



Oddziaływanie Promieniowania Jonizującego z Materią

Tomasz Szumlak, A<u>.Obłąkowska-Mucha</u>

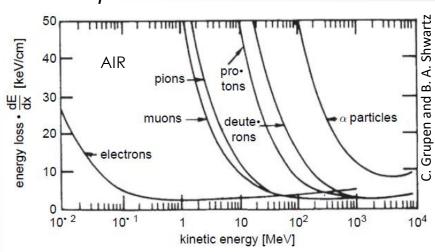




"Stopping power" (VI)
$$-\frac{dE}{dx} = Kz^2 \frac{Z}{A} \frac{1}{\beta^2} \left[ln \left(\frac{2m_e c^2 \beta^2 \gamma^2}{I} \right) - \beta^2 - \frac{\delta}{2} \right]$$

/		
Absorber	$\frac{\mathrm{d}E}{\mathrm{d}x}\Big _{\mathrm{min}}\Big[\frac{\mathrm{MeV}}{\mathrm{g/cm^2}}\Big]$	$\frac{\mathrm{d}E}{\mathrm{d}x}\Big _{\mathrm{min}}\left[\frac{\mathrm{MeV}}{\mathrm{cm}}\right]$
Hydrogen (H ₂)	4.10	$0.37 \cdot 10^{-3}$
Helium	1.94	$0.35 \cdot 10^{-3}$
Lithium	1.64	0.87
Beryllium	1.59	2.94
Carbon (Graphite)	1.75	3.96
Nitrogen	1.82	$2.28 \cdot 10^{-3}$
Oxygen	1.80	$2.57 \cdot 10^{-3}$
Air	1.82	$2.35 \cdot 10^{-3}$
Carbon dioxide	1.82	$3.60 \cdot 10^{-3}$
Neon	1.73	$1.56 \cdot 10^{-3}$
Aluminium	1.62	4.37
Silicon	1.66	3.87
Argon	1.52	$2.71 \cdot 10^{-3}$
Titanium	1.48	6.72
Iron	1.45	11.41
Copper	1.40	12.54
Germanium	1.37	7.29
Tin	1.26	9.21
Xenon	1.25	$7.32 \cdot 10^{-3}$
Tungsten	1.15	22.20
Platinum	1.13	24.24
Lead	1.13	12.83
Uranium	1.09	20.66
Water	1.99	1.99
Lucite	1.95	2.30
Shielding concrete	1.70	4.25
Quartz (SiO ₂)	1.70	3.74

$$K = 4\pi N_A r_e^2 m_e^2 c^2 = 0.3071 \frac{MeV}{g/cm^2}$$
$$dx \to \rho dx$$



$$-\frac{dE}{dx} = 2\kappa \left[ln \left(\frac{E_{k \, max}}{I} \right) - \beta^2 - \frac{\delta}{2} \right]$$

https://pdg.lbl.gov/2000/atomicrpp.pdf

artykuł o poprawce delta

Parametr I



- ☐ Formuła BB jest bardzo kłopotliwa i podlegała wielu "korektom" na przestrzeni lat formuła pół-empiryczna...
- Zacznijmy naszą dyskusję od średniego potencjału wzbudzenia I
- W przybliżeniu jest to iloczyn średniej orbitalnej częstości elektronów (w/g formuły Bohr'a) i stałej Planck'a
- W praktyce, konfiguracja powłok elektronowych jest tak skomplikowana, że nie da się wyznaczyć tego parametru nawet numerycznie
- 2 W efekcie, parametr ten wyznaczono doświadczalnie na drodze pomiarów... $\frac{dE}{dx}$ dla różnych materiałów...

