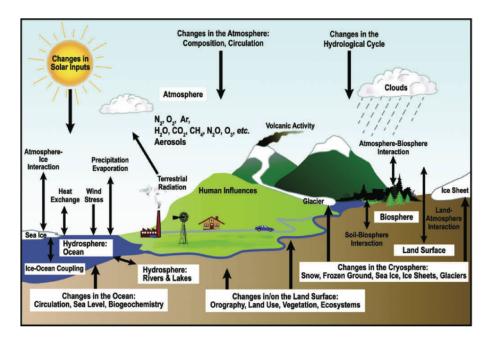
1 Co to jest klimat?

Klimatem nazywamy średnie warunki pogodowe obserwowane w danym miejscu na przestrzeni lat. Przykładowe czynniki: temperatura, opady, zachmurzenie, wilgotność. Modele klimatu są uproszonym opisem skomplikowanych procesów. Klimat dzielimy na pięć części:

- Atmosfera Gazowa część ponad powierzchnią ziemi.
- Hydrosfera Wszystkie formy wody nad i pod powierzchnią ziemi.
- Kriosfera Wszystkie formy wody w postaci lodu.
- Powierzchnia lądowa
- Biosfera Organizmy żyjące w hydrosferze oraz na powierzchni lądowej.



Rysunek 1: Czynniki definiujące i wpływające na klimat

Na klimat najbardziej wpływają czynniki:

- Zmiany w promieniowaniu słonecznym "Changes in Solar inputs"
- Promieniowanie ziemskie naturalne promieniowanie ziemskie
- Zmiany w składzie gazowym atmosfery N_2,O_2,CO_2 itp. + aerozole.

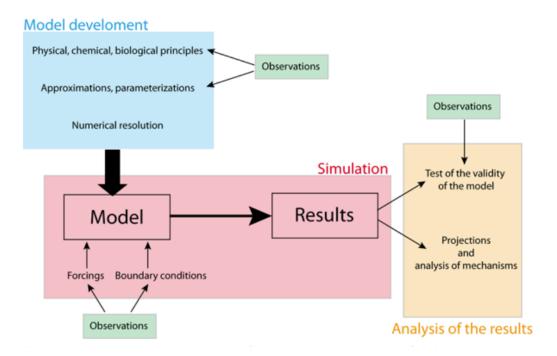
Powyższe występują głównie w atmosferze. Ich zmiany prowadzą do zmiany klimatu. Nierównomiernie padające promieniowanie słoneczne oraz rotacja i pofałdowana powierzchnia lądów i oceanów powoduje poziomy transport energii przez wodę i powietrze. Obecnie obserwowana zmiana klimatu jest połączeniem naturalnej wariacji oraz wpływu człowieka.

Ciekawostka 1. Naturalne zmiany klimatu można obserwować poprzez analizę okresu sprzed rewolucji przemysłowej (1750). - brak wpływu człowieka.

Ciekawostka 2. IPPC - Intergovernmental Panel on Climate Change - organizacja założona w 1988 przez dwie organizacje Narodów Zjednoczonych - Światową Organizację Meteorologiczną (WMO) oraz Program Środowiskowy Organizacji Narodów Zjednoczonych (UNEP) w celu oceny ryzyka związanego z wpływem człowieka na zmianę klimatu.

1.1 Model klimatu

Ogólnie model klimatu jest zdefiniowany jako matematyczna reprezentacja klimatu oparta na fizycznych, biologicznych i chemicznych zasadach. Dane dostarczone są tak złożone, że muszą być rozwiązane numerycznie. Konsekwencją tego faktu jest dyskretyzacja przestrzeni i czasu. (Modele odnoszą się do danego regionu, którego rozmiar zależy od rozdzielczości).



Rysunek 2: Proces tworzenia i weryfikowania modelu klimatu

2 Pionowa struktura atmosfery

Rozciąga się na całym obwodzie Ziemie (40000 km) i 100 km w górę.

Ciekawostka 3. Temperatura powyżej 80km rośnie, ponieważ O_2 fotodysocjuje w O, które silnie pochłania promieniowania o $\lambda \in (100, 200)$ nm.

