentos de dispersión inelástica profunda (DIS) electrón-nucleón en SLAC. Los quarks de valencia y los quarks y antiquarks del mar junto con los gluones son llamados «partones» del protón. Cada partón lleva solo una fracción del momento y la energía del protón. Para la medición de una sección eficaz de dispersión fuerte que involucre

quarks y gluones en el estado inicial, es necesario conocer el momento de las partículas incidentes. Como los partones solo llevan una fracción del momento del protón, y están en interacción permanente entre ellos, el momento es desconocido, por lo que la escala de energía de las colisiones varía. Además, como se mencionó, los quarks (q) y gluones (g) salientes no pueden observarse directamente debido al confinamiento, pero son observados en el detector como jets. Entonces no es posible medir una sección eficaz partónica como $\sigma(qg \rightarrow qg)$, pero se puede hacer una medida inclusiva, como la sección eficaz hadrónica $\sigma(pp \rightarrow jj)$ con dos jets en el estado final. En teoría de perturbaciones, para pasar desde la sección eficaz partónica a la sección eficaz hadrónica es necesario conocer la probabilidad de que un partón de tipo n sea encontrado con una fracción de momento x , es decir, las funciones de distribución partónica (PDF). Estas funciones son determinadas a partir de datos obtenidos de los propios experimentos de altas energías, ya que no pueden determinarse a partir de la teoría.

Esta conexión entre los hadrones observables y el nivel partónico es posible gracias al concepto de «factorización», que permite una separación sistemática entre las interacciones de corta distancia (de los partones) y las interacciones de larga distancia (responsables del confinamiento de color y la formación de hadrones). El teorema de factorización [13] establece que la sección eficaz de producción de cualquier proceso de QCD del tipo $A + B \rightarrow X$, siendo a_i (b_j) los constituyentes del hadrón inicial $A(B)$, puede ser expresada como:

$$\sigma_{AB \rightarrow X} = \sum_{ij} \int dx_{a_i} dx_{b_j} f_{A/a_i}(x_{a_i}, \mu_F^2) f_{B/b_j}(x_{b_j}, \mu_F^2) \sigma_{a_i b_j}(\mu_F^2, \mu_R^2) \quad (1.7)$$

donde x_i (x_j) es la fracción del momento del hadrón $A(B)$ que lleva el partón a_i (b_j) y $\sigma_{a_i b_j \rightarrow X}$ es la sección eficaz de la interacción a nivel partónico, calculada a un dado orden de perturbaciones y una escala de renormalización μ_R . La escala de renormalización es introducida para absorber las divergencias ultravioletas que aparecen en los cálculos perturbativos más allá del primer orden. Las funciones $f_{A/a_i}(x_{a_i}, \mu_F^2)$ son las PDF, que representan la probabilidad de encontrar un partón de tipo n en el hadrón h con una fracción de momento x_n , dada una escala de factorización μ_F . Esta escala es un parámetro arbitrario introducido para tratar singularidades que aparecen en el régimen no perturbativo. Estas divergencias son absorbidas, en forma similar a la renormalización, dentro de las funciones de distribución partónicas a la escala μ_F .

A modo de ejemplo, en la Figura 1.2, se muestra el buen acuerdo entre la sección eficaz de algunos procesos del SM medidas por ATLAS y las predicciones teóricas. Las observaciones experimentales realizadas en LHC resultan compatibles con el SM a un nivel de muy alta precisión.

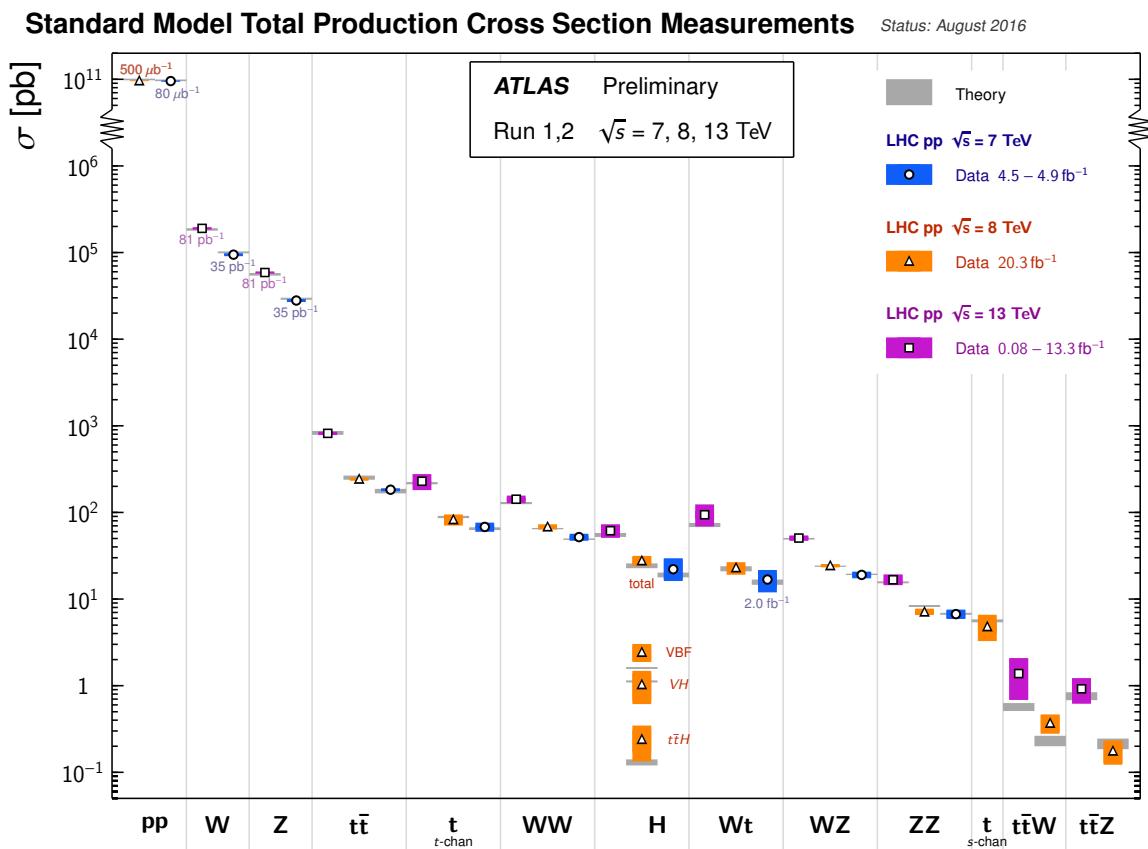


Figura 1.2: Resumen de las distintas medidas de sección eficaz de producción de procesos del SM, comparadas con sus valores teóricos esperados.

Capítulo 2

El LHC y el detector ATLAS

El Gran Colisionador de Hadrones (*Large Hadron Colider* (LHC)) [14] es el acelerador de hadrones del Centro Europeo para la Investigación Nuclear (CERN), ubicado en la frontera entre Francia y Suiza. Posee una longitud de 27 km y fue construido en el mismo túnel en el que funcionaba el acelerador e^+e^- LEP (entre 1989 y 2000) [15], a una profundidad variable entre 50 y 174 m de la superficie.

El LHC está diseñado para colisionar protones (e iones pesados) a una energía de centro de masa de $\sqrt{s} = 14$ TeV. Para ello el CERN posee un complejo de aceleradores que, en sucesivas etapas, incrementan la energía de los protones (Figura 2.1). El último de los aceleradores es el LHC, donde los protones circulan en direcciones opuestas por cavidades de ultra alto vacío a una presión de 10^{-10} torr. El mismo cuenta con 1232 dipolos magnéticos superconductores enfriados a 1,9 K, que generan un campo magnético de 8,4 T, lo que permite mantener en su órbita circular a los protones. Los dipolos están equipados con sextupolos, octupolos y decapolos, que permiten corregir las pequeñas imperfecciones del campo magnético en las extremidades de los dipolos. Para aumentar la probabilidad de colisión, existe un sistema de focalización de los haces en las proximidades de los detectores, que estrecha el camino que recorren los protones. El mismo consiste de 392 cuadrupolos magnéticos que generan campos magnéticos de 6,8 T.

El diseño del LHC contempla trenes de 2808 paquetes de $\sim 10^{11}$ protones cada uno, espaciados temporalmente en 25 ns. Para caracterizar el funcionamiento del acelerador, se utiliza una variable denominada luminosidad instantánea. Se define como el número de partículas por unidad de tiempo y unidad de área:

$$\mathcal{L} = f_{rev} n_b \frac{N_1 N_2}{A} \quad (2.1)$$

donde f_{rev} es la frecuencia de revolución (~ 11 kHz), n_b es el número de *bunches* (paquetes de protones) por haz, N_i es el número de partículas en cada *bunch* y A es la sección efectiva del haz, que puede expresarse en término de los parámetros del acelerador como:

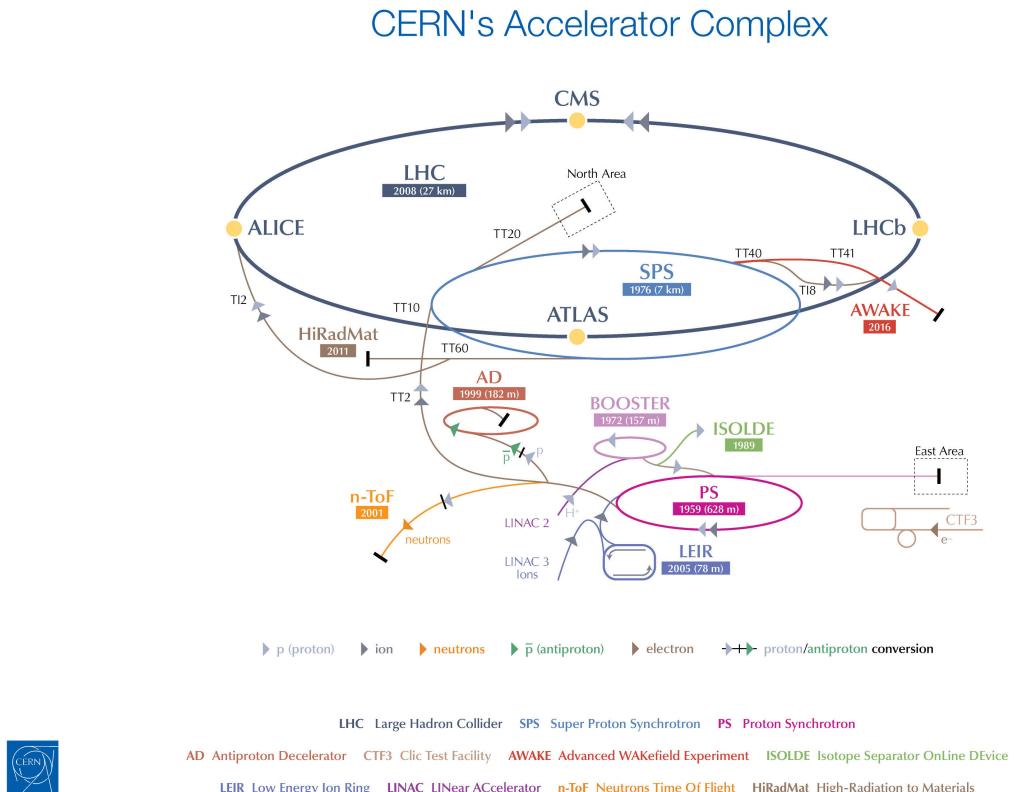


Figura 2.1: Complejo de aceleradores del CERN, incluyendo al LHC y a la serie de aceleradores utilizados para proveer de protones al LHC. También pueden verse los diferentes experimentos ubicados en distintos puntos del acelerador.

$$A = \frac{4\pi\epsilon_n\beta^*}{\gamma F} \quad (2.2)$$

donde ϵ_n es la emitancia transversal normalizada (la dispersión transversal media de las partículas del haz en el espacio de coordenadas e impulsos), β^* es la función de amplitud en el punto de interacción, relacionada al poder de focalización de los cuadrupolos), γ es el factor relativista de Lorentz y F es un factor de reducción geométrico, debido al ángulo de cruce de los haces en el punto de interacción.