$$\frac{I}{Z} = 12 + \frac{7}{Z} eV, Z < 13$$
 $I = 16 Z^{-0.6} eV, Z > 1$

$$\frac{I}{Z} = 9.76 + 58.8 \cdot Z^{-1.19} eV, Z \ge 13$$

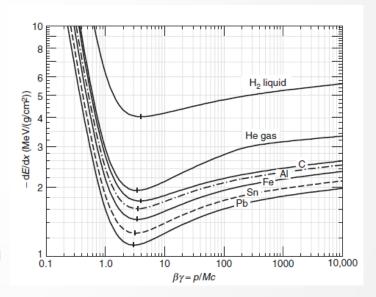


Formula BB

$$-\frac{dE}{dx} = Kz^{2} \frac{Z}{A\beta^{2}} \left[ln \left(\frac{2m_{e}c^{2}\beta^{2}\gamma^{2}}{I} \right) - \beta^{2} - \frac{\delta}{2} \right]$$

$$-\frac{dE}{dx} \propto \frac{z^2}{\beta^2} \ln(\alpha \, \beta^2 \gamma^2)$$

- \square Szybki spadek przy niskich energiach $\propto \frac{1}{\beta^2}$
- \square /Szerokie minimum w zakresie $3 \le \beta \gamma \le 4$,
- MIP cząstka z dE/dx w pobliżu minimum (dlaczego mion?)
- MIP we wszystkich ośrodkach (z wyjątkiem wodoru) traci tyle samo energii: 1-2 MeV/(g /cm²)

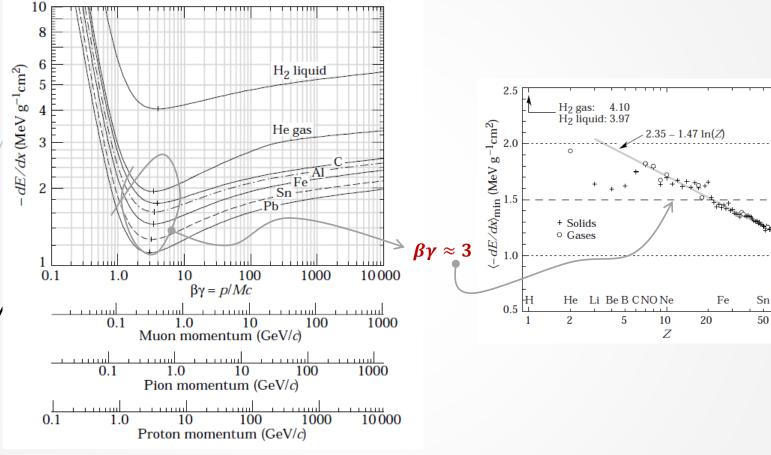


$$\left| -\left(\frac{dE}{dx}\right)_{min} \approx 1 - 2 \frac{MeV}{g/cm^2} \right|$$

 Straty energii rosną dla γ>4 (wzrost logarytmiczny)



Formuła BB



Poza przypadkiem ciekłego wodoru, cząstki o podobnych prędkościach charakteryzują się podobnymi stratami energii bez względu na absorber!

Elektrony δ



- ☐ Z uwagi na to, że główny mechanizm straty energii na drodze jonizacji polega na oddziaływaniu z elektronami atomowymi, powinniśmy się przyjrzeć dokładnie temu procesowi...
- "From the top" cząstki naładowane, przechodzące przez materię (detektor) mogą wzbudzać atomy (emisja fotonów) albo przekazać wystarczającą energię elektronowi, aby usunąć go z atomu – jonizacja
- Istotnym problemem jest tutaj **maksymalna energia** jaką cząstki penetrujące mogą przekazać elektronom (**dlaczego?**)
- $E_k^{(Max)}$ będzie zależeć od masy spoczynkowej cząstki oraz od jej pędu:

$$p = mv = \gamma m_0 \beta c, \gamma = \frac{E}{m_0 c^2}$$

$$E_k^{(Max)} = \frac{2m_e p^2}{m_0^2 + m_e^2 + \frac{2m_e E}{c^2}}$$

Elektrony δ



☐ Ta maksymalna strata energii kinetycznej cząstki jest oczywiście powiązana z jej energią całkowitą:

$$E_k^{(Max)} = E - m_0 c^2 = c \sqrt{p^2 + m_0^2 c^2} - m_0 c^2$$

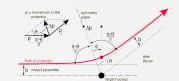
- □ Pouczająca jest analiza asymptotyczna tych równań
 - \Box Jeżeli energia cząstki jest niezbyt duża ($\gamma = \frac{E}{m_0 c^2} \sim 10$, $\frac{2\gamma m_e}{m_0} \ll 1$) oraz jej masa jest dużo większa od masy elektronu:

$$E_k^{(Max)} \approx 2m_e c^2 \gamma^2 \beta^2$$

Np. mion, dla którego $\gamma=10$, E=1.06~GeV, $m_\mu c^2=106~MeV$ może przekazać maksymalnie $E_k^{(Max)}\approx 100~MeV$

☐ Możemy również założyć, że cząstki posiadają bardzo dużą energię oraz masę dużo większą niż masa elektronu, wówczas...

Elektrony δ



$$E_k^{(Max)} = \frac{p^2}{\gamma m_0 + \frac{m_0^2}{2m_e}}$$

☐ Dla cząstek o dużych energiach mamy:

$$E_k \approx E, E \approx pc \rightarrow E_k^{(Max)} \approx \frac{E^2}{E + \frac{m_0^2 c^2}{2m_e}}$$

🗖 W przypadku ultra-relatywistycznym:

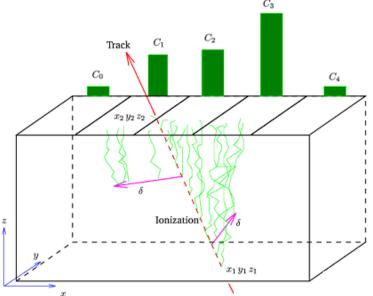
$$E \gg \frac{m_0^2 c^2}{2m_e} \to E_k^{(Max)} \approx E$$

☐ W przypadku, gdy cząstkami penetrującymi są elektrony

$$E_k^{(Max)} = E - m_e^2 c^2$$

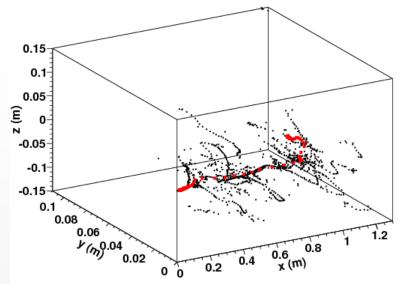
9

Elektrony δ



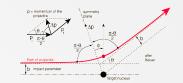
- Elektrony δ mogą mieć bardzo istotne znaczenie dla detektorów pozycjo-czułych
- Wysokoenergetyczne "wybite" elektrony mogą prowadzić do wtórnej jonizacji
- ☐ Zmieniają też istotnie rozkład wygenerowanego ładunku
- \square Elektrony δ mogą "uciec" z absorbera

- Prowadzi to do dużej komplikacji w procesie modelowania odpowiedzi detektorów
- Może wpłynąć istotnie na pozycję cząstki jaką otrzymujemy podczas rekonstrukcji