3 Modelowanie Atmosfery

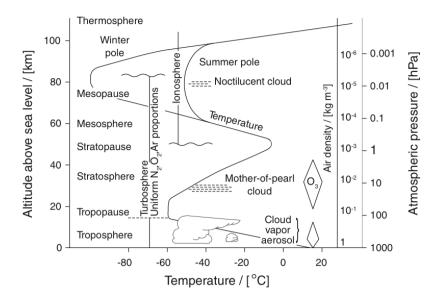
AGCMs - (atmospheric) General Circulation Model - Model ogólnej cyrkulacji Rozwiązanie tych równań daje:

- ciśnienie atmosferyczne
- predkość i kierunek wiatru
- $\bullet\,$ temperaturę i wilgotność na różnych poziomach

Atmosferę opisuje siedem zmiennych opisanych za pomocą siedmiu równań. ($\overrightarrow{v} = (u, v, w)$, ciśnienie - p, temperatura T, wilgotność q, gęstość - ρ).

Zachowanie pędu (z II zasady dynamiki Newtona):

$$\frac{D\overrightarrow{v}}{Dt} = -\frac{1}{\rho}\overrightarrow{\nabla}p - \overrightarrow{g} + \overrightarrow{F_{tarcia}} - 2\overrightarrow{\Omega} \times \overrightarrow{v}$$
(1)



Rysunek 3: Pionowa struktura atmosfery

 Ω - prędkość kątowa wektora Ziemi - siła Coriolisa. F - siła tarcia Zasada zachowania masa:

$$\frac{\partial p}{\partial t} = -\overrightarrow{\nabla}(\overrightarrow{\rho v})\tag{2}$$

Zasada zachowania masy wody:

$$\frac{D\rho q}{Dt} = -\vec{\nabla}(\rho \cdot \vec{v} \cdot q) + \rho(E - C)$$
(3)

Gdzie E - parowaniem, a C- kondensacja.

Pierwsza zasada termodynamiki:

$$Q = c_p \frac{dT}{dt} - \frac{1}{\rho} \frac{dp}{dt} \tag{4}$$

Q-ciepło na jednostę masy, c_p -ciepło właściwe. Uproszczenia:

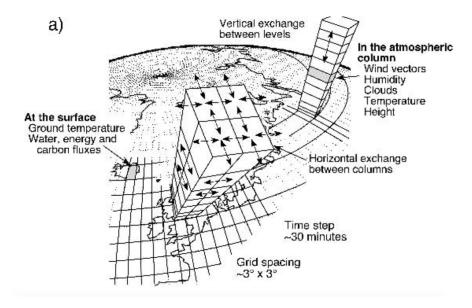
- Równowaga hydrostatyczna $\frac{\partial p}{\partial z} = \rho g$ Siła grawitacyjna jest równoważona przez gradient ciśnienia. Znacząco upraszcza równania ruchu pionowego.
- Dodaje się równanie na siłę tarcia
- To jest tylko dynamiczna część atmosfery. Do pełnych obliczeń potrzeba dodać jeszcze równania na wymianę ciepła powiązaną z parowaniem i kondensacją.
- Problemy, które nie uwzględniają równania muszą zostać zparametryzowane dodając nowe człony do równań (2),(3),(4).
- Warunki poczatkowe (brzegowe) opisują interakcje pomiedzy atmosferą, a innymi składnikami klimatu.

q - wilgotność jest zdefiniowana jako stosunek masy pary wodnej do masy 'suchego' powietrza w jednostce objętości

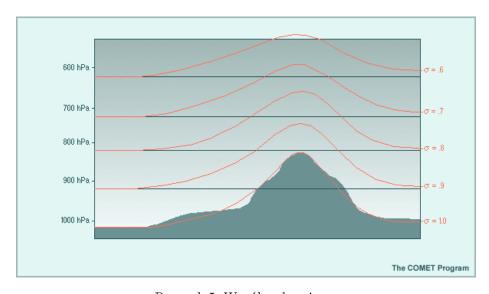
3.1 Skończona siatka

Nie można dokładnie (analitycznie) rozwiązać równań ruchu powietrza w ogólnym przypadku. Numeryczne (komputerowe) rozwiązania wymagają dyskretyzacji za pomocą różnych przybliżeń numerycznych, np różnic skończonych, metod spektralnych lub elementów skończonych. Typowa rozdzielczość AGCM to 1-5 stopnia szerokości i

długości geograficznej, czyli co około 100-500 km. Symulowanie za pomocą pudeł jest jedną z najprostszych metod. Atmosfera zostaje zredukowana do pewnych zbiorów zmiennych równo rozmieszczonych w danych pudłach. Każda kolumna jest podzielona na rzędy(layers). Kolejne rzędy mają kształt terenu, na którym stoi kolumna(współrzędne sigma)