El LHC funciona desde 2009, pero entre 2013 y 2014 no estuvo operativo debido a que se le hicieron remodelaciones para mejorar su desempeño. En el 2015 volvió a funcionar (Run 2), alcanzando una energía por haz de 6,6 TeV (13 TeV) y una luminosidad de $1,4 \cdot 10^{34} \text{ cm}^{-2}\text{s}^{-1}$.

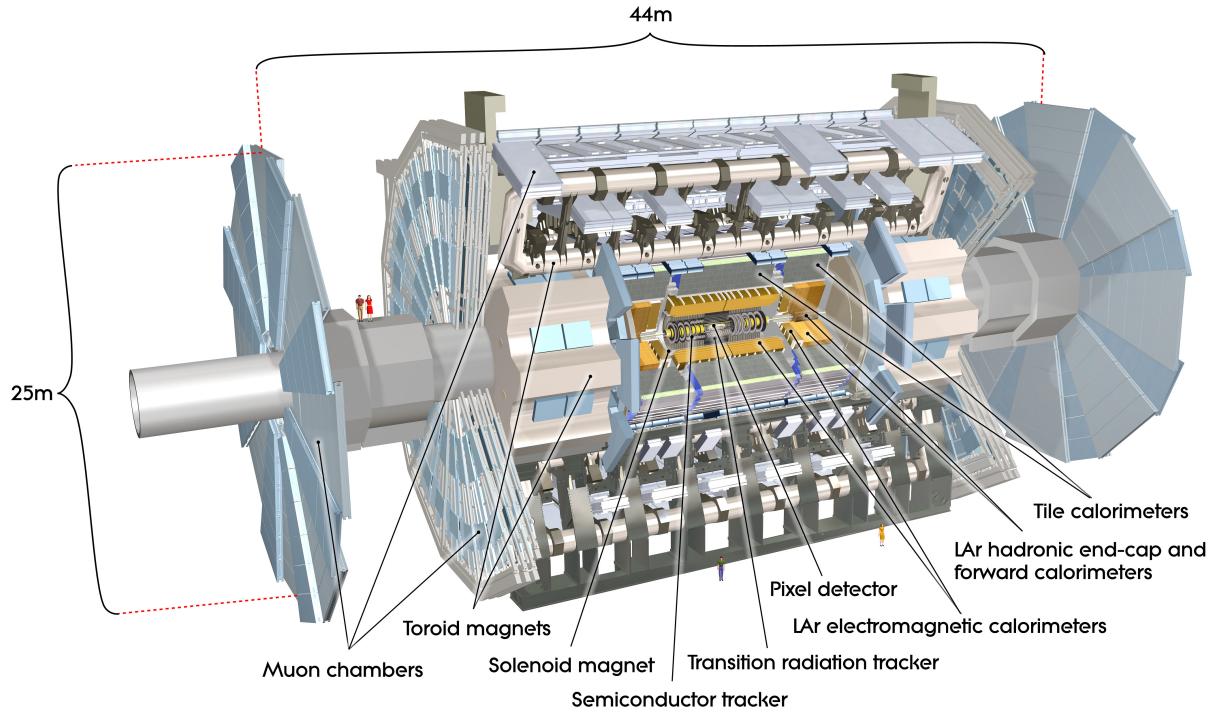


Figura 2.2: Esquema general del detector de ATLAS.

2.1. El detector ATLAS

ATLAS (*A Toroidal LHC AparatuS*) [16] es uno de los experimentos multipropósito del LHC, diseñado para estudiar las colisiones protón-protón a altas energías provistas por el LHC.

El esquema del detector se puede observar en la Figura 2.2. Tiene una simetría aproximadamente cilíndrica, y está compuesto de distintos subdetectores, que cumplen diversas funciones en la identificación de las partículas producidas durante las colisiones (ver Figura 2.3). En la zona más próxima al haz se encuentra detector interno de trazas (ID), compuesto del Insertable B-Layer (IBL), un detector de píxeles, un detector de bandas de silicio (SCT) y un detector de radiación de transición (TRT). Envuelviendo el ID se encuentra un solenoide superconductor que genera un campo magnético de 2 T, el cual curva la trayectoria de las partículas cargadas para así medir su impulso.

A continuación se ubica el sistema de calorímetros: el calorímetro electromagnético (ECAL) que mide la energía depositada por fotones y electrones, y el calorímetro hadrónico (HCAL) para medir la energía de los jets y hadrones.

Finalmente, se encuentra el espectrómetro de muones (MS), que le da a ATLAS un tamaño total de 45 m de largo y 25 m de alto. Intercalado con este, se encuentra un sistema de imanes toroidales, que

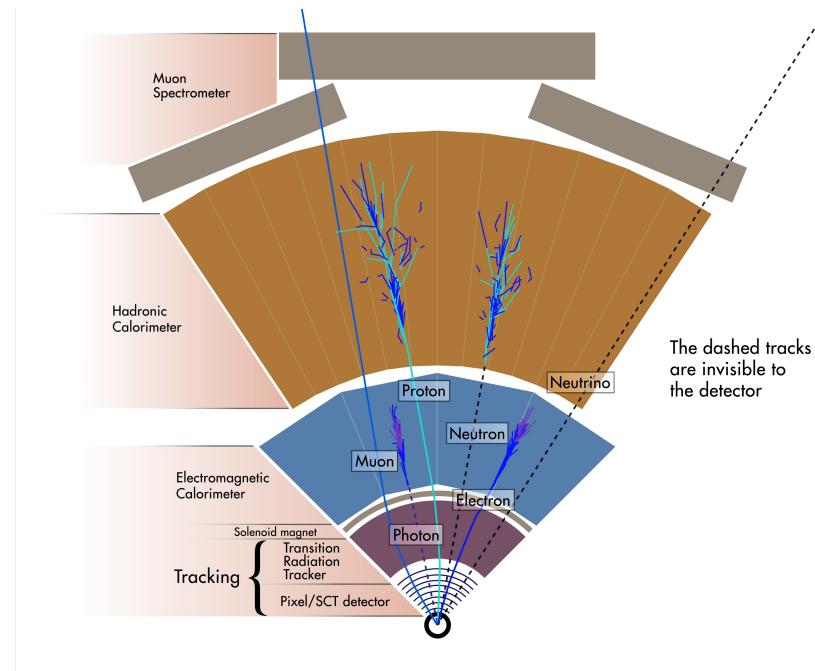


Figura 2.3: Esquema del corte transversal del detector de ATLAS, ilustrando los distintos subdetectores y el pasaje de los distintos tipos de partículas.

generan un campo magnético de 4 T para curvar la trayectoria de los muones hacia el final del detector.

El detector ATLAS se divide geométricamente en dos regiones, la parte central denominada *barrel* y la región extrema *endcap*. En la región *barrel* los detectores se ubican en forma de cilindros concéntricos alrededor del eje del haz, mientras en la región *endcap* se disponen como discos perpendiculares a la dirección del haz.

2.2. Sistema de coordenadas

El sistema de coordenadas de ATLAS corresponde a un sistema cartesiano, cuyo origen coincide con el punto de interacción nominal. El eje z corresponde al eje del haz, el eje x se define desde el punto de interacción hacia el centro del LHC, y el eje y se define apuntando hacia arriba.

Es conveniente además definir un sistema de coordenadas cilíndricas. Donde el radio R representa la distancia perpendicular al haz. El ángulo azimutal ϕ es medido alrededor del eje del haz, y el ángulo θ se mide con respecto al eje del haz.

Una cantidad muy importante utilizada en física de altas energías es la llamada rapidez:

$$w = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{E + p_z}{E - p_z} \right) \quad (2.3)$$

donde E es la energía total de la partícula y p_z es la componente longitudinal de su impulso. En el límite de altas energías esta cantidad se aproxima (en forma exacta para partículas no masivas) por la llamada pseudorapidez, η , relacionada con el ángulo polar θ como:

$$\eta = -\ln \tan \left(\frac{\theta}{2} \right) \quad (2.4)$$

La razón detrás de esta transformación de coordenadas es el hecho que la multiplicidad de partículas producidas es aproximadamente constante como función de η , y que la diferencia de pseudorapidez entre dos partículas es invariante frente a transformaciones de Lorentz a lo largo de la dirección del haz.

En el caso de colisiones hadrónicas, la fracción del impulso del protón adquirida por cada uno de las partones interactuantes es desconocida. Parte de este impulso es transferido en la interacción dura, mientras cierta fracción remanente escapa el detector a lo largo del haz. Así, no es posible reconstruir el movimiento longitudinal del centro de masa en la interacción, y aplicar leyes de conservación sobre la cinemática de cada evento. Sin embargo, dado que los protones inciden a lo largo de la dirección del haz, y asumiendo que el momento transverso de los partones es nulo, el impulso total transverso se conserva durante la colisión. Por esta razón, solo las componentes transversales son utilizadas en la descripción de la cinemática del evento, por ejemplo p_T ($= p \sin \theta$). En términos de la pseudorapidez, se define la energía transversa ($E_T = E \sin \theta$) de una partícula como:

$$E_T = \frac{E}{\cosh \eta} \quad (2.5)$$

donde E es su energía total.

2.3. Los subdetectores de ATLAS

2.3.1. El detector interno

El detector interno (Figura 2.4) es el más próximo al haz y combina detectores de muy alta resolución con detectores continuos de trazas. Está contenido dentro del solenoide que provee un campo magnético de 2 T. Los distintos detectores que lo componen se describen a continuación. Se puede ver un corte transversal de los mismos en la Figura 2.5.