10

Poprawka δ

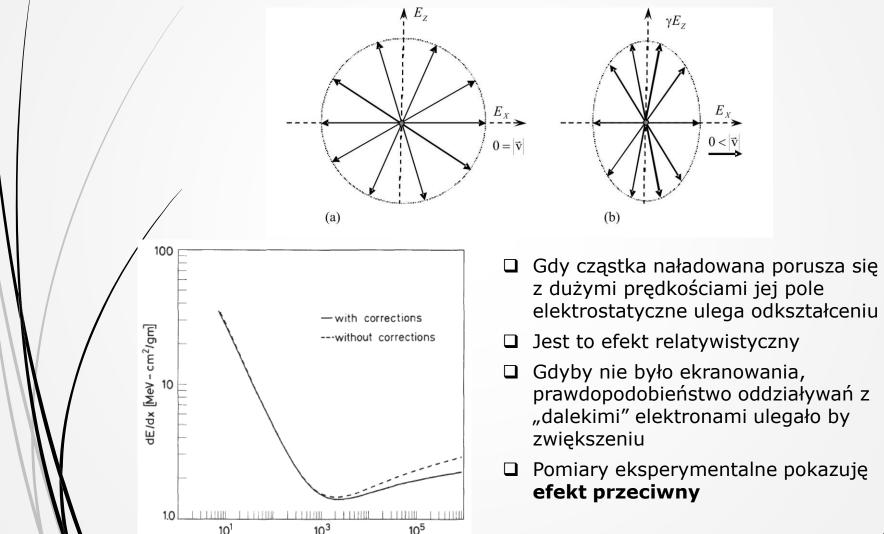


- \square Na początku "Health Hazard Warning" nie ma to nic wspólnego z elektronami $\delta...$
- Poprawka ta nazywa się również poprawką gęstościową i ma duże znaczenie dla cząstek o b. dużych energiach
- ☐ Efekt ten możemy zrozumieć tak:
 - Cząstka naładowana powoduje poza jonizacją również **polaryzację** atomów materiału, przez który przechodzi
 - ☐ Im większa gęstość tym efekt jest wyraźniejszy
 - ☐ Ta polaryzacja powoduje "ekranowanie" elektronów, które znajdują się dalej od toru cząstki penetrującej
 - □ Powoduje to z kolei, że oddziaływanie z elektronami "dalszymi" jest mniej prawdopodobne
 - W efekcie zaobserwujemy mniejszą jonizację (stratę energii) niż moglibyśmy się spodziewać

Poprawka δ

Energy [MeV]





Inne poprawki

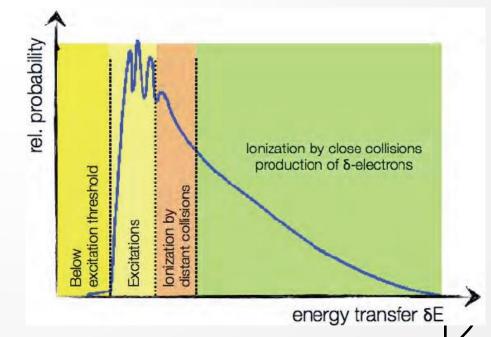


- □ Poprawka na energię wiązania poprawka powłokowa ma znaczenie dla cząstek "b. wolnych", dla których prędkość orbitalna elektronów nie jest zaniedbywalna
- ☐ Poprawka związana ze strukturą cząstek penetrujących
- Poprawka na przekrój czynny oddziaływań e.m. (procesy wyższego rzędu)
- ☐ Efekty związane z emisją promieniowania hamowania dla cząstek

ultra-relatywistycznych

☐ Spin cząstek penetrujących

Wydaje się, że nie ma dla nas ratunku... **Nie jest tak źle**, w zasadzie uwzględnienie poprawki gęstościowej oraz powłokowej załatwiają sprawę!



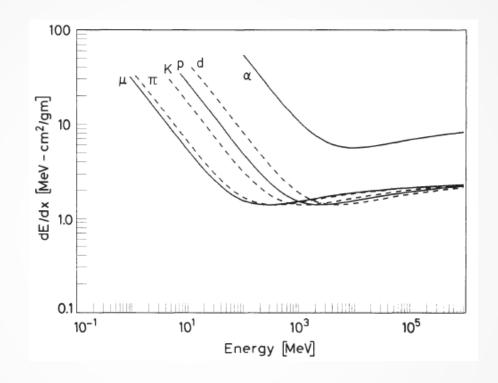


Zależność energetyczna

- ☐ Jaki obraz strat jonizacyjnych dostaniemy, gdy użyjemy formuły BB dla różnych typów cząstek w funkcji ich energii?
- Zaczynając od "niskich" energii straty jonizacyjne **maleją szybko** wraz ze wzrostem energii $\left(\sim \frac{1}{\beta^2}\right)$
- W pobliżu $\beta \approx 0.96$ szybkość strat jonizacyjnych **osiąga minimum** minimalnie jonizujące cząstki (MIP)
- Straty energii na jonizację zaczynają następnie wzrastać dla cząstek relatywistycznych wzrost ten ma charakter logarytmiczny ($\frac{1}{\beta^2} \approx \text{const}$)
- Wzrost relatywistyczny strat jonizacyjnych jest silnie tłumiony przez poprawkę gęstościową (plateau)
- □ Dla b. małych energii BB załamuje się, straty jonizacyjne osiągają maksimum a następnie gwałtownie maleją

