

# 衝突現象 数値シミュレーションの有用性・限界・ 歴史・他諸々

高田淑子  
宮城教育大学  
2/5/2014

# 黒澤さんからのメール

- ミッション2013
  - 衝突計算の有用性と限界
  - 計算者の心得、陥りやすい問題
  - 目的:コードをブラックボックス化しないで自分で走らせる
  - 過去のT. J. AHRENSとの経験など(注しかないので)
- ミッション2014
  - 衝突計算の歴史
  - 衝突計算を行う際の考え方
  - どこまで現象を再現しようと考えているのか
  - 20-30分程度

# MENU

- 衝突流体計算の有用性
- 衝突計算の歴史
- HYDROCODEとは
- 衝突計算のシミュレーション技法: 物体の運動を再現する
  - 圧縮性流体の方程式
  - 数値計算手法
  - 物質のモデル化
- 衝突計算の進化
  - 複雑モデル
  - 3D
- 計算過程における留意点
- まとめ

# 衝突シミュレーションの有用性

- 実験では
    - 時間・空間・エネルギーの限界
  - 観測・調査では
    - 初期条件が不明
    - 複雑なプロセス
    - 少ないサンプル数
  - 実験・観測・調査で可能な範囲
  - 実験・観測・調査で不可能な範囲
- 数値シミュレーションでは
- 天体・銀河スケールまで
  - 初期条件→結果の評価
  - 単純化・複合化・素過程の解明
  - 計算機能力に依存
  - 計算コードの/による検証
  - 計算コードによる予測

# 衝撃波数値計算の歴史

- マンハッタン計画(WW II) 原爆開発      パンチカードシステム
  - 1950~1960年代: 軍事目的
    - 差分法: 人口粘性
    - ローレンスリバモア研究所(LLNL)
    - ロスアラモス研究所(LANL)
  - 1970~1980年代: 目的の多様化
    - 原子力分野・工学・構造物・天文分野
  - 1990年代~: 機能特化・可視化
    - 流体・連続体・不連続体への対応
    - コンピュータグラフィクス
- 1952 IBM SYSTEM700 ~  
1964 IBM SYSTEM/360  
1976 CRAY1ベクトル型計算機  
(H,F,N)  
1989 GRAPE  
1993 CRAYT3D 並列型スカラー計算機  
2000~ グリッド コンピューティング

# 衝撃波数値計算の進化

- マンハッタン計画(WW II) 原爆開発
- 1950~1960年代: 軍事目的
  - 差分法: 人口粘性
  - ローレンスリバモア研究所(LLNL)
  - ロスアラモス研究所(LANL)
- 1970~1980年代: 目的の多様化
  - 原子力分野・工学・構造物・天文分野
- 1990年代~: 機能特化・可視化
  - 流体・連続体・不連続体への対応
  - コンピュータグラフィクス