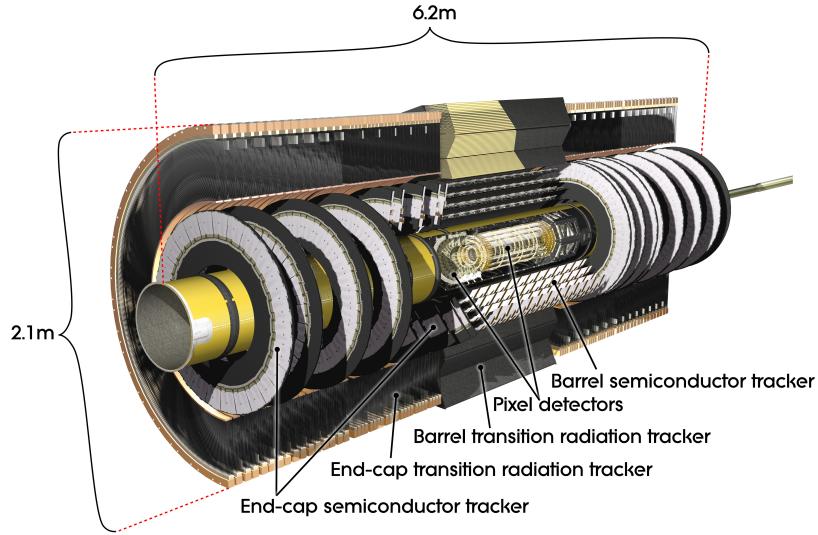


Figura 2.4: Esquema general del detector interno de ATLAS.

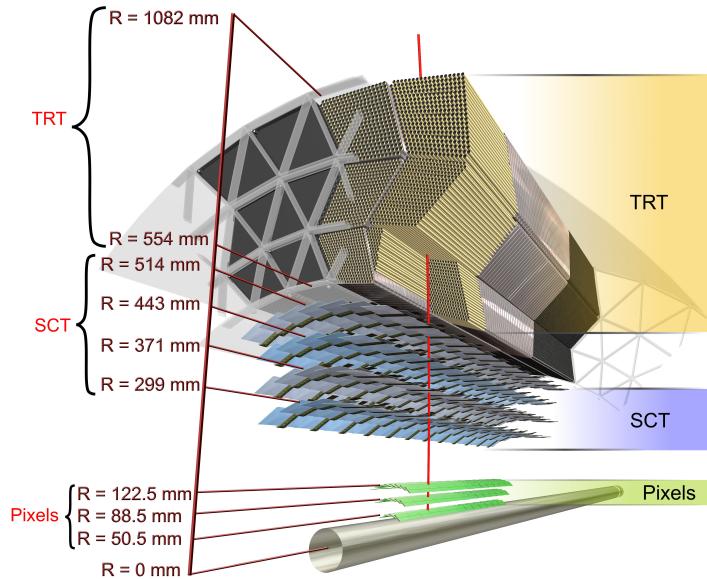


Figura 2.5: Esquema del detector interno mostrando la traza de una partícula cargada de $p_T = 10 \text{ GeV}$ atravesándolo. La trayectoria atraviesa el tubo del haz de berilio, las tres capas del detector de píxeles de silicio, las cuatro capas dobles del SCT, y aproximadamente 36 tubos contenidos en los módulos del TRT.

Insertable B-Layer

*** PUEDE IR AL FINAL?

Luego del Run 1 la luminosidad del LHC aumentó notablemente, lo que podía significar un daño por radiación en los detectores internos. En vez de reemplazar las partes del detector de píxeles que podían ser dañadas, se decidió colocar una capa insertable entre el detector de píxeles y el tubo?. El objetivo principal del mismo es evitar la pérdida de eficiencia en la identificación del decaimiento de bottom quarks.

El IBL está compuesto de chips de rápida lectura y con sensores de silicio, que detectan el paso de partículas cargadas mediante la deposición de carga inducida. El tamaño de los píxeles es de $50\text{ }\mu\text{m}$, 5 veces menor que en el detector de píxeles. La distancia entre el IBL y el tubo es de 0,2 mm, y entre el IBL y el detector de píxeles es de 1,9 mm.

Detector de píxeles

El detector de píxeles fue construido para medir la posición de las trazas de partículas cargadas con la más alta precisión posible y es de vital importancia para la reconstrucción de los vértices primarios y secundarios. En la región *barrel* el detector se compone de tres capas cilíndricas, mientras que la *endcap* de tres discos. La capa más interna, denominada *B-Layer*, se encuentra a 50,5 mm del punto de interacción. El principio de detección para partículas cargadas es la medida de la deposición de la carga inducida en una capa de silicio por ionización. El sistema contiene un total de 80,4 millones de sensores, cada uno con una resolución intrínseca de entre $12\text{ }\mu\text{m}$ y $110\text{ }\mu\text{m}$.

Detector Semiconductor de Trazas (SCT)

Se encuentra por fuera del detector de píxeles y está diseñado para medir las trazas con alta precisión en la zona intermedia del detector. A diferencia del detector de píxeles, estos sensores de silicio están segmentados en micro bandas, dada la mas baja multiplicidad de partículas. La resolución varía entre $16\mu\text{m}$ y $580\mu\text{m}$. En la región *barrel* los módulos de SCT están dispuestos en 4 capas concéntricas, mientras que en la región *endcap* consiste en 9 discos transversales al eje del haz.

Detector de Radiación de Transición (TRT)

Es el detector más externo del ID y está diseñado, no solo para detectar partículas cargadas, sino también para distinguir entre partículas pesadas y livianas. El TRT se compone de tubos detectores de 4 mm diámetro, con un gas que ioniza al ser atravesado por partículas cargadas. Los electrones producidos

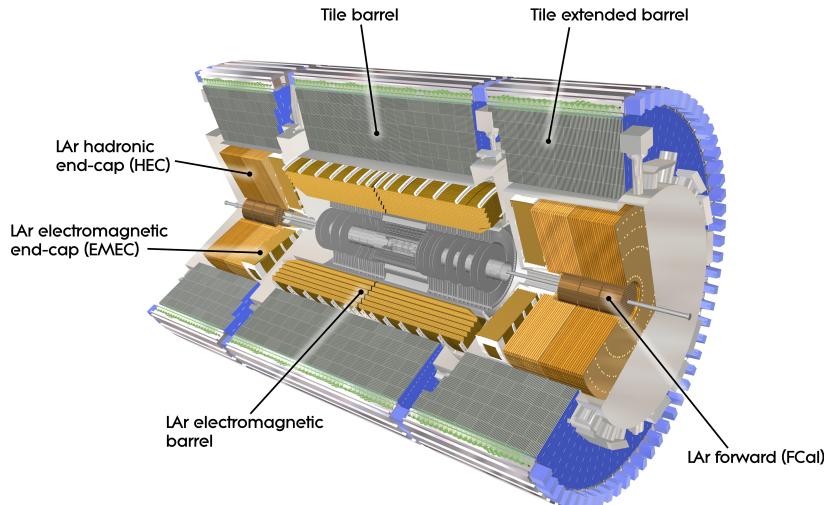


Figura 2.6: Sistema de calorímetros del detector ATLAS.

son colectados por una ánodo, y el tiempo de deriva es una medida de la distancia a la traza del mismo. Además, los tubos están rodeados de fibras de polipropileno con un índice de refracción diferente, por lo que las partículas que atraviesan el detector emiten radiación con una intensidad proporcional a $\gamma = E/m$. De esta forma, el TRT permite distinguir partículas cargadas pesadas (π^\pm) de aquellas más livianas (e^\pm). La región *barrel* contiene 50000 tubos paralelos al eje del haz y la región *endcap* 420000 tubos orientados radialmente. Su resolución es de 0,17 mm.

2.3.2. Calorímetros

El sistema de calorímetros de ATLAS está diseñado para medir la energía y la posición de las partículas, mediante la absorción de la energía depositada por las cascadas de partículas secundarias que estas generan en el material del mismo. Además, permite discriminar electrones y fotones de jets, medir el desbalance de energía transversa y la selección online de eventos potencialmente interesantes (*trigger*). Este sistema incluye un calorímetro electromagnético (ECAL) y otro hadrónico (HCAL), como muestra la Figura 2.6.

Calorímetro electromagnético (ECAL)

El ECAL es un calorímetro de muestreo inhomogéneo no compensado, que utiliza plomo como material absorbente. Las partículas incidentes interactúan con este material, creando una lluvia de partículas cargadas y neutras. Las partículas cargadas ionizan el medio activo (LAr) colocado entre las placas de plomo, donde los electrones liberados son colectados en un electrodo central de kaptón/Cu hacia donde derivan por acción del campo eléctrico aplicado. La señal total en el medio activo es así proporcional a

la energía total real de la partícula incidente.

El ECAL se divide en una parte central (*barrel*) y dos *endcaps* a cada lado. En la región de transición entre el *barrel* y el *endcap* se encuentra una zona no instrumentada, por donde se conecta el detector. Esta región denominada *crack*, está comprendida entre $1,37 < |\eta| < 1,52$. Es por este motivo que la mayoría de los análisis se requiere que los candidatos a fotones/electrones estén fuera de la región *crack*.

Calorímetro hadrónico (HCAL)

El HCAL es un conjunto de calorímetros que rodean al ECAL. El primero de los calorímetros se denomina *Tile Calorimeter*, es un calorímetro de muestreo que utiliza acero como material absorbente y tejas centelladoras plásticas como material activo. En la región *endcap* se encuentra un calorímetro hadrónico de muestreo (HEC) con placas de cobre como absorbente y argón líquido como material activo, que consiste en dos ruedas, una atrás de la otra. Finalmente se encuentra el Forward Calorimeter (FCAL), un calorímetro de muestreo que extiende la cobertura del sistema a $|\eta| < 4,9$.

El calorímetro hadrónico cubre el rango $|\eta| < 4,9$ usando diferentes materiales. La parte del *barrel* de este sistema utiliza acero como absorbente y tejas centelladoras como material activo. Las tejas están ubicadas radialmente y apiladas en profundidad. En la región de *endcaps*, el calorímetro hadrónico se compone de dos ruedas perpendiculares al tubo del haz, hechas con placas de cobre y tungsteno como material absorbente y argón líquido como material activo. Estos detectores extienden la aceptancia del calorímetro de ATLAS hasta cubrir prácticamente la totalidad de ángulo sólido del punto de colisión.

2.3.3. Espectrómetro de muones (MS)

Los muones de alto p_T generados en el punto de interacción tienen un altísimo poder de penetración y son poco interactuantes. Por ello el espectrómetro de muones se encuentra situado en la parte más exterior del detector ATLAS, siendo los muones las únicas partículas que llegan a él. Se encuentra alrededor del sistema de imanes de toroides, y está diseñado para obtener mediciones de alta precisión de la posición e impulso de los muones, y para la rápida identificación para el sistema de *trigger*. Este es el subdetector más grande y el que le da a ATLAS su tamaño característico.