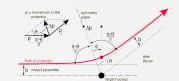


Zależność energetyczna

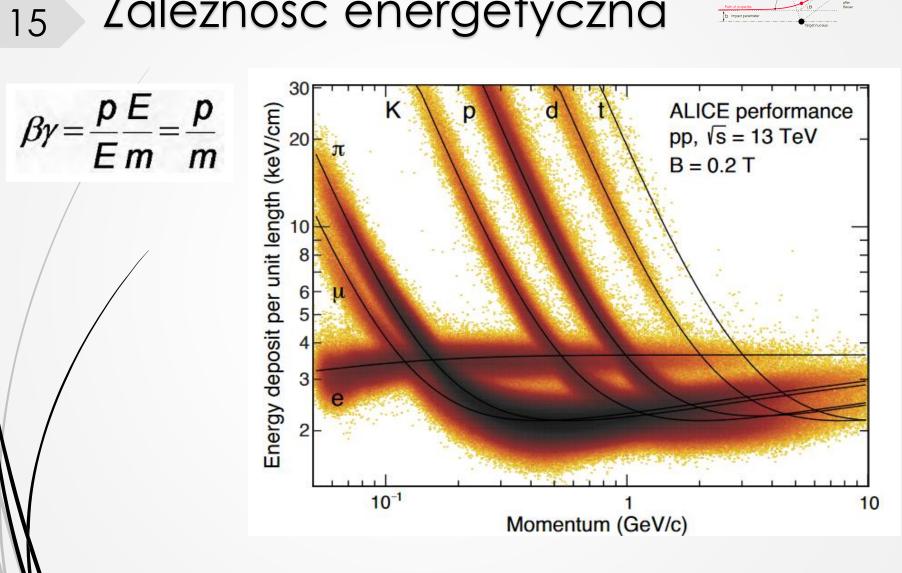


- lacktriangle Wartość minimalnej straty energii $\left(-\frac{dE}{dx}\right)_{Min}$ jest praktycznie taka sama dla cząstek o tym samym ładunku
- □ Poniżej minimum krzywe strat energii są różne, co można wykorzystać do identyfikacji cząstek (w tym zakresie energii)

Zależność energetyczna



$$\beta \gamma = \frac{p}{E} \frac{E}{m} = \frac{p}{m}$$



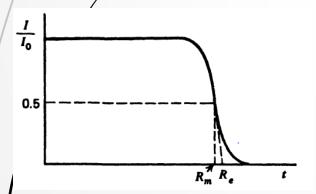


Zasięg

$$R = \int_{E}^{0} \frac{1}{\frac{dE}{dx}} dE$$

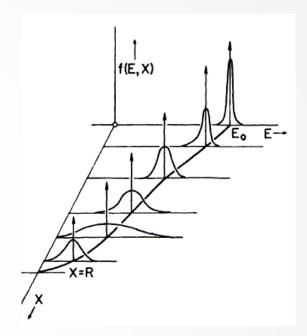
Skomplikowana postać dE/dx -> metody przybliżone

Zasię \acute{g} cząstek α



Zasięg:

- średni zasięg R_m
- ullet zasięg ekstrapolowany R_e



energy and range stragglig:

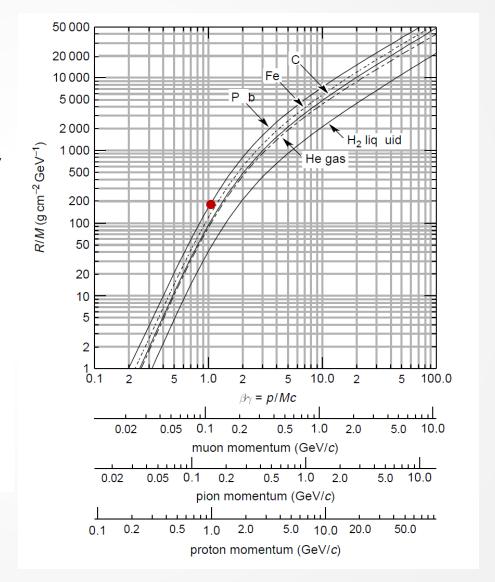
początkowo monoenergetyczna wiązka rozmywa się w absorberze (procesy oddziaływania są statystyczne)

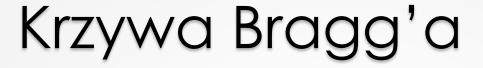


Zasięg

$$R = \int_{E}^{0} \frac{1}{\frac{dE}{dx}} dE$$

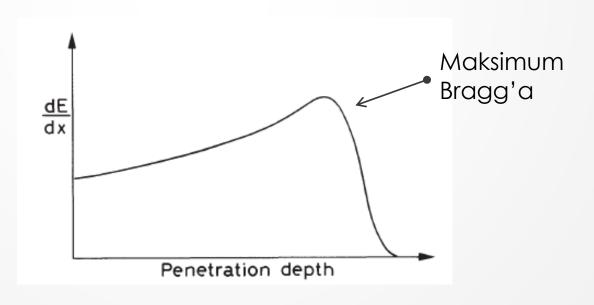
- Dla (np.) protonu o p=1 GeV w Pb ($\rho \approx 11.3$ g/cm³) odczytujemy: R/M=200 g/cm⁻²/GeV⁻¹, R=200/11.3 cm ≈ 18 cm
- Obliczenia są dobre dla cząstek, które tracą energię tylko przez jonizację i wzbudzenia:
 - Hadrony o niskich energiach,
 - miony do kilkuset GeV





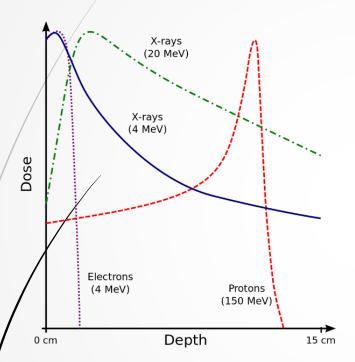


- ☐ Fakt, że przejście przez materiał cząstek naładowanych jest związany ze stratą energii prowadzi do efektu sprzężenia zwrotnego
- Straty energii oznaczają zmniejszenie prędkości cząstki, a co za tymidzie zwiększenie strat jonizacyjnych!
- □ Fundamentalne znaczenie dla radioterapii hadronowej



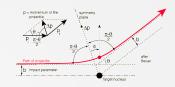








- □ Dzięki tym cechom, można tak dobrać energię protonów, aby zdeponowały większość swojej energii w precyzyjnie wybranym miejscu (chora tkanka)
- □ Centrum Terapii Hadronowej IFJ-PAN
- □ Fotony zachowują się inaczej atenuacja



Fluktuacje strat energii

- ☐ Zależność BB opisuje **średnie** straty energii.
- Użyteczność formuły BB jest ograniczona w praktyce z uwagi na to, że nie możliwa jest (przynajmniej na razie) budowa detektora mierzącego $\frac{dE}{dx}$ a nawet $\left\langle \frac{dE}{dx} \right\rangle$
- Możemy natomiast łatwo **mierzyć energię zdeponowaną** Δ*E* w absorberze o grubości Δ*x* i mamy: $\Delta E = -\left\langle \frac{dE}{dx} \right\rangle \Delta x$,
- Najczęstsze są niewielkie przekazy energii, To oznacza, że wartość najbardziej prawdopodobna jest przesunięta w stronę niższych przekazów
- Bardzo duże przekazy (związane z elektronami δ) się zdarzają. To oznacza, że **wartość średnia przekazów** przesuwa się w stronę wysokich wartości (analogia do zarobków)