## 衝突コードの発展

1次元

状態方程式



2次元

状態方程式高度化



構成則



3次元

破壊則

# 数値計算の進化とクレーター計算

圧縮段階

掘削段階

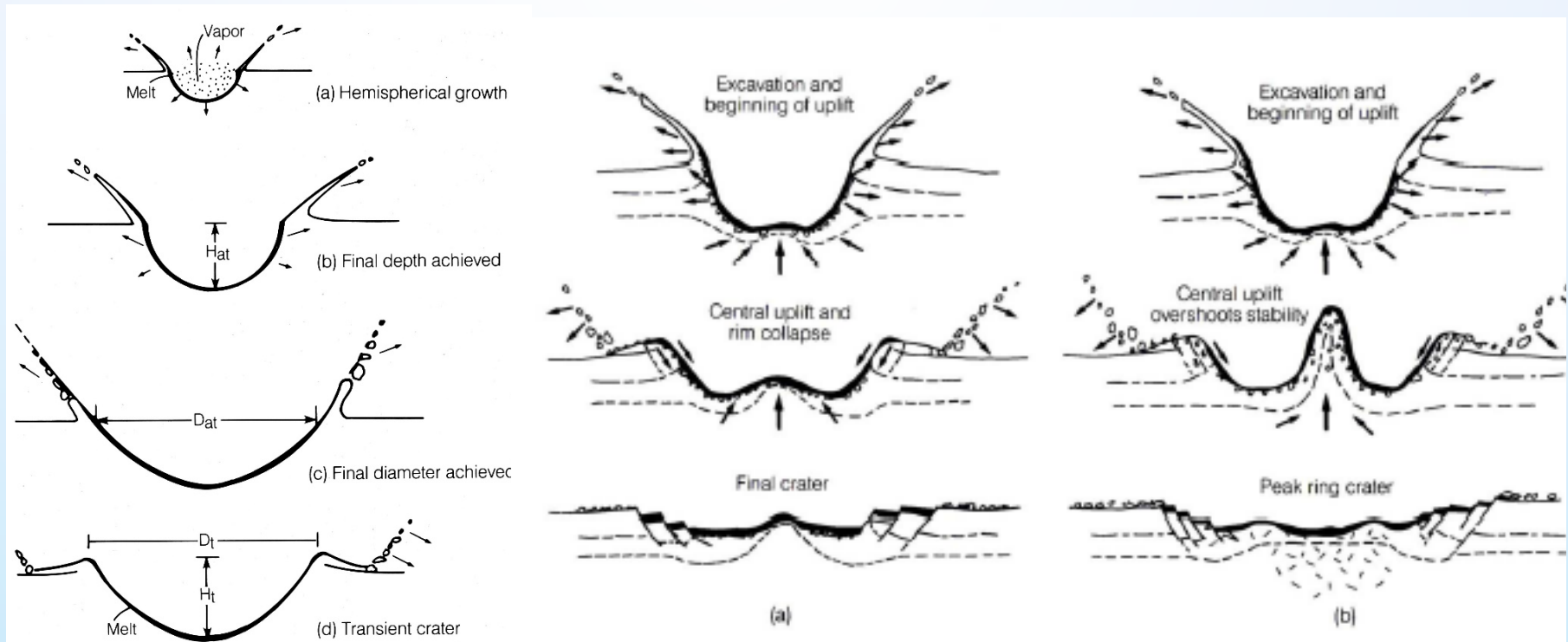
変形段階

緩和段階

—1980年代 状態方程式

1990年代—

構成則・破壊則



Simple crater  
transient crater

Complex crater (Melosh, 1989より)

# Hydrodynamics

## 数値シミュレーションコード

- 基本方程式

↓  
連続量 → 離散化

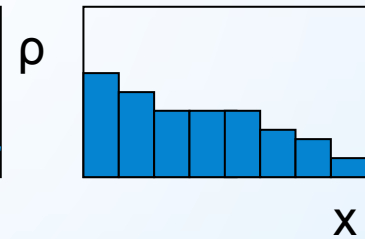
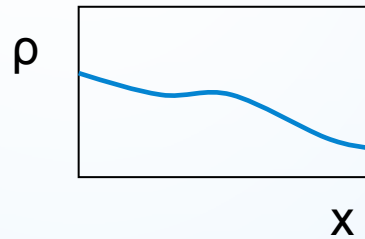
↓  
時間発展

↓  
物体の運動を模擬する

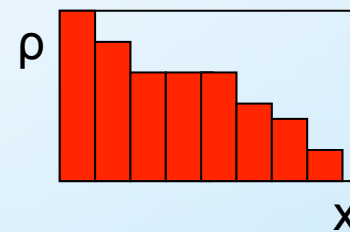
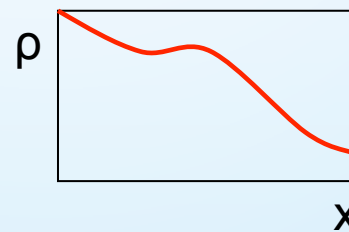
↓  
シミュレーションコード

$$\frac{d\rho}{dt} = -\rho \nabla \cdot \vec{v}$$

$$\frac{\Delta \rho}{\Delta t} = -\rho \frac{v_i - v_{i-1}}{\Delta x}$$



$$\Delta t \rightarrow \Delta x_i$$





# 物体の運動を再現する: 保存則

- 保存則
- 質量保存

$$\frac{d\rho}{dt} = -\rho \nabla \cdot \vec{v}$$

- 運動量保存

$$\rho \frac{dv_\alpha}{dt} = -\frac{\partial \sigma_{\alpha\beta}}{\partial x_\beta}$$

- エネルギー保存

$$\rho \frac{du}{dt} = -\sigma \nabla \cdot \vec{v}$$

- + 力学項 (例: 重力・熱放射・・・/人工粘性項)

