

Quark-Gluon Plasma

Conforme aquecemos a matéria, as partículas constituintes atingem energias tão altas que estados ligados começam a se quebrar. Eventualmente, encontramos átomos completamente ionizados, sem nenhum elétron orbitando o núcleo. Quando se aquece mais, os próprios núcleos começam a quebrar. Aquecendo-se ainda mais a matéria, os próprios constituintes dos núcleos, os chamados nucleons (prótons e nêutrons) também se quebram, e seus constituintes então começam a caminhar livremente. Estes constituintes são os chamados quarks e gluons. Daí o nome Plasma de quarks e gluons. Devido a uma propriedade da cromodinâmica quântica (teoria que descreve a interação forte), chamada liberdade assintótica, não observamos quarks e gluons livres na natureza. Pois quaisquer partículas com saldo de cor (carga da interação forte) não nulo, em condições normais, logo combina-se a outra partícula de carga oposta e se neutraliza.

A temperatura necessária para formar este estado da matéria é da ordem de centenas de MeV ou 10^{12} K, cerca de 100 mil vezes a temperatura do centro do Sol, e a densidade é da ordem de 100 GeV fm^{-3} . Para atingir tais condições em laboratório, utiliza-se colisões de íons pesados, com número de massa de cerca de 200, normalmente chumbo. Esses núcleos chocam-se e se atravessam, deixando uma grande quantidade de energia na região central da colisão, essa energia então se expande (aproximadamente adiabaticamente) e então ocorre a hadronização. Esses hádrons, por decaírem principalmente através da interação fraca, podem ser então observados nos detectores.

Rapidez

Rapidez é uma variável comumente usada em física de partículas experimental que descreve a velocidade das partículas no eixo da colisão. Ela tem a vantagem de ser aditiva sob transformações de Lorentz. Ela é definida através de:

$$E = m_T \sinh y \quad p_L = m_T \cosh y$$

Onde m_T é a massa transversal, definida por:

$$m_T = \sqrt{m^2 + p_T^2}$$

A rapidez pode ser isolada através das duas primeiras equações e obtêm-se:

$$y = \ln \left(\frac{E + p_L}{m_T} \right)$$

Utilizando-se a relação de Einstein, essa equação também pode ser escrita como:

$$y = \frac{1}{2} \ln \frac{(E + p_L)^2}{m_T^2} = \frac{1}{2} \ln \frac{(E + p_L)^2}{(E^2 - p_L^2)} = \frac{1}{2} \ln \frac{E + p_L}{E - p_L}$$

Pseudo-Rapidez

Quando a massa da partícula é desprezível em relação à energia da mesma (caso comum em física de altas energias), podemos escrever:

$$y = \frac{1}{2} \ln \frac{p + p_L}{p - p_L} = \frac{1}{2} \ln \frac{1 + \cos \theta}{1 - \cos \theta} = \frac{1}{2} \ln \frac{2 \cos^2(\theta/2)}{2 \sin^2(\theta/2)} = \ln \cotg \theta = \eta$$

A vantagem da pseudo-rapidez é que ela é um parâmetro puramente geométrico, facilmente mensurável no laboratório.

Geometria da colisão

Em geral, os núcleos de chumbo que colidem não vão colidir necessariamente centralmente, mas terão um parâmetro de impacto b , de maneira que nem todos os nucleons irão participar da colisão. Além disso, mesmo com parâmetro de impacto idêntico, não teremos necessariamente os mesmos resultados experimentais.

Devido à contração de Lorentz na direção longitudinal, os dois núcleos serão como dois discos chocando-se no referencial do centro de massa. O número de nucleons participantes pode então ser estimado considerando-se o volume atravessado pelo disco projétil no disco alvo.

Hidrodinâmica Relativística

Para descrever a evolução temporal do sistema, é necessário utilizar o formalismo da hidrodinâmica relativística, já que teremos condições da distribuição de energia central tais que:

- A temperatura e densidade não serão uniformes, teremos distribuições não isotrópicas de ambas;
- A energia média das partículas será tal que $kT \gg m$;

Algumas quantidades devem ser definidas aqui:

$$u^\mu = \frac{dx^\mu}{d\tau} = \gamma(1, \vec{v}), \quad \frac{dt}{d\tau} = \gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\vec{v}^2}}$$

$$T_{\mu\nu} = p\eta_{\mu\nu} - (\epsilon + p)u_\mu u_\nu$$

A dinâmica dessas equações é descrita pela conservação do tensor de energia-momento:

$$\partial_\mu T_{\mu\nu} = 0$$

Uma solução dessas equações pode ser obtida se fornecida uma equação de estado:

$$\epsilon = \epsilon(P)$$