- Jeżeli grubość materiału czynnego jest "odpowiednio duża" wtedy możemy zastosować do opisu rozkładu strat energii rozkład normalny (Centralne Twierdzenie Graniczne)
 - □ załóżmy, że naszą zmienną losową jest strata energii w pojedynczym zderzeniu z elektronem atomowym
 - \Box jeżeli strata energii, δE , nie jest duża (ciężkie cząstki!) to możemy zaniedbać zmianę prędkości cząstki, a co za tym idzie sposobu oddziaływania z materią (energia się nie zmienia)
 - \Box całkowita strata energii, może być więc wyznaczona jako suma strat elementarnych (posiadających taki sam P.D.F.) $\Delta E = \sum_{i/1}^{i/N} \delta E$

Cienkie vs grube absorbery

☐ Tak więc rozkład całkowitych strat energii w **grubych** absorberach jest rozkładem normalnym i można go zapisać jako:

$$f(x, \Delta E) \propto exp\left(\frac{-(\Delta E - \langle \Delta E \rangle)^2}{2\sigma_0^2}\right)$$

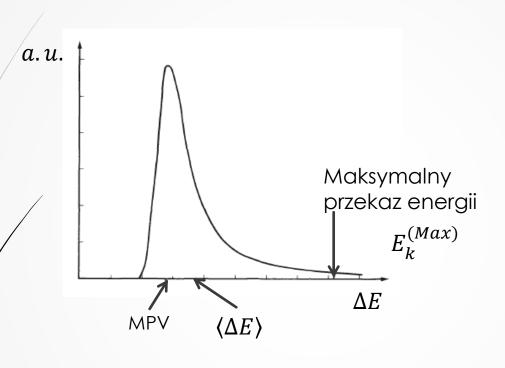
☐ Odchylenie standardowe dla tego rozkładu można wyznaczyć jako (przybliżenie Bohra):

$$\sigma_0^2 = \kappa \varrho x \ [MeV^2], \kappa = 0.1569 \frac{Z}{A}$$

- □ Sytuacja **komplikuje się znacznie** w przypadku, gdy liczba zderzeń jest mała wówczas duże przekazy energii (rzadkie) zaczynają odkształcać rozkład całkowitej zdeponowanej energii (ogon w kierunku dużych strat energii)
- ☐ Średnia strata energii oraz najbardziej prawdopodobna strata energii nie są równe!
- \square Średnia strata energii $\langle \Delta E \rangle \ll E_{K \max}$



Cienkie absorbery



MPV (najbardziej prawdopodobny przekaz energii) dla MIP w 1 cm Ar: $\Delta E^{\text{MPV}}=1.2 \text{ keV}$ $\langle \Delta E \rangle = 2.71 \text{ keV}$

- ☐ Teoretyczny opis b. skomplikowany teoria Landau'a-Wawiłowa
- ☐ Funkcja analityczna, która w przybliżeniu opisuje powyższy rozkład b. jest nietrywialna...

Rozkład Landau'a



Okazuje się, że jednym z najważniejszych parametrów charakteryzujących fluktuacje energii w cienkich absorberach jest stosunek średniej straty energii do maksymalnej straty w jednym oddziaływaniu:

 $\zeta = \frac{\langle \Delta E \rangle}{E_k^{(Max)}}$

 \Box $E_k^{(Max)}$ znamy z poprzedniego wykładu, natomiast średni depozyt energii możemy wyznaczyć z równania BB (pomijamy wszystko poza kawałkiem z logarytmem):

$$\langle \Delta E \rangle = 2\pi N_A r_e^2 m_e c^2 z^2 \frac{Z}{A} \frac{1}{\beta^2} \rho x = \xi$$