- 物質モデル

$$\rho - \vec{v} - \sigma : P - u$$

- (保存則 + 物質モデル) → 時間差分を解く

# ● 物体の運動を再現する：運動の表記法

## ● オイラー (EULER)法

- 格子は空間に固定
- 近隣格子間で物質が移動
- 物質境界、自由表面、履歴が扱いにくい
- 気体・流体に対して適用
- 大変形に最適

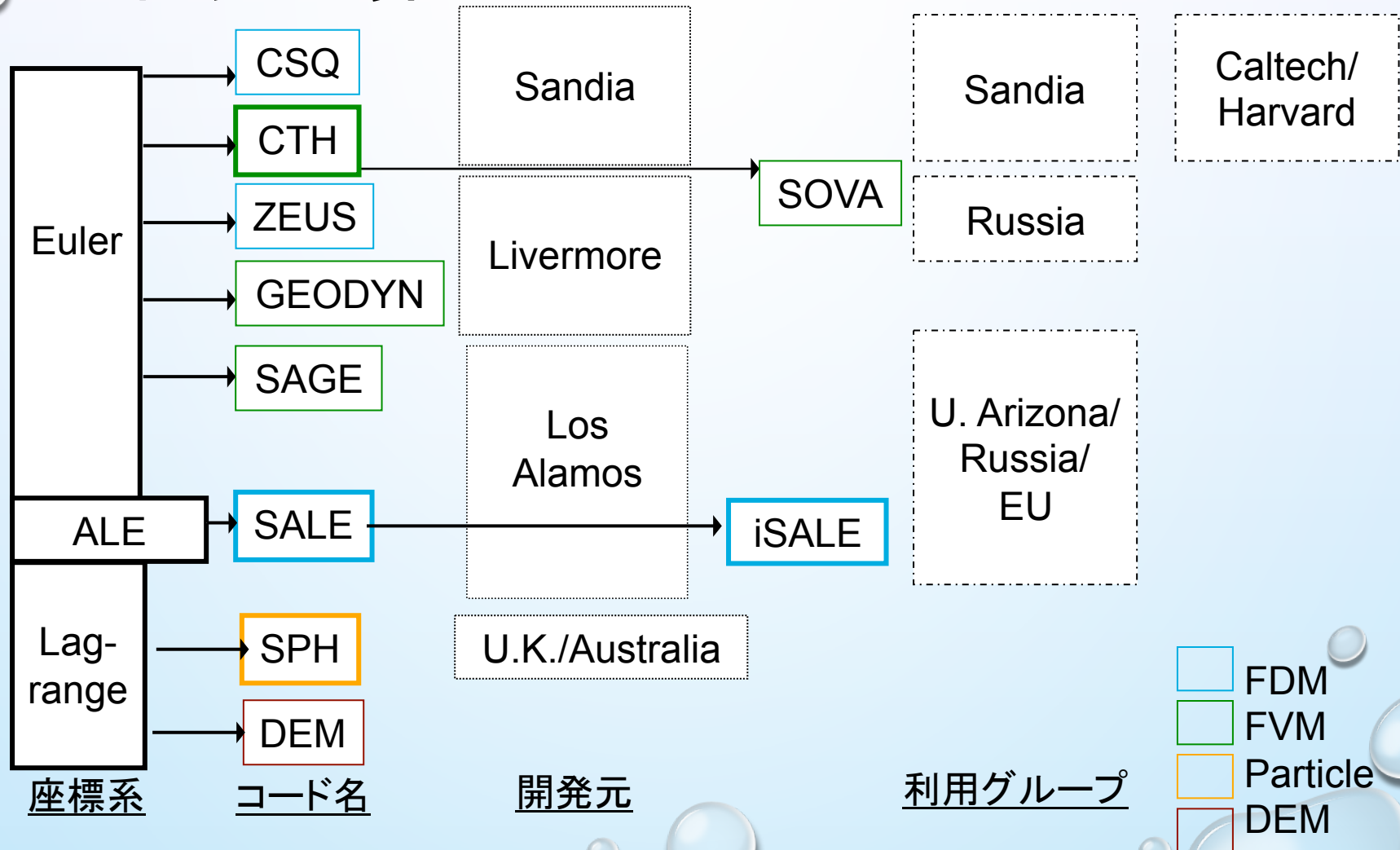
## ● ラグランジュ (LAGRANGE)法

- 物質とともに格子が移動・変形
- 物質境界、自由表面、履歴が扱いやすい
- 固体に適用性
- 格子法は大変形に不適
- 粒子法は大変形に対応

# ● 物体の運動を再現する：運動の表記法

- **ALE (ARBITRARY LAGRANGIAN-EULERIAN)法**
  - ラグランジュ法で物質の移動と別に格子を任意に移動
- **SPH (SMOOTHED PARTICLE HYDRODYNAMICS)法**
  - メッシュレス解法の一つ
  - 粒子：連続的な密度分布。
  - 大変形を伴う解析事例に適用
- **DEM**
  - メッシュレス解法の一つ、要素間の関係がバネ定数等で定義

# 衝突計算で用いられているコード



コード名	運動方程式	解法	応用例	開発元	引用文献
ZEUS	Eulerian	FDM	astronomy	Livermore→Illinois	Norman,2000
GEODYN	Eulerian	FVM	explosion	Livermore	Lomov et al., 2003
CSQ	Eulerian- Lagrangian	FDM	explosion	Sandia	Thompson,1979
CTH	Eulerian	FVM	explosion	Sandia	MacGlaun et al., 1990
SOVA	Eulerian	FVM	explosion	(Shuvalov, Russia)	Shuvalov,1999
SALE	Lagrangian/ Eulerian	FDM	any flow	Los Alamos	Amsden et al., 1980
SAGE	Eulerian	FVM ?	any	Los Alamos	Weaver & Gittings 2003
DEM	Lagrangian	DEM	Geomaterial	(Cundall)	Cundall, 1971
SPH	Lagrangian	PM	astronomy	(Lucy et al, U.K.)	Gingold & Monaghan 1977

- ・解適合格子法 (AMR)
- ・並列化・高速化

FDM 有限差分法  
FVM 有限体積法  
PM 粒子法  
DEM 個別要素法

# 物体の運動を再現する： 物質モデルの記述法

応力テンソル( $\sigma$ )  $\rightarrow$  静水圧( $P$ ) 状態方程式 + 偏差応力( $S$ ) 構成方程式  
 $\rightarrow$  不連続体 (破壊)

- 状態方程式 (Equation Of State)
  - 圧力、温度(内部エネルギー)、密度の関係式  $P = f(u, \rho, t)$
  - 熱力学的平衡状態
  - 流体
- 構成方程式 (Constitutive Equation)
  - 応力と歪、歪速度の関係式、降伏基準、 $\sigma = f(\varepsilon, u, P, t)[\varepsilon, \dot{\varepsilon}]$
  - 連続体 (流体:  $\varepsilon = S = 0$ ) 物質強度
- 破壊則
  - 物質の破断基準の記述