El MS se compone de diferentes tipos de cámaras de detección de muones (ver Figura 2.7). Las *Monitored Drift Tubes* (MDTs) son responsables de la mayoría de las medidas de precisión. Funcionan de forma similar al TRT, con tubos llenos de un gas que ioniza y un ánodo central que recoge los electrones producidos, y el tiempo de deriva se asocia con la distancia a la traza. En la región *endcap* se encuentran las *Cathode Strip Chambers* (CSCs) que poseen alta resolución espacio-temporal. Estas cámaras funcionan midiendo la carga depositada en un ánodo, producto de la cascada de electrones creados cerca del mismo. Las *Resistive Plate Chamber* (RPCs) proveen una estimación rápida del momento de los muones al

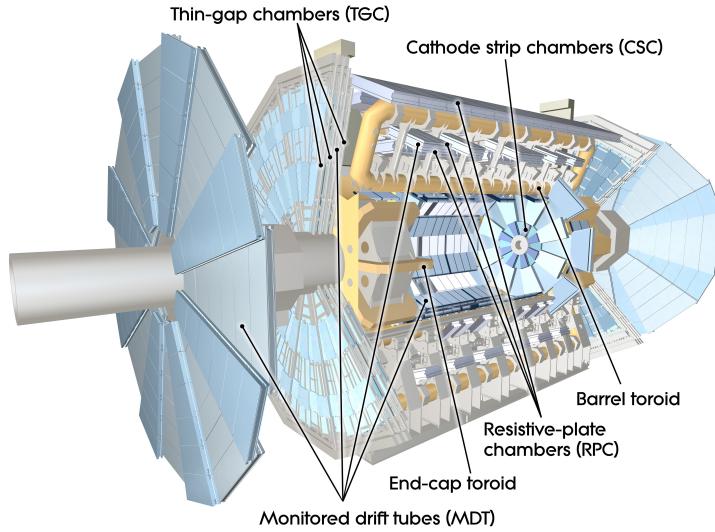


Figura 2.7: Espectrómetro de muones del detector ATLAS.

primer nivel del *trigger*. Las RPCs miden la descarga ocasionada entre dos placas resistivas paralelas sometidas a una alta diferencia de potencial, tras la ionización del volumen de gas interno causada por el paso de muones energéticos. Finalmente se encuentran las *Thin Gap Chambers* (TGCs), similares en funcionamiento a las CSCs. Se encuentran en la región *endcap* y proveen información al sistema de *trigger* en esta región.

2.4. Sistema de *trigger*

El diseño del LHC permite tener una frecuencia de cruces de haces de 40 MHz y alrededor de 23 interacciones por cruce, lo que da una tasa de interacción protón-protón del orden del GHz. Debido a que el almacenamiento y el poder de cómputo de los datos recolectados son limitados, y considerando que no todos los eventos son de interés, es necesario reducir el flujo de datos incidentes a una frecuencia de ~ 400 Hz [17]. El sistema de trigger, es el encargado de filtrar los eventos que son de interés, para su posterior análisis.

El sistema de trigger de ATLAS consiste en una selección de eventos basada en tres niveles: Level 1 (L1), Level 2 (L2) y el *Event Filter* (EF), siendo los dos últimos los que conforman el *High Level Trigger* (HLT). Cada nivel permite analizar los eventos con mayor detalle, aumentando la precisión de los criterios de selección y la complejidad de los algoritmos utilizados.

El primer nivel de trigger se encarga de la selección inicial, reduciendo la frecuencia de eventos que pasan al siguiente nivel a ~ 75 kHz. Debido al tamaño limitado de las memorias temporales donde se guardan los datos de cada subdetector y al considerable tiempo de vuelo de las partículas hasta el

espectrómetro de muones, la decisión debe tomarse en una escala de tiempo muy limitada ($2,5\ \mu\text{s}$). El L1 está basado en hardware y selecciona objetos de alto p_T construidos a partir de la información de varios subdetectores. Ciertas celdas del ECAL y el HCAL se utilizan para enviar señales al L1 con información de los objetos. La posición de cada objeto encontrado define una «región de interés» (RoI) en un evento potencialmente interesante, que se extiende como un cono desde el punto de interacción a lo largo del detector. Lo mismo en el detector de muones, que tiene diferentes cámaras que permiten obtener una estimación rápida del p_T de los muones. El diseño del L1 le permite tener una aceptancia en el rango de $|\eta| < 2,5$ para electrones, fotones, muones y taus; hasta $|\eta| < 3,2$ para jets y $|\eta| < 4,9$ para el cálculo de la energía transversa perdida.

El segundo nivel del trigger (L2) se centra únicamente en las RoIs donde el L1 encontró actividad, combinando información de todos los subdetectores dentro de cada una ($\sim 2\%$ de la cobertura total del detector). El L2 consiste de una serie de algoritmos de reconstrucción y selección especializados, diseñados para reducir la frecuencia de eventos hasta aproximadamente 1 kHz. Estos algoritmos están implementados en *clusters* de procesamiento dedicados que analizan cada evento dentro de un tiempo de latencia medio de ~ 40 ms. El menor flujo de información en este nivel del trigger permite calcular las variables calorimétricas con mayor precisión y hacer uso de la información de las trazas重建, haciendo posible la distinción entre fotones y electrones, y el rechazo de fondo proveniente en su mayoría de jets.

La última etapa de la selección del trigger se lleva a cabo en el *Event Filter*, que reduce la frecuencia de eventos a ~ 400 Hz. En este nivel se tiene acceso a toda la información del evento en los distintos subdetectores de ATLAS, con la máxima granularidad e incluyendo detalles sobre la calibración de energía de los calorímetros, la alineación de los subdetectores y el mapa de campo magnético. El tiempo de latencia relativamente largo disponible para tomar la decisión final sobre el evento (~ 4 s) permite la reconstrucción completa del mismo, y el refinamiento de las variables y criterios de selección al nivel de aquellos implementados en el análisis *offline*. Los eventos aceptados por el EF son finalmente grabados a disco y distribuidos, accesibles *offline* para todos los análisis subsecuentes.

Para cada ítem del trigger se puede asignar además un factor de escala o prescale (PS), que define la frecuencia con la que un dado ítem es evaluado por el trigger (es decir solo en uno de cada PS eventos). Se habla de una cadena de *trigger unprescaled* si su factor de escala es PS = 1 en cada nivel, es decir, es evaluada en todos los eventos. La asignación de estos factores se hace incluso dinámicamente durante una toma de datos, para tener en cuenta el descenso de la luminosidad instantánea con el tiempo y mantener la tasa de procesamiento aproximadamente constante.

2.5. Modelo computacional y distribución de datos

El modelo computacional de ATLAS está diseñado para permitir a todos los miembros de la colaboración un acceso ágil, directo y distribuido a la gran cantidad de datos colectados por el detector ($\sim \text{PB/año}$). El modelo se basa en la tecnología GRID, compartiendo el poder de procesamiento y la capacidad de almacenamiento disponibles en distintos centros de cómputo asociados alrededor del mundo.

El software de ATLAS se desarrolla dentro un entorno C++ común llamado ATHENA [18–20], en el que se realiza todo el procesamiento de datos. Los eventos aceptados por el trigger deben ser procesados para reducir su tamaño y ser utilizados para los análisis *offline*. A la salida del EF, los eventos son almacenados como *Raw Data Objects* (RDOs). Luego de aplicar los algoritmos de reconstrucción y calibración, las colecciones de los distintos objetos físicos obtenidas son almacenadas en formato ESD (*Event Summary Data*) y AOD (*Analysis Object Data*), una versión reducida del primero ($\sim 100 \text{ kB/evento}$). A partir de las ESDs/AODs, se ha definido un formato de datos significativamente más pequeño (10-15 kB/evento) conocido como xAOD, sobre el que se realiza el análisis final. Las xAOD son archivos («ntuples»), accesibles vía el entorno de análisis de datos ROOT [21], que contienen un conjunto de variables para diferentes objetos físicos, según las necesidades de cada grupo de análisis dentro de ATLAS.

Capítulo 3

Reconstrucción e identificación de objetos físicos

En el presente capítulo se describe la reconstrucción e identificación de electrones y fotones ya que son los objetos físicos principales utilizados en los estudios de esta Tesis. La reconstrucción de fotones y electrones en ATLAS se basa en las deposiciones locales de energía halladas en el ECAL, y la distinción entre unos y otros se realiza mediante la información de las trazas reconstruidas en el ID. A su vez se aplican una serie de criterios de identificación y aislamiento, que permiten discriminarlos de falsos candidatos, o de procesos secundarios que los producen.

3.1. Reconstrucción de electrones y fotones

La reconstrucción de fotones y electrones en ATLAS se basa en un algoritmo de clusterización [22] que busca deposiciones locales de energía en el calorímetro dentro de una ventana rectangular en el espacio (η , ϕ) de tamaño fijo (*Sliding Window clusterization*, SW). La posición de la ventana se justa maximizando la energía transversa de todas las celdas contenidas. El tamaño óptimo de la ventana depende del tipo de partícula (más ancha para los electrones) a reconstruir y de la región del calorímetro (mas ancha en la región endcap).

Aquellos *clusters* electromagnéticos asociados con una traza reconstruida con $p_T > 0,5 \text{ GeV}$, son clasificados como electrones. La definición para fotones es un poco más complicada ya que estos pueden convertir en un par e^+e^- en el sector anterior al calorímetro. Los fotones convertidos están caracterizados por la presencia de al menos una traza asociada proveniente de un vértice reconstruido en el ID. La probabilidad de conversión varía entre un 40 % y un 80 % dependiendo de η , aunque solo aquellas que

ocurren antes del TRT son eficientemente reconstruidas.

Si no hay ninguna traza asociada a un dado *cluster*, este es clasificado como un fotón no convertido. Aquellos *clusters* asociados con trazas, que provienen de un vértice reconstruido en el ID, es clasificado como un fotón convertido. Además, para incrementar la eficiencia de reconstrucción de estos últimos, se consideran también aquellos casos donde solo una traza fue reconstruida, siempre que esta no posea ningún impacto en el B-Layer.

3.2. Identificación de electrones y fotones

La identificación de fotones y electrones se lleva a cabo mediante una serie de cortes rectangulares en un conjunto de variables que describen la forma y la estructura de las lluvias electromagnéticas según se propagan en el detector. Estas variables incluyen información de los calorímetros y, para el caso de electrones o fotones convertidos, del detector de trazas.

Para los electrones se definen tres conjuntos de cortes dependiendo de la rigurosidad de los mismos: *loose*, *medium*, *tight*. Para los fotones solo se utiliza *loose* y *tihgt*. Los cortes de cada conjunto han sido optimizados para asegurar una alta eficiencia de identificación de electrones/fotones aislados y de rechazo de fondo.

La definición de las variables que definen a los cortes se detallan a continuación. La definición de los cortes se muestra en la Tabla 3.1.

■ Fuga hadrónica

Es la energía transversa depositada en el calorímetro hadrónico, normalizada a la energía transversa del cluster electromagnético.

$$R_{\text{had}_{(1)}} = \frac{E_T^{\text{had}}}{E_T} \quad (3.1)$$

En la región de transición barrel-endcap del HCAL, se utiliza el depósito de energía en todo el calorímetro hadrónico para minimizar los efectos de la degradación de resolución (R_{had}). En el resto del detector, se mide sólo la energía hadrónica depositada en la primera capa del HCAL ($R_{\text{had}_{(1)}}$).