- \Box Używając parametru ζ możemy ilościowo zdefiniować cienki absorber jako taki, dla którego $\zeta < 10$
- \Box Aby wprowadzić analityczne równanie, które opisuje rozkład energii dla cienkich absorberów, zdefiniujemy współczynnik λ

Rozkład Landau'a



$$\lambda = \frac{\Delta E - \Delta E^{MPV}}{\xi}$$

- Gdzie: ΔE energia zdeponowana w absorberze, ΔE^{MPV} to najbardziej prawdopodobna wartość energii zdeponowanej
- \square Półempiryczna postać ΔE^{MPV} znana jest z literatury:

$$\Delta E^{MPV} = \xi \left[ln \left(\frac{2m_e c^2 \beta^2 \gamma^2}{I} \right) + ln \left(\frac{\xi}{I} \right) - \beta^2 - \delta(\beta \gamma) + 0.2 \right]$$

☐ Funkcja opisująca zadowalająco rozkład energii zdeponowanej ma postać:

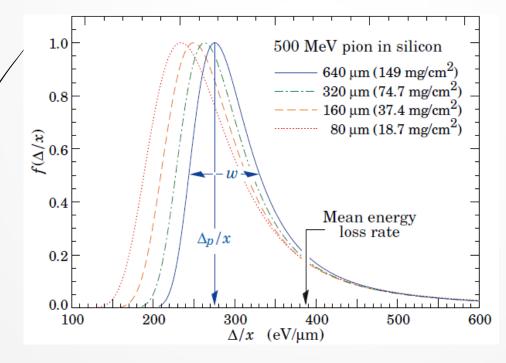
$$\phi(\lambda) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} exp\left(-\frac{1}{2}(\lambda + e^{-\lambda})\right)$$

■ *Na ćwiczeniach laboratoryjnych będziemy zajmować się dokładnie pomiarem depozytów energii cząstek MIP w sensorach krzemowych (paskowe i pikselowe)

27

Rozkład Landau'a

- Porównująć równanie BB oraz to opisujące ΔE^{MPV} , można zauważyć, że $\left\langle \frac{dE}{dx} \right\rangle$ nie zależy od grubości materiału, natomiast ΔE^{MPV} skaluje się w przybliżeniu jak $a \cdot ln(x) + b$
- ☐ Rozkład strat dla cienkich detektorów o różnych grubościach:





Cienkie detektory

- Fluktuacje start energii spowodowane np. elektronami δ mogą nie być obserwowane w detektorze (energia "wycieka" z wyemitowanymi elektronami).
- Detektory mierzą energię faktycznie zdeponowaną, która różni się od energii straconej przez cząstkę.
- Praktyczny sposób: bierzemy pod uwagę tylko te przekazy energii, które są mniejsze od pewnej wartości progowej (obcinamy rozkład dE/dx)
- Obcięte (truncated) straty energii:

$$-\frac{\mathrm{d}E}{\mathrm{d}x}\Big|_{\leq E_{\mathrm{cut}}} = \kappa \left(\ln \frac{2m_e c^2 \beta^2 \gamma^2 E_{\mathrm{cut}}}{I^2} - \beta^2 - \delta \right)$$

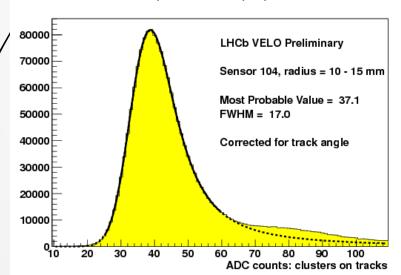
mają mniejszy "ogon" przy wysokich $E_k^{(Max)}$





- □ O ile wartość najbardziej prawdopodobnej straty energii możemy wyznaczyć dość dokładnie, to szerokość rozkładu Landau'a różni się znacznie od "teoretycznej"
- Przyjmuje się, że wiąże się to z różnymi efektami aparaturowymi (np. szumy elektroniki odczytu)

Dane pochodzące z rozproszeń p-p LHC



Symulacja odpowiedzi sensora VELO