# 数値計算の進化とクレーター計算

圧縮段階

掘削段階

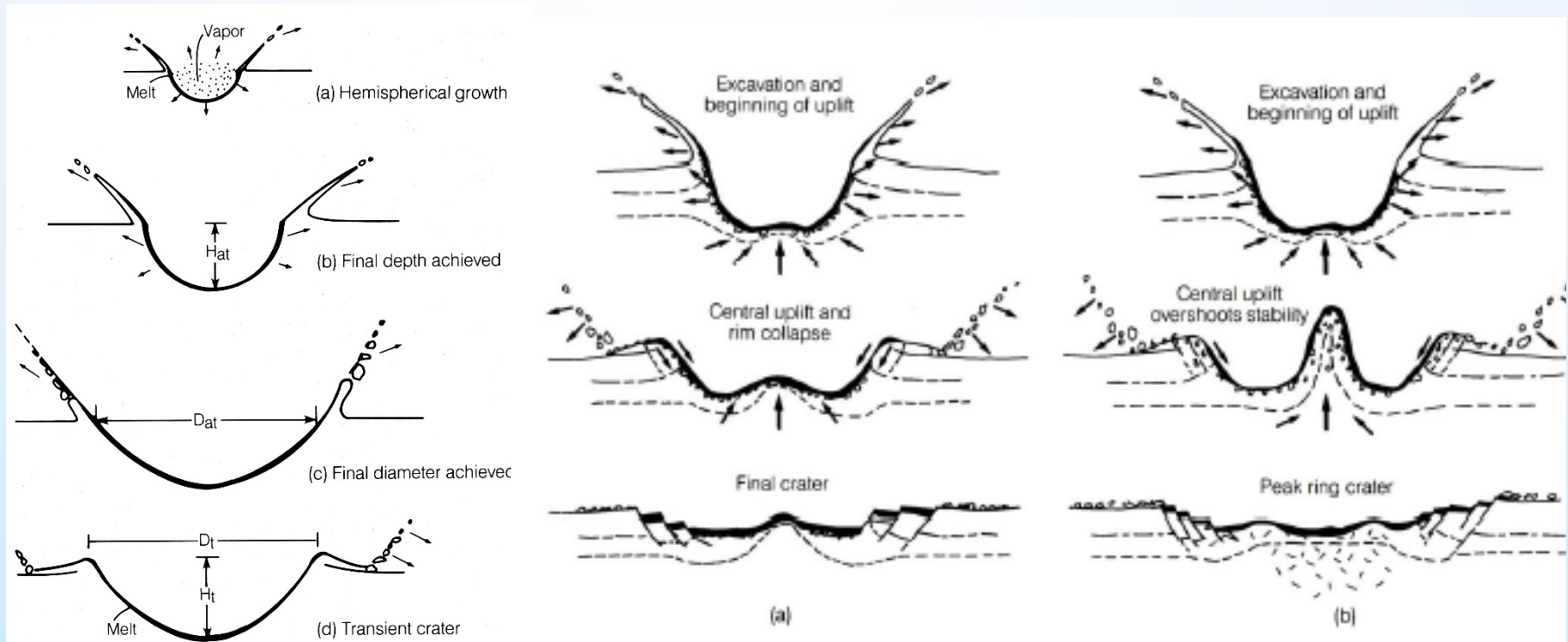
変形段階

緩和段階

—1980年代 状態方程式

1990年代—