■ Perfil lateral de energía en η

$$R_\eta = \frac{E_{3 \times 7}^{S2}}{E_{7 \times 7}^{S2}} \quad (3.2)$$

donde $E_{i \times j}^{S2}$ es la suma de las celdas en la segunda capa del calorímetro electromagnético contenidas en una ventana $i \times j$.

- Perfil lateral de energía en ϕ

$$R_\phi = \frac{E_{3 \times 3}^{S2}}{E_{3 \times 7}^{S2}} \quad (3.3)$$

donde $E_{i \times j}^{S2}$ es la suma de las celdas en la segunda capa del calorímetro electromagnético contenidas en una ventana $i \times j$.

- RMS del perfil lateral de energía en η

$$w_{\eta_2} = \sqrt{\frac{\sum E_i \eta_i^2}{\sum E_i} - \left(\frac{\sum E_i \eta_i}{\sum E_i} \right)^2} \quad (3.4)$$

mide el ancho lateral de las lluvias electromagnéticas, donde E_i es la energía de la i -ésima celda del calorímetro electromagnético contenida en una ventana de 3×5 celdas en $\eta \times \phi$.

- Perfil lateral de energía en η

$$F_{\text{side}} = \frac{E(\pm 3) - E(\pm 1)}{E(\pm 1)} \quad (3.5)$$

mide la contención lateral de la cascada electromagnética a lo largo de η . $E(\pm n)$ es la energía en las $\pm n$ celdas alrededor de aquella con la deposición máxima.

- RMS del perfil lateral de energía en η (*3 strips*)

$$w_{s,3} = \sqrt{\frac{\sum E_i (i - i_{\max})^2}{\sum E_i}} \quad (3.6)$$

mide el ancho de la lluvia electromagnética a lo largo de η en la primera capa del calorímetro electromagnético usando solo la banda con mayor deposición de energía ($E_{i_{\max}}$) y sus vecinas inmediatas.

- RMS del perfil lateral de energía en η (total)

$w_{s,\text{tot}}$ está definida de la misma forma que $w_{s,3}$, pero utiliza todas las bandas de la primera capa del calorímetro electromagnético en una ventana $\Delta\eta \times \Delta\phi = 0,0625 \times 0,2$, que corresponde aproximadamente a 20×2 bandas en $\eta \times \phi$.

- Diferencia al segundo máximo

$$\Delta E = [E_{2^{nd} \max}^{S1} - E_{\min}^{S1}] \quad (3.7)$$

es la diferencia entre la energía de la banda con la segunda energía más grande $E_{2^{nd} \max}^{S1}$, y la mínima energía E_{\min}^{S1} entre la anterior y la celda con la máxima deposición. En caso de no haber segundo máximo se fija $\Delta E = 0$.

- Asimetría de los dos máximos locales en η

$$\Delta E_{ratio} = \frac{E_{1^{st} \max}^{S1} - E_{2^{nd} \max}^{S1}}{E_{1^{st} \max}^{S1} + E_{2^{nd} \max}^{S1}} \quad (3.8)$$

mide la diferencia relativa entre las energías de las dos celdas con máxima deposición. En caso de no haber segundo máximo se fija $E_{ratio} = 1$.

3.3. Criterios de aislamiento

Luego de realizar la identificación, es necesario distinguir entre electrones y fotones directos (aquellos producidos en la colisión) o de los no directos producidos de decaimientos de hadrones (π^0 , η , etc.).

Los fotones provenientes del punto de interacción poseen baja actividad hadrónica en su vecindad, mientras que en los no directos se espera que haya un gran actividad provenientes de los objetos que acompañan al jet. Por ello el criterio de aislamiento puede basarse en medidas calorimétricas o en las trazas reconstruidas en el entorno del objeto.

El aislamiento de trazas se define a partir de considerar un cono de radio $R = \sqrt{\Delta\eta^2 + \Delta\phi^2}$ centrado en el baricentro del *cluster* electromagnético asociado al objeto. A todas las trazas dentro de este cono se le pueden aplicar ciertos cortes, como $p_T > 1 \text{ GeV}$, impactos en el SCT, etc. Además, se requiere que aquellas trazas en un cono interno con $R = 0,1$, no provengan de un vértice de conversión, a fin de remover los fotones convertidos. El aislamiento de trazas ha mostrado ser altamente eficiente tanto para retener señal como para rechazar falsos candidatos del fondo, aún luego de la selección descripta en la sección anterior. Aun así, el criterio más utilizado es el aislamiento calorimétrico.

El aislamiento calorimétrico, E_T^{iso} , se calculada a partir de las celdas en ambos calorímetros (ECAL y HCAL). Nuevamente se define un cono con un cierto radio R centrado en el baricentro del *cluster* del objeto, y la suma de la energías de todas las celdas contenidas en ese cono es E_T^{iso} .

A fin de remover la contribución energética de la lluvia electromagnética desarrollada por el propio objeto al cono de aislamiento, el núcleo central de $N_\eta \times N_\phi = 5 \times 7$ celdas en el segundo compartimiento del ECAL, es ignorado en la suma, como se esquematiza en la Figura *** figura aislamiento. Se considera que dentro de esta región ignorada, se concentra el 95 % de la energía de la lluvia electromagnética, por lo que solo el 5 % de la energía del objeto contribuye a esta región. Por otro lado, todas las celdas contenidas dentro del cono en el HCAL son consideradas para la suma, ya que se espera que el ECAL contenga toda lluvia electromagnética desencadenada por el objeto inicial. El valor típico para R es de 0,4, y los cortes de aislamiento para fotones son $E_T^{\text{iso}} < 3 \text{ GeV}$.

Tabla 3.1: Detalle de las diferentes variables usadas para la selección *loose* (L), *medium* (M) y *tight* (T) de fotones y electrones.

Categoría	Descripción	Nombre	γ		e		
			L	T	L	M	T
Aceptancia	$ \eta < 2,37$, excluyendo $1,37 < \eta < 1,52$	-	✗	✓	✗	✓	✓
Fuga hadrónica	Cociente entre E_T en la primera capa del calorímetro hadrónico y E_T del <i>cluster</i> electromagnético	R_{had_1}	✓	✓	✓	✓	✓
	Cociente entre E_T en todo el calorímetro hadrónico y E_T del <i>cluster</i> electromagnético ($ \eta \leq 0,8$ y $ \eta \geq 1,37$)	R_{had}	✓	✓	✓	✓	✓
ECAL (2 ^{da} capa)	Cociente entre la suma de las energías de las 3×7 celdas y la suma de 5×7 celdas, ambas en torno al centro del <i>cluster</i>	R_η	✓	✓	✓	✓	✓
	Ancho lateral de la lluvia en dirección de η	w_{η_2}	✓	✓	✓	✓	✓
	Cociente entre la suma de las energías de las 3×3 celdas y la suma de 3×7 celdas, ambas en torno al centro del <i>cluster</i>	R_ϕ	✗	✓	✓	✓	✓
	Ancho lateral de la lluvia en 3 <i>strips</i> alrededor del máximo	$w_{s,3}$	✗	✓	✗	✓	✓
ECAL (1 ^{ra} capa)	Ancho lateral total de la lluvia	$w_{s,\text{tot}}$	✗	✓	✗	✓	✓
	Fracción de energía fuera de las 3 <i>strips</i> centrales pero dentro de las 7	F_{side}	✗	✓	✗	✓	✓
	Diferencia entre la energía de la <i>strip</i> con el segundo mayor depósito y la menor energía entre los dos primeros máximos locales	ΔE	✗	✓	✗	✓	✓
	Asimetría entre el primer y segundo máximo	E_{ratio}	✗	✓	✗	✓	✓
	ID Impactos en el Píxel ≥ 1 y en el SCT ≥ 7	-	✗	✗	✗	✓	✓
ECAL+ID	Parámetro de impacto ≤ 1 mm	-	✗	✗	✗	✓	✓
	$\Delta\eta$, $\Delta\phi$ entre la traza extrapolada al calorímetro y el <i>cluster</i>	$\Delta\eta$, $\Delta\phi$	✗	✗	✗	✓	✓
	Cociente entre la energía del <i>cluster</i> y el impulso de la traza	E/p	✗	✗	✗	✓	✓
TRT	Impactos en el TRT	-	✗	✗	✗	✓	✓
	Fracción de impactos de alto umbral en el TRT	-	✗	✗	✗	✓	✓

3.4. Energía faltante

Una variable de suma importancia en la reconstrucción de objetos, es la energía transversa faltante (E_T^{miss}). Como se mencionó anteriormente, el momento transverso se debe conservar en todo el proceso, y cualquier desequilibrio en el mismo se lo asocia a E_T^{miss} . Puede indicar la presencia de partículas indetectables como neutrinos o nuevas partículas estables, o que interactúan débilmente con la materia.

El momento transverso faltante (p_T^{miss}) se define como el valor negativo de la suma del momento transverso de todas las partículas detectadas, y su magnitud es lo que se denomina energía transversa faltante. Esta es calculada con un algoritmo basado en objetos [23]. El algoritmo utiliza los objetos físicos construidos y calibrados descriptos en las secciones anteriores. Los depósitos de energía en el calorímetro (topo-clusters) son asociados a los objetos de alto p_T en el siguiente orden: electrones, fotones, jets y muones. Los depósitos que no están asociados a ningún objeto son incluidos en el término *soft*. El momento transverso es calculado entonces como:

$$p_T^{\text{miss}} = (p_T^{\text{miss}})^e + (p_T^{\text{miss}})^{\gamma} + (p_T^{\text{miss}})^{\text{jet}} + (p_T^{\text{miss}})^{\mu} + (p_T^{\text{miss}})^{\text{soft}} \quad (3.9)$$

(para discutir nomenclatura)

donde cada término es calculado como el negativo de la suma de los objetos reconstruidos y calibrados, más el término *soft*. La contribución de los taus, se incluye en el término de jets o en el *soft*, debido a que los mismos decaen hadrónicamente. Finalmente la energía transversa faltante se define como:

$$E_T^{\text{miss}} = |p_T^{\text{miss}}| \quad (3.10)$$

Capítulo 4

Estrategia general del análisis

El análisis para el cual está orientada esta tesis, consiste en la búsqueda de Supersimetría en eventos con un fotón aislado muy energético, jets y gran cantidad de energía faltante ([*** cita fran y ultimos artículos](#)). La estrategia general consiste en el conteo del número de eventos observado en exceso sobre el SM, en una cierta región del espacio de observables, rica en eventos de la señal considerada.