Rysunek 4: Konstrukcja siatki AGCM



Rysunek 5: Współrzędne sigma

Ciekawostka 4. Ostatnio w modelowaniu zamiast sześcianów zaczęto używać 20-stościanów.

Odstępy czasu w takim modelowaniu muszą być wystarczająco krótkie, tak aby z jednego do drugiego pudła nie przechodziły informacje:

$$\Delta t \le \Delta x/c \tag{5}$$

Gdzie Δx jest szerokością pudła. Taki model jest używany zazwyczaj w OGCM, ale pierwszy model atmosfery był wykonany w ten sposób. Powszechnie używa się modeli spektralnych.

3.2 Modele spektralne

Znajdują zastosowanie w modelowaniu atmosfery, ponieważ przyjmuje ona kształt okrągłej powłoki powietrza, co sugeruje użycie współrzędnych sferycznych. Atmosfera jest podzielona na kawałki manipulowane jako fale. Co przyśpiesza i ułatwia obliczenia. Taki sposób jest wykorzystywany tylko przy wymianie poziomej. Przy pionowej nadal wygodnie jest używać siatki.

3.3 Opis równań

- Równanie gazu dosknałego
- Zasada zachowania masy Materia nie może zostać

4 Modelowanie oceanu

Ocean jest 'sterowany' przez:

- Siła mechaniczna wiatru
- Wypadkowy efekt gęstości i zasolenia wody
- Wymiana ciepła z atmosferą
- Wilgotność

Prąd(pływ oceanu) jest wynikiem powyższych oraz ruchu obrotowego Ziemi. (Silny na zachodnie stronie basenów oceanu). Temperatura, zasolenie mają swoje maksima właśnie w centrum tych prądów. Modele oceanu: dwuwymiarowe, trójwymiarowe.

Równania te same co do atmosfery, tylko bez wzoru na wilgotność. Wprowadzamy nowe równanie na zasolenie:

$$\frac{dT}{dt} = F_{solar} + F_{diff} \tag{6}$$

 F_{solar} - absorbcja promieniowania w oceanie. F_{diff} - obrazuje małe procesy, których model nie uwzględnia. Łatwiej przyjąć czasem inne współrzędne, używając izopyknów. (powierzchni o stałej gestości).

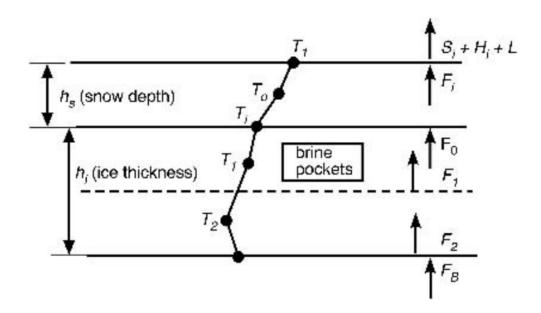
5 Modelowanie Kriosfery

Najbardziej dynamicznym elementem są polarne lodowce. Taki model musi uwzględniać, pokrywę śnieżną, lodowce i lądolody. Słaba dokładność: procesy trwają kilkaset lat. Własności kriosfery:

- Śnieg i lód mają wysokie albedo są istotne w globalnym balansie ciepła.
- Zwiększają wymianę ciepła i gazów pomiędzy oceanami a atmosferą.

Przewiduje dwie temperatury lodu, temperature śniegu, natomiast temperatura oceanu pozostaje stała.

5.1 Modelowanie powierzchni lądowej



Rysunek 6: Najprostszy model to trójwarstowy model termodynamiczny