構成則・破壊則



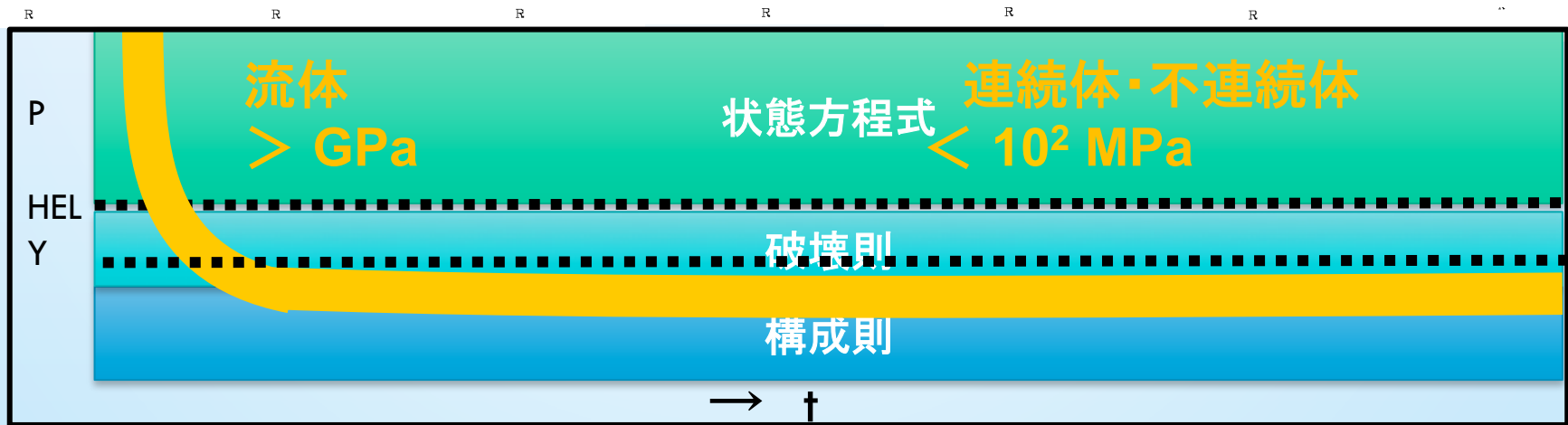
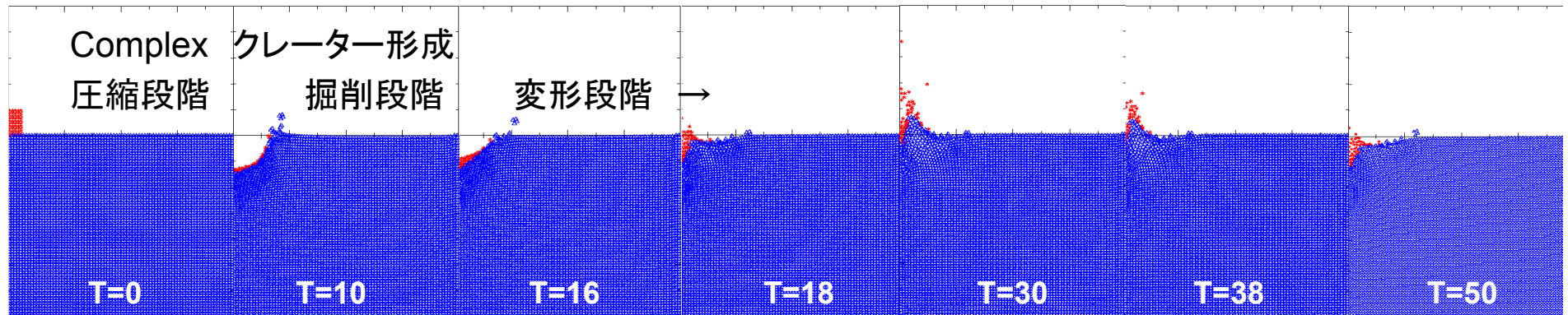
Simple crater