4.1. Identificación de eventos de fondo

Para un correcto procedimiento, es necesario conocer los procesos del SM que tengan un estado final equivalente a de la señal buscada. Estos eventos toman el rol de fondo en el contexto de un análisis de búsqueda de SUSY. Para este análisis, son procesos que tienen un fotón, jets y energía faltante en el estado final, y pueden dividirse en varias categorías. Por un lado, los procesos que dan lugar a eventos con un fotón y energía faltante real, es decir, los que llamamos fondos irreducibles. Estos son:

- $Z(\rightarrow \nu\nu) + \gamma$
- $W(\rightarrow l\nu) + \gamma$
- $t\bar{t} + \gamma$

También es posible que, aunque el proceso no tenga fotones en el estado final, un electrón o un jet sean identificados como un fotón, dando lugar a un estado final idéntico al buscado. En esta categoría están:

- $W(\rightarrow l\nu) + \text{jets}$

- $Z(\rightarrow \nu\nu) + \text{jets}$
- $t\bar{t}$
- WW, ZZ, WZ

Y por último, también puede haber procesos que a pesar de no generar energía faltante real, poseen lo que se denomina energía faltante instrumental, proveniente generalmente de la incorrecta reconstrucción de la energía de los jets. De esta manera, pueden dar lugar a eventos con el estado final de interés, los procesos QCD:

- $\gamma + \text{jets}$
- multijet, con alguno de los jets identificado como fotón
- $Z(\rightarrow ll) + \text{jets}$, donde un leptón o un jet es identificado como un fotón

4.2. Regiones de señal, control y validación

Al estudiar fenómenos de nueva física es necesario definir una región en el espacio de observables, donde el modelo de señal predice un exceso significativo de eventos sobre el nivel de fondo. Esta región se llama región de señal (SR). El análisis consiste básicamente en estimar las contribuciones de los procesos del SM que contaminan esta región. Para esto existen dos técnicas principales: utilizar directamente simulaciones Monte Carlo, o utilizar métodos basados en los propios datos observados. En algunos casos se emplea un tercer método para estimar los fondos, que consiste en utilizar la estimación proveniente de las simulaciones MC, pero corregida a partir de los datos. Para esto se define una región de control (CR) en la cual el fondo dominante pueda ser controlado comparándolo con los datos observados en esa misma región.

Las CRs son diseñadas especialmente para tener una alta pureza en uno de los procesos de fondo y deben estar libres de contaminación de señal. A través del ajuste a los datos, el número de eventos observado en una CR es usado para normalizar el número de eventos estimado de fondo en todas las regiones, especialmente en la SR. Otra componente importante del análisis es la validación de los métodos utilizados para predecir los fondos. Con este objetivo se definen regiones de validación (VR) que se encuentren entre las CR y las SR en términos de los principales observables cinemáticos en los criterios de selección. El diseño de las VR comprende un compromiso entre minimizar la contaminación de la señal, y a su vez ser efectivas en la validación de la extrapolación entre CR y SR. Es importante que las CR, VR y SR sean estadísticamente independientes para poder combinar la pdf que modela cada región en una pdf conjunta. En la Figura 4.1 se puede ver un esquema de las regiones descriptas anteriormente.

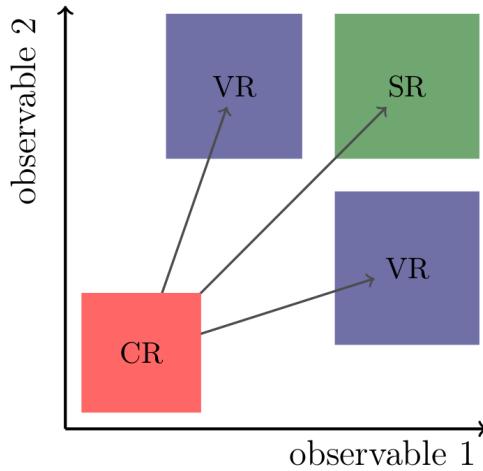


Figura 4.1: Esquema del diseño de las regiones de señal (SR), control (CR) y validación (VR) en términos de dos observables arbitrarios.

4.3. Selección de eventos

El análisis para el cual está orientada esta tesis [24], se basa en la utilización de dos regiones de señal, que son comparadas con las predicciones del SM. La primera de las regiones (SR_L), está optimizada para gluinos muy masivos y neutralinos con baja masa o intermedia. Se caracteriza por una alta multiplicidad de jets y actividad hadrónica, y baja energía faltante. La segunda región (SR_H) está orientada a escenarios donde la masa del gluino y el neutralino son más cercanas. Esto produce una baja multiplicidad de jets y actividad hadrónica, una producción de fotones de alto p_T y una alta energía transversa faltante.

El modelo GGM predice gluinos muy masivos, por lo que es de esperar una elevada energía transversa total (H_T). Definiendo a H_T como:

$$H_T = |p_T^\gamma| + \sum_{\text{jets}} |p_T^{\text{jet}}| \quad (4.1)$$

que es definitiva la suma escalar del momento transverso de todos los jets más la del fotón *leading*. Para la selección de eventos de señal se utiliza una variable, m_{eff} , que es la suma escalar de H_T y E_T^{miss} . En ambas regiones se solicita que no se produzcan leptones y que se produzca al menos un fotón. Además, en la SR_L más de 4 jets son requeridos, mientras que en la SR_H más de dos.

En los eventos caracterizados por una elevada E_T^{miss} , el vector de energía transversa faltante tiende a estar alineado con el fotón o con alguno de los dos *leading* jets. Para suprimir este fondo se utiliza una selección basada en la separación angular de estos objetos, $\Delta\phi(\text{jet}, E_T^{\text{miss}})$ y $\Delta\phi(\gamma, E_T^{\text{miss}})$.

Finalmente se define una variable, R_T^4 , definida como:

Tabla 4.1: Criterios de selección para las SR_L y SR_H .

	SR_L	SR_H
N_{photons}	> 0	> 0
N_{leptons}	0	0
N_{jets}	> 4	> 2
$p_T^{\text{leading } \gamma}$	$> 145 \text{ GeV}$	$> 400 \text{ GeV}$
$\Delta\phi(\text{jet}, E_T^{\text{miss}})$	$> 0,4$	$> 0,4$
$\Delta\phi(\gamma, E_T^{\text{miss}})$	$> 0,4$	$> 0,4$
E_T^{miss}	$> 200 \text{ GeV}$	$> 200 \text{ GeV}$
m_{eff}	$> 2000 \text{ GeV}$	$> 2000 \text{ GeV}$
R_T^4	$< 0,9$	-

$$R_T^4 = \frac{\sum_i^4 p_T^i}{\sum_{\text{jets}} p_T^j} \quad (4.2)$$

donde el numerador es una suma sobre los 4 jets con p_T más alto, y el denominador es una suma sobre todos los jets. Las señales de SUSY consideradas en este análisis se caracterizan por tener varios jets con alto p_T , produciendo valores de R_T^4 menores a 1. Contrariamente, los fondos del SM no comparten esta característica, por lo que los valores de R_T^4 son cercanos a 1.

Los criterios de selección para ambas regiones de señal, se resumen en la Tabla 4.1.

Para cada SR se asocian tres regiones de control, denominadas CRW, CRT y CRQ; utilizadas para la normalización de eventos de $W\gamma$, $t\bar{t}\gamma$ y QCD $\gamma + \text{jets}$, respectivamente. Las mismas variables que definen las SR son empleadas para establecer las CRs. Se agregan además otros requisitos para disminuir la contaminación o aumentar el numero de eventos de un cierto proceso; como por ejemplo colocar un máximo para la E_T^{miss} o requerir la producción de b-jets. La tabla 4.2 muestra las selecciones utilizadas para definir las CRs.

Junto con estas regiones se utilizan regiones de validación (VR), para verificar la estimación del fondo. Estas fueron diseñadas para ser similares a las SRs, pero con alguno de los criterios modificado o invertido, y de esta forma evitar que se contaminen con señal. Por ejemplo, una VR asociada a SR_H se define con $m_{\text{eff}} > 1000 \text{ GeV}$ y con $125 \text{ GeV} < E_T^{\text{miss}} < 175 \text{ GeV}$.

Tabla 4.2: Criterios de selección para las CRs asociadas a las SRs. Notar que CRW y CRT son iguales para ambas regiones de señal.

	SR _L			SR _H		
	CRQ	CRW	CRT	CRQ	CRW	CRT
N_{photons}	1	> 0	> 0	1	> 0	> 0
N_{leptons}	0	> 0	> 0	0	> 0	> 0
$N_{\text{jets}} >$	4	-	1	2	-	1
$N_{\text{b-jets}}$	-	0	> 1	-	0	1
$p_T^{\text{leading } \gamma} [\text{GeV}] >$	145	145	145	400	145	145
$\Delta\phi(\text{jet}, E_T^{\text{miss}}) >$	0,4	0,4	0,4	0,4	0,4	0,4
$\Delta\phi(\gamma, E_T^{\text{miss}}) >$	0,4	-	-	0,4	-	-
$E_T^{\text{miss}} [\text{GeV}]$	< 50	[100 – 200]	[50 – 200]	< 50	[100 – 200]	[50 – 200]
$m_{\text{eff}} [\text{GeV}] >$	1500	500	500	2000	500	500
R_T^4	$< 0,9$	-	-	-	-	-

Capítulo 5

Electrones identificados como fotones

Como ya se mencionó anteriormente, existe un fondo que contribuye a procesos asociados a fotones y jets como estado final, donde un electrón del estado final es identificado como un fotón. Este puede provenir de procesos del SM, como los que producen bosones W y $Z + \text{jets}$, y $t\bar{t}$. El mismo es difícil de estimar a partir de simulaciones, ya que dependen en gran medida de la estructura y material del detector que es muy compleja de modelar en todos sus detalles. El objetivo es entonces estimar este fondo calculando un factor de identificación errónea (*Fake Factors*) en función de las variables η y p_T de los objetos a partir de los datos adquiridos.

5.1. Medición del factor de identificación errónea

El método para la estimación del factor de identificación errónea, hace uso de la muestra de eventos $Z \rightarrow ee$. En base a esta muestra, se determinan la relación de eventos de pares electrón-positrón y los pares electrón(positrón)-fotón cuya masa invariante es compatible con la del bosón Z . Estos últimos pares así seleccionados provienen de eventos en los cuales un electrón (positrón) del decaimiento del Z es reconstruido como un fotón. El factor de identificación espuria se puede calcular entonces como:

$$F_{e \rightarrow \gamma}[\eta, p_T] = \frac{N^{eg}[\eta, p_T]}{N^{ee}[\eta, p_T]} \quad (5.1)$$

*** definicion de Neg Nee?

Como la muestra de pares de objetos seleccionada no es una muestra pura de $Z \rightarrow ee$, se realiza un ajuste a la distribución de su masa invariante para determinar por separado la contribución de señal y de fondo en cada muestra, como se explicará más adelante. *** no me gusta este parrafo aca

Los criterios para seleccionar los objetos de los pares de partículas mencionados se explican a continuación y se basan en criterios de selección que mantengan una alta pureza de la muestra, manteniendo un bajo rechazo de señal. Los electrones son seleccionados con $p_T > 25 \text{ GeV}$, con un criterio de calidad *tight* y punto de trabajo de aislamiento denominado *gradient loose* [25]. Para los fotones los requisitos son $p_T > 25 \text{ GeV}$, *tight* y aislados [26]. A ambos se les solicita que tengan un $\eta_{BE} < 2,37$; que estén fuera de la región del *crack* entre 1,37 y 1,52; que provengan del vértice primario en base a un parámetro de impacto d_0 con una significancia menor a 5, y que cumplan con la relación $|\Delta z_0 \sin \theta| < 5$.

Además, si un electrón y un fotón son reconstruidos con $\sqrt{\Delta\phi^2 + \Delta\eta^2} < 0,4$, el fotón es descartado del evento. Esto reduce precisamente la probabilidad de utilizar candidatos donde un electrón es reconstruido como fotón ***** no usamos OR no?**. Para reducir la contaminación de fondo de $W(\rightarrow e\nu)$ se aplica finalmente un selección de eventos con $E_T^{\text{miss}} < 40 \text{ GeV}$.

A todos los pares se les solicita que una masa invariante entre 75 y 105 GeV estando así en la región de cercanía a la masa del Z . Finalmente, en el caso de que existiese más de un par en el evento, se utiliza el que tiene la masa invariante más cercana a la del bosón Z ($91,1876 \pm 0,0021 \text{ GeV}$ [27]). Esto minimiza la contaminación de pares aleatorios, descartando solo unos pocos eventos donde pueda haber más de un Z en estado final.

En base a los objetos seleccionados se crea un arreglo bidimensional en η y p_T . Para eventos positrón-electrón una entrada se realiza para cada partícula. En los casos de pares electrón-fotón un arreglo es creado por separado y los solo los valores de los fotones son utilizados.

La concepción del método proviene de la siguiente consideración. Sea ϵ_i la eficiencia de reconstruir un electrón, con un valor de η y p_T correspondientes al bin i del histograma. Para una muestra de N pares de electrones y positrones reales (dentro del rango de masa), decimos que f_{ij} es la fracción de pares para los cuales el electrón *leading* (*sub-leading*) está dentro del bin i (j). Considerando solamente electrones-positrones provenientes del decaimiento de un bosón Z , el número de eventos en el bin i del histograma $N^{ee}[\eta, p_T]$ es entonces:

$$N_i^{ee} = \sum_i \epsilon_i \epsilon_j f_{ij} N + \sum_j \epsilon_j \epsilon_i f_{ji} N = \epsilon_i N \sum_j \epsilon_j (f_{ij} + f_{ji}) \quad (5.2)$$

De forma análoga, ahora considerando que p_i es la proporción de fotones reconstruidos como electrones en el bin i , la cantidad de eventos en el bin i del histograma $N^{eg}[\eta, p_T]$ es:

$$N_i^{eg} = \sum_i p_i \epsilon_j f_{ij} N + \sum_j p_j \epsilon_i f_{ji} N = p_i N \sum_j \epsilon_j (f_{ij} + f_{ji}) \quad (5.3)$$

El factor que determina la proporción de electrones reconstruidos como fotones se define finalmente como:

$$F_{e \rightarrow \gamma}[\eta, p_T] \equiv \frac{N^{eg}}{N^{ee}} = \frac{p_i}{\epsilon_i} \quad (5.4)$$

Por ende, el factor, no es la proporción de fotones mal reconstruidos, sino que es el cociente entre esa proporción y la eficiencia de reconstruir un electrón. De esta forma el fondo correspondiente a electrones identificados como fotones resulta:

$$N_{e \rightarrow \gamma}(\eta, p_T, \dots) = F_{e \rightarrow \gamma}(\eta, p_T) \cdot N_e(\eta, p_T, \dots) \quad (5.5)$$

Donde $N_e(\eta, p_T, \dots)$ es el número de electrones en un determinado estado final correspondiente a las distintas regiones del estudio de partículas supersimétricas mencionado en el capítulo anterior. Estos eventos se seleccionan entonces requiriendo electrón en lugar de un fotón en el estado final.

La implementación del cálculo en ROOT y C++ se basa en histogramas bidimensionales. Para cada evento que contiene un par electrón-positrón, en un histograma con bines de η y p_T ($N^{ee}[\eta, p_T]$), se suma una entrada en el bin correspondiente al η y p_T de cada uno de los electrones. En el caso de que el evento tenga un par electrón-fotón, en otro histograma ($N^{eg}[\eta, p_T]$), se suma una entrada en el bin correspondiente al η y p_T , solamente del fotón. El correspondiente factor se obtiene entonces como en la ecuación 5.1.

Dado que los pares de objetos utilizados para el cálculo, tienen un probabilidad de no provenir del decaimiento del bosón Z , sino de otros procesos no resonantes de fondo, la relación entre señal y fondo tiene en cuenta en el cálculo del factor buscado. Para tener en cuenta la relación entre entradas correspondientes a la señal y las correspondientes al fondo, cada entrada en los histogramas es pesada con un peso representativo de esta relación.

Clasificación de eventos

La relación entre señal y fondo en la distribución de masa invariante de los eventos correspondientes a la masa del Z se utiliza en el método para determinar un peso que se obtiene a su vez clasificando a los pares según el tipo ($ee/e\gamma$) y según la región donde se reconstruyen los objetos *endcap-endcap* (*EE*), *barrel-endcap* (*BE*) y *barrel-barrel* (*BB*), ya que los factores de identificación erróneas dependen de la región del detector donde fueron reconstruidos dados los distintas morfología y tipo detectores utilizados en cada una de ellas. Para cada una de las tres regiones se calcula su masa invariante de los pares, se realiza el correspondiente ajuste para determinar la contribución de señal (S) y fondo (B) y finalmente el peso resulta de la relación: $w = \frac{S}{S+B}$.

Los datos utilizados para el análisis corresponden a los años 2015 y 2016 del Run 2 del LHC, en base a la denominada derivación EGAM1 que realiza una pre-selección de eventos optimizado para estudios

del Z , con una base de electrones y fotones con $p_T > 15 \text{ GeV}$ y masa invariante de los distintos tipos de pares mayor a 60 GeV .

Para los ajustes de la masas invariantes se utiliza como modelo de señal una *double-sided Crystall-ball* (DSCB). Para el fondo se utiliza un polinomio de grado 2. Los resultados de los ajustes obtenidos para cada clasificación de los pares se pueden observar en las Figuras 5.1, 5.2 y 5.3.

En base a los resultados de estos ajustes se determina la contribución de señal y background en cada región, determinando así los correspondientes pesos como se mostrará en la sección 5.1.2 en la Tabla *** te refir a la tabla con pesos? podria ir la tabla con pesos, y no citarla en secciones futuras.

Los electrones utilizados para estimar la contaminación de fotones de señal *tight*, pueden pasar tanto requerimientos *medium* o *tight*. En ambos casos se encuentra una buena relación señal y fondo, siendo naturalmente el caso de selección *tight* la de mayor pureza a costa de una menor estadística de la muestra. Ambas selecciones se estudian en el presente trabajo como se discute en las siguientes secciones.

5.1.1. Sistemáticos

Las principales fuentes de incertezas sistemáticas del método para el cálculo de los factores que determina la contaminación de fondo en las distintas regiones, proviene de las definiciones de las funciones y rangos de ajustes de los fits, así como de las ventanas de aceptación de pares. Para estimar los posibles incertezas se varió el rango nominal de la masa de $[75 - 105] \text{ GeV}$ a los rangos de $[70 - 110] \text{ GeV}$ y a $[80 - 100] \text{ GeV}$. Como caso extremo en la definición y criterios de ajuste, se determinaron los factores imponiendo los pesos $w = 1$ eliminando así la sustracción de fondo en su cálculo. Los resultados de estos estudios se muestran el la Tabla donde se observa que la incerteza dominante proviene en base al criterio adoptado es la de tomar $w = 1$ siendo esta del orden del 20 % dominando sobre todo otra contribución.

*** mi propuesta para este parrafo:

Las principales fuentes de incertezas sistemáticas del método para el cálculo de los factores que determina la contaminación de fondo en las distintas regiones, proviene tanto de los ajustes a la masa invariante como de los criterios de aceptación de los pares. Para estimar los posibles incertezas se varió el rango nominal de la masa de $[75 - 105] \text{ GeV}$ a los rangos de $[70 - 110] \text{ GeV}$ y a $[80 - 100] \text{ GeV}$. Lo mismo se hizo con el rango del fit que se varió de su rango nominal $[70 - 110] \text{ GeV}$, a $[65 - 115] \text{ GeV}$ y a $[75 - 105] \text{ GeV}$.

Otro sistemático surgió de la utilización de una función diferente para modelar el fondo, en este caso se usó un polinomio de grado 3. Como caso extremo en la definición y criterios de ajuste, se determinaron los factores imponiendo los pesos $w = 1$ eliminando así la sustracción de fondo en su cálculo.

Los resultados de estos estudios se muestran el la Tabla *** tabla con syst donde se observa que la

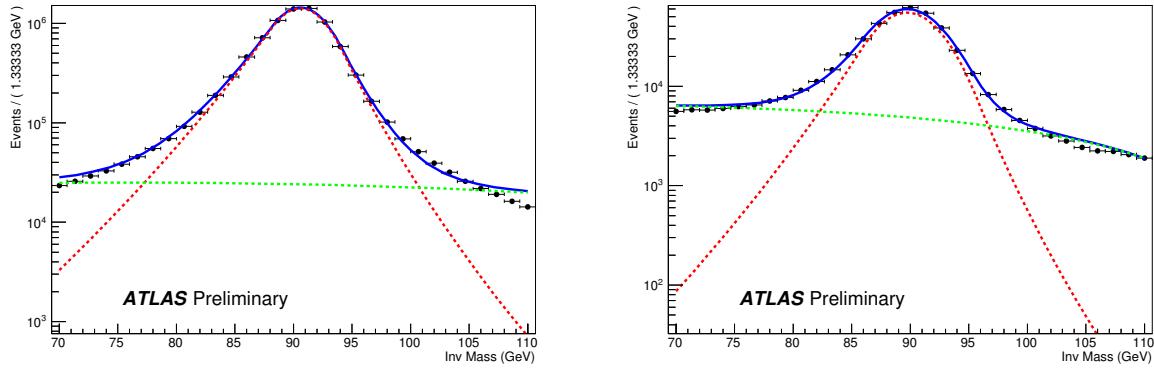


Figura 5.1: Fits de la masa invariante de los pares ee (izquierda) y $e\gamma$ (derecha), reconstruidos en al región BB . La curva roja corresponde a la DSCB, la verde al polinomio de grado 2 y la azul a la combinación resultante de ambas.