transient crater

Complex crater

(Melosh, 1989より)

# 物質のモデル化

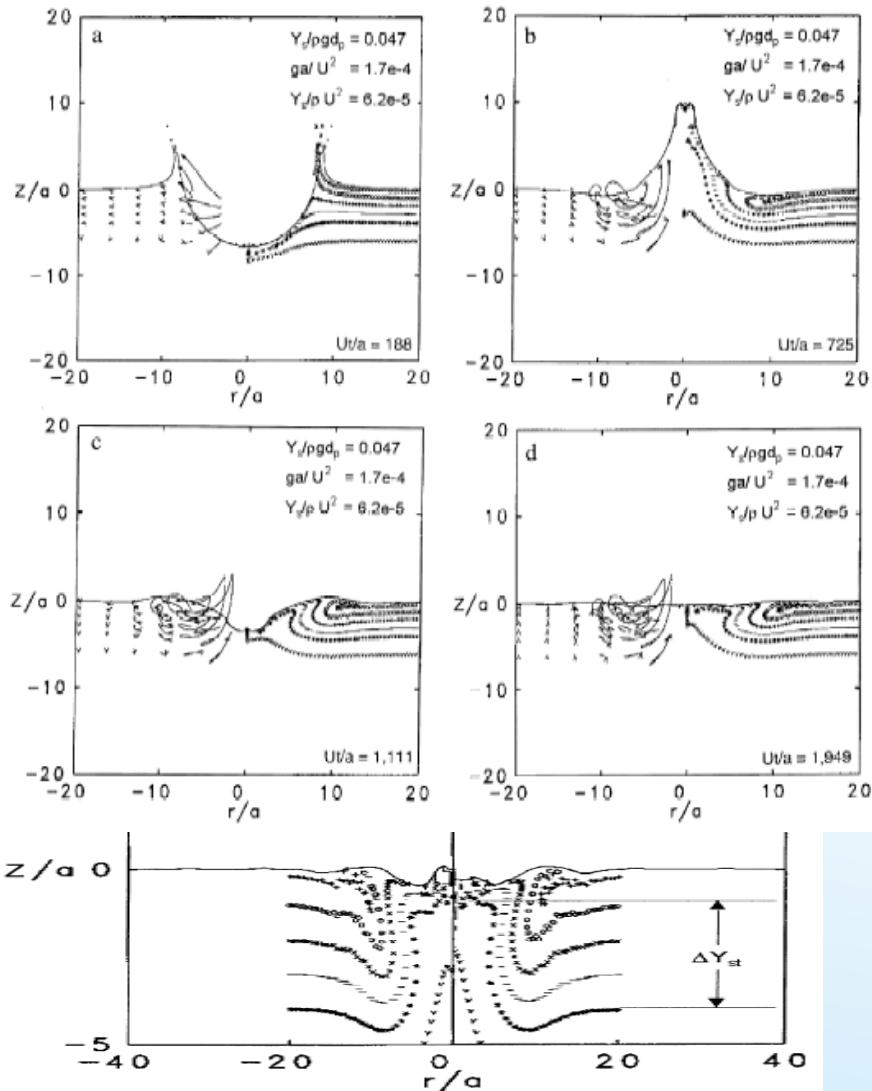


SPH 弾塑性  
Von-Mises降伏条件

規格化パラメータ  $Y_s/\rho v^2 = 5 \times 10^{-3}$   $gR/v^2 = 3 \times 10^{-2}$   $Y_s/\rho g d_p = 0.17R/d_p$