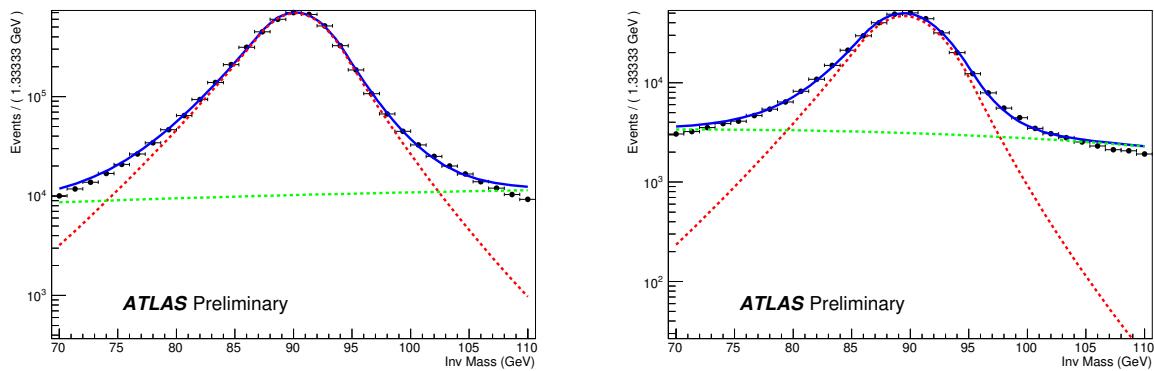


Figura 5.2: Fits de la masa invariante de los pares ee (izquierda) y $e\gamma$ (derecha), reconstruidos en al región BE . La curva roja corresponde a la DSCB, la verde al polinomio de grado 2 y la azul a la combinación resultante de ambas.

incertezza dominante proviene en base al criterio adoptado es la de tomar $w = 1$ siendo esta del orden del 20 % dominando sobre todo otra contribución.

Los resultados obtenidos para el factor en bins de η y p_T se muestran en la Tabla 5.1 incluyendo por separada las incertezas estadísticas y sistemáticas del método (***) Agregar tabla de FF +stat + syst).
*** estos resultados (los FF) podrian ir en la siguiente sección

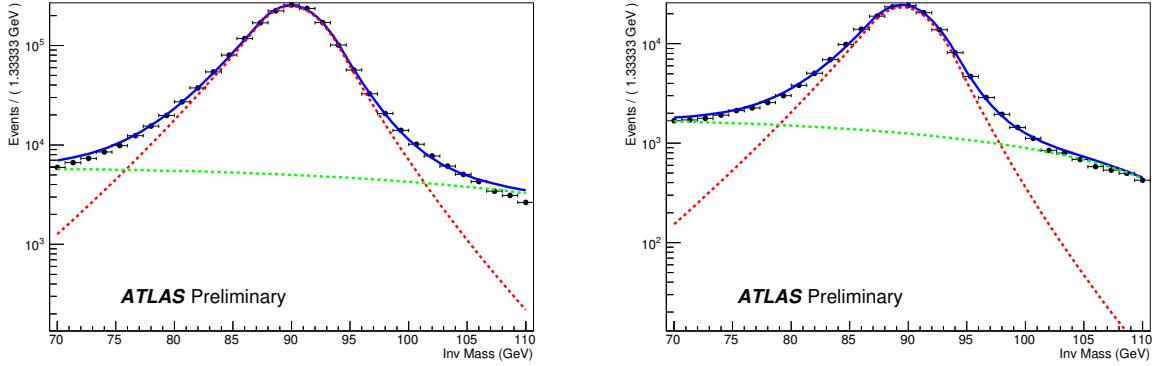


Figura 5.3: Fits de la masa invariante de los pares ee (izquierda) y $e\gamma$ (derecha), reconstruidos en la región EE . La curva roja corresponde a la DSCB, la verde al polinomio de grado 2 y la azul a la combinación resultante de ambas.

Tabla 5.1: Tabla con los factores de identificación errónea en bins de η y p_T , con sus valores de incertezas estadística y sistemática.

$ \eta $	p_T [GeV]	Fake factor	Estad.	Sistématicos			
				Bern 4°	Poli 3°	Rango	Total
0 - 0.6	75 - 90	0.0168	0.0003	-	0.0003	0.0004	0.0006
0 - 0.6	90 - 145	0.0158	0.0004	-	0.0002	0.0003	0.0005
0 - 0.6	145 - 300	0.0142	0.0007	-	0.0002	0.0003	0.0008
0.6 - 1.37	75 - 90	0.0186	0.0003	-	0.0002	0.0004	0.0005
0.6 - 1.37	90 - 145	0.0183	0.0004	-	0.0002	0.0004	0.0006
0.6 - 1.37	145 - 300	0.0141	0.0007	-	0.0002	0.0003	0.0008
1.52 - 1.82	75 - 90	0.0354	0.0009	-	0.0003	0.001	0.001
1.52 - 1.82	90 - 145	0.033	0.001	-	0.001	0.001	0.002
1.52 - 1.82	145 - 300	0.026	0.002	-	0	0.0005	0.002
1.82 - 2.37	75 - 90	0.045	0.001	-	0.0001	0.001	0.001
1.82 - 2.37	90 - 145	0.040	0.001	-	0.001	0.002	0.002
1.82 - 2.37	145 - 300	0.038	0.002	-	0	0.002	0.003

5.1.2. Resultados y estimación del fondo en regiones de control y validación

Observando los resultados expuestos en las distintas tablas, definimos la implementación de una selección *medium* de los electrones ya que los valores de pureza (expresado en los valores de los pesos w) e incertezas sistemáticas son equivalentes a la selección *tight*, pero con la ventaja de una mayor estadística de eventos para estimar el fondo en las distintas regiones de control y validación.

*** Acá van los gráficos de Fran de las regiones de control y validación.

Capítulo 6

Conclusión

Bibliografía

- [1] S. L. Glashow, *Nucl. Phys.* **22** (1961) 579–588.
- [2] S. Weinberg, *Phys. Rev. Lett.* **19** (1967) 1264–1266.
- [3] P. W. Higgs, *Phys. Rev. Lett.* **13** (1964) 508–509.
- [4] ATLAS Collaboration, G. Aad et al., *Phys. Lett.* **B716** (2012) 1–29, [arXiv:1207.7214 \[hep-ex\]](https://arxiv.org/abs/1207.7214).
- [5] CMS Collaboration, S. Chatrchyan et al., *Phys. Lett.* **B716** (2012) 30–61, [arXiv:1207.7235 \[hep-ex\]](https://arxiv.org/abs/1207.7235).
- [6] ATLAS, CMS Collaboration, G. Aad et al., *Phys. Rev. Lett.* **114** (2015) 191803, [arXiv:1503.07589 \[hep-ex\]](https://arxiv.org/abs/1503.07589).
- [7] E. Gildener, *Phys. Rev. D* **14** (1976) 1667–1672,
<http://link.aps.org/doi/10.1103/PhysRevD.14.1667>.
- [8] S. P. Martin, [arXiv:hep-ph/9709356 \[hep-ph\]](https://arxiv.org/abs/hep-ph/9709356), [Adv. Ser. Direct. High Energy Phys.18,1(1998)].
- [9] S. Dimopoulos and D. W. Sutter, *Nucl. Phys.* **B452** (1995) 496–512, [arXiv:hep-ph/9504415 \[hep-ph\]](https://arxiv.org/abs/hep-ph/9504415).
- [10] R. K. Ellis, W. J. Stirling, and B. R. Webber, *QCD and Collider Physics*: Cambridge University Press, Cambridge, 10, 1996. <https://www.cambridge.org/core/books/qcd-and-collider-physics/D0095E6D278BBC74E9C3636AB4CB80C>.
- [11] R. P. Feynman, *Phys. Rev. Lett.* **23** (1969) 1415–1417,
<http://link.aps.org/doi/10.1103/PhysRevLett.23.1415>.
- [12] J. D. Bjorken and E. A. Paschos, *Phys. Rev.* **185** (1969) 1975–1982,
<http://link.aps.org/doi/10.1103/PhysRev.185.1975>.
- [13] R. Ellis, H. Georgi, M. Machacek, H. Politzer, and G. G. Ross, *Physics Letters B* **78** (1978) 281 – 284, <http://www.sciencedirect.com/science/article/pii/0370269378900230>.

- [14] L. R. Evans and P. Bryant, J. Instrum. **3** (2008) S08001. 164 p,
<https://cds.cern.ch/record/1129806>, This report is an abridged version of the LHC Design Report (CERN-2004-003).
- [15] *LEP design report*. CERN, Geneva, 1983. <https://cds.cern.ch/record/98881>. By the LEP Injector Study Group.
- [16] ATLAS Collaboration, JINST **3** (2008) S08003.
- [17] ATLAS Collaboration, Eur. Phys. J. C **72** (2012) 1849, [arXiv:1110.1530 \[hep-ex\]](https://arxiv.org/abs/1110.1530).
- [18] ATLAS Collaboration Collaboration, *ATLAS Computing: technical design report*. Technical Design Report ATLAS. CERN, Geneva, 2005. <https://cds.cern.ch/record/837738>.
- [19] for the ATLAS collaboration Collaboration, B. Lenzi, *The Physics Analysis Tools project for the ATLAS experiment*, Tech. Rep. ATL-SOFT-PROC-2009-006, CERN, Geneva, Oct, 2009.
<https://cds.cern.ch/record/1214931>.
- [20] P. Calafiura, W. Lavrijsen, C. Leggett, M. Marino, and D. Quarrie,
<https://cds.cern.ch/record/865624>.
- [21] R. Brun and F. Rademakers, Nucl. Instrum. Meth. **A389** (1997) 81–86.
- [22] W. Lampl, S. Laplace, D. Lelas, P. Loch, H. Ma, S. Menke, S. Rajagopalan, D. Rousseau, S. Snyder, and G. Unal, *Calorimeter Clustering Algorithms: Description and Performance*, Tech. Rep. ATL-LARG-PUB-2008-002. ATL-COM-LARG-2008-003, CERN, Geneva, Apr, 2008.
<https://cds.cern.ch/record/1099735>.
- [23] T. J. Khoo, M. H. Klein, H. Okawa, D. Schaefer, S. Williams, M. Begel, D. Cavalli, P. Francavilla, F. Hariri, C. A. Lee, T.-H. Lin, B. Liu, P. Loch, D. Lopez Mateos, R. Mazini, C. Pizio, S. Resconi, R. Simoniello, M. Smith, M. Testa, and I. Vichou, *Performance of algorithms that reconstruct missing transverse momentum in $\sqrt{s} = 8$ TeV proton–proton collisions in the ATLAS detector*, Tech. Rep. ATL-COM-PHYS-2015-341, CERN, Geneva, Apr, 2015.
<https://cds.cern.ch/record/2012749>.
- [24] A. Collaboration, *Search for Supersymmetry in events with photons, jets and missing transverse energy with the ATLAS detector in 13 TeV pp collisions*, Tech. Rep. ATLAS-COM-CONF-2016-051, CERN, Geneva, Jul, 2016.
<https://cds.cern.ch/record/2198651>.
- [25] ATLAS Collaboration, ATLAS-CONF-2016-024, 2016, <https://cds.cern.ch/record/2157687>.
- [26] ATLAS Collaboration, Phys. Rev. D **83** (2011) 052005, [arXiv:1012.4389 \[hep-ex\]](https://arxiv.org/abs/1012.4389).
- [27] Particle Data Group Collaboration, C. Patrignani et al., Chin. Phys. **C40** (2016) 100001.