# 熱緩和 (THERMAL SOFTENING) モデル



ミゼス モールクーロン  
中央丘 ピークリング

- O'KEEFE AND AHRENS, 1993, 1999
- CTH (EULERIAN-LAGRANGIAN)
- MIE-GRUNEISEN EOS
- (1993) VON MISES降伏条件モデル + 温度依存
  - → YE: 準強度 ~ 数MPa
- (1999) MOHR-COULOMB破壊基準モデル
  - 圧力 (静水圧)
  - + 温度 (衝撃加熱) + 密度 (塑性変形、間隙) 依存
  - → YE: 準強度 ~ 数MPa
- COMPLEX CRATER 形成条件:  $Y/P GD_p < 0.15$
- クレーター底の上昇
- 中心振動は表層より上に到達
- 中心丘の崩壊で形成された表面波の伝播
- 強度と均衡地点に到達
- 中心部で地層は隆起
- その周囲で90度回転

# 断層 (FAULTING) モデル

- O' KEEFE AND AHRENS, 1999, 2003, O' KEEFE ET AL., 2001
- JOHNSON AND HOLMQUISTモデル
  - 強度に損傷(D) 導入  $Y=Y_0(P,T,P)(1-D)$

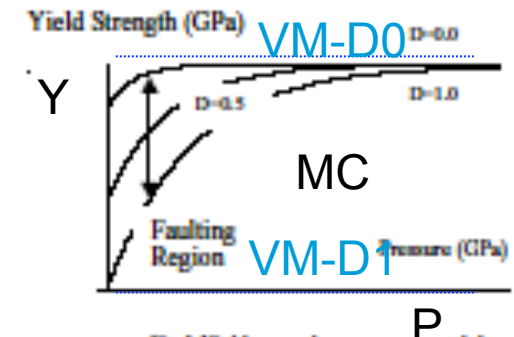


Fig. 1 Yield strength vs. pressure and damage

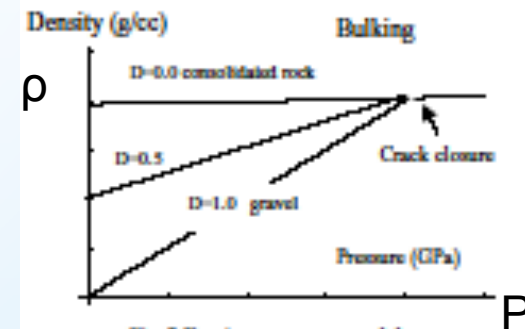
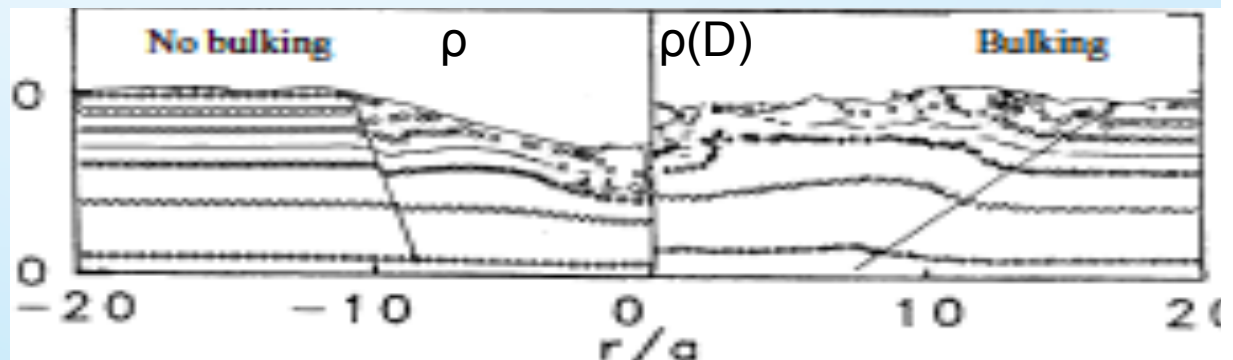


Fig. 2 Density vs. pressure and damage

- Dの変化率大の領域で断層形成
- ミゼス:  $D=0 \rightarrow$  流体化、地形形成不可
- モールクーロン: 中央丘形成
  - 中心付近の地形の上昇
  - 断層の角度の変化



# 数値計算上の留意点-1

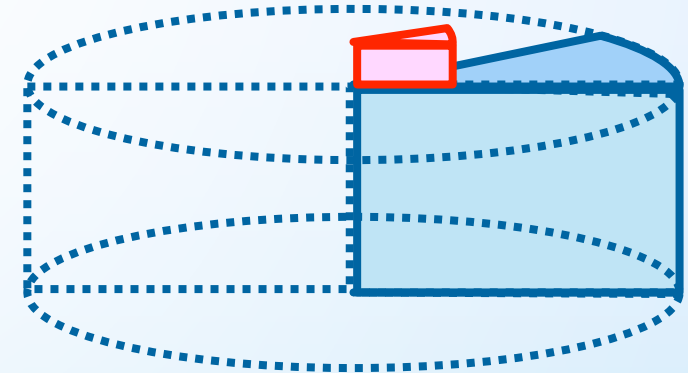
- 計算目的に適合したモデル化
  - 保存則のモデル化
    - 物理項
  - 物質のモデル化
    - 物質モデル
    - パラメータ設定
    - 実験との整合性
- 計算手法(ソルバー)

# 数値計算上の留意点-2

- 座標系

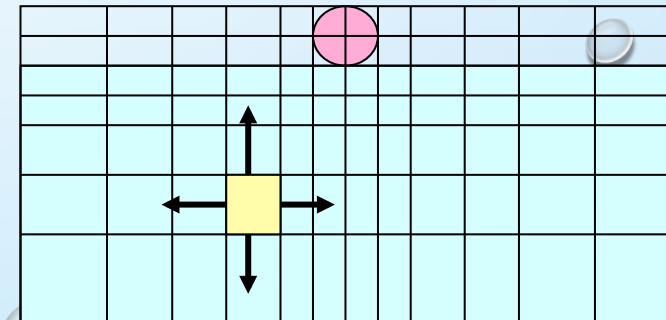
- 2次元軸対称  $XYZ \Leftrightarrow R\theta Z$

- 中心軸の扱い
    - 衝突現象では物理量の変化最大
      - $Z \rightarrow R$ の不自然な運動
    - $XYZ \Leftrightarrow R\theta Z$ (応力場・破壊表現?)
    - 軸周囲の精度確保
    - 結果の評価: 3D・実験と比較



- 境界の取り扱い

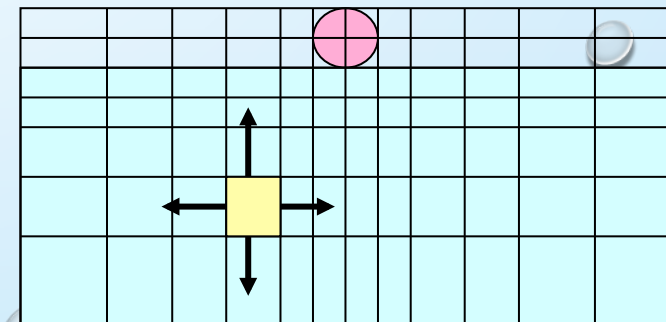
- 自由境界
  - 周期境界
  - 影響が無視できる遠方に設定



## 数値計算上の留意点-3

- 計算精度とパフォーマンス
  - 計算機力(時間・メモリ・CPU)
  - 空間(メッシュ)
  - AMR(格子サイズ可変)
  - 時間( $\Delta T$ )
  - 人工粘性
  - 高速化計算スキーム・アルゴリズム
  - 計算範囲(時間・空間スケール)
  - 保存則と誤差
  - 3D
  - 惑星規模へ

- CGの誘惑



# まとめ

- 衝突計算の今後
  - より長く、広く、複雑な現象の再現
    - 形態・層構造・T/P変化・物性・・・
    - 計算機の実力の向上
    - 物質モデルの複雑化 → 本質は？
      - モデル・パラメータの広がり
      - 適応モデル・パラメータの妥当性
      - 実験データの重要性
    - 天体形成・表層進化・惑星規模へ